電子・光子輸送計算コードEGS5の高エネルギーと 低エネルギーへの拡張に関する研究

総合研究大学院大学 高エネルギー加速器研究科 加速器科学専攻 桐原 陽一

2010年3月24日

放射線の物質内の輸送過程を理解することは、放射線の利用や防護において重要で ある。この輸送過程を理解する有効な手段の一つは、輸送計算コードによる計算と実験 による測定値を比較することである。EGS5 (Electron Gamma Shower version 5) コー ドは、数 keV から数 TeV のエネルギー領域において計算可能な電子・光子輸送計算モ ンテカルロコードである。EGS5 コードは数 keV から数 MeV のエネルギー領域の医学 物理分野で多く利用されている。放射線治療分野の発展にともない、EGS5 コードの系 統的な精度評価が必要である。一方で、EGS5 コードは加速器における検出器の開発や 遮蔽計算にも利用されている。加速器の高エネルギー化により、高エネルギー領域 (数 GeV 以上)の放射線輸送の精度ある計算が必要である。本研究では、EGS5 コードの高 エネルギーおよび低エネルギー領域への拡張とその検証のために、以下に述べる三つ のテーマの研究を行った。

一つ目は、高エネルギー領域への拡張のため、EGS5 コードへのLPM 効果と誘電 による抑制効果の組み込みである。高エネルギー領域において重要な物理過程である 制動放射と電子・陽電子対生成は、Bethe-Heitler(BH) 断面積で記述できることが知ら れている。Landau、Pomeranchuk は、BH 断面積が超相対論的エネルギーにおいて抑 制されることを指摘し、Migdal によってこの抑制は定式化された (LPM 効果)。また、 Ter-Mikaelian は、高エネルギー光子の相互作用は抑制されることを指摘し、Migdal に よって抑制を含めた断面積が示された (誘電による抑制効果)。この二つの抑制の効果 を再現するために、これらの抑制効果を含んだ断面積を、棄却法を用いてEGS5 コード に組み込んだ。この断面積の組み込みによって得られた制動放射による光子のエネル ギースペクトルは、LPM 効果と誘電による抑制効果における測定値を良く再現した。

二つ目は、低エネルギー拡張のための放射光施設における低エネルギー散乱 X 線の 測定である。8、20 keV に単色化された放射光をターゲットに照射し、ターゲットから 散乱された X 線のエネルギースペクトルを Si 検出器を用いて測定した。これにより、 これまで EGS5 コードの検証ができていなかった 5 keV から 1.5 keV の測定値を得るこ とができた。Al、Si、Ti、Fe、C、Cu、Ag ターゲットからのエネルギースペクトルの 実験値と計算値を比較したところ、特性 X 線において 11%以内で一致することを確認 できた。

三つ目は、電子後方散乱における検証と改良である。電子後方散乱係数(入射電子数 に対してターゲットからの後方散乱電子の数の比率)をEGS5 コードを含めた四つの汎 用電子・光子輸送計算コード(EGS5、EGSnrc、ITS 3.0、PENELOPE)を用いて計算 し、実験値と比較した。3 keV から 20 MeV の入射電子エネルギー、4Z92 のターゲッ トで比較したところ、EGS5、EGSnrc、PENELOPE コードは、20%以内で一致した。 計算値を実験値と比較した結果、入射電子のエネルギーが数 MeV であるときの原子番 号の低いターゲットにおいて、計算値と実験値の差が最も大きいことがわかった。こ の領域を含み系統的に電子後方散乱係数を測定している多幡の実験値に注目し、多幡 が後方散乱電子の測定に用いた電離箱の感度の再評価を行った。これにより、多幡の 実験値と EGS5 コードによる計算値の差は、再評価前で最大 2.4 倍だったものが再評価 後には 1.5 倍以内で一致することを確認できた。 本研究によって、EGS5 コードの既存の電子輸送の精度検証を行い、またより広範 囲のエネルギー領域に適用が可能となったことから、EGS5 コードの汎用性を向上さ せた。

発表論文

本研究関連の成果は以下で公表されている。

- Y. Kirihara, Y. Namito, H. Iwase and H. Hirayama, "Monte Carlo Simulation of Tabata's Electron Backscattering Experiments", Nucl. Instrum. and Meth. B (DOI:10.1016/j.nimb.2009.12.014).
- Y. Kirihara, Y. Namito, and H. Hirayama, "Incorporation of Landau-Pomeranchuk-Migdal eect and dielectric suppression effect in EGS5 code", Nucl. Instrum. and Meth. B (DOI:10.1016/j.nimb.2010.03.009).
- Y. Kirihara, T. Iwase, T. Itoga, M. Hagiwara, S. Ban, and T. Nakamura, "Comparison of Several Monte Carlo Codes with Neutron Deep Penetration Experiments", Nuclear Technology, 168, 773 (2009).

共著論文、口頭発表、ポスター発表

共著論文

- Y. Iwamoto, S. Taniguchi, N. Nakao, T. Itoga, H. Yashima, T. Nakamura, D. Satoh, Y. Nakane, H. Nakashima, Y. Kirihara, M. Hagiwara, H. Iwase, K. Oishi, A. Tamii and K. Hatanaka, "Measurement of thick target neutron yields at 0 degree bombarded with 140, 250 and 350 MeV protons", Nucl. Instr. and Meth. A 593, 298, (2008).
- 2. H. Yashima, H. Iwase, M Hagiwara, Y. Kirihara, S. Taniguchi, H. Yamakawa, K. Oishi, Y. Iwamoto, D. Satoh, Y. Nakane, H. Nakashima, T. Itoga, N. Nakao, T. Nakamura, A. Tamii, and K. Hatanaka, "Radiation Protection Benchmark Experiment of Neutron Penetration through Iron and Concrete Shields for Hundreds-of-MeV Quasi-Monoenergetic Neutrons-I: Measurements of Neutron Spectrum by a Multimoderator Spectrometer", Nuclear Technology, **168**, 298, (2009).
- 3. M Hagiwara, H. Iwase, Y. Kirihara, H. Yashima, Y. Iwamoto, D. Satoh, Y. Nakane, H. Nakashima, T. Nakamura, A. Tamii, and K. Hatanaka, "Radiation Protection Benchmark Experiment of Neutron Penetration through Iron and Concrete Shields for Hundreds-of-MeV Quasi-Monoenergetic Neutrons-II: Measurements of Neutron Spectrum by an Organic Liquid Scintillator", Nuclear Technology, 168, 304, (2009).

国際会議での口頭発表

- Y. Kirihara, H. Iwase, M. Hagiwara, S. Ban, and T. Nakamura, "Comparison of Several Monte Carlo Codes with Neutron Deep Penetration Experiments", 11th International Conference on Radiation Shielding, (April 13-18, 2008, Pine Mountain, USA).
- Y. Kirihara, Y. Namito, H. Iwase, and H. Hirayama, "Comparison of Several Electromagnetic Cascade Monte Carlo Codes with Electron Backscattering Experiments", The Fifth International Symposium on Radiation Safety and Detection Technology, (July 15-17, 2009, Kitakyushu, Japan).

国内学会での口頭発表

- 1. 桐原陽一、 波戸芳仁、平山英夫、岩瀬広, "電子後方散乱のモンテカルロ計算と 実験の比較", 日本原子力学会 2008 年秋の大会,(高知,2008.9.4-9).
- 相原陽一、波戸芳仁、岩瀬広、平山英夫,"電子後方散乱における Class I(ITS3.0)
 と Class II(EGS5)の違い",日本原子力学会 2009 年春の大会,(東京,2009.3.23-25).
- 3. 桐原陽一、 波戸芳仁、平山英夫, EGS5 へのミグダル効果の組込み, 日本原子力 学会 2009 年秋の大会,(仙台,2009.9.16-18).

4. 桐原陽一、 波戸芳仁、平山英夫, EGS5 への LPM 効果および誘電による抑制効 果の組込み, 日本原子力学会 2010 年春の大会,(水戸,2010.3.26-28).

国内学会でのポスター発表

- 1. 桐原陽一、萩原雅之、岩瀬広、糸賀俊朗、伴秀一、中村尚司,"中性子透過実験におけるコード間の比較",日本原子力学会北関東支部若手研究者発表会,(茨城,2008.4.25).
- 2. 桐原陽一、波戸芳仁、岩瀬広、平山英夫,"電子後方散乱におけるモンテカルロ計 算と実験の比較",日本原子力学会北関東支部若手研究者発表会,(茨城,2009.4.24).

目 次

第1章	序論	1		
1.1	電子・光子輸送計算コード			
1.2	EGS = -F	2		
	1.2.1 EGS5 $\neg - \lor$	2		
1.3	EGS5 コードが取り扱う物理過程	4		
	1.3.1 光子輸送に関する物理過程	4		
	1.3.2 電子・陽電子輸送に関する物理過程	8		
	1.3.3 多重散乱角度分布モデル	9		
	1.3.4 電子輸送エネルギーロスモデル	14		
	1.3.5 電子輸送デュアルヒンジメカニズム	15		
1.4	EGS5 コードにおける研究課題	17		
	1.4.1 高エネルギー領域拡張のための課題	17		
	1.4.2 光子の低エネルギー領域拡張のための課題	18		
	1.4.3 既存のエネルギー領域の課題	21		
1.5	本研究の目的	25		
<u></u>				
第2章	LPM 効果および誘電による抑制効果の組み込み	26		
2.1	背景および研究目的 	26		
	2.1.1 形成距離 (Formation length)	26		
	2.1.2 制動放射における LPM 効果	27		
	2.1.3 電子対生成における LPM 効果	30		
	2.1.4 誘電による抑制効果	32		
	2.1.5 EGS5 コードの Bethe-Heitler 断面積	32		
	2.1.6 制動放射における LPM と誘電による抑制効果断面積	33		
	2.1.7 電子対生成における LPM 効果の断面積	37		
2.2	方法	37		
	2.2.1 LPM 効果と誘電による抑制効果の計算	37		
	2.2.2 実験値との比較	39		
2.3	結果と議論・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・	39		
	2.3.1 Anthony らの実験との比較	39		
	2.3.2 Hansen らの実験との比較	50		
2.4	まとめ	50		

第3章	放射光施設における低エネルギー散乱 X 線の測定	56
3.1	背景および研究目的	56
3.2	実験	58
	3.2.1 実験手順	58
	3.2.2 解析方法	60
3.3	計算方法	60
	3.3.1 Step 1:ターゲットからの 90 度方向散乱スペクトル	60
	3.3.2 Step 2:Si 検出器によって測定されるエネルギースペクトル	60
3.4	結果と議論	64
	3.4.1 エネルギースペクトルの比較	64
	3.4.2 特性 X 線ピークの計算値に対する実験値の比	64
3.5	まとめ	64
	3.5.1 今後の課題	65
齿ょ车	雨マ後ナサギにおけて雨マ枠洋の冷却	60
 朱 4 早 ↓ 1	电丁仮刀取乱におりる电丁制达の快証 北見またが研究日的	69 C0
4.1	目泉ねよび側九日的	09 70
4.2	电丁仮刀取癿际级の比較	70
	4.2.1 側足) = 2	70
	4.2.2 前昇ユートねよび前昇米什	70 79
	4.2.0 和木のよい識冊	79 79
13	4.2.4 Mev 順域におりる仮力取血天駅	70
4.0	1abataの仮力取血天駅のシミュレーション	79
	4.0.1 町 $ f$	87
4.4	4.0.2 和木のよび設備 · · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	04
4.4		94 04
	4.4.1 町昇万仏	94 04
15	4.4.2 和木と戚咄	94
4.0		50
第5章	結論	98
補遺 A	変数および定数	100
補遺B	LPM と誘電による抑制効果の計算プログラム	101
B.1	フローチャート	101
B.2	ブログラムリスト	107
	B.2.1 BREMS $\forall \mathcal{T} \mathcal{V} - \mathcal{F} \mathcal{V}$	107
	B.2.2 PAIR $\forall \mathcal{T} \mathcal{N} - \mathcal{F} \mathcal{V}$	110
	B.2.3 RMGBH サブルーチン	113
	B.2.4 RMGOP $\forall \mathcal{I} \mathcal{I} - \mathcal{F} \mathcal{V}$	117
	B.2.5 LPM 計算用ユーザープログラム	121

補遺C	Spin-I	Molière モデルの計算プログラム	137
C.1	フロー	チャート	137
C.2	プログ	ラムリスト	139
	C.2.1	MSCAT サブルーチン	139
	C.2.2	MRCAL サブルーチン	142
	C.2.3	Spin-Molière 計算用ユーザープログラム	144
() <u>-</u> / -	b.		
参考文南	τ		155

謝辞

160

第1章 序論

放射線は、物理学だけでなく化学、生物学などの自然科学の研究や、工学、医療など へ広く利用されている。また、加速器の発展にともない、放射線の利用されるエネル ギー領域も拡張し、ビーム強度も増大している。高エネルギー加速研究機構(KEK)と 日本原子力研究開発機構 (JAEA) の共同事業による大強度陽子加速器施設 (J-PARC)、 欧州原子核共同研究機構 (CERN)の大型ハドロン衝突型加速器 (LHC)、国際プロジェ クトにおける国際リニアコライダー (ILC) などの加速器の建設により、より高エネル ギー領域(数百 GeV 以上)における放射線検出器開発や放射線防護に関する研究が必要 である。一方、低エネルギー領域(数10 keV 以下)の放射線は、医療における診断に広 く利用されている。例えば、従来型レントゲン撮影装置の使用に加えて CT 装置等の高 度 X 線応用機器の使用が増加し、工業分野でも工業用の CT の開発が進んでいる。従 来利用されているエネルギー領域(数10 keV~数十GeV)の放射線は、放射線治療にお ける治療計画、構造解析、食品加工など、より汎用的に利用されている。またこのエ ネルギー領域では、原子炉施設などにおける最適 な遮へいの研究が必要である。これ らの放射線に関連した研究やその利用は、放射線の物質内での輸送過程が基礎にある。 このため、従来のエネルギー領域はもとより、より広いエネルギー範囲における放射 線の輸送過程を理解することが重要である。

1.1 電子・光子輸送計算コード

電子・光子輸送計算コードは、電子(陽電子)と光子が物質中を通過するときに経験 する物理過程を、理論式や計算モデル、断面積データを用いて再現し、任意の点にお けるフラックス、エネルギー付与、線量などの測定量を得ることができる計算プログ ラムである。また、単に測定量を得るだけでなく、電子や光子が物質中においてどのよ うな過程を経ているかを理解することにも有効である。電子・光子輸送計算コードは、

- 加速器や原子炉施設における遮へい設計
- 放射線検出器の開発
- 放射線治療における患者内部の線量分布の計算(治療計画)
- 放射線測定における問題点の判別

などに利用されている。現在、一般的に用いられている汎用電子・光子輸送計算コード には EGS[1]、EGSnrc[2]、PENELOPE[3]、ITS 3.0[4] コードがある。また MCNP[5]、 FLUKA[6]、Geant4[7] などの汎用輸送計算コードは、電子・光子輸送を内包しており、 これらのコードは電子・光子輸送計算に利用されている。

本章以降で用いる主な変数の記号、内容、単位および定数の記号、内容、値を補遺 Aにまとめて示した。

1.2 EGS $\exists - k$

EGS(Electron Gamma Shower) コードは、高エネルギー領域で使用することを目的 に長年開発されてきた電子・光子輸送計算コードである。バージョン3の公開以降、広 い分野で使用される汎用の計算プログラムとなり、高エネルギー領域において加速器の 検出器設計などに用いられると同時に、医学物理分野などの低エネルギー領域での利 用が急速に広まり、より低エネルギー領域への拡張が望まれるようになった。1986 年 にバージョン 4(EGS4 コード) が公開され、20 年にわたり医学物理や放射線測定研究、 産業面での開発に多く利用されてきた。2006 年にリリースされたバージョン 5(EGS5 コード) は、EGS4 コードの利用における要望に合わせて改良が行われた。本章では、 EGS5 コードの現状とそこでの研究課題を述べる。

1.2.1 EGS5 ⊐−ド

EGS5 コードの主な特徴を以下にまとめる。

- 1 keV から数百 GeV までのエネルギー領域での電子 (陽電子)・光子の輸送計算が 可能である。
- 物質として元素 (*Z* = 1 から 100)、化合物、混合物が利用可能である。
- Preprocessor EGS(PEGS) コードを利用して輸送計算に必要な断面積データを計算する。
- ランダムなステップ長によって電子(陽電子)と光子を輸送する。
- 組み合わせジオメトリ (CG) を用いて簡単に計算体系を作成できる。

EGS5 コードパッケージには、検出器のレスポンスや線量分布を計算することができる サンプルコードが用意されている。これらのサンプルコードを部分的に修正すること で、ユーザーが興味ある測定量を容易に計算することができる。表1.1 に、EGS5 コー ドが取り扱っている物理過程およびその計算のための計算式、モデル、データを示す。 次節に、EGS5 コードが取り扱う物理過程とその取り扱い方法について述べる。

表 1.1: EGS5 コードが主に取り扱う物理過程とそれに対する計算式、モデルおよび データ。

輸送粒子	物理過程	計算式、モデル、データ	
	光電吸収	PHOTX ライブラリ [8]	
	桂枡 V 須→ナニジェ電乙	Table of Isotopes 8th Edition [9]	
来之	村住五禄、ハーノエ电」	PHOTX ライブラリ [8]	
/∟ ↓	コンプトン散乱	Klein-仁科断面積 [10]	
	レイリー散乱	PHOTX ライブラリ [8]	
	電子対生成	Bethe-Heitler 断面積 [11]	
	Møller 散乱	Møller による式 [12]	
電子・陽電子	Bhabha 散乱	Bhabha による式 [13]	
(単一事象)	制動放射 Bethe-Heitler 断面積		
	陽電子消滅	Heitler による断面積 [14]	
	冬重硝灶勘乱角度公布	Molière [15]	
電子・陽電子	少重评任 取而丹及万中	Goudsmit-Saunderson $[16][17]$	
(グループによる扱い)	エネルギーロス	Class II	
	多重散乱ステップ内電子輸送	デュアルヒンジ	

1.3 EGS5 コードが取り扱う物理過程

1.3.1 光子輸送に関する物理過程

図 1.1 に、(a) 水と (b) 鉛におけるエネルギーを関数とした光子輸送過程の質量減衰 係数を示す。keV 領域において支配的な光子輸送過程は、光電吸収、コンプトン散乱 およびレイリー散乱である。また、光電吸収によって励起された原子の緩和過程とし て、特性 X 線放出とオージェ電子放出が起こる。

一方で、MeV以上のエネルギー領域においては電子対生成が支配的である。電子対 生成によって生成された電子・陽電子は、制動放射を起こし光子を放出する。この光 子は、さらに電子対生成によって電子と陽電子を放出する。この一連の過程が連続的 に起こり、電子・陽電子と光子が増倍されていく(電磁カスケードシャワー)。MeV 以 上のエネルギー領域では電子対生成とその生成電子・陽電子からの制動放射が支配的 である。

コンプトン散乱

コンプトン散乱は、光子と自由電子との間で起こる相互作用である。コンプトン散 乱において、入射光子に対して角度θに散乱された光子のエネルギーkは、

$$k = \frac{k_0}{1 + (1 - \cos\theta)k_0/mc^2}$$
(1.1)

で与えられる。また、コンプトン散乱断面積は Klein-仁科の式 [10]、

$$\frac{d\Sigma_{Compt}(k_0)}{dk} = \frac{X_0 n \pi r_0^2 m}{k_0^2} \left[\left(\frac{C_1}{\epsilon} + C_2 \right) \middle/ \epsilon + C_3 + \epsilon \right]$$
(1.2)

で与えられる。ここで、

$$\epsilon = k/k_0$$

$$C_1 = (k'_0)^{-2}$$

$$k'_0 = k_0/m$$

$$C_2 = 1 - 2(1 + k'_0)/(k'_0)^2$$

$$C_3 = (1 + 2k'_0/(k'_0)^2)$$

である。EGS5 コードは、式 (1.2) の微分断面積と、放出光子のエネルギーについて積 分した全断面積を用いている。

コンプトン散乱の束縛効果とドップラー広がり

コンプトン散乱断面積の式 (1.2) は、電子が束縛されず静止していることを仮定して いる。また、原子内電子は運動量を持つことから、コンプトン散乱において、放出され た束縛電子は単一ではなく広がりのあるエネルギーを持っている (ドップラー広がり)。



図 1.1: (a) 水と (b) 鉛におけるエネルギーを関数とした光子輸送過程の質量減衰係数 [18]。

Namito らは、束縛効果とドップラー広がりを考慮したコンプトン散乱における放出粒子の角度分布と全コンプトン散乱断面積を与えた [19, 20]。低エネルギーの光子においてこれらの効果が重要となる。EGS5 コードにおいて、上記の束縛電子の効果とドップラー広がりの扱いが組み込まれている。

直線偏光光子の散乱

上記で述べたコンプトン散乱の扱いは、入射光子が偏光していないことを仮定している。偏光光子の散乱は方位角について等方ではないため、偏光光子が含まれたシミュレーションを行う場合、精度に問題があった。この問題を解決するため、Namitoらは直線偏光光子の散乱のモデリングの方法を開発し、EGS5 コードに組み込んでいる [21]。

レイリー散乱

レイリー散乱は、原子内電子と干渉的に相互作用する。この過程では原子は電離せず、 入射光子の方向のみが変化し、光子エネルギーは不変である。EGS5 コードは、PHOTX ライブラリ [8] によるレイリー散乱断面積データを用いている。また、レイリー散乱に おける直線偏光の取り扱いもコンプトン散乱と同様に組み込まれている。

光電吸収

光電吸収は、光子が原子と相互作用して消失し、原子内の電子を光電子として放出 する過程である。光電子を放出した原子は、殻に空孔ができ励起状態となる。EGS5 コードは光電吸収を、全光電断面積と副殻光電断面積にPHOTX ライブラリ [8] を用い て計算している。光電子が元素 Z の shell(=K,L,M,...) 殻から放出されるときのエネル ギーは、

$$E = k_0 - E_{shell}(Z) + mc^2 \tag{1.3}$$

で与えられる。ここで、 $E_{shell}(Z)$ は原子番号 Z の shell(=K,L,M,...) 殻の束縛エネル ギーである。

緩和過程

光電吸収の直後に、より結合エネルギーの小さい外殻にある電子がこの空孔に再配置され、原子は基底状態に戻る。このとき、原子の励起状態から基底状態への遷移にともなって、原子は特性 X 線またはオージェ電子を放出する。図 1.2 に (a) 光電吸収、 その緩和過程である (b) K-X 線の放出、(c) L-X 線の放出、(d) オージェ電子放出の概 念図を示す。

特性 X 線のエネルギーは、初期の空孔がある殻と、再配置した電子の元にあった殻 の結合エネルギーの差に相当する。例えば、原子の K 殻に一個の空孔ができたとする と、その後この空孔が埋められるときに K 系列の特性 X 線が放出される。空孔を埋め る電子がL 殻からくる場合には、K 殻とL 殻の結合エネルギーの差に相当する K_α 光 子が放出される。M 殻から電子がくる場合には、少しエネルギーの大きな K_β 光子が 放出される。L 殻に空孔ができた場合も同様に、M 殻からの電子が空孔を埋める場合 は L_α 光子が、N 殻からの電子が空孔を埋める場合は L_β 光子を放出する。また、励起 状態の原子が基底状態に遷移するときに、特性 X 線を放出する代わりに原子の励起エ ネルギーが外殻の電子の一つに付与されて、その電子が原子から放出されることがあ る。ここで放出される電子をオージェ電子という。オージェ電子の放出と特性 X 線の 放出は競合している。特性 X 線とオージェ電子のサンプリングには、Table of Isotopes 8th edition [9] の蛍光収率を用いている。





(d)



図 1.2: (a) 光電吸収、(b) K-X 線放出 (K_{α} 、 K_{β})、(c) L-X 線放出 (L_{α} 、 L_{β})、(d) オージェ電子放出の概念図。

電子対生成

電子対生成は、高エネルギーの光子が原子核または電子の近傍において吸収され、一 対の電子と陽電子を生成する過程である。図 1.3 (a) に電子対生成過程のファインマン 図を示す。EGS5 コードは、Bethe と Heitler[11] が与えた電子対生成断面積に補正項を 加えた式を用いている。

1.3.2 電子・陽電子輸送に関する物理過程

制動放射

制動放射は、高速電子が原子核または電子のクーロン場により軌道が曲げられて、 その運動エネルギーの一部を失い、失ったエネルギーを光子として放出する過程であ る。放出される光子のエネルギーは連続スペクトルである。図 1.3 (b) に制動放射過程 のファインマン図を示す。EGS5 コードは、Bethe と Heitler[11] が与えた制動放射断面 積に補正項を加えた式を用いている。



図 1.3: (a) 電子対生成と (b) 制動放射のファインマン図。

Møller 散乱と Bhabha 散乱

Møller 散乱は、入射電子が電子と衝突し、二つの電子を放出する過程である。また Bhabha 散乱は、入射陽電子が電子と衝突し、陽電子と電子を放出する過程である。図 1.4(a) に Møller 散乱、(b) に Bhabha 散乱のファインマン図を示す。EGS5 コードにお ける Møller 散乱 [12] と Bhabha 散乱 [13] の計算には、Messel と Crawford[22] によるサ ンプリング法が用いられている。 陽電子消滅

陽電子消滅は、陽電子が電子と結合し、二つの光子を放出する過程である。図 1.4(c) に陽電子消滅のファインマン図を示す。EGS5 コードにおける陽電子消滅過程からの光 子放出の断面積として Heitler[14] によって与えられた式を用いている。



図 1.4: (a) Møller 散乱、(b) Bhabha 散乱、(c) 陽電子消滅のファインマン図。

1.3.3 多重散乱角度分布モデル

電子は、物質を通過するとき原子核とクーロン弾性散乱をする。この散乱回数は非 常に多く、すべての散乱を個々にシミュレーションすることは計算量の観点から困難 である。このため、電子輸送計算コードでは電子多重散乱モデルを用いて輸送過程を 近似的に計算している。これは輸送経路をある領域に分け、その領域を通過する間の 角度偏向(散乱角分布)とエネルギーロスをサンプリングするものである。電子多重散 乱モデルを用いることにより、電子の輸送過程を現実的な計算量で計算することがで きる。本項では、EGS5 コードが採用している Molière による多重散乱角分布 (Molière 多重散乱分布)[15] と、Goudsmit と Saunderson による多重散乱角分布 (GS 多重散乱分 布)[16, 17] について述べる。

Molière 多重散乱分布モデル

Molière 多重散乱分布モデルは、後述の GS 多重散乱モデルよりもサンプリングが単純であり、任意に選ばれた経路長における散乱角分布の計算が比較的容易にできる。一方で、Molière 多重散乱分布は小角近似を基礎としており、約 20 度よりも小さい散乱

角の偏向に使用されるように意図されている。また、Molière 多重散乱分布を適用する ためには、すくなくとも 100 回の弾性衝突を起こす経路長が必要である。Jenkins[23] によれば、Molière 多重散乱分布は偏向角度 θ と経路長sの関数として、

$$F_{\text{Mol}}(\theta, s)\theta d\theta = \vartheta d\vartheta [f^{(0)} + \frac{1}{B}f^{(1)}(\vartheta) + \frac{1}{B^2}f^{(2)}(\vartheta) + \cdots]$$
(1.4)

$$f^{(n)}(\vartheta) = \frac{1}{n!} \int_0^\infty u du J_0(\vartheta u) e^{-u^2/4} (\frac{u^2}{4} \ln \frac{u^2}{4})^n$$
(1.5)

で与えられる。ここで、 J_0 は0次のベッセル関数である。この分布は、 ϑ を0から無限 大まで積分したときに1になるよう規格化されている。換算偏向角 ϑ は展開パラメー タBを用いて、

$$\vartheta = \frac{\theta}{\chi_c \sqrt{B}} \tag{1.6}$$

$$\chi_c = 0.6009 \frac{Z^2}{A} \left[\frac{\tau + 1}{\tau(\tau + 2)} \right]^2 s \tag{1.7}$$

で表される。ここで、展開パラメータ B は、次式をニュートン法を用いて解くことで 得ることができる。

$$B - \ln B = \ln(\chi_c^2 / 1.167 \chi_a^2)$$
(1.8)

$$\chi_a^2 = \frac{6.8 \times 10^{-5} Z^{2/3}}{\tau(\tau+2)} \Big[1.13 + 3.76 \Big(\frac{Z}{137\beta}\Big)^2 \Big]$$
(1.9)

(1.10)

 ϑ は式 (1.6)、(1.7)によって θ 、 τ 、Z、A、sに依存した変数として与えられる。この ϑ のみの関数である $f^{(n)}$ を用いることにより、多重散乱分布の算出に必要な計算量と データ量を抑えることができる。 $f^{(n)}(n = 1, 2, 3)$ の値は、Bethe によって与えられて いる [24]。図 1.5 に、 $f^{(0)}$ 、 $f^{(1)}$ 、 $f^{(2)}$ を三次スプライン補間した値を示す。EGS5 コー ドは、 $f^{(n)}(\vartheta)$ を三次スプライン関数によって内挿し、 $F_{Mol}(\theta, s)\theta d\theta$ を得ている。

Goudsmit-Saunderson(GS) 多重散乱分布モデル

GS 多重散乱分布は Molière 多重散乱分布に比べて計算のために取り扱うデータ量が 多いものの、様々なエネルギーポテンシャルによる単一弾性散乱断面積を適用するこ とができる。また GS 多重散乱分布は、Molière 多重散乱分布より短い経路長において も適用でき、すべての散乱角の偏向に適用することができる。GS 多重散乱分布は、

$$F_{\rm GS}(\theta, s) = \sum_{l=0}^{\infty} (l+1/2) \exp(-sG_l) P_l(\cos\theta)$$
 (1.11)

で表される。この分布は、 $\theta \ge 0$ から π まで積分したときに1に規格化される。ここで、 P_l はルジャンドル多項式、sは経路長 (g/cm²) であり、係数 G_l は、

$$G_l = 2\pi \frac{N_a}{A} \int_0^{\pi} [1 - P_l(\cos\theta)] \sigma(\theta) \sin\theta d\theta \qquad (1.12)$$

で与えられる。ここで、 $\sigma(\theta)$ は単一散乱の断面積である。



図 1.5: Molière の普遍関数 $f^{(0)}$ 、 $f^{(1)}$ 、 $f^{(2)}[24]_{\circ}$

スピン相対論効果の寄与

電子が原子核からクーロン散乱を受けるときの散乱断面積として、非相対論的エネル ギーにおいて Rutherford 散乱断面積が用いられている。電子のエネルギーが相対論的 エネルギーである場合、電子のもつスピンの影響によって Rutherford 散乱断面積は変 更される (スピン相対論効果)。Mott 散乱断面積 [25] は、スピン相対論を考慮し、電子 の原子核による弾性散乱の強度を表す断面積である。Rutherford 散乱に対する Mott 散 乱断面積の比 (Mott/Rutherford) は、Idoeta と Legarda によって提供されている [26]。 図 1.6 に、Be における Mott/Rutherford 比を示す。5 keV の Mott/Rutherford 比は、ほ ぼ1でありほとんど変化はないものの、100 keV 以上から徐々に Mott 散乱断面積が減 少する。また、その減少は大角度ほど大きくなり、180 度方向で0 に近づく。

Mott/Rutherford 比が 180 度方向において減少する理由を、図 1.7 のスピン相対論効 果を含めたクーロン散乱における概念図を用いて述べる [27]。 $\beta \rightarrow 1$ の極限の場合、電 子のスピン \vec{s} の運動方向 (z 方向) への射影は、保存量である。このため 180 度方向へ電 子が散乱されるためには、スピンの z 方向の射影は向きを変えなければならない。し かしながら、スピン 0 の原子核による散乱において、電子スピンの z 方向を変更するこ とはできない。このため、180 度方向へ電子は散乱されない。

MeV 領域においてスピン相対論効果の影響が大きくなるため、このエネルギー領域 での電子輸送を精度良く計算するためには、電子の原子核による弾性散乱にスピン相 対論効果を考慮する必要がある。GS 多重散乱分布では、部分波解析を用いて散乱強度 を求める際にスピン相対論効果を考慮している。Molière 多重散乱分布では、スピン相 対論効果は考慮されていない。 EGS5 コードは、スピン効果なしの Molière 多重散乱分布 (NoSpin-Molière) と、スピン効果有りの GS 多重散乱分布 (Spin-GS) を選択できる。一般的に、Spin-GS の精度がよいことが知られている [23]。特に電子の後方散乱を計算する場合、NoSpin-Molière は、Molière 多重散乱分布が小角近似を基礎としていることと、スピン相対論効果を考慮していないことから、Spin-GS を用いるほうがよい。なお、Molière 多重散乱分布にスピン相対論効果を考慮するためには、サンプリングされた多重散乱分布に Mott/Rutherford 比を掛けることで近似的に適用することができる [23]。



図 1.6: (a) Be における Rutherford 散乱に対する Mott 散乱の比 [26]。



図 1.7: スピン相対論効果を含めたクーロン散乱における概念図。

1.3.4 電子輸送エネルギーロスモデル

電子のエネルギーロスは、電子-電子の非弾性散乱数が多く、個別に扱うことが困難 なため、連続して減速すると近似する (連続減速近似)。連続減速近似では、電子の輸 送経路をある短い領域に分け、その領域におけるエネルギーロスを連続減速として近 似する。このエネルギーロスモデルには、ITS 3.0 コードが採用している Class I モデル と、EGS5 コード、EGSnrc コードや PENELOPE コードが採用している Class II モデ ルがある。ここでは、Class I モデルと Class II モデルについて述べる。図 1.8 に、(a) Class I モデルおよび (b) Class II モデルのエネルギーロスの概念図を示す。

Class I モデル

Class I モデルは、エネルギーロスのステップが対数で等間隔になるように分けられており、n 番目のステップでの電子のエネルギー E_n と、n 番目のステップでの物質に付与されるエネルギー E_{dep} は、

$$E_n = 2^{-1/m} E_{n-1} (1.13)$$

$$E_{\rm dep} = E_n - E_{n-1} - E_{\delta} \tag{1.14}$$

で与えられる。ここで、エネルギーロスのステップサイズは*m*で決める。 E_{n-1} は*n*-1 番目のステップの後の電子のエネルギーである。 E_{δ} は二次電子のエネルギーであり、 独自にサンプリングされる。また Class I モデルは、このステップを物質に依存したサ ブステップ N_{substep} に分けており、サブステップ毎に角度偏向や二次粒子生成、エネル ギー吸収のサンプリングを行っている。つまり、エネルギーロスと角度偏向や 2次粒子 の生成はおなじタイミングで行われる。ITS 3.0 コードの場合、デフォルトでは*m* = 8 であり一回のステップにおいて 8.3% のエネルギーがロスされる。また、サブステップ は原子番号 *Z* < 6 において N_{substep} = 2から、*Z* > 91 において N_{substep} = 15 までの範 囲に設定されている。

Class II モデル

Class II モデルにおいて、エネルギーロスのステップはランダムにサンプリングされ ており、ステップがn番目の電子のエネルギー E_n は、

$$E_n = E_{n-1} - t_{n-1} L_{col}^{AE} - E_{\delta}$$
(1.15)

$$E_{\rm dep} = t_{n-1} L_{\rm col}^{AE} \tag{1.16}$$

で与えられる。ここで t_{n-1} は、n-1番目のステップ長、 L_{col}^{AE} は制限付き阻止能と呼ばれる。また、 E_{δ} は2次粒子のエネルギー、 E_{dep} は媒質に付与されるエネルギーである。 AE は δ 線生成の下限エネルギーであり、サンプリングした δ 線のエネルギーがAE 以上であった場合、 δ 線を発生させる。



図 1.8: 多重散乱エネルギーロスモデル、(a) Class I と (b) Class II の概念図。

1.3.5 電子輸送デュアルヒンジメカニズム

EGS5 コードは、1.3.3 で述べた多重散乱角度分布と1.3.4 で述べた Class II モデルの エネルギーロスを考慮しながら粒子の輸送計算を行うために、デュアルヒンジメカニ ズムを採用している。図1.9 に、輸送ステップとエネルギーロスのデュアルヒンジメカ ニズムの概念図を示す。デュアルヒンジメカニズムの輸送ステップは、下記の二つの プロセスを独立して同時に処理している。

輸送ステップにおいて、

- 1. 輸送ステップ距離 $t_{\Theta}(K_1)$ の最初の区分の距離を、乱数 ξ_{Θ} を用いて $\xi_{\Theta}K_1$ によって決める。
- 2. $t_{\Theta}(\xi_{\Theta}K_1)$ のヒンジ点に到達するまでに直線で輸送する。
- 3. ヒンジ点にて多重散乱分布モデルを用いて散乱方向を決める。
- 4. ヒンジ点の後の残った距離 $t_{\Theta}[(1 \xi_{\Theta})K_1]$ を輸送する。

エネルギーロスステップにおいて、

- 1. エネルギーロスステップ距離 $t_E(\Delta E)$ の最初の区分の距離を、乱数 ξ_E を用いて $\xi_E \Delta E$ によって決める。
- 2. $t_E(\xi_E \Delta E)$ のヒンジ点に到達するまでに一定のエネルギーで輸送する。
- 3. ヒンジ点にてエネルギーをロスさせる。

4. ヒンジ点の後の残った距離 $t_E[(1 - \xi_E)\Delta E]$ を輸送する。

これらプロセスにおいて、輸送ステップのヒンジ点とエネルギーロスステップのヒン ジ点のうち先に到達した方から計算を行う。つまり、多重散乱のヒンジ点に先に到達 した場合には方向を変化させ、その後エネルギーのヒンジ点に到達したときにエネル ギーを変化させる。散乱強度 K₁ は、

$$K_1(t) = \int_0^t dt' G_1(t') \tag{1.17}$$

$$G_{l}(t) = 2\pi \int d\mu \Sigma(\mu; t; E) [1 - P_{l}(\mu)]$$
(1.18)

で与えられる。ここで、 $\Sigma(\mu : t; E)$ は巨視的単一散乱断面積、 μ は cos(Θ)、 P_i はルジャンドル関数である。散乱強度 $K_1(t)$ を用いることで、多重散乱分布ステップに電子のエネルギー変化を考慮することができる。また、エネルギーロスヒンジに用いている ΔE はステップ間のエネルギーロスであり、式 (1.16) に従って計算される。

上記のデュアルヒンジは、エネルギーロスステップ間のエネルギーロスを、ステップ 内のエネルギーヒンジ点で集中的に行う。エネルギーヒンジ点の間の電子エネルギー は一定であることから、その間での G_l は一定となる。このため、多重散乱角度分布ヒ ンジ点 $t_{\Theta}(\xi_{\Theta}K_1)$ は、容易に計算することができる。



図 1.9: エネルギーと角度のデュアルヒンジ輸送の概念図。

1.4 EGS5 コードにおける研究課題

本項では、前項で見た物理過程の取り扱いにおいて、EGS5 コードが現在抱えている 研究課題について述べる。

1.4.1 高エネルギー領域拡張のための課題

LPM 効果と誘電による抑制効果

制動放射と電子対生成の断面積として Bethe-Heitler 断面積が用いられる。しかし相 対論的効果の影響によってこれらの放出断面積は抑制される。この抑制効果は、1950 年代に Landau と Pomeranchuk[28] によって指摘され、Migdal[29] によって定式化され たことから、「Landau-Pomeranchuk-Migdal(LPM) 効果」と呼ばれている。LPM 効果 は、制動放射においておよそ数十 GeV 以上、電子対生成において数 TeV 以上のエネル ギー領域で効果が現れる。BH 断面積の場合、エネルギーにおける放出確率のオーダー は $dN/dk \sim 1/k$ であるものの、LPM 効果を考慮した場合は $dN/dk \sim 1/\sqrt{k}$ に置き換 わる。

また Ter-Mikaelian[30] は、相対論的エネルギーを持った電子からの低エネルギー制 動放射光子は、物質の誘電的な性質に関連して抑制されることを指摘し、この抑制も Migdal によって定式化された。この抑制は、「誘電による抑制効果」と呼ばれている。 これらの抑制効果の物理的な意味は Klein[31] のレビュー論文に紹介されており、本論 文では 2.1 において詳しく見る。

LPM 効果と誘電による抑制効果の実験的研究

制動放射と電子対生成におけるこれらの抑制効果を検証するには、高エネルギーの電 子または光子ビームを用いる必要がある。制動放射における LPM 効果と誘電による抑 制効果は、加速器による電子ビームを用いて測定することができる。1997 年に Anthony ら [32] は、SLAC にある線形加速器を用いて、8 GeV と 25 GeV の電子からの制動放射 光子のスペクトルを測定し、LPM 効果と誘電による抑制効果の精度良い測定値を示し た。また 2004 年に Hansen ら [33] は、CERN の Super Proton Synchrotron (SPS) 加速 器を用いて 149、207、287 GeV の電子からの制動放射光子のスペクトルを測定し、よ り高エネルギーの電子における LPM 効果の精度良い測定値を示した。

一方で電子対生成に関しては、数 TeV 以上のエネルギーの光子ビームが必要となる ため、現存している加速器の範囲を超えている。このため電子対生成における LPM 効 果の実験的研究は、宇宙線を用いて行われているものの、統計精度がきわめて限られ ている。

EGS5 コードの高エネルギー領域の制限

EGS5 コードでは、制動放射光子と電子対生成の計算に、BH 断面積を補正した式を 用いている (1.3 参照)。これらの断面積は、制動放射における LPM および誘電による 抑制効果と、電子対生成における LPM 効果を考慮していない。制動放射と電子対生成 は高エネルギー領域において支配的な物理過程であるため、これらの抑制効果を無視 していることで EGS5 コードの計算可能な上限エネルギーが決まっている。

1.4.2 光子の低エネルギー領域拡張のための課題

数10 keV 以下の光子は、放射光施設などにおいて物質構造解析などの物性研究を対象とした、対象物質の電子状態を調べる手段に用いられている。EGS5 コードなどの輸送計算コードは、物質中の電子の数をベースとした計算を行うため、原子内電子の状態を個々に取り扱うことは難しい。このため、束縛コンプトンやドップラー広がりの取り扱いを EGS5 コードに組み込むことにより、平均的な電子の状態を考慮している。よって、これらのエネルギー領域において EGS5 コードが適用可能か確認するためには、測定値による検証が必要である。

これまでに低エネルギー領域の光子輸送の検証のため、Namito らによって高エネル ギー加速器研究機構の放射光施設 (KEK-PF) において、X 線散乱実験が行われている [19, 20]。この実験には、ゲルマニウム半導体検出器 (Ge 検出器) が用いられ、8 keV 以 上の特性 X 線 (K-X 線) が測定されており、EGS5 コードによる計算値は、この測定デー タを5 %以内で再現している。図 1.10 にこの実験の測定体系を示す。図 1.11 に、この 実験において測定された 40 keV の X 線を Cu ターゲットに入射させたときの Ge 検出 器による散乱スペクトルの実験値と計算値の比較を示す。このときの測定には、ター ゲットから水平方向および垂直方向に向かって 90 度方向にそれぞれ Ge 検出器を配置 し測定を行っている。

図 1.12 にこの体系において EGS5 コードを用いて計算した Ge 検出器の検出効率を 示す。この測定体系における Ge 検出器の検出効率は、8 keV 以下で急激に低下する。 これは、ターゲットからの散乱光子が Ge 検出器に入射するまでに、真空チェンバーの 窓であるカプトン膜 (25µm) とその後の空気層 (3.4 cm) を通過することに起因してい る。このため、8 keV 以下の特性 X 線を測定するためには別の測定体系を用いる必要 がある。



図 1.10: Namito らによる X 線散乱実験の測定体系。



図 1.11: Namito らの X 線散乱実験における Ge 検出器による Cu ターゲットからの 90 度散乱スペクトルの実験値と計算値の比較。COUNT H、COUNT V はそれぞれ水平 と垂直位置での測定値、EGS4 H、EGS4 V はそれぞれ水性と垂直位置での計算値で ある。計算は EGS4 コードに束縛コンプトンとドップラー広がりを含めた計算であり、EGS5 コードによる計算と同等の結果である [19]。



図 1.12: Namito らの X 線散乱実験における Ge 検出器の検出効率。

1.4.3 既存のエネルギー領域の課題

EGS5 コードを含めた電子・光子輸送計算コードは、電子または光子が物質を通過す るときの物理過程を再現するために、理論式、近似モデル、断面積データを多く用い ており、それらは複雑に関わり合っている。輸送計算コードで再現された物理過程の精 度検証は、比較対象である物理過程が大きく寄与している測定データとのベンチマー クが有効である。また、ベンチマークは、計算値と測定値の両面から物理過程を評価 するので、放射線の輸送過程を理解する有効な手段である。

ベンチマークの種類

輸送計算コードによるベンチマーク計算は、測定データと同じ条件下で行わなけれ ばならない。そのため、ベンチマークに用いられる測定データは測定条件が明確である ことが必要である。このためには、単純な体系であり単純なソース(粒子、エネルギー、 方向)であることが望ましい。表1.2に、主に電子・光子輸送計算コードのベンチマー クに用いられる輸送過程と評価量を示す。ここに示した電子・陽電子または光子、輸 送過程および評価量の組み合わせによって、注目しているの物理過程が大きく寄与し ている評価量において比較検証することができる。

輸送粒子	輸送過程	評価量	
	(i) 後方散乱	 (a) 係数 (b) エネルギースペクトル (c) 角度分布 	
(E) 電子・陽電子(P) 米子	(ii) 物質透過	 (a) 係数 (b) エネルギースペクトル (c) 角度分布 (d) 制動放射光子 	
	(iii) 物質深部	 (a) エネルギー付与 (b) 電荷付与 (c) 線量 (d) 検出器のレスポンス 	

表 1.2: 電子・光子輸送計算コードにおけるベンチマークの種類

これまでのベンチマーク計算

表1.3 に、これまでに行われた汎用輸送計算コードによる主なベンチマーク計算を示 す。評価量は、表1.2 の記号を用いて示している。

計算コード	文献	評価量
	Jenkins [23]	(E)-(ii)-(d)
	Nelson [34]	(E)-(iii)-(a),(c)
EGS $[1]$	Rogers [35]	(P)-(iii)-(d)
		(P)-(iii)-(c)
		(P)-(iii)-(d)
EGSnrc [2]	Ali et al. [36, 37]	(E)-(i)-(a),(b),(c)
	Jenkins [23]	(E)-(i)-(a),(b)
ETD A N [20]	Seltzer and Berger [39]	(E)-(ii)-(a),(b),(d)
EIRAN [30]		(E)-(iii)-(a),(b),(c)
		(P)-(iii)-(d)
	Jenkins [23]	(E)-(i)-(a)
	Ito et al. $[40]$	(E)-(ii)-(a),(d)
ITS 20 [4]	Edwards et al. [41]	(E)-(iii)-(a),(c)
(MCNP) * [5]	Gierga et al. $[42]$	(P)-(iii)-(d)
(MOM) $[0]$	Halblelb et al. [4]	
	Jeraj et al. $[43]$	
	J.Sempau et al. [44]	(E)-(i)-(a),(b),(c)
	E.Acosta et al. $[45]$	(E)-(ii)-(a),(b),(d)
PENELOPE [3]	U.Chica et al. $[46]$	(E)-(iii)-(c)
	Benedito et al. $[47]$	
	J. Baró et al. $[48]$	
		(E)-(i)-(a),(c)
FLUKA $[6]$	Ferrari et al. [49]	(E)-(ii)-(a),(b),(d)
		(E)-(iii)-(c)
Geant 4 [7]	Faddegon et al. [50]	(E)-(ii)-(d)

表 1.3: これまで行われた汎用輸送計算コードによる電子・光子輸送ベンチマーク計算。

*MCNP コードの電子輸送には ITS 3.0 コードが用いられているため、 MCNP コードによるベンチマーク計算も含めている。

電子輸送計算における検証の必要性

EGS5 コードを含めた汎用電子・光子輸送計算コードは、電子輸送において多重散 乱角度分布モデルなどのグループによる取扱いにより近似計算しており (1.3.3、1.3.4、 1.3.5参照)、表1.4に示すように、これらモデルとその取扱いはそれぞれのコードによっ て異なる。このため、電子輸送に関するベンチマークは、多重散乱モデルとその取り 扱いの妥当性を検証するために重要である。

表 1.4: 汎用電子・光子輸送コードの電子輸送に用いられているモデルの比較。 スピン 雷子輸送 エネルギーロス 計算コード 多重散乱分布 相対論効果 メカニズム Molière 無し デュアルヒンジ EGS5 Class II 有り GS 単一散乱のみ 有り Class II EGSnrc GS 別涂計算 デュアルヒンジ 大角度散乱のみ PENELOPE GS 有り Class II 別途計算 GS 有り Class I 固定幅 ITS 3.0

このベンチマークとして有効な測定量に、電子後方散乱係数(表1.2の(E)-(i)-(a)に 相当)がある。電子後方散乱係数は、ターゲットに入射した電子数に対して後方全域に 散乱された電子数の比率であり η で表される。ターゲットから後方に散乱される電子 は、少数回の大角に散乱される過程を経ていると考えられる。また η の測定値は、実 験体系が比較的単純なことから、多くのグループによって提供されている。

表1.5に、これまで行われた後方散乱係数のベンチマーク計算を、ターゲット物質と エネルギーを合わせて示す。EGS コードにおいてこれまで後方散乱係数の系統的なベ ンチマーク計算結果は行われていない。また、原子番号の低い物質である Be や C など を含む MeV 領域のベンチマークは、伊藤らによる ITS 3.0 コードによる計算のみが行 われている。このことから、EGS5 コードの電子輸送の妥当性の検証のために、keV 領 域から MeV 領域、原子番号の低い物質から高い物質まで、系統的な電子後方散乱係数 のベンチマーク計算が必要である。

計算コード	著者	ターゲット	エネルギー領域 [MeV]	
FCSnrc [2]	Ali and Rogers [36]	Be から U	$0.005 \sim 0.14$	
	Ali and Rogers [37]	Al, Cu, Ag, Au	$0.01 {\sim} 0.07$	
	Soltzon and Dongon [20]	Al	$0.1 \sim 20.0$	
EIRAN [30]	Seitzer and Berger [39]	Beから U	1.0	
ITS 3.0 [4]	Ito et al. $[40]$	Beから U	0.1~20.0	
	Former at $a1$ [40]	Al	$0.03 \sim 20.0$	
FLOKA [0]	remainet al. [49]	Au	$0.1 \sim 3.0$	
	J. Baró et al. [48]	Au	$0.001 \sim 0.06$	
DENEI ODE [2]	Benedito et al. $[47]$	Al, Au	$3.24 \sim 10.1$	
1 EUELOI E [9]	Sempau et al. [44]	Be, Al, Cu, Au	$0.0004 \sim 0.1$	
		Al, Cu, Au	$0.2 \sim 20.0$	

表 1.5: 電子後方散乱係数におけるベンチマーク。

1.5 本研究の目的

EGS5 コードを数十 GeV 以上の高エネルギー領域への拡張するためには、1.4.1 で見たように、制動放射に LPM 効果と誘電による抑制効果が組み込みを行い、LPM 効果の測定データと比較する必要がある。

また、EGS5 コードの低エネルギー光子輸送に関しては、1.4.2 で見たような近似的 な電子状態の取り扱いによる EGS5 コードの計算値を、測定値と比較することで、ど こまで適用可能か検証する必要がある。

EGS5コードの電子輸送に関して、Spin-GSやデュアルヒンジによる取扱いが組み込まれている。これらの取扱いの検証として有効である電子後方散乱係数のベンチマーク計算は、系統的には行われていない。

これらの課題に対して、本研究では、

- LPM 効果および誘電による抑制効果の組み込み (2章)
- ・
 放射光施設における低エネルギー散乱X線の測定(3章)、
- 電子輸送の妥当性の検証のための電子後方散乱の比較(4章)、

を行い、EGS5 コードの高エネルギーおよび低エネルギー領域への拡張と検証を目的と する。

第2章 LPM効果および誘電による抑 制効果の組み込み

2.1 背景および研究目的

制動放射のLPM 効果および誘電よる抑制効果は電子エネルギーが数 GeV 以上の場合に現れる。また、電子対生成のLPM 効果は数 TeV 以上の光子の場合に現れる。本章では、これらのエネルギー領域での電磁シャワー輸送を EGS5 コードを用いて精度よく計算するため、EGS5 コードに LPM 効果および誘電による制動放射の抑制効果、および LPM 効果による電子対生成の抑制効果の組み込みを行った。

2.1.1 形成距離 (Formation length)

古典論的記述

制動放射において、光子が放出されるまでの時間を考える。このときの概念図を図 2.1 に示す。Hansen ら [33] によれば、制動放射における放出光子の波長を λ とすると、 電子と放出光子が $\lambda/2\pi$ だけ離れることを分離としている。その分離に必要な時間の関 係式は、

$$\frac{l_{f0}}{v} = \left(l_{f0} + \frac{\lambda}{2\pi}\right)\frac{1}{c} \tag{2.1}$$

と与えられている。ここで、 l_{f0} は形成距離 (formation length) である。vは入射電子の 速度であり、

$$v = \sqrt{1 - 1/\gamma^2}c \tag{2.2}$$

で与えられる。 $y \ll 1$ のときの近似 $\sqrt{(1-y)} \sim 1 - y/2$ と、高エネルギーの電子の場合は $\gamma^2 \ll 1$ であることから

$$l_{f0} \sim \frac{2\gamma^2 c}{\omega} = \frac{2\hbar E^2}{m^2 c^3 k}$$
(2.3)

が得られる。ここで、 $\omega = 2\pi c/\lambda = k/\hbar$ である。



図 2.1: 制動放射における形成距離に必要な時間の概念図。

相対論的記述

形成距離を理解する別のアプローチとして、制動放射における入射電子と原子核との運動量移動に注目する。このときの概念図を図2.2 に示す。放出光子の発生角と電子の散乱角を無視すれば、進行方向の運動量移動 *q*₁₁ は、

$$q_{||} = p_e - p'_e - p_\gamma$$

= $\sqrt{(E/c)^2 - (mc)^2} - \sqrt{[(E-k)/c]^2 - (mc)^2} - k/c$ (2.4)

である [31]。ここで p_e と p'_e は制動放射前後の電子運動量、 p_{γ} は放出光子の運動量である。 $m \ll E$ である場合、 $\gamma = E/mc^2 \gg 1$ であり、式 (2.4) は y が小さいときの近似 $\sqrt{(1-y)} \sim 1 - y/2$ を用いて、

$$q_{||} \sim \frac{m^2 c^3 k}{2E(E-k)}$$
 (2.5)

である。不確定性原理により形成距離 l_{f0} は、

$$l_{f0} = \frac{\hbar}{q_{||}} = \frac{2\hbar E(E-k)}{m^2 c^3 k}$$
(2.6)

である。制動放射はこの距離に渡って起こる現象である。高エネルギー電子が低エネ ルギーの光子を放出する場合、 l_{f0} は非常に大きい。例えば、25 GeV の電子が10 MeV の制動放射光子を放出する場合、 $l_{f0} = 100 \ \mu m$ である。 $k \ll E$ のとき、式 (2.6) は式 (2.3) と同等である。 l_{f0} は k に反比例、 E^2 に比例して大きくなり、このときの制動放 射の相互作用は長い時間と距離が必要である。

高エネルギー電子による制動放射や、高エネルギー光子による電子対生成の相互作 用には、長い形成距離が必要である。もし形成距離を横断している間に電子または光 子が別の要因で作用を受けると、制動放射や電子対生成の断面積は抑制される。

2.1.2 制動放射における LPM 効果

制動放射において、電子が形成距離を横切る間にクーロン多重散乱が起こる場合の 影響について考える。このときの概念図を図 2.2 (b) に示す。電子と原子核とのクーロ ン多重散乱は、電子の進行方向の速度を減少させ、原子核との縦方向運動量移動 q1 に
影響を及ぼす。Rossi[51] は、電子が距離 x を進んだときの多重散乱による角度偏向 $\theta_{\rm MS}$ を、

$$\theta_{\rm MS} = \frac{E_s}{E} \sqrt{\frac{x}{X_0}} \tag{2.7}$$

と与えた。ここで $E_s = mc^2 \sqrt{4\pi/\alpha} = 21.2$ MeV である。制動放射の発生点を形成距離の中心と考えると、制動放射前後の電子の方向は多重散乱によって均等に影響を受ける。このときの制動放射前後の電子の縦方向運動量 $p_{\text{e-before}}$ 、 $p_{\text{e-after}}$ は、形成距離 l_f の半分の多重散乱による角度偏向 $\theta_{\text{MS}/2}$ を用いて、

$$p_{\rm e-before} = \sqrt{\left(\frac{E\cos\theta_{\rm MS/2}}{c}\right)^2 - (mc)^2}$$
(2.8)

$$p_{\rm e-after} = \sqrt{\left\{\frac{(E-k)\cos\theta_{\rm MS/2}}{c}\right\}^2 - (mc)^2}$$
 (2.9)

で与えられる。ここで、

$$\theta_{\rm MS/2} = \frac{E_s}{E} \sqrt{\frac{l_f}{2X_0}} \tag{2.10}$$

である。このときの q_{\parallel} は放出光子の運動量 p_{γ} を用いて、

$$q_{||} = p_{e-before} - p_{e-after} - p_{\gamma} \\ = \sqrt{\left(\frac{E\cos\theta_{\rm MS/2}}{c}\right)^2 - (mc)^2} - \sqrt{\left\{\frac{(E-k)\cos\theta_{\rm MS/2}}{c}\right\}^2 - (mc)^2} - \frac{k}{c} (2.11)$$

で与えられる [31]。式 (2.4) と同様に、式 (2.11) は y が小さいときの近似 $\sqrt{(1-y)} \sim 1-y/2$ と小角近似を用いて、

$$q_{||} = \frac{km^2c^3}{2E(E-k)} + \frac{k\theta_{\rm MS/2}^2}{2c}$$
(2.12)

である。クーロン多重散乱の影響は、式 (2.12) の第2項が第1項より大きくなった場合に重要である。これは、

$$k < k_{\rm LPM} = \frac{E(E-k)}{E_{\rm LPM}} \tag{2.13}$$

の場合である。ここで、*E*_{LPM} は物質に依存した定数であり、

$$E_{\rm LPM} = \frac{m^4 c^7 X_0}{\hbar E_s^2} = \frac{m^2 c^3 X_0 \alpha}{4\pi\hbar} \approx 7.7 ({\rm TeV/cm}) \cdot X_0$$
(2.14)

で与えられる。式 (2.13) は、 $k \ll E$ において $k < k_{\text{LPM}} = E^2/E_{\text{LPM}}$ となり、 k_{LPM} 以下の光子の放出が抑制されることを示している。たとえば、鉛における 25 GeV 電子の場合、125 MeV 以下の光子放出が抑制される。ここで、クーロン多重散乱の影響も含めた形成距離を l_f とする。式 (2.10) を式 (2.12) に代入し、不確定性原理から

$$l_f = \frac{\hbar}{q_{||}} = l_{f0} \left[1 + \frac{E_s^2 l_f}{2m^2 c^4 X_0} \right]^{-1}$$
(2.15)

が得られる。クーロン多重散乱が少ない場合、この式は式 (2.6) に漸近する。クーロン 多重散乱が支配的な場合には、クーロン多重散乱における抑制の比*S*は、

$$S = \frac{l_f}{l_{f0}} = \sqrt{\frac{kE_{LPM}}{E(E-k)}}$$
(2.16)

で表される。入射電子のエネルギー*E*が大きい、または放出光子のエネルギー*k*が小さい 場合、この抑制は大きくなる。Bethe-Heitler 断面積の場合、微分断面積は $dN/dk \sim 1/k$ である。一方、*S*は \sqrt{k} に比例するので、この抑制を考慮することで $dN/dk \sim 1/\sqrt{k}$ となる。この抑制は、Landau と Pomeranchuk[28]が指摘し、Migdal[29]によって定式 化されたことから、LPM 効果と呼ばれている。Migdal によって与えられた制動放射に おける LPM 効果を含めた微分断面積の式は 2.1.6 において述べる。

(a) 制動放射における運動量移動



(b) クーロン多重散乱の影響する場合の制動放射における形成距離



図 2.2: 制動放射における (a) 形成距離と (b) クーロン多重散乱の影響を受ける場合の 形成距離の概念図。

2.1.3 電子対生成における LPM 効果

電子対生成において、生成された電子及び陽電子が形成距離を横切る間にクーロン 多重散乱が起こる場合の影響について考える。電子対生成における形成距離の概念図 を図 2.3 (a) に示す。電子対生成の運動量移動は、

$$q_{\parallel} = p_{\gamma} - p_{e-} - p_{e+}$$

$$= \frac{k}{c} - \sqrt{\left(\frac{E_{-}}{c}\right)^{2} - (mc)^{2}} - \sqrt{\left(\frac{E_{+}}{c}\right)^{2} - (mc)^{2}}$$

$$= \frac{m^{2}c^{3}k}{2E_{-}(k - E_{-})}$$
(2.17)

で与えられる [52]。このときの形成距離 l_{f0} は、

$$l_{f0} = \frac{\hbar}{q_{||}} = \frac{2\hbar E_{-}(k - E_{-})}{m^2 c^3 k}$$
(2.18)

で与えられる。電子対生成で生成された電子と陽電子は多重散乱を起こすので、それ らの光子の進行方向への運動量は減少する。このときの概念図を図 2.3 (b) に示す。こ のときの運動量移動 q1 は、

$$q_{||} = k/c - \sqrt{\left(\frac{E_{-}\cos\theta_{\rm MS/2}}{c}\right)^{2} - (mc)^{2}} - \sqrt{\left(\frac{E_{+}\cos\theta_{\rm MS/2}}{c}\right)^{2} - (mc)^{2}}$$
(2.19)

で与えられる。制動放射の場合と同様に、式 (2.19) は y が小さいときの近似 $\sqrt{(1-y)} \sim 1 - y/2$ と小角近似を用いて、

$$q_{||} = \frac{km^2c^3}{2E_{-}(E_{-}-k)} + \frac{k\theta_{\rm MS/2}^2}{2c}$$
(2.20)

と書き換えることができる。クーロン多重散乱を含めた形成距離 *l_f* は、制動放射のと きの式 (2.15) と良く似た形、

$$l_f = \frac{\hbar}{q_{||}} = l_{f0} \left[1 + \frac{E_s^2 l_f}{2m^2 c^4 X_0} \right]^{-1}$$
(2.21)

で与えられる。この式の第2項が支配的であるとき、抑制の比Sは

$$S = \frac{l_f}{l_{f0}} = \sqrt{\frac{kE_{LPM}}{E_-(k - E_-)}}$$
(2.22)

である。抑制は、 $E_{-(+)} = k - E_{-(+)} (= E_{+(-)}) = k/2$ において最大になる。また、 $E_{-(+)} = 0$ または $E_{-(+)} = k$ のときには抑制は無くなる。電子対生成における LPM 効果を考慮した微分断面積の式は 2.1.7 において述べる。 (a) 電子対生成における形成距離



(b) クーロン多重散乱の影響する場合の電子対生成における形成距離



図 2.3: 電子対生成における (a) 形成距離と (b) クーロン多重散乱の影響を受ける場合の形成距離の概念図。

2.1.4 誘電による抑制効果

Ter-Mikaelian[30] は、古典電磁気学を用いて、制動放射光子が物質の誘電率に関連して抑制されることを指摘した。物質の誘電率 *e* は、

$$\epsilon = 1 - \frac{k_p^2}{k^2} \tag{2.23}$$

で与えられる。ここで $k_p = \hbar \omega_p$ であり、 $\omega_p = \sqrt{4\pi N Z e^2/m}$ は物質のプラズマ周波数である。物質中を輸送する光子の運動量は、誘電率の影響のためp = k/cから $p = \sqrt{\epsilon k/c}$ に置き換わる。誘電率の影響を考慮した制動放射における運動量移動 $q_{||}$ は、

$$q_{||} = p_e - p'_e - \sqrt{\epsilon k/c}$$

$$= \sqrt{\left(\frac{E}{c}\right)^2 - (mc)^2} - \sqrt{\left(\frac{E-k}{c}\right)^2 - (mc)^2} - \sqrt{\epsilon k/c}$$

$$= \frac{k}{2c\gamma^2} + \frac{k_p^2}{2ck}$$
(2.24)

で与えられる。したがって形成距離 lf は、

$$l_{f} = \frac{\hbar}{q_{||}} = \frac{2\hbar c k \gamma^{2}}{k^{2} + (\gamma k_{p})^{2}}$$
(2.25)

である。抑制Sは媒質における形成距離 l_f と真空における形成距離 l_{f0} の比、

$$S = \frac{l_f}{l_{f0}} = \frac{k^2}{k^2 + k_p^2} \tag{2.26}$$

で与えられる。抑制は $k < k_p$ の場合に大きく、そのときSは k^2 に比例する。Bethe-Heitler 断面積は $dN/dk \sim 1/k$ であるので、この抑制を考慮することで $dN/dk \sim k$ となる。

多くの物質においてプラズマ振動数 ω_p は 20 – 60 eV の範囲であり、そのため抑制は k < rEにおいて重要になる。ここで $r = \hbar\omega_p/m$ であり、例えば C で $r = 5.5 \times 10^{-5}$ 、 W で $r = 1.4 \times 10^{-4}$ である。放出光子が低エネルギーの場合、誘電による抑制効果は LPM 効果よりも重要になる。誘電による抑制効果を考慮した制動放射微分断面積の式 は、2.1.6 において述べる。

2.1.5 EGS5 コードの Bethe-Heitler 断面積

1.3 で述べたように、EGS5 コードにおける制動放射は Bethe-Heitler(BH) 断面積を 基礎とした微分断面積を用いており、

$$\frac{d\sigma_{\text{Brems}-\text{BH}-\text{EGS5}}}{dk} = \frac{A'r_0^2 \alpha Z(Z + \xi_{\text{EGS}}(Z))}{k} \\ \times \left\{ \left(1 + (E/E_0)^2\right) \left[\phi_1(\delta) - \frac{4}{3} \ln Z - a_{\text{Brems}}\right] - \frac{2}{3} \left(\frac{E}{E_0}\right) \left[\phi_2(\delta) - \frac{4}{3} \ln Z - a_{\text{Brems}}\right] \right\}$$
(2.27)

で与えられる。ここで、

$$a_{\text{Brems}} = \begin{cases} 4f_c(Z) & \text{if } E_0 > 50 \text{ MeV} \\ 0 & \text{if } E_0 < 50 \text{ MeV} \end{cases}$$
(2.28)

であり、それ以外の変数は文献 [1] と同じある。また、電子対生成の BH 断面積は、次 式で表される。

$$\frac{d\sigma_{\text{Pair}-\text{BH}-\text{EGS5}}}{dE_{-(+)}} = \frac{A'_p r_0^2 \alpha Z (Z + \xi_{\text{EGS}}(Z))}{k_0^3} \\ \times \left\{ \left(E_+^2 + E_-^2 \right) \left[\phi_1(\delta) - \frac{4}{3} \ln Z - a_{\text{Pair}} \right] \right. \\ + \frac{2}{3} E_+ E_- \left[\phi_2(\delta) - \frac{4}{3} \ln Z - a_{\text{Pair}} \right] \right\}.$$
(2.29)

ここで、

$$a_{\text{Pair}} = \begin{cases} 4f_c(Z) & \text{if } k_0 > 50 \text{ MeV} \\ 0 & \text{if } k_0 < 50 \text{ MeV} \end{cases}$$
(2.30)

であり、それ以外の変数は文献[1]と同じである。

2.1.6 制動放射における LPM と誘電による抑制効果断面積

Migdal[29] は、量子電磁気学 (QED) を用いて LPM 効果を考慮した制動放射微分断 面積を定式化した。その後、より新しい形状因子の補正が加えられ、Klein[31] はこの 断面積を、

$$\frac{d\sigma_{\text{Brems-LPM}}}{dk} = \frac{4\alpha r_e^2 \xi(s)}{3k} \{ y^2 G(s) + 2[1 + (1-y)^2] \phi(s) \} Z^2 \ln\left(\frac{184}{Z^{1/3}}\right)$$
(2.31)

と示した。ここでy = k/Eであり、 $\xi(s)$ 、G(s)、 $\phi(s)$ は

$$s = \left(\frac{E_{\rm LPM}k}{8E(E-k)\xi(s)}\right)^{1/2} \tag{2.32}$$

の関数である。 E_{LPM} は式 (2.14)で与えられる。 $\xi(s)$ はそれ自身が式 (2.32)の右辺に あることから、 $\xi(s)$ を解くためには反復法が必要である。また、G(s)と $\phi(s)$ は無限級 数で与えられている。このため、これらの関数が含まれる式 (2.31)を、直接的に EGS5 コードに用いることは困難である。Stanevら [53] は、G(s)と $\phi(s)$ を多項式によって置 き換え、また $\xi(s)$ とsの反復法なしの近似式を与えた。EGS5 コードにこれらの近似 式を用いることで、直接的に式 (2.31)を計算することができる。Stanevらの与えた近 似式はこの節の最後に示す。

 $s \to \infty$ の場合、 $G(s) \to 1$ 、 $\phi(s) \to 1$ であるため、LPM 効果はなくなる。その場合式 (2.31) は、

$$\frac{d\sigma_{\text{Brems-BH}}}{dk} = \frac{4\alpha r_e^2}{3k} \{y^2 + 2[1 + (1 - y)^2]\} Z^2 \ln\left(\frac{184}{Z^{1/3}}\right)$$
(2.33)

である。これをここでは「bare-bones BH」と呼ぶ。式 (2.33) は Bethe と Heitler が示した BH 断面積と同等である。一方、 $s \to 0$ の場合、 $G(s) \to 0$ 、 $\phi(s) \to 0$ であり、LPM 効果による抑制が増加する。

図 2.4 に、鉛 (Z = 82) における制動放射の BH 断面積 (式 (2.33)) と LPM 効果を考慮 した断面積 (式 (2.31)) を示す。縦軸は、制動放射光子の放出確率 $X_0 ny d\sigma/dy$ を示して いる。LPM 効果を考慮した断面積は E_0 が増加するとともに減少し、低エネルギー領 域の光子の放出がより抑制される。



図 2.4: 鉛 (Z = 82) の場合の制動放射光子の微分 LPM 断面積の変化。実線は LPM 抑制 がない場合 (式 (2.33))、破線、一点鎖線、点線はそれぞれ、10 GeV、1 TeV、100 TeV の入射電子エネルギーにおける LPM 断面積 (式 (2.31)) を示す。

また Migdal [29] は、制動放射における誘電による抑制効果を含めた断面積を示した。 誘電による抑制効果は、 $y \ll 1$ の場合において $\phi(s)$ の項のみが関与する。Migdal は $\phi(s) \ge \phi(s\Gamma)/\Gamma$ に置き換えて、

$$\frac{d\sigma_{\text{diel}}}{dk} = \frac{16\alpha r_e^2 \xi(s)}{3k} \frac{\phi(s\Gamma)}{\Gamma} Z^2 \ln\left(\frac{184}{Z^{1/3}}\right),\tag{2.34}$$

を与えた。ここで $\Gamma = 1 + (k_p^2/k^2)$ 、 $k_p = \gamma \hbar \omega_p$ 、 $\omega_p = \sqrt{4\pi n Z e^2/m}$ である。

Klein[31] のレビュー論文をもとに、式 (2.31) で与えられる LPM 効果と、式 (2.34) で 与えられる誘電による抑制効果の両方を EGS5 コードに組み込むために、LPM と誘電 による抑制の微分断面積を、

$$\frac{d\sigma_{\text{Brems-LPM-diel}}}{dk} = \frac{4\alpha r_e^2 \xi(s)}{3k} \{ y^2 G(s) + 2[1 + (1 - y)^2] \frac{\phi(s\Gamma)}{\Gamma} Z^2 \ln\left(\frac{184}{Z^{1/3}}\right) \quad (2.35)$$

と与える。図 2.5 に E = 25 GeV、炭素 (Z = 6)の場合の、これまで示してきた制動放射の微分断面積を示す。 $y \ge 1.4 \times 10^{-3}$ のとき、式 (2.35)の LPM と誘電による抑制断面積は、LPM 効果の断面積の式 (2.31) と等しい。一方で、 $y < 1.4 \times 10^{-3}$ のとき、式 (2.35)の LPM と誘電による抑制断面積は、誘電による抑制断面積の式 (2.34) と等しい。



図 2.5: $E = 2.5 \times 10^4$ MeV、炭素 (Z = 6) における制動放射光子の微分断面積の比較。 破線は EGS5 コードが用いている BH 断面積 (式 (2.27))、点線は式 (2.33) の bare-bones BH 断面積、一点鎖線は式 (2.31) の LPM 断面積、実線は式 (2.35) の LPM および誘電 による断面積をそれぞれ示す。

Stanev らの近似式

ここで式 (2.31) の G(s) と $\phi(s)$ を次式に示す。 $G(s) = 48s^2 \left(\frac{\pi}{4} - \frac{1}{2} \int_0^\infty e^{-st} \frac{\sin(st)}{\sinh(t/2)} dt\right)$ (2.36)

$$\phi = 12s^2 \left(\int_0^\infty e^{-sx} \coth(s/2) \sin(sx) dx \right) - 6\pi s^2$$
 (2.37)

である。 $\xi(s)$ は、

$$\xi(s) = \begin{cases} 2 & (s < s_1) \\ 1 + \ln(s) / \ln(s_1) & (s_1 < s < 1) \\ 1 & (s \ge 1) \end{cases}$$
(2.38)

であり、 $s_1=Z^{1/3}/191^2$ である。ここで

$$s = \sqrt{\frac{E_{LPM}k}{8E(E-k)\xi(s)}} \tag{2.39}$$

である。

Stanev ら [53] は、Migdal が与えた無限級数のG(s) と $\phi(s)$ を多項式を用いて、

$$\phi(s) = \begin{cases} 6s & (s \le 0.01) \\ 1 - \exp\left[\frac{-6s\{1+(3-\pi)s\}^3}{0.623+0.796s+0.658s^2}\right] & (0.01 < s < 2) \\ 1 & (s \ge 2) \end{cases}$$
(2.40)

$$\psi(s) = \begin{cases} 4s & (s \le 0.01) \\ 1 - \exp[-4s - \frac{8s^2}{1+3.96s + 4.97s^2 - 0.05s^3 + 7.50s^4}] & (0.01 < s < 2) \\ 1 & (s \ge 2) \end{cases}$$
(2.41)

$$G(s) = 3\psi(s) - 2\phi(s)$$
 (2.42)

と置き換えた。また、sの関数である $\xi(s)$ は、それ自身がsの式 (2.39) に含まれていることから、解法には反復法が必要である。これを避けるために Stanev らは、

$$s' = \sqrt{\frac{E_{\rm LPM}k}{8E(E-k)}} \tag{2.43}$$

$$h = \ln(s') / \ln(\sqrt{2}s_1)$$
 (2.44)

とし、 $\xi(s')$ とsをs'の関数として、

$$\xi(s') = \begin{cases} 2 & (s' \le \sqrt{2}s_1) \\ 1 + h - 0.08(1-h)(1-(1-h)^2)/\ln(\sqrt{2}s_1) & (\sqrt{2}s_1 < s' << 1) \\ 1 & (s' \ge 1) \end{cases}$$
(2.45)

$$s = s' / \xi(s')^{1/2} \tag{2.46}$$

と置き換えた。式 (2.40)-式 (2.46) 式は、Migdal の値を良く再現しており、EGS5 コードに用いている。

2.1.7 電子対生成における LPM 効果の断面積

制動放射と同様に Migdal [29] は、電子対生成における LPM 効果を定式化し、形状 因子の補正が加わった微分断面積は Klein[31] によって、

$$\frac{d\sigma_{\text{Pair-LPM}}}{dE} = \frac{4\alpha r_e^2 \xi(\tilde{s})}{3k} \bigg\{ G(\tilde{s}) + 2 \Big[v^2 + (1-v)^2 \Big] \phi(\tilde{s}) \bigg\},$$
(2.47)

と与えられた。ここで $v = E_{-(+)}/k$ 、kは入射光子のエネルギー、 $E_{-}(E_{+})$ は生成される電子 (陽電子) のエネルギーであり、 $\xi(\tilde{s})$ 、 $G(\tilde{s})$ 、 $\phi(\tilde{s})$ は

$$\tilde{s} = \sqrt{\frac{E_{\rm LPM}k}{8E_{-(+)}(k - E_{-(+)})\xi(\tilde{s})}}$$
(2.48)

の関数である。式 (2.31) と同様に、Stanev ら [53] が与えた $G(\tilde{s})$ と $\phi(\tilde{s})$ の多項式と、 $\xi(\tilde{s})$ の反復法なしの近似式を EGS5 コードに採用した。式 (2.47) では、 $\tilde{s} \gg 1$ の場合 には抑制は起きず、 $\tilde{s} \to 0$ において抑制が起こる。図 2.6 に、鉛 (Z = 82) での対生成 の BH 断面積 (式 (2.29)) と LPM 効果を考慮した断面積 (式 (2.47)) の比較を示す。縦軸 は、対生成による電子 (陽電子) の生成確率 $X_0 nv d\sigma / dv$ である。LPM 効果を考慮した 断面積は k が増加するとともに減少し、k/2 のエネルギーを持った電子 (陽電子) の生 成確率がもっとも抑制される。電子対生成において LPM 効果が顕著に表れるのは、光 子のエネルギーが 1 TeV 以上の場合であり、これは制動放射における LPM 効果の発現 するエネルギーに比べて遙かに高いエネルギーである。

2.2 方法

2.2.1 LPM 効果と誘電による抑制効果の計算

式 (2.35) による制動放射における LPM と誘電による抑制断面積を、棄却法を用いて EGS5 コードに組み込んだ。この棄却法による手順を下記に示す。

- 1. EGS5 コードの既存部分で、制動放射の発生をサンプリングにより決定する。
- 2. 物質が化合物または混合物の場合、 $p_i Z(Z+1)$ の重み付けをし、制動放射を起こ す原子核をサンプリングする。ここで p_i はi番目の元素の原子核比である。制動 放射の断面積がZ(Z+1)に比例すると近似した。
- 3. 式 (2.27) を用いて、放出光子のエネルギー k を決定する。
- 4. *Z*、*E*、*k*における BH 断面積 (式 (2.27)) に対する LPM と誘電による抑制断面積 (式 (2.35))の比 (LPM/BH) を計算する。
- 5. 乱数 $\zeta(0 \le \zeta \le 1)$ を生成する。
- 6. $\zeta \ge LPM/BH$ であった場合、制動放射は起こらない。



図 2.6: 鉛 (Z = 82)の場合の対生成電子 (陽電子)の微分 LPM 断面積の変化。実線は LPM 抑制がない場合 ($\tilde{s} \gg 1$)、破線、一点鎖線、点線はそれぞれ、10 TeV、100 TeV、1 PeV の入射電子エネルギーにおける LPM 断面積 (式 (2.47)) を示す。

対生成においても、LPM 断面積の式 (2.47) と BH 断面積の式 (2.29) を用いて、上記の 手順と同様に EGS5 コードに組み込みを行った。これらの抑制効果を組み込んだ計算 プログラムとフローチャートを補遺 B に示す。

2.2.2 実験値との比較

制動放射における LPM と誘電による抑制断面積を組み込んだ EGS5 コードの妥当性 を評価するため、測定値と EGS5 コードによる計算値の比較を行った。抑制効果がな い場合と比較するために、EGS5 コードによる計算は BH 断面積を用いた計算も合わせ て行った。LPM と誘電による抑制効果に関して、測定条件が明確で統計精度も良い実 験は、Anthony らと Hansen らによって行われている。

Anthonyら [32] は SLAC の線形加速器を用いて、8 GeV と 25 GeV の電子からの制動 放射スペクトルを BGO カロリーメータを用いて測定した。実験に使用されたターゲッ トの物質と厚さを表 2.1 に示す。Anthony らは測定と合わせて、LPM と誘電による抑 制断面積を用いたモンテカルロ法による計算値を示した。ターゲットを通過する単一 の電子は、二回以上の相互作用を起し、二つ以上の光子を放出することがある。この 場合、これらの光子のエネルギーの総和が BGO カロリーメータに付与され、1 回1回 の反応に分離することはできない (多重光子によるパイルアップ)。EGS5 コードによる 計算と Anthony らのモンテカルロ計算には、多重光子によるパイルアップが考慮され ている。

Hansen ら [33] は CERN の SPS 加速器を用いて、149、207、287 GeV の電子からの 制動放射スペクトルを鉛ガラス (LG) 検出器を用いて測定した。実験に使用されたター ゲットの物質と厚さを表 2.4 に示す。また Hansen らは、LPM 断面積の組み込こんだ GEANT コード [7] による計算値を示した。多重光子によるパイルアップは、Hansen らの実験においても起こるため、EGS5 コードによる計算と Hansen らの GEANT の計 算には、多重光子によるパイルアップが考慮されている。Hansen らの実験値のエネル ギー範囲では、誘電による抑制効果は無視できる。

2.3 結果と議論

2.3.1 Anthony らの実験との比較

8 GeV と 25 GeV の電子を用いた Anthony らの制動放射光子の実験データと、EGS5 コードによる計算値の比較を行った。0.2 MeV から 500 MeV の範囲の制動放射光子の エネルギースペクトルを、対数によるビン幅に分けてプロットした。EGS5 コードによ る計算と Anthony らのモンテカルロ計算は、表 2.1 で示す規格化定数を用いて規格化 してある。規格化のエネルギー範囲は、8GeV の入射電子エネルギーについて 2 MeV から 50 MeV、25 GeV の入射電子エネルギーについて 20 MeV から 50 MeV の範囲で ある。例外として、0.7% X_0 厚の Au ターゲットの場合には、8GeV の入射電子エネル ギーについて 10 MeV から 50 MeV、25 GeV の入射電子エネルギーについて 30 MeV から 50 MeV の範囲で規格化してある。 Anthony らのデータの制動放射スペクトルは、放射長を単位としたターゲット厚あたり $(dN/d(\ln k)/X_0)$ で示されている。放射長を単位としたターゲット厚は表 2.1 の3 列目に示している。このため、EGS5 コードによる計算値も放射長を単位としたターゲット厚 X_0 [%] あたりで計算を行った。しかしながら、W と U に関してこれらの値は矛盾した点がある。これについては、本項の最後に述べる。

	ターゲット厚		規格化定数 [%] *				
ターゲット			(1	$25 {\rm GeV})$	$(8 { m GeV})$		
	$t[\mathrm{cm}]$	$X_0[\%]$	EGS5	Anthony(97)	EGS5	Anthony(97)	
2% C	0.410	2.1	-1.3	-3.0 ± 0.3	-3.8	-6.0 ± 0.4	
$6\% \mathrm{C}$	1.17	6.0	-0.5	-2.9 ± 0.2	-2.1	-4.6 ± 0.5	
3% Al	0.312	3.5	0.8	-2.7 ± 0.4	0.8	-3.0 ± 0.4	
6% Al	5.3	6.0	1.6	-2.8 ± 0.3			
3% Fe	0.049	2.8	-3.1	-5.4 ± 0.2	1.7	-1.4 ± 0.4	
6% Fe	0.108	6.1	-6.7	-7.5 ± 0.2			
2% Pb	0.015	2.7	0.4	-4.5 ± 0.2	4.5	-0.7 ± 0.4	
$2\% \mathrm{W}$	0.0088	2.7	-7.3	-8.3 ± 0.3	-6.3	-8.6 ± 0.3	
$6\% \mathrm{W}$	0.021	6.4	-0.1	-4.7 ± 0.3			
3% U	0.0079	2.2	-11.1	-5.6 ± 0.3	-10.4	-6.3 ± 0.3	
$5\% \mathrm{U}$	0.0147	4.2	9.4	-7.0 ± 0.3	8.1	-7.5 ± 0.4	
0.7% Au	0.0023	0.70	1.2	-1.3 ± 0.4	15.0	12.2 ± 0.7	
6% Au	0.020	6.0	0.2	-5.5 ± 0.2	0.4	-5.0 ± 0.3	

表 2.1: EGS5 計算と Anthony らのモンテカルロ計算に用いた規格化定数。EGS5 コー ドの統計誤差はすべて 0.02% 以下である。

* 例えば「-1.3%」は EGS5 の計算値を 0.987 倍した値を図に記載していることを 示している。

図 2.7-図 2.13 に、Anthony らと EGS5 の制動放射スペクトルの比較を示す。Anthony らの実験データの特徴は次の点である。

- 原子番号が大きくなるにつれて、より高エネルギーまで抑制効果が現れる。
- 入射電子エネルギーが8 GeV よりも25 GeV のほうがより高エネルギー領域まで 抑制効果が現れる。
- ターゲットが厚くなると、多重光子によるパイルアップが多くなり、エネルギー に対してスペクトルの勾配が急になる。

EGS5 コードによる LPM と誘電による抑制効果を含んだ断面積の計算値は、2-6%厚の ターゲットからの放出光子の 1 MeV 以下の領域を過小評価する。これは EGS5 コード による計算値は、遷移放射 (transition radiation) の効果 [54] が含まれていないことに 起因している。一方、Anthonyらのモンテカルロ計算ではLPMと誘電による抑制効果 に加えて、遷移放射も考慮しているため、1 MeV 以下でも実験値と良く一致している。 また、図 2.11(a)、(b) に、0.7%厚の金ターゲットに(a) 8 GeV と(b) 25 GeV の電子を 入射させたときの制動放射スペクトルを示す。この場合、ターゲット厚が制動放射の形 成距離よりも小さくなってしまうため、抑制効果は減少する。これは表面効果(surface effect) と呼ばれている。EGS5 コードは表面効果を扱っていないため、LPM と誘電に よる抑制効果を組み込んだ EGS コードによる計算値は 30 MeV 以下の光子エネルギー において過小評価する。

Anthony らが用いた WとUの放射長を単位としたターゲット厚

Anthony らは制動放射スペクトルを、放射長を単位としたターゲット厚 (表 2.1 の 3 列目) あたりで示している。しかしながら、W と U のターゲット厚は矛盾した点があ る。表 2.2 に、Anthony らの論文で示された W の放射長 (cm) と、実験で用いた二種類 の単位におけるターゲット厚 ($t(cm) \ge X_0$ %) を示す。ここで、厚さ t(cm)(表 2.2 の 3 列 目) を X_0 (cm)(表 2.2 の 2 列目) で割った値が、放射長単位の厚さ X_0 %(表 2.2 の 4 列目) になるはずである。しかし実際に計算すると、表 2.2 の 5 列目で示した値になり、その 差は 2%W について 7.4%、6%W について 6.2%である。

また、表 2.3 に Anthony らの論文で示された U の放射長 (cm) と二種類の単位におけ るターゲット厚 (cm、 $X_0(\%)$)、および EGS5 コードで用いた放射長 X_0 とターゲット厚 ($X_0\%$) を示す。Anthony らの示した放射長 X_0 (表 2.3 の 2 列目) と EGS5 コードの値 (表 2.3 の 5 列目) は異なる。そのため、放射長あたりのターゲット厚 $X_0(\%)$ は、Anthony らが用いた値と EGS5 コードの値と異なる。この差は、3%U と 5%U について 9% であ る。これらの放射長単位のターゲット厚 $X_0\%$ の差は、表 2.1 で示した規格化定数に直 接的に影響を及ぼす。本研究の EGS5 コードにおける規格化定数は、Anthony らが示 した放射長あたりのターゲット厚 X_0 (%) (表 2.2 と 2.3 の 4 行目) を用いている。この ことから、表 2.1 で示した EGS5 コードの規格化定数はこの誤差も含めた値である。

	*())				
		X_0	ターゲット厚	ターゲッ	ト厚 X ₀ [%]
9-791	[cm]	$t [\mathrm{cm}]$	Anthony ら	EGS5 コード	
	2% W	0.25	0.0088	2.7	2.5
	6% W	0.55	0.021	6.4	6.0

表 2.2: Anthony らの実験に用いられた W の放射長 X_0 と二種類の単位におけるター ゲット厚 (cm、 $X_0(\%)$)。

表 2.3: Anthony らの実験に用いられた U の放射長 X_0 と二種類の単位におけるターゲット厚 (cm、 $X_0(\%)$)、および EGS5 コードで用いた放射長 X_0 とターゲット厚 ($X_0\%$)。

	Anthony 6			E	EGS5 コード	
ターゲット	$\overline{X_0}$	ターゲ	ット厚	X_0	ターゲット厚	
	[cm]	$t [\mathrm{cm}]$	$X_0[\%]$	[cm]	$X_0[\%]$	
3% U	0.25	0.0079	2.2	0.29	2.5	
$5\% ~{ m U}$	0.30	0.0147	4.2	0.52	4.6	



図 2.7: Cターゲットからの制動放射光子。入射電子エネルギーとターゲット厚さ $(X_0\%)$ は、(a) 8 GeV 2% X_0 、(b) 8 GeV 6% X_0 、(c) 25 GeV 2% X_0 、(d) 25 GeV 6% X_0 である。黒丸は Anthony らの実験値、破線は Anthony らによる LPM と誘電による抑制断面積のモンテカルロ計算値、実線は EGS5 コードによる LPM と誘電による抑制断面積の計算値、一点鎖線は EGS5 コードによる BH 断面積の計算値を示す。



図 2.8: Al ターゲットからの制動放射光子。入射電子エネルギーとターゲット厚さ $(X_0\%)$ は、(a) 8 GeV $3\%X_0$ 、(b) 25 GeV $3\%X_0$ 、(c) 25 GeV $6\%X_0$ である。記号と線種は図 2.7 と同一である。



図 2.9: Fe ターゲットからの制動放射光子。入射電子エネルギーとターゲット厚さ $(X_0\%)$ は、(a) 8 GeV 3% X_0 、(b) 25 GeV 3% X_0 、(c) 25 GeV 6% X_0 である。記号と線種は図 2.7 と同一である。



図 2.10: W ターゲットからの制動放射光子。入射電子エネルギーとターゲット厚さ $(X_0\%)$ は、(a) 8 GeV 2% X_0 、(b) 25 GeV 2% X_0 、(c) 25 GeV 6% X_0 である。記号と線 種は図 2.7 と同一である。



図 2.11: Au ターゲットからの制動放射光子。入射電子エネルギーとターゲット厚さ $(X_0\%)$ は、(a) 8 GeV 0.7% X_0 、(b) 25 GeV 0.7% X_0 、(c) 8 GeV 6% X_0 、(d) 25 GeV 6% X_0 である。記号と線種は図 2.7 と同一である。



図 2.12: Pb ターゲットからの制動放射光子。入射電子エネルギーとターゲット厚さ $(X_0\%)$ は、(a) 8 GeV 2% X_0 、(b) 25 GeV 2% X_0 である。記号と線種は図 2.7 と同一で ある。



図 2.13: Uターゲットからの制動放射光子。入射電子エネルギーとターゲット厚さ $(X_0\%)$ は、(a) 8 GeV 3% X_0 、(b) 8 GeV 5% X_0 、(c) 25 GeV 3% X_0 、(d) 25 GeV 5% X_0 である。記号と線種は図 2.7 と同一である。

2.3.2 Hansen らの実験との比較

149 GeV、207 GeV、287 GeV 電子を用いた Hansen らの制動放射の測定と、EGS5 コードによる計算値の比較を行った。EGS5 コードによる計算は、表 2.4 で示す規格化 定数を用いて規格化した。EGS5 コードによる計算の規格化を行ったエネルギー範囲 は、149GeV、207 GeV、287 GeVの入射電子エネルギーに対して、それぞれ 2 GeV か ら 140 MeV、2 GeV から 200 GeV、2 GeV から 280 GeV である。

カーゲット	ターゲット厚	入射電子エネルギー	規格化定数
9-791	$X_0[\%]$	[GeV]	[%]
		149	-5.1
Cu	4.40 ± 0.03	207	-4.1
		287	-3.2
		149	-6.8
Ta	4.45 ± 0.05	207	-5.6
		287	-3.0
		149	-9.8
Ir	4.36 ± 0.10	207	-6.6
		287	-4.5

表 2.4: Hansen らの実験における EGS5 計算で用いた規格化定数。

Hansen らの測定値と EGS5 の比較を図 2.14-図 2.16 に示す。スペクトルは、2 GeV から入射電子エネルギーまでの範囲を対数によるビン幅に分けてプロットした。LPM 効果は、Anthony らの測定に比べてより高エネルギー領域まで現れる。また原子番号 が大きくなるにつれて、より高エネルギーまで抑制効果が現れる。LPM 効果断面積を 用いた EGS5 コードの計算値は、Hansen らの実験値を良く再現している。

2.4 まとめ

EGS5 コードの制動放射過程に LPM と誘電による抑制効果断面積、対生成過程に LPM 効果断面積の組み込みを行った。この効果を組み込んだ EGS5 コードによる計算 値と、Anthony らが示した、8、25 GeV 電子からの制動放射光子のエネルギースペク トルの実験値を比較した。LPM 効果および誘電による抑制効果の影響が現れるエネル ギー領域において、EGS5 コードによる計算は、Anthony らの実験のスペクトル形状 を良く再現した。Hansen らが示した 149、207、287 GeV 電子からの制動放射光子の エネルギースペクトルの実験値は、より高エネルギー領域まで LPM 効果が現れる。こ の測定値と比較した結果、EGS5 コードによる計算は実験のスペクトル形状を良く再現 した。

本研究では、抑制におけるスペクトル形状だけでなく、絶対値も比較できるように 規格化定数を算出した。Anthony らが示したすべてのターゲットの実験値において、



図 2.14: 入射電子エネルギーが 149 GeV のときの (a) 銅ターゲット、(b) タングステン ターゲット、(c) イリジウムターゲットのエネルギースペクトル。黒丸は Hansen らの 実験値、破線は Hansen らによる LPM 断面積を組み込んだ GEANT の計算値、実線は LPM 断面積を組み込んだ EGS5 コードの計算値、一点鎖線は BH 断面積の EGS5 コー ドによる計算値を示す。



図 2.15: 入射電子エネルギーが 207 GeV のときの (a) 銅ターゲット、(b) タングステン ターゲット、(c) イリジウムターゲットのエネルギースペクトル。記号と線種は図 2.14 と同一である。



図 2.16: 入射電子エネルギーが 287 GeV のときの (a) 銅ターゲット、(b) タングステン ターゲット、(c) イリジウムターゲットのエネルギースペクトル。記号と線種は図 2.14 と同一である。

EGS5 コードは 15%以内で再現した。Anthony らの実験値に対するこの値は、彼らが 示した放射長 X₀の矛盾点に起因した誤差を含んでいる。また、Hansen らが示したす べてのターゲットの実験値を、EGS5 コードは 10%以内で再現した。

高エネルギー領域では、制動放射と電子対生成が支配的であるため、これらの過程 に寄与する LPM および誘電による抑制効果が重要である。その抑制効果における実験 値を EGS5 コードの計算値は良く再現したことから、EGS5 コードはこのエネルギー領 域で、精度良い計算が可能となった。このことにより、EGS5 コードは数十 GeV 以上 のエネルギー領域における、放射検出器開発や遮へい計算や空気シャワーの計算に利 用することができる。

LPM 効果は、電子のエネルギー損失に *E* 依存の LPM の変数 (ξ 、*G*、 ϕ) が含まれる ために、高エネルギーにおける実効的な放射長を伸ばす。例えば、鉛タングステン結 晶中の 0.2、1、4 TeV の電子の通常の放射長よりも LPM 効果を含めた実効的な放射長 は、2.5%、10%、26%長くなる [55]。

また、LPM 効果により電子が物質へ付与するエネルギーの深度分布が変化する。図 2.17 に、EGS5 コードにて計算した 500 GeV、10 TeV のエネルギーを持った入射電子 が Pb に付与するエネルギーの深度分布の LPM/BH 比を示す。電子が物質へ入射した 直後は LPM/BH 比が 1 より小さいため、抑制がない BH 断面積のエネルギー付与が LPM 断面積よりも大きい。より深い位置になると、LPM/BH 比は 1 より大きいため、 LPM 断面積のエネルギー付与が BH 断面積よりも大きい。例えば 10 放射長において 500 GeV、10 TeV の入射電子エネルギーでそれぞれ LPM/BH 比は 3.8%、23%の差で ある。

EGS5 コード以外の輸送計算コードでは、GEANT コードと FLUKA コードに制動 放射における LPM および誘電による抑制効果が組み込まれている。GEANT コードは Hansen ら実験値のみと比較されており、良く再現していることが報告されている [56]。 しかし、Anthony らの実験値との比較はされておらず、誘電による抑制効果の検証は されていない。また FLUKA コードは、これらの抑制効果を組み込んだのみであり、実 験値との比較は出版されていない。

電子対生成においては数 TeV 以上で LPM 効果が現れるものの、現状では信頼できる LPM 効果の測定値がないため、EGS5 コードとの比較は行っていない。



図 2.17: (a) 500 MeV、(b) 10 TeV の入射電子エネルギーにおける鉛 (Z = 82) へのエ ネルギー付与の深度分布の LPM/BH 比。

第3章 放射光施設における低エネル ギー散乱X線の測定

3.1 背景および研究目的

これまで Namito らにより Ge 検出器を用いた X 線散乱実験が行われ、EGS5 コード は 8 keV 以上の実験値を良く再現している [19, 20]。8 keV 以下の特性 X 線の測定につ いては、Ge 検出器を用いた測定体系では散乱光子が空気層と真空チェンバーの窓を通 過するため、検出効率が低下し測定が困難である。図 3.1 に EGS5 コードにて計算し た、Ge 検出器 (Ortec-Ge) の検出効率を示す。Ortec-Ge を用いた体系の場合、散乱 X 線は真空チェンバーの窓であるカプトン膜 (25μ m、C $_{22}$ N₂O₅、 $\rho = 1.4$ g/cm³) と空気 層 ($3.4 \text{ cm}, \rho = 1.205 \times 10^{-3} \text{ g/cm}^3$)を通過するため、検出器に入るまでに減衰してし まう。このため、Ortec-Ge の検出効率は 10 keV 以下で低下する。

シリコン半導体検出器 (Si 検出器) もまた、低エネルギーX線のエネルギースペクトル の測定に用いられる。表 3.1 に、本研究で用いた二つの Si 検出器 (Amptek-Si、Vortex-Si) の特性を示す。Amptek-Si、Vortex-Si ともに真空チェンバーに直づけできるアタッ チメントを有している。このため、ターゲットにより散乱された X 線は、カプトン膜 や空気層を通過せずに Si 検出器に入射することができる。図 3.1 に EGS5 コードにて 計算した、二つの Si 検出器 (Amptek-Si、Vortex-Si) の検出効率を示す。二つの Si 検出 器は、Ortec-Ge より低エネルギー (~ 4 keV) まで検出効率が低下しない。

本研究では、新しく Amptek-Si と Vortex-Si の二つの Si 検出器を用いて、8 keV 以下 の散乱 X 線の測定を行う。次にこの測定値と、EGS5 コードによって得られた計算値 を比較することで、8 keV 以下のエネルギー領域の EGS5 コードの輸送計算の妥当性を 検証し、適用範囲の拡張を行う。

表 3.1: 本実験で用いた Si 検出器の特性 (参考のため Ortec-Ge の値も示す)。

カノブ	Be 窓厚	結晶厚	不感層	有感検出領域	エネルギー分解能
917	$[\mu m]$	[mm]	$[\mu m]$	$[\mathrm{mm}^2]$	@ 5.9 keV [eV]
Amptek XR-100CR	19.5	0.5	0.15	25	200
(Amptek-Si)	12.0	0.5	0.15	20	200
Vortex EX-60	25.0	0.25	0.05	50	170
(Vortex-Si)	20.0	0.55	0.05	50	170
Ortec 16195/10p	197.0	10		201.1	104
(Ortec-Ge)	(Ortec-Ge)		-	201.1	134



図 3.1: X 線散乱実験に用いた検出器の検出効率。実線は Amptek-Si、点線は Vortex-Si、 破線は Ortec-Ge を示す。

3.2 実験

3.2.1 実験手順

測定は 2.5 GeV 放射光施設 (KEK-PF) のビームライン BL-14C において図 3.2 に示 す測定体系を用いて行った。実験手順を以下に示す。

- 1. 放射光リングからの白色 X 線を、Si(1,1,1)の二重結晶モノクロメータによって 8 keV または 20 keV に単色化する。
- 2. 単色化された X 線ビームを、2.0 mm ϕ にコリメートし、自由空気電離箱 (Free Air Ion Chamber: FAIC) で入射光子数を測定する。
- 3. 真空チェンバーに入射した単色 X 線は、チェンバー内のターゲット (表 3.2 参照) によって散乱される。ターゲット面の法線ベクトルは $(\frac{-1}{2}, \frac{-1}{\sqrt{2}}, \frac{1}{2})$ である。
- 4. ターゲットによって $\theta = 90^{\circ}$ 方向に散乱された X 線を、2.98 mm ϕ にコリメート し、Si 検出器に入射させてエネルギーを測定する。

ターゲット表面からコリメータ開口部までの立体角は、 1.444×10^{-4} [sr] である。入射 光子数の測定に用いた FAIC は入射光子によって電離された電子による電流値を測定 し、KEIHLEY-6514 電流計を用いて測定中の電荷量を得た。FAIC はカロリーメータ に対して較正されており [57]、入射エネルギー、温度、気圧を用いて、測定電荷量から 入射光子数を算出する。Si 検出器からの信号を、アンプで増幅し、1850 型 ADC(Seiko EG&G) でデジタル化した後、7800 型マルチチャンネルアナライザーの 4k メモリーに 格納した。増幅に用いたアンプは、Amptek-Si に対して Amptek-PX2CR、Vortex-Si に 対して Ortec-572 型アンプである。典型的な測定時間は5分であり、測定対象の特性 X 線ピークの統計精度 (1 σ) が 1.5 %以下になるように測定時間を調整した。測定におけ るマシンタイムは、2008 年 2 月、11 月、2009 年 11 月、2010 年 2 月の 4 回であった。 その内 2008 年 2 月、11 月に Amptek-Si を用いた測定、2009 年 11 月、2010 年 2 月に Ampteck-Si と Vortex-Si を用いた測定を行った。

カーゲット	厚さ	特性 X 線 (I	K _α) エネルギー
9-791	$[g/cm^2]$	$[\mathrm{keV}]$	ROI:(low-high)
Al	0.525	1.487 (K-X)	1.0 - 2.0
Si	0.117	1.740 (K-X)	1.0 - 2.1
Ti	0.726	4.511 (K-X)	4.0 - 5.3
Fe	1.574	6.404 (K-X)	6.0 - 7.5
Cu	0.986	8.048 (K-X)	7.5 - 9.5

表 3.2: 実験に用いたターゲットの厚さと特性 X 線 (K_α)のエネルギー。



図 3.2: 散乱 X 線の測定体系。

3.2.2 解析方法

本測定で用いたターゲットからの特性 X 線エネルギー、およびそれらのピークにおける ROI を表 3.2 に示す。Si 検出器で測定されたエネルギースペクトルから、それぞれの特性 X 線をこの ROI の範囲で足し合わせ、ターゲットを設置しない場合のバックグラウンドの値を差し引き、FAIC から得られた入射光子数あたり [photon⁻¹]、および立体角あたり [sr⁻¹] で算出した。スペクトルのエネルギー較正は、Cu ターゲットからのK-X ピーク (8.05 keV) と、20 keV 入射時の 90 度方向へのコンプトン散乱ピークエネルギーを用いて行った。90 度方向へのコンプトン散乱ピークエネルギー E_c は式 (1.1)から得られ、20 keV 入射のとき $E_c = 19.247$ keV である。

3.3 計算方法

前項で述べた散乱X線実験による測定値をEGS5 コード計算によって再現するため、 以下の二つの Step に分けて計算を行った。

3.3.1 Step 1:ターゲットからの 90 度方向散乱スペクトル

8 keV および 20 keV の単色 X 線をそれぞれのターゲット (表 3.2 参照) に入射させ、 90 度方向に散乱されたエネルギースペクトルを計算した。ターゲット面は、法線ベク トル $\left(\frac{-1}{2}, \frac{-1}{\sqrt{2}}, \frac{1}{2}\right)$ に設定し、Z 方向に進むペンシルビーム $(0 \text{ mm}\phi)$ を入射させた。EGS5 コードは、The Table of Isotopes 8th edition[9] の K 殻蛍光収率を用いている。EGS5 コードによる、8 keV 入射と 20 keV 入射に対する 90 度方向への散乱光子スペクトル を、それぞれ図 3.3、図 3.4 に示す。

3.3.2 Step 2:Si 検出器によって測定されるエネルギースペクトル

Step 1 において計算したエネルギースペクトルを持つ光子を、Si 検出器に入射させ たときの Si 検出器の有感領域での吸収エネルギーを計算した。入射光子の方向は、Si 検出器に対し垂直に設定し、ビームサイズは直径 2.98 mm とした。ビームサイズ内 でビーム強度を均等に分布させるために、直接サンプリング法を用いた。図 3.5 に (a) Amptek-Si、(b) Vortex-Si の計算体系を示す。入射光子は、Be 窓と Si 結晶の不感層領 域を通り抜け、Si の有感層においてエネルギーを付与する。付与されたエネルギーを、 それぞれのエネルギービンに分け、そのときの光子数をカウントした。EGS5 コード の計算値に測定データのエネルギー分解能を考慮させるため、計算によるエネルギー ピークは測定データのエネルギー分解能を用いて、ガウス分布 (FWHM = 0.2 keV) に よって幅を持たせている。



図 3.3: 8 keV の光子をターゲットに入射させたときに 90°方向に放出される光子のエ ネルギースペクトルの EGS5 コードによる計算値。ターゲットは、(a) Al、(b) Si、(c) Ti、(d) Fe である。



図 3.4: 20 keV の光子をターゲットに入射させたときに 90°方向に放出される光子のエ ネルギースペクトルの EGS5 コードによる計算値。ターゲットは、(a) Al、(b) Si、(c) Ti、(d) Fe、(f) Cu である。



図 3.5: (a) Amptek-Si、(b) Vortex-Siの計算体系。
3.4 結果と議論

3.4.1 エネルギースペクトルの比較

図 3.6、図 3.7 にそれぞれ 8 keV と 20 keV の単色 X 線がターゲットに入射し、ター ゲットからの X 線を Amptek-Si 検出器で測定した場合の計算値と実験値のエネルギー スペクトルを示す。どちらの入射エネルギーの場合も EGS5 計算によるスペクトル形 状は、実験値を良く再現している。8 keV 入射の場合、Amptek-Si 検出器のエネルギー 分解能は、8 keV 付近にあるレイリー散乱ピークとコンプトン散乱ピークを分離するに は十分ではない。一方、20 keV 入射の場合、レイリー散乱ピーク (20 keV) とコンプト ン散乱ピーク (19.247 keV) のエネルギー差は、Amptek-Si 検出器のエネルギー分解能 よりも大きいため、分離して測定することができる。

3.4.2 特性X線ピークの計算値に対する実験値の比

8 keV および 20 keV の光子がターゲットに入射した場合の、特性 X 線ピークの実験 値に対する計算値の比を、それぞれ図 3.8 と図 3.9 に示す。実験値として次の 6 種類の ものを用いた; Amptec-Si 検出器の 2008 年 2 月 (Amptek-Si:Feb.2008)、11 月 (Amptek-Si:Nov.2008)、2009 年 11 月 (Amptek-Si:Nov.2009)、2010 年 2 月 (Amptek-Si:Feb.2010) の 4 回の測定と、Vortex-Si 検出器の 2009 年 11 月 (Vortex-Si:Nov.2009)、2010 年 2 月 (Vortex-Si:Feb.2010) の 2 回の測定。ここで Amptek-Si:Nov.2008 以外の実験値につい て、EGS5 の計算値は 11%以内で測定値を再現している。

一方、Amptek-Si:Nov.2008の実験値は、8 keV 入射の場合、全体的に計算値は実験 値を 13 ~ 20% で過大評価している。また、20 keV 入射の場合、Si の K-X 線より高い エネルギーにおいて 10% 以内で一致しているものの、Al の K-X 線において 30% の過 大評価となっている。計算値は、それぞれの検出器において同一の値を用いているた め、この差は測定に起因したものである。

3.5 まとめ

4回のマシンタイムにおいて、2種類のSi検出器を用いて計6回のX線散乱実験を 行った。この測定により、これまでEGS5コードの検証として得ることができていな かった、8 keV以下の特性X線の測定データを得た。このうちAmptek-Si:Nov.2008以 外の測定で、EGS5の計算値は11%以内で測定値を再現している。

表 3.3 に示されるように、本測定における誤差を見積もった。誤差の最大の要因は、 Si 検出器の Be 窓厚の不確かさに依存した検出効率の誤差であり、入射エネルギーに依 存する。特に、Al や Si の K-X 線の場合に大きく影響を受ける。EGS5 コードが用いて いる The Table of Isotopes 8th edition の蛍光収率 $\omega_{\rm K}$ の値は、本測定に用いた Al と Si ターゲットにおいて 5 ~ 10%、Ti、Fe、Cu ターゲットにおいて 3 ~ 5% の不確定さを それぞれもつ。これらのことから、本研究における測定値と実験値の差は Al と Si ター

西田 (07)	ターゲット				
安凶 (70)	Al	Si	Ti	Fe	Cu
入射光子数モニタ	1	1	1	1	1
サンプルの向き	1	1	1	1	1
コリメータの立体角	0.5	0.5	0.5	0.5	0.5
測定の統計誤差 (1σ)	1.2	1.0	0.3	0.2	0.1
検出効率の誤差	3.5	4.0	0.5	0.2	0.2
合計	4.0	4.4	1.6	1.5	1.5

表 3.3: 測定における誤差の見積もり。

ゲットにおいて見積もった誤差以内で再現しているが、Ti、Fe、Cu ターゲットにおいては見積もった誤差以上の差がある。

3.5.1 今後の課題

今回の比較は、8 keV 以下の特性 X 線のみで行ったため、EGS5 コードが採用している特性 X 線の蛍光収率とその取扱いのみの検証である。8 KeV 以下における EGS5 コードが用いているドップラー広がりや束縛コンプトンのマクロな取扱いの検証は、コンプトン散乱の測定および比較により行う必要がある。

特性X線における課題としては、Amptek-Si:Nov.2008の測定における再現性の条件 を調査し、この測定値の過小評価の原因を明確にすることである。この原因の候補と して、

- ターゲット上のビームスポットが検出器の有感領域からすべて見えていたか?
- コリメータ開口部とSi検出器の有感領域の位置ずれがなかったか?
- FAIC の測定に問題はなかったか?

が考えられる。

Fe、Ti、Cuターゲットにおける K-X 線の場合、実験値間で最大10%の差がある。こ れは、表3.3 に示した測定における誤差の見積もりよりも大きいため、この差が何に 起因しているか調査する必要がある。また Al、Si ターゲットにおける K-X 線のエネル ギー領域は、Si 検出器の検出効率が大きく変化するところである (図3.1 参照)。ここで の検出効率は、Si 検出器の Be 窓や不感層の厚さの影響が大きいので、これらの厚さの 違いがどの程度効率に影響を与えるか調べる必要がある。これらの課題をクリアする ことにより、このエネルギー領域まで EGS5 コードの適用範囲が拡張できたと言える。



図 3.6: 8 keV の単色 X 線を (a) Al、(b) Si、(c) Ti、(d) Fe ターゲットに入射させた ときの、90 度散乱 X 線を Amptek-Si 検出器で測定したエネルギースペクトル。実線は EGS5 コードによる計算値、黒丸は測定値である。



図 3.7: 20 keV の単色 X 線を (a) Al、(b) Si、(c) Ti、(d) Fe、(e) Cu ターゲットに入射 させたときの、90 度散乱 X 線を Amptek-Si 検出器で測定したエネルギースペクトル。 実線は EGS5 コードによる計算値、黒丸は測定値である。



図 3.8: 8 keVの単色 X 線をターゲットに入射させたときの、特性 X 線のカウント数の EGS5の計算値に対する実験値の比。それぞれの記号は低エネルギーから Al、Si、Ti、 Fe の K-X 線を示している。



図 3.9: 20 keVの単色 X 線をターゲットに入射させたときの、特性 X 線のカウント数の EGS5の計算値に対する実験値の比。それぞれの記号は低エネルギーから Al、Si、Ti、 Fe、Cu の K-X 線を示している。

第4章 電子後方散乱における電子輸送 の検証

4.1 背景および研究目的

本章では、電子輸送の検証のための EGS5 コードによる後方散乱係数の計算に注目 した、3つのテーマの研究について述べる。

電子後方散乱係数の比較

1.4.3 で見たように、電子輸送の検証に有効な電子後方散乱係数に関して、EGS5 コードを用いた系統的なベンチマーク計算結果は行われていない。本章では、EGS5 コードを含めた4つの汎用電子・光子輸送コード (EGS5、EGSnrc、ITS 3.0、PENELOPE)を用いて、2 keV から 20 MeV の領域において、原子番号の低い物質から高い物質まで、系統的な電子後方散乱係数 η のベンチマーク計算を行う。これにより、汎用電子・光子輸送コードの電子後方散乱係数の現状を把握するとともに、EGS5 コードの電子輸送の精度評価を行う。

Tabataの後方散乱実験のシミュレーション

電子後方散乱係数の比較において、EGS5 コードの計算値と実験値に最も差がある Be ターゲットの MeV 領域に注目し、この領域を含み系統的に電子後方散乱係数を測 定している Tabata[58]の実験値の再評価を行う。

Molière 多重散乱分布へのスピン相対論効果の適用

EGS5 コードにおける多重散乱角度分布モデルは、NoSpin-Molière モデルと Spin-GS モデルを選択して用いることができる。1.3.3 で述べたように、NoSpin-Molière モデル にはスピン相対論効果が考慮されていないため、電子後方散乱係数などの計算において Spin-GS モデルよりも精度が低下する。一方で、Spin-GS モデルは計算に必要なデータ 量が多いため、NoSpin-Molière モデルよりも輸送を行うために必要なデータ作成に時間 がかかる。Molière 多重散乱分布は、サンプリングされた多重散乱分布に Mott/Ruthford 比を掛け合わせることで、スピン相対論効果を適用することができる。ここでは、ス ピン相対論効果を適用した Molière 多重散乱分布 (Spin-Molière) を用いて電子後方散乱 係数を計算し、NoSpin-Molière モデル、Spin-GS モデルによる計算値や実験値との比 較を行い、Spin-Molière モデルの有用性を検証する。

4.2 電子後方散乱係数の比較

4.2.1 測定データ

これまでに、多くの電子後方散乱実験が行われてきており、後方散乱係数ηは数 keV から数十 MeV の単一エネルギーにおいて Z = 3 から 92 までの元素で測定されている。 表 4.2.1 に、主な電子後方散乱係数の測定を示す。

4.2.2 計算コードおよび計算条件

ベンチマーク計算には、EGS5、EGSnrc、PENELOPE、ITS 3.0 コードを用いた。表 1.4.3 に、これらの電子・光子輸送コードの電子輸送に用いられているモデルを示す。 計算条件は以下のように設定した。

- ターゲットから後方全域 (立体角 2π) に散乱された電子をカウントする。
- カットオフエネルギーは1 keV に設定する。
- ターゲット厚を半無限厚に設定する。
- 入射電子数は、ηの統計誤差 (1σ) が 2% 以下になるように設定する。
- 入射エネルギーは、3 keV から 20 MeV の範囲で単色エネルギーと設定する。
- 入射電子の形状をペンシルビームとし、電子ビームをターゲット面に対して垂直 に入射させる。
- ターゲット物質に、U(Z=92)、Au(Z=79)、Ag(Z=47)、Cu(Z=29)、Al(Z=13)、C(Z=6)、 Be(Z=4)の7つを用いる。

著者	入射エネルギー [MeV]	ターゲット物質	検出器	
Bienlein and Schlosser [59]	0.06, 0.75, 0.1	Al	ファラデーカップ	
Bishop [60]	$0.005 \sim 0.03$	C, Al, Ti, Fe, Cu, Ag, Au, U	ファラデーカップ	
Bojarshinov [61]	0.25, 1.2	Fe, Cu, Mo, Bi, Sn	ファラデーカップ	
Bronshtein and Dolinin [62]	0.002, 0.003	Be	ファラデーカップ	
Cohen and Koral [63]	$0.6 \sim 1.8$	Al, Fe, Ni, Mo, Ag, Ta, Au	ファラデーカップ	
Drescher et al. [64]	$0.0093 \sim 0.102$	Be, Al, Si, Cu, Ge, Ag, Au, U	電子顕微鏡による イメージコントラスト	
Ebert et al. [65]	$4.0 \sim 12.0$	C, Al, Cu, Ag, Ta, U	ファラデーカップ	
Frank [66]	1.75	Al, Cu, Pb	ファラデーカップ	
Harder and Ferbert [67]	$8.4 \sim 22.2$	Al, Cu, Cd, Pb	ファラデーカップ	
Harder and Poschet [68]	$8.4 \sim 22.2$	Al, Cu, Cd, Pb	比例計数管	
Hunger and Küchler [69]	0.004~0.04	B, C, Mg, Si, Ti, V, Cr, Fe, Co, Ni, Cu, Zn, Ge, Zr, Ag, Cd, Sn, Sb, Te, Sm, Hf, Ta, W, Pt, Au, Bi, U	電子プローブ・ マイクロアナライザ (EPMA)	
Kulenkampff and Rüttiger [70]	0.02, 0.03, 0.04	Al, Cu	ファラデーカップ	
Martin et al. [71]	$0.044 \sim 0.124$	Be, Si	シリコン検出器	
Nakai et al. [72]	1.0, 2.0	Be, Al, Ag	ファラデーカップ	
Neubert et al. [73]	$0.015 \sim 0.06$	Be, C, Al, Ti, Fe, Cu, Nb, Ag, Ta, Au, U	ファラデーカップ	
Rester and Derrickson [74]	1.0	Al, Fe, Sn, Au	シリコン検出器	
Rester and Rainwater [75]	1.0	Si	シリコン検出器	
Saldick and Allen [76]	0.3, 1.0, 2.0	Li, Be, C, Mg, Al, Fe, W, Pt, Pb	線量計	
Tabata [58]	$3.2 \sim 14$	Be, C, Al, Cu, Ag, Au, U	電離箱	
Trump and Van de Graaff [77]	$0.09 \sim 0.5$	C, Al, Fe, W	ファラデーカップ	
Wright and Trump [78]	$1.0 \sim 3.0$	Be, Mg, Al, Cu, Zn, Cd, Au, Pb, U	カロリーメータ	

表 4.1: 電子後方散乱係数の測定

茎者	入射エネルギー	ターゲット物質	榆出器	
	[MeV]			
Agu et al. $[79]$	$0.3 \sim 0.7$	Al	不明	
Bronshtein and	0.0008 - 0.004	Bo Al	不明	
Fraiman [80]	$0.0008 \sim 0.004$	De, Al		
Cosslett and	0.01.0.09		不明	
Thomas [81]	0.01, 0.02	AI, Cu		
Glazunov and	0619	C Al Zn Sn Dh	不明	
Guglya [82]	$0.0 \sim 1.2$	C, AI, ZII, SII, FD		
Harder and	10 20	Cu Cd Ph	不明	
Metzger [83]	10, 20	Cu, Cu, I b		
Jakschik and	0.25.0.5	Δ1	不明	
Jüngst [84]	0.25, 0.5	Al	רפייו׳	
Kanter [85]	0.01, 0.04, 0.07	Al, Cu	不明	
Miller [86]	$0.3 \sim 1.45$	W, Au	不明	
Verdier and		Mg, Al, Ti, Cr, Fe, Co, Ni, Cu, Zn,		
Arnal [87]	$0.0465 \sim 1.96$	Ge, Zr, Nb, Mo, Ag, Cd, Sn, Sb, Ta,	不明	
		W, Pt, Au, Pb, Bi, U		

表 4.1: 電子後方散乱係数の測定 (続き)

4.2.3 結果および議論

図 4.1-図 4.4 に、それぞれのターゲット物質における後方散乱係数 η の計算値と実験 値の比較を示す。計算値と実験値の比較することで以下のことが分かる。

- Uから Al において計算値は実験値を良く再現している。
- BeやCの原子番号が小さい物質のターゲットにおいて、原子番号が大きい物質のターゲットよりも実験値間、計算値間ともに差が顕著である。
- BeやCターゲットのMeV領域において、EGS5、EGSnrc、PENELOPEコードよりITS 3.0 コードが実験値に近い。
- すべてのターゲット、エネルギー領域においてEGS5、EGSnrc、PENELOPEコードは20%以内で一致している。

これらのことから、EGS5 コードの電子輸送の妥当性を検証した。

原子番号の小さいターゲットの MeV 領域における実験値との差

計算値と実験値の差が最も顕著なのは、Be ターゲットの MeV 領域である。図 4.4 (b) に、Be ターゲットの1 MeV から 20 MeV 領域を拡大した後方散乱係数を示す。EGS5、 EGSnrc、PENELOPE コードは、実験値を $1.5\sim2.4$ 倍過大評価している。一方で ITS 3.0 コードは、1.3 倍程度の過大評価である。次にこれら理由を調べるために、差が最 も顕著である Be ターゲットも含めた MeV 領域の後方散乱係数に注目し、より詳細に 実験値との比較を行う。



図 4.1: (a) U、(b) Au ターゲットからの後方散乱係数。



図 4.2: (a) Ag、(b) Cu ターゲットからの後方散乱係数。



図 4.3: (a) Al、(b) Cターゲットからの後方散乱係数。



図 4.4: (a) Be ターゲットからの後方散乱係数、(b) は (a) の1 MeV 以上を拡大した もの。

4.2.4 MeV 領域における後方散乱実験

MeV 領域の電子後方散乱実験は、電離箱、ファラデーカップ、シリコン検出器の3 種類の検出器をそれぞれ用いて行われている。Tabata[58] は 3.24 ~ 14.1 MeV の電子 ビームの後方散乱係数を電離箱を用いて測定した。半無限厚の Be、C、Al、Cu、Ag、 Au、Uをターゲットとして用いている。電離箱に入射した電子は、電離箱の空気層で 増幅されるため、実験的な誤差は小さい。一方で電離箱のアルミ窓を通過できない低 エネルギー電子は測定できない。

ファラデーカップを用いた測定は、後方に散乱された電子の全エネルギー領域を測定 することができ、電子のエネルギーに依存した検出器のレスポンスの変化は小さい。電 子のエネルギーに感度が依存しない測定が可能である。一方で、検出器内の電子は、増 幅されないため検出感度は低い。特に原子番号が小さいターゲットにおいて、後方に散 乱される電子数は少ないため、実験誤差は大きくなる。一例として、Wright と Trump [78] の測定実験をあげる。彼らは、1、2、3 MeV の電子の後方散乱をファラデーカップ を用いて測定した。半無限厚の Be、Mg、Al、Cu、Zn、Cd、Au、Pb、Uをターゲッ トとして用いている。彼らの論文において、この実験における実験的な誤差は明記さ れていない。そこで、彼らの論文の図にあるηの測定値の記号の大きさから、Be ター ゲットにおける実験的な誤差を見積もると、約 50%であった。

Rester と Derrickson [74] は、1 MeV の電子が入射したときの後方散乱電子のエネル ギースペクトルを Si 検出器を用いて測定した。半無限厚の Al、Fe、Sn、Au をターゲッ トとして用いている。電子後方散乱係数は、測定された特定の後方角度によるエネル ギースペクトルを、角度、エネルギーにおいて積分することで算出している。ここで、 Si 検出器の特性のため 100 keV 以上のエネルギーの後方散乱電子を積分している。

これらの中で Tabata の測定は、実験条件が詳細に示されている。また、電離箱において電子が増幅されることにより実験誤差が小さく、原子番号の小さい物質から大きい物質までの系統的に測定が行われている。これらのことから、Tabata の測定値を MeV 領域の後方散乱係数の測定値のなかでもっとも信頼できる値と考え、EGS5 コードと比較する対象として選んだ。

また前項で見たように、ITS 3.0 コードは、Be ターゲットに対して 1.3 倍の過大評価 をしており、これは EGS5 コードを含めた他の計算コードよりも実験値に近い値であ る。さらに、1.4.3 で述べたように、Ito らによって ITS 3.0 コードのベンチマーク計算 が行われており、この計算値は Tabata の測定値を良く再現していることが報告されて いる [40]。これらのことから、次章では実験と計算の条件を一致させることに注意しな がら、EGS5 コードを用いて後方散乱電子を計算し、Tabata の測定値との比較を行っ た。さらに ITS 3.0 コードを用いた計算も行った。

4.3 Tabataの後方散乱実験のシミュレーション

4.3.1 計算方法

はじめに Tabata が用いた電子後方散乱の測定手法と、その測定に付随した後方散乱 電子の平均エネルギー E_{av} 、電離箱の測定電流増倍係数 $f_{tabata}(E_{av})$ 、電子後方散乱係 数 η_{tabata} 、電離箱の出力 I_{tabata} について説明する。

Tabata の測定

ターゲットから後方に散乱された電子を電離箱で測定する場合、電子は電離箱の空 気層を通ることで測定電流が増倍される (図 4.5 参照)。Tabata は、電離箱において測 定電流が増倍される係数 f_{tabata} を後方散乱平均エネルギー E_{av} の関数と仮定した。ま



図 4.5: 電離箱の計算体系。直径 60.0 mm、厚さ 30.0 mm のアルミニウム板 (電荷コレ クター)を、厚さ 1.0 mm のアルミホイルで挟んでいる。電荷コレクターとそれぞれの アルミホイル間の距離は約 4.0 mm であり、大気圧の空気で満たされている。

た、 E_{av} を、電子ビームのソースエネルギーとターゲットの原子番号の関数であると 仮定した。Tabata は次に述べる手順で $f_{tabata}(E_{av})$ を見積もった。まず、すべてのター ゲット物質の E_{av} を、

 Wright と Trump[78] が測定した Al、Cu、Pb ターゲットの1、2、3 MeV 入射電 子エネルギーの E_{av} の比から両対数における直線外挿し、Tabata が用いた入射 電子エネルギーに対する E_{av} を算出した (図 4.6 (a) 参照)。 上で求めた Al、Cu、Pbの *E*_{av} をもとに、原子番号における内外挿によりすべてのターゲットと入射電子エネルギーにおける *E*_{av} を算出した (図 4.6 (b) 参照)。

次に、金ターゲットにおける後方散乱電子を電離箱とファラデーカップを用いて測定した。このときファラデーカップによる測定において、測定電流の増幅は起こらない。そして、金ターゲットにおける $f_{tabata}(E_{av})$ を、電離箱で得た測定値をファラデーカップで得た測定値で割ることにより見積もった。図 4.7 に、Tabata が見積もった Au ターゲットにおける測定電流増倍係数 $f_{tabata}(E_{av})$ を示す。Tabata は、図 4.7 の曲線を用いてすべてのターゲットと入射電子エネルギーにおける $f_{tabata}(E_{av})$ を算出した。

Tabata は電子後方散乱係数を、

$$\eta_{\text{tabata}} = I_{\text{tabata}} / f_{\text{tabata}} (E_{\text{av}}) \tag{4.1}$$

と計算した。ここで、 I_{tabata} は電離箱の出力である。Tabata の論文の中で、 E_{av} と $f_{\text{tabata}}(E_{\text{av}})$ の数値データは明記されていないため、Tabata が示した上記の方法に従 い、これらの値を見積もった。 E_{av} と $f_{\text{tabata}}(E_{\text{av}})$ の値を、図 4.8 と図 4.9 にそれぞれ 示す。

EGS5 と ITS 3.0 コードによる E_{av} の計算

半無限厚のターゲットからの後方散乱電子のエネルギースペクトル $d\eta(E)/dE$ は、後 方全域に渡ってカウントしている。図 4.10 に EGS5 コードと ITS 3.0 コードで計算し た、6.08 MeV のエネルギーによる Be と Au ターゲットからのエネルギースペクトルを 示す。Be ターゲットでは、低エネルギー領域の電子が支配的である。一方 Au ターゲッ トでは、電子エネルギーの分布はおおよそフラットである。次に図 4.10 から得られた $d\eta(E)/dE$ の値から E_{av} を見積もった。図 4.8 に、Tabata の方法で求めた E_{av} と EGS5 と ITS 3.0 コードで求めた E_{av} の比較を示す。Tabata の方法で求めた E_{av} は、EGS5 と ITS 3.0 コードの計算値よりも大きく、それらの差は入射エネルギーが大きく原子番号 が小さくなるほど顕著である。これは Tabata が E_{av} を見積もるために用いた内外挿の 方法が、無視できない誤差を持つことを示唆する。これに起因して、 $f_{tabata}(E_{av})$ も同 様の無視できない誤差を持つと考えられる。

電離箱の出力と電子後方散乱係数

Tabata の測定値と比較するため、電離箱の出力 *I* と後方散乱係数 η を、EGS5 コードと ITS 3.0 コードを用いて算出した。はじめに、電離箱の空気層内の吸収エネルギー *E*_{ab-IC} を計算した。図 4.5 に *E*_{ab-IC} の計算に用いた電離箱の体系を示す。入射電子の エネルギーが *E* のときの電離箱のレスポンス *R*(*E*) は、

$$R(E) = \frac{E_{\rm ab-IC}}{3.4 \times 10^{-5} \rm{MeV}}.$$
(4.2)

で与えられる。ここで、3.4×10⁻⁵ MeV は、電子に対する空気の W 値である [88]。図 4.11 に、EGS5 コードと ITS 3.0 コードを用いて見積もった R(E) を示す。0.15 MeV 以



図 4.6: (a) 後方散乱電子の平均エネルギー *E*_{av} の比の入射エネルギー依存、(b) 平均エ ネルギー *E*_{av} の比の *Z* 依存。黒丸は Wright と Trump[78] の測定値を示す。



図 4.7:後方散乱電子の平均エネルギー E_{av} に対する測定電流増倍係数 $f_{tabata}(E_{av})$ の変化。([58]の図2から読み取った値)。黒丸は Au ターゲットでの測定値を示す。



図 4.8: それぞれのターゲットにおける後方散乱電子の平均エネルギー E_{av} の比較。横軸は (a) EGS5 コード、(b) ITS 3.0 コードによる E_{av} を示し、縦軸は Tabata の方法で見積もった E_{av} である。記号は低エネルギー側から 3.24、4.08、6.09、10.1、14.1 MeV の入射電子エネルギーを示す。Be ターゲットについては、3.24、4.08、6.09 MeV のみを示している。



図 4.9: (a) Be、(b) C、 (c) Al、(d) Cu、(e) Ag、 (f) Au、(g) U ターゲットにおける 測定電流増倍係数 *f* の比較。



図 4.10: 6.98 MeV の入射電子エネルギーにおける Be と Au ターゲットからの後方散 乱電子のエネルギースペクトル。

下のエネルギーを持った電子は電離箱のアルミ窓を通過することができないため、こ れ以下の *R*(*E*) の値はゼロである。*R*(*E*) は約 0.3 MeV でピークに達する。0.3 MeV 付



図 4.11: 入射電子エネルギーにおける電離箱のレスポンス。実線が EGS5 計算、破線 が ITS 3.0 計算を示す。

近のエネルギーを持った電子は、電離箱のアルミ窓を通過するときにエネルギーが低 下する。このときのエネルギーの電子の阻止能は大きくなり、空気層に付与するエネ ルギーも大きくなるためピークとして見える。電離箱の出力の計算値は、

$$I = \int_{E_{\text{cut}}}^{E_0} \frac{d\eta(E)}{dE} R(E) dE$$
(4.3)

で与えられる。ここで、 E_0 は、ターゲットに入射する電子ビームのエネルギーである。 E_{cut} はカットオフエネルギーであり、計算では1 keV に設定している。EGS5 コード による計算値 (I_{EGS5}) と ITS 3.0 コードによる計算値 ($I_{\text{ITS3.0}}$)を、式 (4.3)を用いて計 算した。

また電子後方散乱係数は、

$$\eta = \int_{E_{\rm cut}}^{E_0} \frac{d\eta(E)}{dE} dE \tag{4.4}$$

で与えられる。EGS5 コードによる計算値 (η_{EGS5}) とITS 3.0 コードによる計算値 ($\eta_{ITS3.0}$) を、式 (4.4) を用いて計算した。

4.3.2 結果および議論

$I と \eta の比$

図 4.12 に I_{tabata} に対する I_{EGS5} の比と、 I_{tabata} に対する $I_{ITS3.0}$ の比をそれぞれ示す。 I_{EGS5} と I_{tabata} 、 $I_{ITS3.0}$ と I_{tabata} はそれぞれ 1.5 倍と 1.3 倍以内で一致している。その差 は、Be ターゲットの場合に最大であり、原子番号の増加とともに 1 に近づく。ここで I_{EGS5}/I_{tabata} よりも $I_{ITS3.0}/I_{tabata}$ の値が 1 に近い。この差の理由は、次節にて述べる。

図 4.13 に η_{tabata} に対する η_{EGS5} の比と、 η_{tabata} に対する $\eta_{ITS3.0}$ の比をそれぞれ示す。 η_{EGS5} と η_{tabata} 、 $\eta_{ITS3.0}$ と η_{tabata} はそれぞれ 2.4 倍と 1.5 倍以内で一致している。ここ で I_{EGS5}/I_{tabata} よりも $\eta_{EGS5}/\eta_{tabata}$ の値が1 に近い。この違いは、電離箱のレスポンス が前者の比 (I_{EGS5}/I_{tabata})の計算で考慮されているためである。

EGS5 と ITS3.0 コードのエネルギーロスステップの差

1.3.4で述べたように、電子・光子輸送計算コードにおけるエネルギーロスステップは、 ITS 3.0 コードが採用している Class I モデルと、EGS5 コードが採用している Class II モ デルがある。図 4.14 に ITS 3.0 と EGS5 コードの電子輸送のエネルギーロスステップの 概念図を示す。ITS 3.0 コードにおいて、Be のような原子番号の低い物質 (*N*_{substep} = 2) は、Au のような原子番号の高い物質 (*N*_{substep} = 13) よりもサブステップ間隔が広い。 また、電子は後方に散乱されてターゲット表面に戻ってくる間に、少なくとも二つのサ ブステップを通過しなければ行けない (図 4.14 の A 点から B 点の間)。一方 EGS5 コー ドのエネルギーロスステップは、ランダムなステップ間隔である。このため、ITS 3.0 コードにおける後方散乱電子の経路長は、EGS5 コードのそれよりも長い。結果とし て、ITS 3.0 コードによる後方散乱電子の数は、EGS5 コードの場合よりも少なくなる。 特に、Be ターゲットなどの原子番号の小さい (サブステップ間隔が広い) 物質において その差は顕著である。ITS 3.0 コードにて、Be ターゲットにおけるステップ当たりの 電子エネルギーロスは、式 (1.13) により約 8.3%である。6.08 MeV の入射電子エネル ギーにおいて、後方散乱電子の最大エネルギーは5.58 MeV であり、この値は図 4.10 で 示した Be ターゲットにおける ITS 3.0 コードのスペクトルの最大値に相当する。

EGS5 と ITS 3.0 コードに用いた計算の電子のカットオフエネルギーは1 keV に設定しており、このエネルギー以下になると電子のヒストリーは終了する。しかしながら、ITS 3.0 コードにおいて、このカットオフエネルギーとは別に入射エネルギーに依存した実効的なカットオフエネルギーが存在する。ITS 3.0 コードにおいて、メジャーステップ数の初期値は64 に設定されている。 $E_0 = 6.08$ MeV のとき、式(1.13) により $E_{64} = 0.028$ MeV であり、この値は ITS 3.0 コードにおける実効的なカットオフエネル ギーである。一方で、後方散乱のエネルギースペクトルの低エネルギー領域は、原子番号の小さいターゲットにおいて支配的である(図 4.10 参照)。このため、原子番号の



図 4.12: (a) I_{tabata} に対する I_{EGS5} の比、および (b) I_{tabata} に対する $I_{\text{ITS3.0}}$ の比。



図 4.13: (a) η_{tabata} に対する η_{EGS5} の比、および (b) η_{tabata} に対する $\eta_{\text{ITS3.0}}$ の比。



図 4.14: (a) ITS 3.0 コード、(b) EGS5 コードにおける電子輸送のエネルギーロスス テップの概念図。

小さい物質において、この実効的なカットオフエネルギーは後方散乱電子に大きく影響を及ぼす。図 4.15 に 6.08 MeV の電子が Be ターゲットに入射する場合の N_{substep} の 関数とした $\eta_{\text{ITS3.0}}$ を示す。 η_{tabata} と $\eta_{\text{EGS5-0.028}}$ も比較のため合わせてプロットしてい る。ここで $\eta_{\text{EGS5-0.028}}$ は、ITS 3.0 コードの計算と同じ実効的カットオフエネルギーで 比較するため、 $E_{\text{cut}} = 0.028$ MeV に設定した場合の EGS5 コードを用いた計算値であ る。 N_{substep} が 2 のデフォルト値の場合、 $\eta_{\text{ITS3.0}}$ は $\eta_{\text{EGS5-0.028}}$ よりも η_{tabata} に近い。こ のことは、Ito らによる ITS 3.0 コードを用いた計算が Tabata の実験値と良く一致し ていたことの原因を示している。しかしながら、 N_{substep} の増加とともに $\eta_{\text{ITS3.0}}$ は増加 し、 $N_{\text{substep}} = 32$ のときには $\eta_{\text{EGS5-0.028}}$ により近い。 $N_{\text{substep}} = 32$ における $\eta_{\text{ITS3.0}}$ の 値は、 $N_{\text{substep}} = 2$ のときの値よりもより正確であると考えられる。従って、ITS 3.0 の 計算結果が Be ターゲットに関して $I_{\text{ITS3.0}}$ と一致していたことは、 N_{substep} の影響によ る偶然の結果であったということができる。

EGS5 による電離箱の測定電流増倍係数 f の計算

前節において、原子番号が小さい物質における η_{ITS3.0} は、実効的なカットオフエネ ルギーとサブステップの間隔が広いことに起因して、過小に計算することを指摘した。 このことから、これ以降は Tabata の測定値と EGS5 コードの計算値のみを比較する。 EGS5 コードによる計算値を用いて電離箱による測定電流増倍係数を、

$$f_{\rm EGS5} = I_{\rm EGS5} / \eta_{\rm EGS5} \tag{4.5}$$



図 4.15: 入射電子エネルギーが 6.08 MeV の Be ターゲットにおける N_{substep} の関数としての $\eta_{\text{ITS3.0}}$ の変化。実線および黒丸は $\eta_{\text{ITS3.0}}$ 、破線は η_{tabata} 、一点鎖線は $\eta_{\text{EGS5-0.028}}$ を示す。

として求めた。図4.9に入射エネルギーを関数とした f_{EGS5} と $f_{tabata}(E_{av})$ を示す。 f_{EGS5} と $f_{tabata}(E_{av})$ の差は、Be と C の原子番号の小さいターゲットにおいて最も大きく、こ の差はターゲットの原子番号が増えるにつれて減少する。Be ターゲットにおけるエネ ルギースペクトルの低エネルギー領域は、Au ターゲットの場合よりも支配的であり (図 4.10 参照)、また、電離箱のレスポンスは約 0.3 MeV 付近でピークに達し、0.15 MeV 以下はゼロである (図 4.11 参照)。エネルギースペクトルは、式 (4.2) で得られるレスポ ンスによって増倍される。電離箱のレスポンスは、低エネルギー領域 (~ 2 MeV) で変 化が大きいため、原子番号の小さいターゲットの f_{EGS5} に対して、大きく影響を及ぼ す。結果として、原子番号の小さいターゲットにおける f_{EGS5} は、原子番号の高いター ゲットのそれよりも小さい。これは、金ターゲットにおいて算出した $f_{tabata}(E_{av})$ をす べてのターゲットにおいて適用したことが、原子番号の小さいターゲットにおいて無 視できない誤差をもつことを示唆する。

EGS5 コードと Tabata によって得られた E_{av} の値は、Au や U のような原子番号の 高いターゲットにおいて最大 1.5 倍の差がある。しかし電子のエネルギーにおける電離 箱のレスポンスは、0.3 MeV 以上のエネルギーにおいてほとんど変化しない (図 4.11 参 照)。それゆえ、Au や U のような原子番号の大きいターゲットにおいて、電離箱のレ スポンスの影響を受けないため、 $f_{tabata}(E_{av})$ と f_{EGS5} 間の差は小さい。

計算値による電子後方散乱係数の補正

表4.2に二つの実験値 (η_{tabata} 、 $\eta_{corrected-tabata}$) とEGS5 コードによる計算値 η_{EGS5} を示 す。 η_{tabata} は、Tabata が与えた電子後方散乱係数の実験値である。また、 $\eta_{corrected-tabata}$ は、

$$\eta_{\rm corrected-tabata} = I_{\rm tabata} / f_{\rm EGS5} \tag{4.6}$$

で与えられる。 $\eta_{corrected-tabata}$ は、便宜上他の実験値や計算値と比較するために示している。 $f_{tabata}(E_{av})$ と f_{EGS5} の差に起因して、 $\eta_{corrected-tabata}$ は、 η_{tabata} よりも大きい。Au (Z = 79) ターゲットにおける $\eta_{corrected-tabata}$ は、ファラデーカップを用いて測定された値であり、補正する必要はない。ここでは、EGS5 コードによる計算の妥当性を評価するために、Au ターゲットにおける $\eta_{corrected-tabata}$ を示している。式 (4.5) と (4.6) から、 $\eta_{EGS5}/\eta_{corrected-tabata}$ と I_{EGS5}/I_{tabata} は同一である。結果として、すべてのターゲットとエネルギーにおいて $\eta_{EGS5}/\eta_{corrected-tabata}$ の比は、1.5以下である。

	エネルギー	• •	後方散乱係数 [%]	
Ζ	[MeV]	$\eta_{ ext{tabata}}$	$\eta_{ m corrected-tabata}$	$\eta_{ m EGS5}$
	3.24	0.37 ± 0.05	0.48	0.72
4	4.09	0.30 ± 0.04	0.43	0.62
	6.08	0.21 ± 0.02	0.34	0.50
	3.24	0.92 ± 0.12	1.01	1.26
6	4.09	0.70 ± 0.09	0.82	1.02
	6.08	0.45 ± 0.05	0.61	0.75
	10.1	0.32 ± 0.03	0.51	0.60
	14.1	0.30 ± 0.02	0.51	0.54
	3.24	4.0 ± 0.5	3.81	4.68
	4.09	3.2 ± 0.4	3.11	3.65
13	6.08	1.8 ± 0.2	1.84	2.30
	10.1	0.97 ± 0.08	1.12	1.34
	14.1	0.72 ± 0.06	0.86	1.06
	3.24	12.5 ± 1.4	12.41	14.6
	4.09	10.2 ± 1.2	10.20	12.1
29	6.08	6.84 ± 0.67	6.90	8.22
	10.1	3.65 ± 0.30	3.81	4.42
	14.1	2.43 ± 0.21	2.56	2.89
	3.24	20.9 ± 2.2	21.34	23.0
	4.09	17.9 ± 1.8	18.39	19.8
47	6.08	12.9 ± 1.1	13.34	14.2
	10.1	7.35 ± 0.56	7.73	8.11
	14.1	4.83 ± 0.42	5.14	5.30
	3.24	30.2 ± 2.1	$(31.64)^*$	33.7
79	4.09	27.4 ± 1.9	(28.88)	29.8
	6.08	20.6 ± 1.4	(21.87)	22.7
	10.1	12.7 ± 0.9	(13.80)	14.0
	14.1	8.54 ± 0.57	(9.43)	9.49
92	3.24	34.2 ± 2.5	35.90	36.6
	4.09	29.5 ± 2.1	31.29	32.6
	6.08	22.8 ± 1.6	24.39	25.2
	10.1	13.6 ± 1.0	14.89	15.8
	14.1	8.96 ± 0.82	10.00	10.7

表 4.2: 後方散乱係数

*Au (Z = 79) ターゲットにおける値は妥当性の検証のために示す。

4.4 Molière多重散乱分布へのスピン相対論効果の適用

4.4.1 計算方法

EGS5 コードにおける Spin-Molière モデルのサンプリングは、Idoeta と Legarda[26] によって提供された原子番号、電子エネルギー、散乱角度の関数の Mott/Rutheford 比 を用いて、以下の手順で行った。

- 1. EGS5 コードの既存部分である NoSpin-Molière モデルを用いて、散乱角度をサン プリングにより決定する。
- 2. Z、E、散乱角度θにおける Mott/Rutherford 比を計算する。
- 3. 乱数 $\xi(0 \le \xi \le 1)$ を生成する。
- 4. 乱数 $\xi < Mott/Rutherford$ 比の場合、1. に戻る。

上記の手順における Spin-Molière モデルを組み込んだ計算プログラムとフローチャートは補遺 C に示す。

4.4.2 結果と議論

図4.16に Spin-GS モデル、NoSpin-Molière モデル、Spin-Molière モデルを用いて計算した電子後方散乱係数を示す。理論的には、keV 領域において Molière モデルに比べてGS モデルの精度がよい。これは、Molière モデルは 100 回以上の弾性散乱を起こす経路長が必要であるが、keV 領域では弾性散乱の回数が少なくなり、計算精度が低下するためである。keV 領域において、二つの Molière モデル (NoSpin-Molière、Spin-Molière)の計算値が振動しているのはこれに起因している。

また、理論的に MeV 領域においてスピン相対論効果の影響が大きい。MeV 領域に おいて、スピン相対論効果を考慮しているモデル (Spin-GS、Spin-Molière) が良く一致 し、NoSpin-Molière モデルと差があるのはこのためである。このことから Spin-Molière モデルは、MeV 領域において Spin-GS の代替として使用することが可能である。



図 4.16: Spin-GS モデル、NoSpin-Molière モデル、Spin-Molière モデルによる (a) Be、 (b) Al、(c) Cu、(d) Uターゲットの電子後方散乱係数。

4.5 まとめ

本研究は以下で述べる3つのテーマに分けて、EGS5コードの電子輸送の検証を行った。

電子後方散乱係数のベンチマーク計算

EGS5 コードにおける電子輸送の検証として、他の汎用電子・光子輸送計算コード (EGSnrc、ITS 3.0、PENELOPE)とともに電子後方散乱係数のベンチマーク計算を行 い、実験値との比較を行った。EGS5、EGSnrc、PENELOPEコードは、すべてのター ゲット、エネルギー領域において20%以内で一致した。実験値との比較では、Uから Alにおいて良く再現した。一方、BeやCなどの原子番号が低いターゲットにおいて、 実験値間、計算値間ともに差が顕著であった。このような実験値間に差がある領域に おいて、どの計算コードが正しいか判断するためには、個々の実験値と個別に比較し、 その実験の測定条件と同じ条件下で計算する必要がある。また、原子番号が小さくな るにつれ、計算値間、実験値間および計算値と実験値の間の差は顕著となる。このな かで、BeターゲットのMeV領域において、EGS5コードの計算値と実験値の差が最も 大きい。

EGS5 コードによる Tabata の後方散乱実験の再評価

上記のことから、Be ターゲットの MeV 領域を含み系統的に電子後方散乱係数を測 定している Tabata の実験値に注目し、Tabata が後方散乱電子の測定に用いた電離箱 の感度の再評価を行った。これにより、EGS5 コード計算と同条件下の測定量で比較す ることが可能となった。Tabata の実験値と EGS5 コードによる計算値の差は、再評価 前で最大 2.4 倍だったものが再評価後には 1.5 倍以内で一致した。

ITS 3.0 コードにおける電子後方散乱係数の値は、電子輸送における実効的なカット オフエネルギーと広いサブステップ間隔のため、過小に値を見積もっていた。この値 が、再評価前の Tabata の測定値と偶然近い値を示していた。電子後方散乱係数のベン チマーク計算において、計算値が実験値を再現すれば、その計算に用いている電子・光 子輸送計算コードの電子輸送モデルやその取扱いは妥当であると判断できる。しかし ながらその前提として、提供されている実験値と計算値は同条件下の測定量であるこ とが重要である。

Molière 多重散乱分布へのスピン相対論効果の適用

EGS5 コードに Spin-Molière モデルを適用し、電子後方散乱係数の計算を行った。ス ピン相対論効果の影響が大きい MeV 領域では、Spin-Molière モデルの計算は Spin-GS モデルの計算と良く一致した。Spin-GS モデルは、数十 MeV 以上の計算において、ル ジャンドル多項式の収束が悪くなり、計算に必要なデータ作成に非常に時間が必要と なる。このことから、Spin-Molière モデルは、数十 MeV 以上の電子輸送の計算におい て、Spin-GS モデルの代替として利用可能である。 結論

これら3つテーマの電子輸送による研究によって、EGS5コードの電子後方散乱係数の系統的な比較ができ、EGS5コードの用いている電子輸送モデルの妥当性を検証した。

第5章 結論

本研究では、電子・光子輸送計算コード EGS5 の高エネルギーと低エネルギーへの拡張と、既存のエネルギー領域における電子輸送の検証のため、以下に示す3つのテーマを行った。

LPM 効果および誘電による抑制効果の組み込み

EGS5 コードの高エネルギー領域への拡張のために、LPM 効果と誘電による抑制効 果を組み込んだ。この抑制効果を組み込んだ EGS5 コードは、Anthony らが示した 8 GeV、25 GeV 電子の制動放射における LPM および誘電による抑制効果の実験値を良 く再現した。また、Hansen らが示した 149、207、287 GeV 電子の制動放射における LPM 効果の実験値を良く再現した。高エネルギー領域では、制動放射と電子対生成が 支配的であるため、これらの過程に寄与する LPM および誘電による抑制効果が重要で ある。その抑制効果の影響をはっきりと受ける実験値を EGS5 コードの計算値が良く 再現したことから、EGS5 コードはこのエネルギー領域で、精度良い計算が可能となっ たといえる。このことにより、EGS5 コードは数十 GeV 以上のエネルギー領域におけ る、放射検出器開発や遮へい計算に利用することができる。

放射光施設における低エネルギー散乱 X 線の測定

EGS5 コードの8 keV 以下の光子輸送の検証のために、KEK-PF においてターゲットからの特性 X 線の測定実験を行った。測定には、真空チェンバーに直接設置可能な Si 検出器を用いることで、これまでの Ge 検出器では測定が困難であった、より低エ ネルギーの特性 X 線の測定が可能となった。4 回のマシンタイム (2008 年 2 月、11 月、2009 年 11 月、2010 年 2 月) において、8 keV と 20 keV の単色 X 線を、2 種類の Si 検 出器 (Amptek-Si、Vortex-Si)を用いて計6回の特性 X 線の測定を行った。これらの測 定にて、これまで EGS5 コードの検証として得ることができていなかった、2 keV 以上 の特性 X 線の測定データを得た。EGS5 の計算値は、2008 年 11 月の Amptek-Si 以外の 実験値を 11%以内で再現している。

2008年11月のAmptek-Siの実験値は、8 keV入射の場合、EGS5の計算値は実験値 を13~20%過大評価している。また、20 keV入射光子の場合、SiのK-X線より高い エネルギーにおいて10%以内で一致しているものの、AlのK-X線において30%の過 大評価となっている。この実験における再現性の条件を調査し、この測定値の過小評 価の原因を明確にする必要がある。これまでの測定は、8 keV以下の特性 X 線のみを 対象にしており、EGS5 コードが採用している特性 X 線の蛍光収率とその取扱いのみ の検証を行った。ドップラー広がりや束縛コンプトンの近似的な取扱いを組み込んだ EGS5 コードは、Namito らによって8 keV 以上において実験値を良く再現することが 示された。今後8 keV 以下においてもコンプトン散乱の測定を行い、EGS5 コードの計 算値を検証する必要がある。

電子後方散乱における電子輸送の検証

EGS5 コードにおける電子輸送の検証として、他の汎用電子・光子輸送計算コード (EGSnrc、ITS 3.0、PENELOPE)とともに電子後方散乱係数のベンチマーク計算を行 い、実験値との比較を行った。EGS5、EGSnrc、PENELOPEコードは、すべてのター ゲット、エネルギー領域において20%以内で一致した。EGS5 コードと他の計算コード は、原子番号の大きい物質の MeV 領域において実験値を良く再現している。また、原 子番号が小さい物質になるにつれ、計算値間、実験値間および計算値と実験値の間の 差は顕著となる。このなかで、Be ターゲットの MeV 領域において、EGS5 コードの計 算値と実験値の差が最も大きい。一方、Be や C などの原子番号が低いターゲットにお いて、実験値間、計算値間ともに差が顕著であった。このような実験値間に差がある 領域において、どの計算コードが正しいか判断するためには、個々の実験値と個別に 比較し、その実験の測定条件と同じ条件下で計算する必要がある。

この電子後方散乱係数の比較において、EGS5 コードの計算値と実験値に最も差が あった Be ターゲットの MeV 領域に注目し、この領域を含み系統的に電子後方散乱係 数を測定している Tabata[58] の実験値の再評価を行った。これにより、EGS5 コード計 算と同条件下の測定量で比較することが可能となった。Tabata の実験値と EGS5 コー ドによる計算値の差は、再評価前で最大 2.4 倍だったものが再評価後には 1.5 倍以内で 一致した。

EGS5 コードに、新たに Molière 多重散乱分布モデルにスピン相対論効果を適用し (Spin-Molière)、既存の二つのモデル (NoSpin-Molière、Spin-GS) と合わせて電子後方 散乱係数の計算を行った。スピン相対論効果の影響が大きい MeV 領域では、Spin-Molière モデルの計算は Spin-GS モデルの計算と良く一致した。Spin-GS モデルは、数十 MeV 以上の計算において、ルジャンドル多項式の収束が悪くなり、計算に必要なデータ作 成に長い時間が必要となる。このことから、Spin-Molière モデルは、数十 MeV 以上の 電子輸送の計算において、Spin-GS モデルの代替として利用可能である。これらの電子 輸送における研究によって、EGS5 コードの電子後方散乱係数の系統的な比較ができ、 EGS5 コードの用いている電子輸送モデルの妥当性を検証した。

本研究によって、EGS5 コードの既存の電子輸送の精度検証を行い、またより広範 囲のエネルギー領域に適用が可能となったことから、EGS5 コードの汎用性を向上さ せた。
補遺A 変数および定数

本論文で使用した主な変数および定数をまとめて示す。定数の値は"Review of Particle Properties" [89] から引用した。

記号	内容	単位
k_0	入射光子エネルギー	MeV
$k_{ m c}$	散乱光子エネルギー	MeV
m	電子の静止質量	MeV/c^2
X_0	放射長	cm
n	電子密度	$\rm electron/cm^3$
Z	原子番号	
A	原子量	
au	mc ² を単位とした電子の運動エネルギー	
β	光の速さに対する電子の速さの比	
N	単位体積あたりの原子数	$\rm atom/cm^3$
E_{-}	生成電子のエネルギー	MeV
E_+	生成陽電子のエネルギー	MeV
k	放出光子エネルギー	MeV

表 A.1: 変数一覧表

表 A.2: 定数一覧表

記号	内容	
с	光の速さ	$299 \ 792 \ 458 \ \mathrm{m \ s^{-1}}$
mc^2	電子の静止エネルギー	$0.510 \ 999 \ 06 \ {\rm MeV}$
r_0	電子の古典論的半径	2.817 940 92 $\times 10^{-15} \ {\rm m}$
\hbar	プランク換算定数	6.582 122 0 $\times 10^{-22}~{\rm MeV}~{\rm s}$
N_a	アボガドロ定数	$6.022 \ 141 \ 5 \ \times 10^{23} \ \mathrm{mol}^{-1}$
α	微細構造定数	7.297 352 533 $\times 10^{-3}$
e	電気素量	1.602 176 462 $\times 10^{-19} \ {\rm C}$

補遺B LPMと誘電による抑制効果の 計算プログラム

本章では、2章のLPMと誘電による抑制効果断面積の組み込みにおいて、EGS5 コー ドの修正および追加を行った箇所のフローチャートおよびプログラムリストを示す。



B.1

図 B.1: BREMS サブルーチンの追加箇所。

∎ no



図 B.2: RMGBH サブルーチン。



図 B.2: RMGBH サブルーチン (続き)。



図 B.3: PAIR サブルーチンの追加箇所。



図 B.4: MGOP サブルーチン。



図 B.4: MGOP サブルーチン (続き)。

B.2 プログラムリスト

B.2.1 BREMS サブルーチン

```
-----egs5_brems.f-----
! Version: 051219-1435
! Reference: SLAC-R-730/KEK-2005-8
 I ---
               _____
!23456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 1234567
             subroutine brems
             implicit none
             include 'include/egs5_h.f'
                                                                                                       ! Main EGS5 "header" file
                                                                                     ! COMMONs required by EGS5 code
             include 'include/egs5_brempr.f'
             include 'include/egs5_stack.f'
             include 'include/egs5_thresh.f'
             include 'include/egs5_uphiot.f'
             include 'include/egs5_useful.f'
             include 'include/counters.f'
                                                                                      ! Additional (non-EGS5) COMMONs
             include 'include/egs5_media.f'
                                                                                      ! for useLPM
             real*8 rnnow,rnnow1,rnnow2
                                                                                                                                      ! Arguments
            real*8
                                                                                                                         ! Local variables
           * eie,
                                                                                 ! Total energy of incident electron
                                                                                                ! Energy of secondary photon
           * esg,
           * ese.
                                                                               ! Total energy of secondary electron
           * abrems,p,h,br,del,delta,rejf,ztarg,tteie,ttese,esedei,y2max,
           * rjarg1,rjarg2,rjarg3,y2tst,y2tst1,rejmin,rejmid,rejmax,rejtop,
           * rejtst,t
             integer lvx,lvl0,lvl,idistr
             real*8 AILN2, AI2LN2
                                                                                                                      ! Local parameters
             data
                                                                                                                                               ! 1/ln2
           * AILN2/1.44269E0/,
           * AI2LN2/0.7213475E0/
                                                                                                                                             ! 1/21n2
с
              _____
             Added by Y. Kirihara 13.June.2009
с
             Rejection by Migdal/Bethe-Heitler
с
с
             real*8 ratio_mgbh
С
             integer useLPM
             ibrems = ibrems + 1
                                                                                             ! Count entry into subroutine
             eie = e(np)
            np = np + 1
if (eie .lt. 50.0) then ! Choose Bethe-Heitler distribution
                 lvx = 1
                 1v10 = 0
             else
                                          ! Choose Coulomb-corrected Bethe Heitler distribution
                 lvx = 2
                 1v10 = 3
             end if
             abrems = float(int(AILN2*log(eie/ap(medium))))
                                                                        ! Start of main sampling-rejection loop
1
             continue
                 call randomset(rnnow)
                                                                                                     ! Start of (1-br)/br
```

```
! subdistribution sampling
       if (0.5 .lt. (abrems*alphi(lvx,medium) + 0.5)*rnnow) then
         call randomset(rnnow)
         idistr = abrems*rnnow
         p = pwr2i(idistr+1)
         1v1 = 1v10 + 1
         call randomset(rnnow)
         if (rnnow .ge. AI2LN2) then
2
           continue
             call randomset(rnnow)
             call randomset(rnnow1)
             call randomset(rnnow2)
             h = max(rnnow1,rnnow2)
            br = 1.0 - 0.5*h
if (rnnow .gt. 0.5/br) go to 2
         else
           call randomset(rnnow)
           br = rnnow*0.5
         end if
         br = br*p
                               ! Start of 2br subdistribution sampling
       else
         call randomset(rnnow1)
         call randomset(rnnow2)
         br = max(rnnow1,rnnow2)
         1v1 = 1v10 + 2
       end if
       esg = eie*br
       if (esg .lt. ap(medium)) go to 1
       ese = eie - esg
       if (ese .lt. RM) go to 1
       del = br/ese
                                                  ! Check that Adelta
                                                  ! and Bdelta > 0
       if (del .ge. delpos(lvx,medium)) go to 1
       delta = delcm(medium)*del
       if (delta .lt. 1.0) then
         rejf = dl1(lvl,medium) + delta*(dl2(lvl,medium) +
                delta*dl3(lvl,medium))
       else
         rejf = dl4(lvl,medium) + dl5(lvl,medium)*
                log(delta + dl6(lvl,medium))
       end if
       call randomset(rnnow)
       if (rnnow .gt. rejf) go to 1
      _____
с
     Added by Y. Kirihara 14.June.2009
с
с
     Rejection by Migdal/Bethe-Heitler
с
                -----
c useLPM is to include the LPM effect in the bremsstrahlung.
           0: not use.
с
           1: rejection by rmgbh (the ratio of LPM and BH-EGS)
с
с
           2: check subroutine branching ratio
     call randomset(rnnow)
     if (useLPM.eq.0) then
       go to 10
     else if (useLPM.eq.1) then
       call rmgbh(eie,esg,ratio_mgbh)
       if (rnnow.ge.ratio_mgbh) then
         ! forget brems. ever existed.
         ibrems = ibrems - 1
         ese = ese + esg
         esg = 0.
       end if
     else if (useLPM.eq.2) then
       call check_lpm(eie,esg,ratio_mgbh)
     end if
```

```
10 continue
```

c

5

```
! Set up new photon
                          ! Polar angle is m/E (default)
if (ibrdst .ne. 1) then
  theta = RM/eie
 else
                                            ! Sample polar angle
  ztarg = zbrang(medium)
  tteie = eie/RM
  ttese = ese/RM
  esedei = ttese/tteie
  y2max = (PI*tteie)**2
  r_{jarg1} = 1.0 + esedei**2
  rjarg2 = 3.0*rjarg1 - 2.0*esedei
  rjarg3 = ((1.0 - esedei)/(2.0*tteie*esedei))**2
  y2tst1 = (1.0 + 0.0e0)**2
  rejmin = (4.0 + log(rjarg3 + ztarg/y2tst1))*
           (4.0*esedei*0.0e0/y2tst1 - rjarg1) + rjarg2
  y2tst1 = (1.0 + 1.0e0)**2
  rejmid = (4.0 + log(rjarg3 + ztarg/y2tst1))*
           (4.0*esedei*1.0e0/y2tst1 - rjarg1) + rjarg2
  y2tst1 = (1.0 + y2max)**2
  *
  rejtop = max(rejmin,rejmid,rejmax)
  continue
    call randomset(rnnow)
    y2tst =rnnow/(1.0 - rnnow + 1.0/y2max)
    y2tst1 = (1.0 + y2tst)**2
    rejtst = (4.0 + log(rjarg3 + ztarg/y2tst1))*
          (4.0*esedei*y2tst/y2tst1 - rjarg1) + rjarg2
*
    call randomset(rnnow)
    if (rnnow .gt. (rejtst/rejtop)) go to 5
  theta = sqrt(y2tst)/tteie
 end if
call uphi(1,3)
                               ! Set direction cosines for photon
                    ! Put lowest energy particle on top of stack
 if (esg .le. ese) then
  iq(np) = 0
  e(np) = esg
  e(np-1) = ese
  k1step(np) = 0.
  k1init(np) = 0.
  k1rsd(np) = 0.
 else
  iq(np) = iq(np-1)
  iq(np-1) = 0
  e(np) = ese
  e(np-1) = esg
  t = u(np)
  u(np) = u(np-1)
  u(np-1) = t
  t = v(np)
  v(np) = v(np-1)
  v(np-1) = t
  t = w(np)
  w(np) = w(np-1)
  w(np-1) = t
  k1step(np) = k1step(np-1)
  k1step(np-1) = 0.
  k1init(np) = k1init(np-1)
  k1init(np-1) = 0.
  k1rsd(np) = k1rsd(np-1)
  k1rsd(np-1) = 0.
 end if
```

```
1 -----
```

```
return ! Return to ELECTR
! ------
end
!-----last line of egs5_brems.f------
```

B.2.2 PAIR サブルーチン

else lvx = 2 lvl0 = 3 end if

continue

call randomset(rnnow1)
call randomset(rnnow)

1

```
-----egs5_pair.f-----
! Version: 051219-1435
! Reference: SLAC-R-730/KEK-2005-8
subroutine pair
     implicit none
     include 'include/egs5_h.f'
                                         ! Main EGS5 "header" file
     include 'include/egs5_brempr.f'
                                  ! COMMONs required by EGS5 code
     include 'include/egs5_stack.f'
     include 'include/egs5_thresh.f'
     include 'include/egs5_uphiot.f'
     include 'include/egs5_useful.f'
     include 'include/counters.f'
                                   ! Additional (non-EGS5) COMMONs
                                    ! for useLPM
     include 'include/egs5_media.f'
                                                     ! Arguments
     real*8 rnnow,rnnow1,rnnow2,rnnow3
     real*8
                                                ! Local variables
                                       ! Energy of incident photon
    * eig,
    * ese1,
                            ! Total energy of secondary electron #1
                            ! Total energy of secondary electron #2
    * ese2.
    * br,del,delta,rejf,ese,pse,ztarg,tteig,ttese,ttpse,esedei,eseder,
    * ximin,rejmin,ya,xitry,galpha,gbeta,ximid,rejmid,rejtop,xitst,
    * rejtst,rtest
     integer lvx,lv10,lv1,ichrg
                             _____
с
     Added by Y. Kirihara 02.Aug.2009
с
     Rejection by Migdal/Original-PEGS
с
                                    с
     real*8 ratio_mgop
     ipair = ipair + 1
                                     ! Count entry into subroutine
     eig = e(np)
     if (eig .le. 2.1) then
                                    ! Below 2.1 MeV (approximate)
       call randomset(rnnow)
                                      ! KEK method for smoothing
       ese2 = RM + rnnow*(eig/2. - RM)
                                        ! connection at boundary
     else
       if (eig .lt. 50.) then
                                         ! Above 2.1 MeV - sample
        lvx = 1
        1v10 = 0
```

! Start of main sampling-rejection loop

! Start of 12(br-0.5)**2
! subdistribution sampling

```
if (rnnow .ge. bpar(lvx,medium)) then
           1v1 = 1v10 + 1
           call randomset(rnnow2)
           call randomset(rnnow3)
           br = 0.5*(1.0 - max(rnnow1,rnnow2,rnnow3))
                           ! Start of uniform subdistribution sampling
         else
           lvl = lvl0 + 3
           br = rnnow1*0.5
         end if
                                              ! Check that br, Adelta
                                              ! and Cdelta > 0
         if(eig*br .lt. RM) go to 1
         del = 1.0/(eig*br*(1.0 - br))
         if (del .ge. delpos(lvx,medium)) go to 1
         delta = delcm(medium)*del
         if (delta .lt. 1.0) then
           rejf = dl1(lvl,medium) + delta*(dl2(lvl,medium) +
                 delta*dl3(lvl,medium))
         else
           rejf = dl4(lvl,medium) + dl5(lvl,medium)*
                 log(delta + dl6(lvl,medium))
         end if
         call randomset(rnnow)
         if (rnnow .gt. rejf) go to 1
       ese2 = br*eig
     end if
                                     ! Set up secondary electron #1
                                     ! (electron #2 has lower energy)
     ese1 = eig - ese2
с
     _____
     Added by Y. Kirihara 02.Aug.2009
с
     Rejection by Migdal/Original-PEGS
с
c useLPM is use the LPM effect.
с
         0: not use.
         1: rejection by rmgop (the ratio of Migdal and Original-PEGS)
с
         2: check rmgop subroutine
     if (useLPM.eq.0) then
       go to 10
     else if (useLPM.eq.1) then
       call randomset(rnnow)
       if(rnnow.le.0.5) then
         call rmgop(eig,ese1,ratio_mgop)
       else
         call rmgop(eig,ese2,ratio_mgop)
       end if
       call randomset(rnnow)
       if (rnnow.ge.ratio_mgop) then
         ! forget pair production ever existed.
         ipair = ipair - 1
         return
       end if
     end if
10
     continue
             _____
     e(np) = ese1
     e(np+1) = ese2
     k1step(np) = 0.
     k1init(np) = 0.
     k1rsd(np) = 0.
     k1step(np+1) = 0.
     k1init(np+1) = 0.
     k1rsd(np+1) = 0.
```

с

с

с

! Sample to get polar angles

```
! of secondary electrons
                         ! Sample lowest-order angular distribution
 if ((iprdst .eq. 1) .or.
      ((iprdst .eq. 2) .and. (eig .lt. 4.14))) then
*
   do ichrg=1,2
     if (ichrg .eq. 1) then
      ese = ese1
     else
       ese = ese^2
     end if
     pse = sqrt(max(0.D0,(ese - RM)*(ese + RM)))
     call randomset(rnnow)
     costhe = 1.0 - 2.0*rnnow
     sinthe = RM*sqrt((1.0 - costhe)*(1.0 + costhe))/
*
              (pse*costhe + ese)
     costhe = (ese*costhe + pse)/(pse*costhe + ese)
     if (ichrg .eq. 1) then
       call uphi(2,1)
     else
      np = np + 1
       sinthe = -sinthe
       call uphi(3,2)
     end if
   end do
   call randomset(rnnow)
   if (rnnow .le. 0.5) then
     iq(np) = 1
     iq(np-1) = -1
   else
     iq(np) = -1
     iq(np-1) = 1
   end if
   return
                                      ! Sample from Motz-Olsen-Koch
                                      ! (1969) distribution
 else if ((iprdst .eq. 2) .and.
         (eig .ge. 4.14)) then
*
   ztarg = zbrang(medium)
   tteig = eig/RM
   do ichrg=1,2
     if (ichrg .eq. 1) then
       ese = ese1
     else
      ese = ese2
     end if
     ttese = ese/RM
     ttpse = sqrt((ttese - 1.0)*(ttese + 1.0))
     esedei = ttese/(tteig - ttese)
     eseder = 1.0/esedei
    ximin = 1.0/(1.0 + (PI*ttese)**2)
     rejmin = 2.0 + 3.0*(esedei + eseder) - 4.00*(esedei +
              eseder + 1.0 - 4.0*(ximin - 0.5)**2)*(1.0 +
*
              0.25*log(((1.0 + eseder)*(1.0 + esedei)/
*
              (2.0*tteig))**2 + ztarg*ximin**2))
     ya = (2.0/tteig)**2
     xitry = max(0.01D0,max(ximin,min(0.5D0,sqrt(ya/ztarg))))
     galpha = 1.0 + 0.25*log(ya + ztarg*xitry**2)
     gbeta = 0.5*ztarg*xitry/(ya + ztarg*xitry**2)
     galpha = galpha - gbeta*(xitry - 0.5)
     ximid = galpha/(3.0*gbeta)
     if (galpha .ge. 0.0) then
      ximid = 0.5 - ximid + sqrt(ximid**2 + 0.25)
     else
       ximid = 0.5 - ximid - sqrt(ximid**2+0.25)
     end if
     ximid = max(0.01D0,max(ximin,min(0.5D0,ximid)))
     rejmid = 2.0 + 3.0*(esedei + eseder) - 4.0*(esedei +
```

```
eseder + 1.0 - 4.0*(ximid - 0.5)**2)*(1.0 +
    *
    *
                  0.25*log(((1.0 + eseder)*(1.0 + esedei)/
                  (2.0*tteig))**2 + ztarg*ximid**2))
    ÷
         rejtop = 1.02*max(rejmin,rejmid)
2
         continue
           call randomset(xitst)
           rejtst = 2.0 + 3.0*(esedei + eseder) - 4.0*(esedei +
                    eseder + 1.0 - 4.0*(xitst - 0.5)**2)*(1.0 +
    *
                    0.25*log(((1.0 + eseder)*(1.0 + esedei)/
    *
                    (2.0*tteig))**2 + ztarg*xitst**2))
    *
           call randomset(rtest)
           theta = sqrt(1.0/xitst - 1.0)/ttese
           if ((rtest .gt. (rejtst/rejtop) .or.
               (theta .ge. PI))) go to 2
         sinthe=sin(theta)
         costhe=cos(theta)
         if (ichrg .eq. 1) then
          call uphi(2,1)
         else
           np = np+1
           sinthe = -sinthe
           call uphi(3,2)
         end if
         end do
       call randomset(rnnow)
       if (rnnow .le. 0.5) then
         iq(np) = 1
         iq(np-1) = -1
       else
         iq(np) = -1
         iq(np-1) = 1
       end if
       return
     ! Polar angle is m/E (default)
     else
       theta=RM/eig
     end if
     call uphi(1,1)
                             ! Set direction cosines for electron #1
     np = np + 1
     sinthe = -sinthe
     call uphi(3,2)
                               ! Set direction cosines for electron #2
                        ! Randomly decide which particle is "positron"
     call randomset(rnnow)
     if (rnnow .le. 0.5) then
       iq(np) = 1
       iq(np-1) = -1
     else
       iq(np) = -1
       iq(np-1) = 1
     end if
                                                    1 -----
                                                    ! Return to PHOTON
     return
                                                    ! -----
     end
!-----last line of egs5_pair.f-----
```

B.2.3 RMGBH サブルーチン

!----- egs_rmgbh.f

```
113
```

```
PROGRAMMERS: Y. Kirihara
1
               Department of Accelerator Science,
               The Graduate University for Advanced Studies,
               1-1, Oho, Tsukuba, Ibaraki, 305-0801
               Japan
                                                                *
               E-mail:
                         kyoichi@post.kek.jp
                                                                *
               -----
I
     subroutine rmgbh(E0,k,ratio_mgbh)
     implicit none
     include 'include/egs5_h.f'
                                    ! COMMONs required by EGSD5 code
     include 'include/egs5_media.f'
     include 'include/egs5_brempr.f'
     include 'include/egs5_uphiot.f'
     include 'include/egs5_useful.f'
     real*8 AN,FSC,R0,RLC,Z_AB,Z_f,A_d,a,l_delta,delta,f_c,L_rad_d,
           L_rad,xi_bh,E,phi1_bh,phi2_bh,f1_bh,f2_bh,f3_bh,bhsigma
    *
     real*8 k,E0,y,E_LPM,s_d,h,xi,s,phi,psi,G,sq2s1,ls1,
    *
           mgsigma, ratio_mgbh
     real*8 h_bar,l_c,l_m_e,l_m,l_e,l_n,y_diel,max_y,k_p,gmm,omega,
           GM,s_GM,phi_g,psi_g,dielsigma
    *
c -----
c Branching ratio as a function of an element.
c -----
     ! for Branching ratio
     integer i
     real*8 rnnow
                                                   ! Arguments
    real*8 sum_pz,sum_z,r_pz(MXEL),
    * ele_pdf(MXEL),ele_cdf(MXEL)
     real*8 Z,1_WA,RHO
     sum_pz = 0.d0
     sum_z = 0.d0
     do i=1,nne(medium)
      sum_pz = sum_pz + pz(medium,i)
     end do
     do i=1,nne(medium)
       r_pz(i) = pz(medium,i)/sum_pz
       sum_z = sum_z + r_pz(i)*zelem(medium,i)*(zelem(medium,i)+1.)
     end do
     do i=1.nne(medium)
       ele_pdf(i) = r_pz(i)*zelem(medium,i)*(zelem(medium,i)+1.)/sum_z
     end do
с
     _____
     Calculate cdf from pdf
с
С
     _____
     ele_cdf(1) = ele_pdf(1)
     do i=2,nne(medium)
      ele_cdf(i) = ele_cdf(i-1) + ele_pdf(i)
     end do
     call randomset(rnnow)
     do i=1,nne(medium)
       if (rnnow.le.ele_cdf(i)) then
```

```
go to 100
       end if
     end do
100
    continue
          = zelem(medium,i)
     Z
     l_WA = wa(medium,i)
     RHO = rhom(medium)
c ----- Start of EGS-BH cross section ------
c According to the EGS5 CODE SYSTEM p.37 - 54
c -----
     AN = 6.02214199D+23
                           ! Avogadro's number
     FSC = 7.297360155253394E-003 ! fine structure constant
     R0 = 2.817943337446684E-013 ! Electric charge
     ! Eq. (2.53) from the EGS5 CODE SYSTEM
     a = FSC*Z
     f_c = a * * 2.*((1.+a * * 2.) * * (-1.) + 0.20206 - 0.0369 * a * * 2.
          + 0.0083*a**4. - 0.002*a**6.)
    *
     ! Eq. (2.57) from the EGS5 CODE SYSTEM
     if (Z.eq.1.) then
       L_{rad} = 5.310
       L_{rad_d} = 6.144
     else if (Z.eq.2.) then
       L_{rad} = 4.790
       L_{rad_d} = 5.621
     else if (Z.eq.3.) then
       L_{rad} = 4.740
       L_{rad_d} = 5.805
     else if (Z.eq.4.) then
       L_{rad} = 4.710
       L_{rad_d} = 5.924
     else
       L_rad = log(184.15*Z**(-1./3.))
       L_rad_d = log(1194.*Z**(-2./3.))
     end if
     ! Eq. (2.57) from the EGS5 CODE SYSTEM
     xi_bh = L_rad_d /(L_rad - f_c)
     ! No. 80 in Tab. 2.1 from the EGS5 CODE SYSTEM
     Z_AB = Z*(Z+xi_bh)*L_rad
     ! No. 40 in Tab. 2.1 from the EGS5 CODE SYSTEM
     Z_f = Z*(Z+xi_bh)*f_c
     ! when E0 > 50, A' = 1.
     A_d = 1.0
     E = E0 - k
     l_delta = k*RM/(2.*E0*E)
     delta = 136.*Z**(-1./3.)*2.*l_delta
c ----- first factor -----
     f1_bh = a_d * Z*(Z+xi_bh) /(4.*(z_ab-z_f))
c ----- phi1 and phi2 -----
     if(delta.le.1.) then
       phi1_bh = 20.867 - 3.242*delta + 0.625*delta**2.
       phi2_bh = 20.029 - 1.930*delta + 0.086*delta**2.
     else
       phi1_bh = 21.12 - 4.184*log(delta+0.952)
       phi2_bh = 21.12 - 4.184*log(delta+0.952)
     end if
c ----- second and third factor -----
     if (E0.ge.50.) then
       f2_bh = (1. + (E/E0)**2.) * (phi1_bh-4./3.*log(Z) - 4.*f_c)
```

```
f3_bh = 2./3.*(E/E0) * (phi2_bh - 4./3.*log(Z) - 4.*f_c)
     else
       f2_bh = (1. + (E/E0)**2.) * (phi1_bh-4./3.*log(Z))
       f3_bh = 2./3.*(E/E0) * (phi2_bh - 4./3.*log(Z))
     end if
c ----- Original PEGS cross section for bremsstrahlung -----
     bhsigma = f1_bh * (f2_bh - f3_bh )
c ----- End of BH cross section -----
c ----- Start of LPM plus dielectric cross section -----
     RLC = rlcm(medium)
     E_LPM = 7.7e+6*RLC
                                ! E_LPM [MeV]
     ls1 = (Z**(1./3.)/191.)**2.
     y = k/E0
                                ! k/E0 photon / electron
     sq2s1 = sqrt(2.)*ls1
c ----- s'(x) -----
     s_d = sqrt((E_LPM*k)/(8.*E0*(E0-k)))
c ----- h(x) -----
     h = \log(s_d)/\log(sqrt(2.)*ls1)
c ----- xi(x) -----
     if (s_d.le.sq2s1) then
       xi = 2.
     else if (sq2s1.lt.s_d .and. s_d.le.1.) then
      xi = 1. + h - 0.08*(1.-h)*(1.-(1.-h)**2.)/log(sqrt(2.)*ls1)
     else
      xi = 1.
     end if
c ----- s(x) -----
     s = s_d/(xi)**(1./2.)
c ----- phi(x) -----
     if (s.le.0.01) then
      phi = 6.*s
     else if (0.01.lt.s .and. s.lt.2.) then
      phi = 1. - exp(-6.*s*(1.+(3.-PI)*s)+s**3.
                     /(0.623+0.796*s+0.658*s**2.))
     else
      phi = 1.
     end if
c ----- psi(x) -----
     if (s.le.0.01) then
      psi = 4.*s
     else if(0.01.lt.s .and. s.lt.2.) then
      psi = 1. - exp(-4.*s-8.*s**2.
                     /(1.+3.96*s+4.97*s**2.-0.05*s**3.+7.5*s**4.))
     else
      psi = 1.
     end if
c ----- G(x) -----
     G = 3.*psi - 2.*phi
c ----- Dielectric factor -----
     # Plank's constant/2*PI [MeV s]
с
     h_{bar} = 6.582e-22
     # speed of light [cm/sec.]
с
     l_c = 2.997925e+10
     # electron mass [g]
с
     l_m_e = 9.1091e-28
```

```
# electron mass c**2 [g]
с
     l_m = l_m_e * l_c**2. / (1.602e-19 * 1.0e+13)
     # electronic charge [esu]
с
     1_e = 4.80298e-10
с
     # atomic number per unit volume
     l_n = AN * RHO / l_WA
     omega = sqrt(4.*PI*1_n*Z*1_e**2./1_m_e)
     gmm = E0 / 1_m
     k_p = gmm * h_bar * omega
     GM = 1. + k_p **2. / k **2.
     s_GM = s * GM
     write(51,*)"Z, E0, k_p : ",Z,E0,k_p
с
c ----- phi_g(x) and Psi_g(x) -----
    if(s_GM.le.0.01) then
      phi_g = 6.*s_GM
       psi_g = 4.*s_GM
     else if(0.01.lt.s_GM .and. s_GM.lt.2.) then
      phi_g = 1. - exp(-6.*s_GM*(1.+(3.-PI)*s_GM)+s_GM**3.
                      /(0.623+0.796*s_GM+0.658*s_GM**2.))
      psi_g = 1. - exp(-4.*s_GM-8.*s_GM**2.
            /(1.+3.96*s_GM+4.97*s_GM**2.-0.05*s_GM**3.+7.5*s_GM**4.))
    *
     else
       phi_g = 1.
      psi_g = 1.
     end if
c ----- Migdal plus dielectric cross section ------
    mgsigma = 1./3.*xi * ( y**2.*(3.*psi_g - 2.*phi_g)
          + 2.*(1.+(1.-y)**2.)*phi_g ) / GM
    *
c ----- End of LPM cross section -----
c ----- LPM/BH-EGS -----
     ratio_mgbh = mgsigma/bhsigma
                                                  ! -----
     return
                                                  ! Return to collis
                                                  ! -----
```

end

B.2.4 RMGOP サブルーチン

! - ! -			- ratio_mgop.f	
!	PROGRAMMERS:	Y. Kirihara		*
!		Department o	f Accelerator Science,	*
!		The Graduate	University for Advanced Studies,	*
!		1-1, Oho, Ts	ukuba, Ibaraki, 305-0801	*
!		Japan		*
!				*
!		E-mail:	kyoichi@post.kek.jp	*
! -				

subroutine rmgop(k0,E,ratio_mgop)

implicit none

```
include 'include/egs5_h.f' ! COMMONs required by EGSD5 code
include 'include/egs5_media.f'
```

```
include 'include/egs5_brempr.f'
     include 'include/egs5_uphiot.f'
     include 'include/egs5_useful.f'
     real*8 AN,FSC,R0,RLC,k0,E,v,E_LPM,ls1,s_d,h,xi,s,phi,psi,G,sq2s1,
            mgsigma_p,opsigma_p,ratio_mgop
     real*8 Z_AB,Z_f,A_d,a,l_delta,delta,f_c,L_rad_d,L_rad,xi_bh,E_p,
           phi1_bh,phi2_bh,f1_bh,f2_bh,f3_bh
с -----
c Branching ratio as a function of an element.
с
     ! for Branching ratio
     integer i
     real*8 rnnow
                                                     ! Arguments
    real*8 sum_pz,sum_z,r_pz(MXEL),
           ele_pdf(MXEL),ele_cdf(MXEL)
    *
     real*8 Z,1_WA,RHO,RHOTBL(100)
     data RHOTBL/0.0808,0.19,0.534,1.85,2.5,2.26,1.14,1.568,1.5,1.0, 0.
    *9712,1.74,2.702,2.4,1.82,2.07,2.2,1.65,0.86,1.55,3.02,4.54, 5.87,7
    *.14,7.3,7.86,8.71,8.90,8.9333,7.140,5.91,5.36,5.73,4.80, 4.2,3.4,1
    *.53,2.6,4.47,6.4,8.57,9.01,11.50,12.20,12.50,12.,10.5, 8.65,7.30,7
    *.31,6.684,6.24,4.93,2.7,1.873,3.5,6.15,6.90,6.769, 7.007, 1. ,7.54
    *,5.17,7.87,8.25,8.56,8.80,9.06,9.32,6.96,9.85, 11.40,16.60,19.30,2
    *0.53,22.48,22.42,21.45,19.30,14.19,11.85, 11.34,9.78,9.30, 1. ,4.,
    * 1. ,5., 1. ,11.0,15.37,18.90, 20.5,19.737,11.7,7.,1. , 1. , 1. ,
    *1./
     sum_pz = 0.d0
     sum_z = 0.d0
     do i=1,nne(medium)
       sum_pz = sum_pz + pz(medium,i)
     end do
     do i=1,nne(medium)
       r_pz(i) = pz(medium,i)/sum_pz
       sum_z = sum_z + r_pz(i)*zelem(medium,i)*(zelem(medium,i)+1.)
     end do
     do i=1,nne(medium)
      ele_pdf(i) = r_pz(i)*zelem(medium,i)*(zelem(medium,i)+1.)/sum_z
     end do
с
     _____
     Calculate cdf from pdf
с
     _____
с
     ele_cdf(1) = ele_pdf(1)
     do i=2,nne(medium)
       ele_cdf(i) = ele_cdf(i-1) + ele_pdf(i)
     end do
     call randomset(rnnow)
     do i=1,nne(medium)
       if (rnnow.le.ele_cdf(i)) then
        go to 100
       end if
     end do
100
    continue
          = zelem(medium,i)
     7.
     l_WA = wa(medium,i)
     RHO = RHOTBL(int(Z))
c ----- Start of EGS-BH cross section -----
```

```
c According to the EGS5 CODE SYSTEM p.37 - 54
     AN = 6.02214199D+23 ! Avogadro's number
с -----
                                                       _____
     FSC = 7.297360155253394E-003 ! fine structure constant
     R0 = 2.817943337446684E-013 ! Electric charge
      ! Eq. (2.53) from the EGS5 CODE SYSTEM
      a = FSC*Z
     f_c = a**2.*((1.+a**2.)**(-1.) + 0.20206 - 0.0369*a**2.
           + 0.0083*a**4. - 0.002*a**6.)
     *
      ! Eq. (2.57) from the EGS5 CODE SYSTEM
      if (Z.eq.1.) then
       L_rad = 5.310
      else if (Z.eq.2.) then
       L_{rad} = 4.790
      else if (Z.eq.3.) then
       L rad = 4.740
      else if (Z.eq.4.) then
       L_{rad} = 4.710
      else
       L_rad = log(184.15*Z**(-1./3.))
      end if
      ! Eq. (2.57) from the EGS5 CODE SYSTEM
      if (Z.eq.1.) then
       L_{rad_d} = 6.144
      else if (Z.eq.2.) then
       L_{rad_d} = 5.621
      else if (Z.eq.3.) then
       L_{rad_d} = 5.805
      else if (Z.eq.4.) then
       L_{rad_d} = 5.924
      else
       L_rad_d = log(1194.*Z**(-2./3.))
      end if
      ! Eq. (2.57) from the EGS5 CODE SYSTEM
      xi_bh = L_rad_d / (L_rad - f_c)
      ! No. 80 in Tab. 2.1 from the EGS5 CODE SYSTEM
      Z_AB = Z*(Z+xi_bh)*L_rad
      ! No. 40 in Tab. 2.1 from the EGS5 CODE SYSTEM
      Z_f = Z*(Z+xi_bh)*f_c
      ! when E0 > 50, A' = 1.
      A_d = 1.0
      ! RLC from PEGS data
     RLC = 1./( (AN*RHO/1_WA)*4.0*FSC*RO**2*(Z_AB-Z_F) )
с
     RLC = rlcm(medium)
      E_p = k0 - E
      l_delta = k0*RM/(2.*E_p*E)
      delta = 136.*Z**(-1./3.)*2.*l_delta
c ----- phi1 -----
     if(delta.le.1.) then
       phi1_bh = 20.867 - 3.242*delta + 0.625*delta**2.
      else
       phi1_bh = 21.12 - 4.184*log(delta+0.952)
      end if
c ----- phi2 -----
     if(delta.le.1.) then
       phi2_bh = 20.029 - 1.930*delta + 0.086*delta**2.
      else
       phi2_bh = 21.12 - 4.184*log(delta+0.952)
      end if
```

```
c ----- first factor -----
     f1_bh = a_d * Z*(Z+xi_bh) /(4.*(z_ab-z_f)) /k0**3.
c ----- second factor -----
     if (k0.ge.50.) then
      f2_bh = (E_p**2.+E**2.) * (phi1_bh - 4./3.*log(Z) - 4.*f_c)
     else
       f2_bh = (E_p**2.+E**2.) * (phi1_bh - 4./3.*log(Z))
     end if
c ----- third factor -----
     if (k0.ge.50.) then
       f3_bh = 2./3.*E_p*E * (phi2_bh - 4./3.*log(Z) - 4.*f_c)
     else
      f3_bh = 2./3.*E_p*E * (phi2_bh - 4./3.*log(Z))
     end if
c ----- Original PEGS cross section for pair production ------
     opsigma_p = f1_bh * (f2_bh + f3_bh) * k0
c ----- End of BH cross section -----
c ----- Start of LPM cross section -----
     E_LPM = 7.7e+6*RLC
                                ! E_LPM [MeV]
     ls1 = (Z**(1./3.)/191.)**2.
                                ! E/k0 e-(e+) / photon
     v = E/k0
     sq2s1 = sqrt(2.)*ls1
c ----- s'(x) -----
     s_d = sqrt((E_LPM*k0)/(8.*E*(k0-E)))
c ----- h(x) -----
     h = \log(s_d)/\log(sqrt(2.)*ls1)
c ----- xi(x) -----
     if (s_d.le.sq2s1) then
       xi = 2.
     else if (sq2s1.lt.s_d .and. s_d.le.1.) then
       xi = 1. + h - 0.08*(1.-h)*(1.-(1.-h)**2.)/log(sqrt(2.)*ls1)
     else
      xi = 1.
     end if
c ----- s(x) -----
     s = s_d/(xi)**(1./2.)
c ----- phi(x) -----
     if (s.le.0.01) then
       phi = 6.*s
     else if (0.01.lt.s .and. s.lt.2.) then
     phi = 1. - exp(-6.*s*(1.+(3.-PI)*s)+s**3.
                    /(0.623+0.796*s+0.658*s**2.))
    *
     else
      phi = 1.
     end if
c ----- psi(x) -----
     if (s.le.0.01) then
      psi = 4.*s
     else if(0.01.lt.s .and. s.lt.2.) then
      psi = 1. - exp(-4.*s-8.*s**2.
                     /(1.+3.96*s+4.97*s**2.-0.05*s**3.+7.5*s**4.))
     else
      psi = 1.
     end if
c ----- G(x) -----
     G = 3.*psi - 2.*phi
```

с	Migdal cross section for pair production mgsigma_p = 1./3.*xi * ((3.*psi - 2.*phi) * + 2.*(v**2. + (1v)**2.) * phi)
с	End of LPM cross section
c c	Migdal/Bethe-Heitler ratio_mgop = mgsigma_p/opsigma_p End of BH cross section
	return ! ! Return to collis !

end

B.2.5 LPM 計算用ユーザープログラム

!***********	************************
! *****	************ KEK, High Energy Accelerator Research *
!*****	**************************************
!*** uc-LPM-diele	ectric ****** *

! * * * * * * * * * * * * * * * * * * *	*********************
!* This is a gene	eral User Code based on the cg geometry scheme. *
!**********	***************************************
!	*
PROGRAMMERS:	H. Hirayama *
!	Applied Research Laboratory *
	KFK High Energy Accelerator Research Organization *
	1 1 Obs. Taulubs. Therebi 205 0001
1	1-1, UNO, ISUKUDA, IDAFAKI, 305-0801 *
!	Japan *
!	*
!	E-mail: hideo.hirayama@kek.jp *
!	Telephone: +81-29-864-5451 *
!	Fax: +81-29-864-4051 *
!	*
I	Y Namito *
I	Radiation Science Center *
:	Amplied Dessent Lebenstern
:	Applied Research Laboratory *
!	KEK, High Energy Accelerator Research Urganization *
!	1-1, Oho, Tsukuba, Ibaraki, 305-0801 *
!	Japan *
!	*
!	E-mail: yoshihito.namito@kek.jp *
!	Telephone: +81-29-864-5489 *
!	Fax: +81-29-864-1993 *
	*
I Modified.	V Kiribara *
. Moullieu.	
!	Department of Accelerator Science, *
!	The Graduate University for Advanced Studies, *
!	1-1, Oho, Tsukuba, Ibaraki, 305-0801 *
!	Japan *
!	*
! E-mail: kyoich:	i@post.kek.jp *
!***************	*********
23456789 123456	789 123456789 123456789 123456789 123456789 123456789 12
	main code
!	
· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	
: step 1: Initia.	LIZATION
!	
implicit no	one

! -----

! EGS5 COMMONs

```
!
     include 'include/egs5_h.f'
                                               ! Main EGS "header" file
     include 'include/egs5_bounds.f'
     include 'include/egs5_brempr.f'
      include 'include/egs5_edge.f'
     include 'include/egs5_media.f'
include 'include/egs5_misc.f'
     include 'include/egs5_thresh.f'
     include 'include/egs5_uphiot.f'
      include 'include/egs5_useful.f'
     include 'include/egs5_usersc.f'
     include 'include/egs5_userxt.f'
     include 'include/randomm.f'
      _____
I
     Auxiliary-code COMMONs
I.
      _____
1
     include 'auxcommons/aux_h.f' ! Auxiliary-code "header" file
      include 'auxcommons/edata.f'
     include 'auxcommons/etaly1.f'
     include 'auxcommons/instuf.f'
     include 'auxcommons/lines.f'
     include 'auxcommons/nfac.f'
     include 'auxcommons/watch.f'
      _____
!
Т
     cg related COMMONs
I
     include 'auxcommons/geom_common.f' ! geom-common file
     integer irinn
     common/totals/
                                              ! Variables to score
     * depe,deltae,spec(3,100),emin,nbin
     common/gscore/esumg
                                             ! Variables to score
     real*8 esumg
     real*8 depe,deltae,spec
!**** real*8
                                                             ! Arguments
     real*8 totke
     real*8 rnnow,etot
     real*8 esumt
                                                       ! Local variables
     real*8
    * availke,avpe,avph,avspe,avspg,avspp,avte,desci2,pefs,pef2s,
    * rr0,sigpe,sigte,sigph,sigspg,sigspe,sigspp,tefs,tef2s,wtin,wtsum,
    * xi0,yi0,zi0
     real*8
    * phs(100),ph2s(100),specs(3,100),spec2s(3,100)
                                                       ! Local variables
     real
    * elow,ehigh,rdet,rtcov,rtgap,tcov,tdet,tgap
     real
    * tarray(2),tt,tt0,tt1,cputime
     integer
     * i,idin,ie,ifti,ifto,ii,iiz,imed,ireg,isam,
    * izn,nlist,j,k,n,ner,ntype
      character*24 medarr(1)
     integer nbin
     real*8 emin,emax
     _____
!
```

```
122
```

```
Open files
I.
I ------
               _____
   Units 7-26 are used in pegs and closed. It is better not to use as output file. If they are used, they must be opened
1
Т
!-----
    open(6,FILE='egs5job.out',STATUS='unknown')
    open(4,FILE='egs5job.inp',STATUS='old')
    open(39,FILE='detect_spc.dat',STATUS='unknown')
    _____
!
    call counters_out(0)
ļ
    _____
1-----
! Step 2: pegs5-call
      _____
1----
     _____
!
   Define media before calling PEGS5
T
!
    ------
    nmed=1
    _____
Т
    call block_set
                         ! Initialize some general variables
ļ
    _____
                            ,
    medarr(1)='AU
    do j=1,nmed
     do i=1,24
      media(i,j)=medarr(j)(i:i)
     end do
    end do
    chard(1) = 2.0e-2
                   ! automatic step-size control
    write(6,*) 'chard =',(chard(j),j=1,nmed)
    -----
!
    Run KEK PEGS5 before calling HATCH
!
           !
    write(6,100)
100
   FORMAT(' PEGS5-call comes next'/)
I
    _____
    call pegs5
!
    ==========
!---
    ! Step 3: Pre-hatch-call-initialization
!---
                             _____
   write(6,*) 'Read cg-related data'
!-----
   Initialize CG related parameters
!
!-----
                    ____
   npreci=0 ! PICT data mode for CGView in free format
с
    ifti = 4
            ! Input unit number for cg-data
    write(6,fmt="(' CG data')")
    call geomgt(ifti,6) ! Read in CG data
   write(6,fmt="(' End of CG data',/)")
  -----
ŗ
 Get nreg from cg input data
1
|------
```

nreg=izonin

```
Read material for each refion from egs5job.data
I.
     read(4,*) (med(i),i=1,nreg)
     write(6,*) 'nreg:',nreg
!
   Set option except vacuum region
     do i=1,nreg-1
       if(med(i).ne.0) then
        iphter(i) = 1  ! Switches for PE-angle sampling
        iedgfl(i) = 1
                       ! K & L-edge fluorescence
        iauger(i) = 1
                      ! K & L-Auger
        iraylr(i) = 0
                      ! Rayleigh scattering
        lpolar(i) = 0
                       ! Linearly-polarized photon scattering
        incohr(i) = 0
                       ! S/Z rejection
        iprofr(i) = 0
                      ! Doppler broadening
        impacr(i) = 0
                       ! Electron impact ionization
       end if
        ibrdst = 1
        ibrspl = 0
        nbrspl = 50
с
     end do
     _____
I
     Added by Y. Kirihara
I
     Flag of the LPM effect
I
!
         _____
     useLPM = 1
     Random number seeds. Must be defined before call hatch
1
     or defaults will be used. inseed (1- 2^31)
1
                _____
     luxlev = 1
     inseed=1
     write(6,120) inseed
    FORMAT(/,' inseed=',I12,5X,
120
            ' (seed for generating unique sequences of Ranlux)')
ļ
     _____
     call rluxinit ! Initialize the Ranlux random-number generator
     _____
I
!-----
! Step 4: Determination-of-incident-particle-parameters
! Define initial variables for incident particle normally incident
! on the slab
     iqin=-1
                     ! Incident particle charge - electrons
    ekein=2.5e+4! 25 GeV : Incident electron energyekein=8.0e+3! 8 GeV : Incident electron energy
с
     xin=0.0
                     ! Source position
     yin=0.0
     zin=-1.0
     uin=0.0
                     ! Moving along z axis
     vin=0.0
     win=1.0
     irin=0
                      ! Starting region (0: Automatic search in CG)
     wtin=1.0
                      ! Weight = 1 since no variance reduction used
     pdf data for many source
1
c -----
c log bin
     nbin = 100
     emax = 1.0e+3
     emin = 0.1
     deltae = dlog(emax/emin)/nbin
    Get source region from cg input data
!
```

```
-----
L
I
    if(irin.le.0.or.irin.gt.nreg) then
     call srzone(xin,yin,zin,iqin+2,0,irin)
     call rstnxt(iqin+2,0,irin)
    end if
1-----
! Step 5: hatch-call
1-----
! Maximum total energy of an electron for this problem must be
! defined before hatch call
    emaxe = ekein + RM
                        ! photon
    write(6.130)
   format(/' Call hatch to get cross-section data')
130
    _____
    Open files (before HATCH call)
!
!
      _____
    open(UNIT=KMPI,FILE='pgs5job.pegs5dat',STATUS='old')
    open(UNIT=KMPO,FILE='egs5job.dummy',STATUS='unknown')
    write(6,140)
    FORMAT(/,' HATCH-call comes next',/)
140
    _____
ļ
    call hatch
    _____
T
    _____
    Close files (after HATCH call)
ļ
    ------
!
    close(UNIT=KMPI)
    close(UNIT=KMPO)
       _____
! Print various data associated with each media (not region)
! ----
         ------
    write(6,150)
150
   FORMAT(/,' Quantities associated with each MEDIA:')
    do j=1,nmed
     write(6,160) (media(i,j),i=1,24)
160
     FORMAT(/,1X,24A1)
     write(6,170) rhom(j),rlcm(j)
     FORMAT(5X, ' rho=',G15.7, ' g/cu.cm rlc=',G15.7, ' cm')
170
     write(6,180) ae(j),ue(j)
180
     FORMAT(5X, ' ae=', G15.7, ' MeV ue=', G15.7, ' MeV')
     write(6,190) ap(j),up(j)
    FORMAT(5X, 'ap=',G15.7, 'MeV up=',G15.7, 'MeV',/)
190
    end do
| -----
! Print media and cutoff energies assigned to each region
1 -----
      ------
    do i=1,nreg
     if (med(i) .eq. 0) then
       write(6,200) i
       FORMAT(' medium(',I3,')=vacuum')
200
     else
       write(6,210) i,(media(ii,med(i)),ii=1,24),ecut(i),pcut(i)
210
       FORMAT(' medium(',I3,')=',24A1,
        'ecut=',G10.5,' MeV, pcut=',G10.5,' MeV')
   *
      _____
!
      Print out energy information of K- and L-X-rays
!
ļ
       -----
                            ! Output X-ray energy
       if (iedgfl(i) .ne. 0) then
        ner = nne(med(i))
        do iiz=1,ner
```

```
izn = zelem(med(i),iiz) ! Atomic number of this element
           write(6,220) izn
220
           FORMAT(' X-ray information for Z=',I3)
           write(6,230) (ekx(ii,izn),ii=1,10)
           FORMAT(' K-X-ray energy in keV',/,
230
                 4G15.5,/,4G15.5,/,2G15.5)
           write(6,240) (elx1(ii,izn),ii=1,8)
           FORMAT(' L-1 X-ray in keV',/,4G15.5,/,4G15.5)
240
           write(6,250) (elx2(ii,izn),ii=1,5)
           FORMAT(' L-2 X-ray in keV',/,5G15.5)
250
           write(6,260) (elx3(ii,izn),ii=1,7)
260
           FORMAT(' L-3 X-ray in keV',/,4G15.5,/,3G15.5)
         end do
        end if
      end if
    end do
    write(6,fmt="(' CG data')")
!-----
                     _____
! Step 6: Initialization-for-howfar
------
    _____
1---
! Step 7: Initialization-for-ausgab
!----
    ncount = 0
    ilines = 0
    nwrite = 10
    nlines = 10
    idin = -1
    totke = 0.
    wtsum = 0.
ļ
    ------
    call ecnsv1(0,nreg,totke)
    call ntally(0,nreg)
    _____
ļ
    write(6,270)
270
   format(/,' Energy/coordinates/direction cosines/etc.',/,
           6X,'e',16X,'x',14X,'y',14X,'z'/
1X,'u',14X,'v',14X,'w',9X,'iq',4X,'ir',3X,'iarg',/)
    *
    *
    Zero the variables
!
    depe=0.D0
    pefs=0.D0
    pef2s=0.D0
    tefs=0.D0
    tef2S=0.D0
    do j=1,nbin
      phs(j)=0.D0
      ph2s(j)=0.D0
      do ntype=1,3
        spec(ntype,j)=0.D0
        specs(ntype,j)=0.D0
        spec2s(ntype, j)=0.D0
      end do
    end do
    Set histories
I.
    ncases=1.0e+8
с
    ncases=1.0e+9
    tt0=tarray(1)
!----
     _____
! Step 8: Shower-call
1-----
```

```
! Write batch number
```

```
! -----
    do i=1.ncases
                                     ! Start of shower call-loop
                                     | ------
      _____
      Select incident energy
!
I
      ------
      wtin = 1.0
      esumg = 0.d0
      wtsum = wtsum + wtin
                                   ! Keep running sum of weights
      etot = ekein + iabs(iqin)*RM
                                   ! Incident total energy (MeV)
                                ! Available K.E. (MeV) in system
      if(iqin.eq.1) then
       availke = ekein + 2.0*RM
                                 ! for positron
      else
                                 ! Available K.E. (MeV) in system
        availke = ekein
                                  ! for photon and electron
      end if
      totke = totke + availke
                                        ! Keep running sum of KE
      _____
I
      Select incident angle
I
I
      _____
      _____
ļ
      Print first NWRITE or NLINES, whichever comes first
I
                 _____
      if (ncount .le. nwrite .and. ilines .le. nlines) then
        ilines = ilines + 1
        write(6,280) etot,xin,yin,zin,uin,vin,win,iqin,irin,idin
        FORMAT(4G15.7/3G15.7,3I5)
280
      end if
      _____
!
      call shower (iqin,etot,xin,yin,zin,uin,vin,win,irin,wtin)
I
      _____
      do ntype=1,3
        do ie=1,nbin
          if (ntype.eq.1) then
           elow = exp( ( ie - 1) * deltae) * emin
           ehigh = exp( ie * deltae) * emin
           if (esumg.ge.elow .and. esumg.lt.ehigh) then
             spec(ntype,ie) = spec(ntype,ie) + 1
           end if
           specs(ntype,ie)=specs(ntype,ie)+spec(ntype,ie)
           spec2s(ntype,ie)=spec2s(ntype,ie) +
                         spec(ntype,ie)*spec(ntype,ie)
    *
           spec(1,ie)=0.D0
          endif
          specs(ntype,ie)=specs(ntype,ie)+spec(ntype,ie)
          spec2s(ntype,ie)=spec2s(ntype,ie)+
             spec(ntype,ie)*spec(ntype,ie)
          spec(ntype,ie)=0.D0
        end do
      end do
      ncount = ncount + 1
                              ! Count total number of actual cases
                                     ! -----
     end do
                                     ! End of CALL SHOWER loop
                                     ! ------
```

tt1=tarray(1)

```
cputime=tt1-tt0
     write(6,300) cputime
300
     format(' Elapsed Time (sec)=',G15.5)
1-----
! Step 9: Output-of-results
                              _____
             -----
!---
     write(6,310) ncount,ncases,totke
310 FORMAT(/,' Ncount=',I10,' (actual cases run)',/,
           ' Ncases=',I10,' (number of cases requested)',/,
    *
            ' TotKE =',G15.5,' (total KE (MeV) in run)')
    *
     if (totke .le. 0.D0) then
       write(6,320) totke,availke,ncount
320
      FORMAT(//, ' Stopped in MAIN with TotKE=',G15.5,/,
             ' AvailKE=',G15.5, /,' Ncount=',I10)
    *
      stop
     end if
     tdet=7.62
     rdet=3.81
     tcov=0.1
     rtcov=0.1
     tgap=0.5
     rtgap=0.5
     write(6,330) tdet,rdet,tcov,rtcov,tgap,rtgap
    FORMAT(/' Detector length=',G15.5,' cm'/
330
           ' Detector radius=',G15.5,' cm'/
           ' Al cover thickness=',G10.2,' cm'/
    *
    *
           ' Al cover side thickness=',G10.2,' cm'/
            ' Front gap =',G10.2,' cm'/' Side gap =',G10.2,' cm'/)
     write(6,340) ekein
     FORMAT(' Results for ',G15.5,'MeV photon'/)
340
     -----
ļ
I
     Calculate average and its deviation
ļ
      _____
ı
     _____
     Peak efficiency
ļ
!
     _____
     avpe = pefs/ncount
     pef2s=pef2s/ncount
     sigpe=dsqrt((pef2s-avpe*avpe)/ncount)
     avpe = avpe*100.0
     sigpe = sigpe*100.0
     write(6,350) avpe,sigpe
350
     FORMAT(' Peak efficiency =',G11.4, '+-',G9.2,' %')
     _____
ļ
     Total efficiency
!
I
     avte = tefs/ncount
     tef2s = tef2s/ncount
     sigte = dsqrt((tef2s-avte*avte)/ncount)
     avte = avte*100.0
     sigte = sigte*100.0
     write(6,360) avte,sigte
     FORMAT(' Total efficiency =',G11.4,'+-',G9.2,' %')
360
ļ
     Particle spectrum. Incident particle spectrum to detector.
1
!
                ------
     write(6,400)
400
    FORMAT('# Particle spectrum crossing the detector plane'/
    *
            ,'# ',28%,'particles/MeV/source photon'/
           '# Upper energy [MeV]',6X,' Gamma +- error ',9X,
' Electron +- error ', 6X,' Positron +- error')
    *
    *
```

```
write(39,405)
405
   FORMAT('# Particle spectrum crossing the detector plane'/
          ,'# ',28X,'particles/MeV/source photon'/
          '# Upper energy [MeV]',6X,' Gamma +- error ',9X,
' Electron +- error ', 6X,' Positron +- error')
    *
    *
    do ie=1.100
c -----
               _____
c log bin
      elow = exp( (ie-1)*deltae ) * emin
      ehigh = exp( ie*deltae ) * emin
          -----
                      с -----
                                   _____
     if (elow .gt. ekein ) go to 420
    _____
I
    Gamma spectrum per MeV per source
I
           ------
I
      avspg = specs(1,ie)/ncount
      spec2s(1,ie)=spec2s(1,ie)/ncount
      sigspg=dsqrt((spec2s(1,ie)-avspg*avspg)/ncount)
        _____
I
    Electron spectrum per MeV per source
T
      avspe = specs(2,ie)/ncount
      spec2s(2,ie)=spec2s(2,ie)/ncount
      sigspe=dsqrt((spec2s(2,ie)-avspe*avspe)/ncount)
     _____
    Positron spectrum per MeV per source
I
I
                    _____
      avspp = specs(3,ie)/ncount
      spec2s(3,ie)=spec2s(3,ie)/ncount
      sigspp=dsqrt((spec2s(3,ie)-avspp*avspp)/ncount)
      write(6,410) ehigh,avspg,sigspg,avspe,sigspe,avspp,sigspp
FORMAT(' ',G10.5,' ',G12.5,' ',G12.5))
410
      write(39,415) ehigh,avspg,sigspg,avspe,sigspe,avspp,sigspp
415
     FORMAT('
                  ',G10.5,' ',3(' ',G12.5,' ',G12.5))
    end do
420
    continue
    nlist=1
    _____
ļ
    call ecnsv1(nlist,nreg,totke)
    call ntally(nlist,nreg)
     _____
    _____
    call counters_out(1)
    _____
    stop
    end
!-----last line of main code-----
!-----ausgab.f-----
! Version: 080708-1600
! Reference: SLAC-265 (p.19-20, Appendix 2)
```

```
1 --
! Required subroutine for use with the EGS5 Code System
    1
! A AUSGAB to:
   1) Score energy deposition
Т
I.
  2) Score particle information enter to detector from outside
  3) Print out particle transport information
  4) call plotxyz if imode=0
I.
| ------
     subroutine ausgab(iarg)
     implicit none
     include 'include/egs5_h.f'
                                        ! Main EGS "header" file
    include 'include/egs5_epcont.f'
                                 ! COMMONs required by EGS5 code
     include 'include/egs5_misc.f'
     include 'include/egs5_stack.f'
     include 'include/egs5_useful.f'
    include 'auxcommons/aux_h.f' ! Auxiliary-code "header" file
     include 'auxcommons/etaly1.f'
                                    ! Auxiliary-code COMMONs
    include 'auxcommons/lines.f'
     include 'auxcommons/ntaly1.f'
     include 'auxcommons/watch.f'
    common/totals/
                                      ! Variables to score
    * depe,deltae,spec(3,100),emin,nbin
    common/gscore/esumg
                                      ! Variables to score
    real*8 esumg
    real*8 depe,deltae,spec,emin,elow,ehigh,ee,pe
    integer
                                                    ! Arguments
    * iarg,nbin
    real*8
                                              ! Local variables
    * edepwt
    integer
    * ie,iql,irl,ntype
     _____
    Set some local variables
!
     _____
    irl = ir(np)
    iql = iq(np)
     edepwt = edep*wt(np)
     _____
I
    Keep track of energy deposition (for conservation purposes)
!
I
                       if (iarg .lt. 5) then
      esum(iql+2,irl,iarg+1) = esum(iql+2,irl,iarg+1) + edepwt
      nsum(iql+2,irl,iarg+1) = nsum(iql+2,irl,iarg+1) + 1
     end if
I
       _____
    Score energy deposition inside imaginary detector
I
                     _____
    if (irl.eq.2) then
      depe = depe + edepwt
```

!

```
Score particle information if it enters from outside
!
1
              if (irl.ne.irold .and. iarg .eq. 0) then
                  if (iql .eq. 0) then
                                                                               ! photon
                      ntype=1
                      esumg = esumg + e(np)
                  elseif (iql .eq. -1) then
                                                                               ! electron
                     ntype=2
                      do ie=1,nbin
                         elow = exp( ( ie - 1) * deltae) * emin
                          ehigh = exp( ie * deltae) * emin
                          ee = e(np) - RM
                         if (ee.ge.elow .and. ee.lt.ehigh) then
                               spec(ntype,ie) = spec(ntype,ie) + wt(np)
                         end if
                      end do
                  else
                                                                                ! positron
                     ntype=3
                      do ie=1,nbin
                         elow = exp( ( ie - 1) * deltae) * emin
ehigh = exp( ie * deltae) * emin
                         pe = e(np) - RM
                          if (pe.ge.elow .and. pe.lt.ehigh) then
                               spec(ntype,ie) = spec(ntype,ie) + wt(np)
                         end if
                      end do
                  end if
              end if
           end if
           _____
          Print out stack information (for limited number cases and lines)
!
                              1
           if (ncount .le. nwrite .and. ilines .le. nlines) then
              ilines = ilines + 1
              write(6,100) e(np),x(np),y(np),z(np),u(np),v(np),w(np),
                                     iql,irl,iarg
             FORMAT(4G15.7/3G15.7,3I5)
 100
           end if
T
          Print out particle transport information (if switch is turned on)
i
           _____
1
!
                                              _____
          if (iwatch .gt. 0) call swatch(iarg,iwatch)
!
                                              return
           end
!-----last line of ausgab.f-----
!-----howfar.f-----
! Version: 070627-1600
! Reference: T. Torii and T. Sugita, "Development of PRESTA-CG
! Incorporating Combinatorial Geometry in EGS4/PRESTA", JNC TN1410 2002-201,
! Japan Nuclear Cycle Development Institute (2002).
! Improved version is provided by T. Sugita. 7/27/2004
              -----
!23456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 1234567
! ----
                         -----
! Required (geometry) subroutine for use with the EGS5 Code System
! ---
! This is a CG-HOWFAR.
1 ------
```

```
131
```

```
subroutine howfar
      implicit none
С
                                       ! Main EGS "header" file
      include 'include/egs5_h.f'
      include 'include/egs5_epcont.f' ! COMMONs required by EGS5 code
      include 'include/egs5_stack.f'
      include 'auxcommons/geom_common.f' ! geom-common file
с
c
      integer i,j,jjj,ir_np,nozone,jty,kno
      integer irnear, irnext, irlold, irlfg, itvlfg, ihitcg
      double precision xidd, yidd, zidd, x_np, y_np, z_np, u_np, v_np, w_np
      double precision tval,tval0,tval00,tval10,tvalmn,delhow
      double precision atvaltmp
      integer iq_np
с
      ir_np = ir(np)
      iq_np = iq(np) + 2
с
      if(ir_np.le.0) then
       write(6,*) 'Stopped in howfar with ir(np) <=0'</pre>
        stop
      end if
с
      if(ir_np.gt.izonin) then
        write(6,*) 'Stopped in howfar with ir(np) > izonin'
        stop
      end if
с
      if(ir_np.EQ.izonin) then
        idisc=1
       return
      end if
с
      tval=1.d+30
      itvalm=0
с
      body check
с
      u_np=u(np)
      v_np=v(np)
      w_np=w(np)
      x_np=x(np)
      y_np=y(np)
      z_np=z(np)
с
      do i=1,nbbody(ir_np)
        nozone=ABS(nbzone(i,ir_np))
        jty=itblty(nozone)
       kno=itblno(nozone)
      rpp check
с
        if(jty.eq.ityknd(1)) then
          if(kno.le.0.or.kno.gt.irppin) go to 190
          call rppcg1(kno,x_np,y_np,z_np,u_np,v_np,w_np)
      sph check
с
        elseif(jty.eq.ityknd(2)) then
          if(kno.le.0.or.kno.gt.isphin) go to 190
          call sphcg1(kno,x_np,y_np,z_np,u_np,v_np,w_np)
      rcc check
с
        elseif(jty.eq.ityknd(3)) then
          if(kno.le.0.or.kno.gt.irccin) go to 190
          call rcccg1(kno,x_np,y_np,z_np,u_np,v_np,w_np)
      trc check
с
        elseif(jty.eq.ityknd(4)) then
          if(kno.le.O.or.kno.gt.itrcin) go to 190
          call trccg1(kno,x_np,y_np,z_np,u_np,v_np,w_np)
с
      tor check
        elseif(jty.eq.ityknd(5)) then
         if(kno.le.0.or.kno.gt.itorin) go to 190
          call torcg1(kno,x_np,y_np,z_np,u_np,v_np,w_np)
```

```
rec check
с
        elseif(jty.eq.ityknd(6)) then
          if(kno.le.0.or.kno.gt.irecin) go to 190
          call reccg1(kno,x_np,y_np,z_np,u_np,v_np,w_np)
      ell check
с
        elseif(jty.eq.ityknd(7)) then
         if(kno.le.O.or.kno.gt.iellin) go to 190
          call ellcg1(kno,x_np,y_np,z_np,u_np,v_np,w_np)
     wed check
с
        elseif(jty.eq.ityknd(8)) then
          if(kno.le.0.or.kno.gt.iwedin) go to 190
         call wedcg1(kno,x_np,y_np,z_np,u_np,v_np,w_np)
с
     box check
        elseif(jty.eq.ityknd(9)) then
         if(kno.le.0.or.kno.gt.iboxin) go to 190
          call boxcg1(kno,x_np,y_np,z_np,u_np,v_np,w_np)
     arb check
с
        elseif(jty.eq.ityknd(10)) then
          if(kno.le.0.or.kno.gt.iarbin) go to 190
          call arbcg1(kno,x_np,y_np,z_np,u_np,v_np,w_np)
с
     hex check
        elseif(jty.eq.ityknd(11)) then
          if(kno.le.0.or.kno.gt.ihexin) go to 190
          call hexcg1(kno,x_np,y_np,z_np,u_np,v_np,w_np)
с
     haf check
        elseif(jty.eq.ityknd(12)) then
         if(kno.le.0.or.kno.gt.ihafin) go to 190
         call hafcg1(kno,x_np,y_np,z_np,u_np,v_np,w_np)
с
     tec check
        elseif(jty.eq.ityknd(13)) then
         if(kno.le.O.or.kno.gt.itecin) go to 190
          call teccg1(kno,x_np,y_np,z_np,u_np,v_np,w_np)
с
      gel check
        elseif(jty.eq.ityknd(14)) then
          if(kno.le.0.or.kno.gt.igelin) go to 190
          call gelcg1(kno,x_np,y_np,z_np,u_np,v_np,w_np)
С
c**** add new geometry in here
с
       end if
 190 continue
      end do
с
      irnear=ir_np
     if(itvalm.eq.0) then
        tval0=cgeps1
        xidd=x_np+tval0*u_np
        yidd=y_np+tval0*v_np
        zidd=z_np+tval0*w_np
 310
      continue
          if(x_np.ne.xidd.or.y_np.ne.yidd.or.z_np.ne.zidd) goto 320
          tval0=tval0*10.d0
         xidd=x_np+tval0*u_np
         yidd=y_np+tval0*v_np
         zidd=z_np+tval0*w_np
         go to 310
 320
        continue
        write(*,*) 'srzone:1'
с
        call srzone(xidd,yidd,zidd,iq_np,ir_np,irnext)
с
        if(irnext.ne.ir_np) then
          tval=0.0d0
         irnear=irnext
        else
          tva100=0.0d0
         tval10=10.0d0*tval0
         irlold=ir_np
         irlfg=0
 330
         continue
         if(irlfg.eq.1) go to 340
```

```
tval00=tval00+tval10
            if(tval00.gt.1.0d+06) then
              write(6,9000) iq(np),ir(np),x(np),y(np),z(np),
                            u(np),v(np),w(np),tval00
    &
9000 format(' TVAL00 ERROR : iq,ir,x,y,z,u,v,w,tval=',
    &
             2I3,1P7E12.5)
             stop
            end if
           xidd=x_np+tval00*u_np
            yidd=y_np+tval00*v_np
            zidd=z_np+tval00*w_np
            call srzold(xidd,yidd,zidd,irlold,irlfg)
           go to 330
 340
          continue
с
         tval=tval00
         do j=1,10
           xidd=x_np+tval00*u_np
           yidd=y_np+tval00*v_np
           zidd=z_np+tval00*w_np
           write(*,*) 'srzone:2'
с
            call srzone(xidd,yidd,zidd,iq_np,irlold,irnext)
            if(irnext.ne.irlold) then
              tval=tval00
              irnear=irnext
            end if
           tval00=tval00-tval0
          end do
          if(ir_np.eq.irnear) then
            write(0,*) 'ir(np),tval=',ir_np,tval
          end if
        end if
      else
       do j=1,itvalm-1
         do i=j+1,itvalm
            if(atval(i).lt.atval(j)) then
              atvaltmp=atval(i)
              atval(i)=atval(j)
              atval(j)=atvaltmp
            endif
          enddo
        enddo
        itvlfg=0
        tvalmn=tval
        do jjj=1,itvalm
         if(tvalmn.gt.atval(jjj)) then
           tvalmn=atval(jjj)
          end if
         delhow=cgeps2
         tval0=atval(jjj)+delhow
         xidd=x_np+tval0*u_np
         yidd=y_np+tval0*v_np
         zidd=z_np+tval0*w_np
 410
          continue
          if(x_np.ne.xidd.or.y_np.ne.yidd.or.z_np.ne.zidd) go to 420
           delhow=delhow*10.d0
            tval0=atval(jjj)+delhow
           xidd=x_np+tval0*u_np
           yidd=y_np+tval0*v_np
           zidd=z_np+tval0*w_np
         go to 410
 420
          continue
         write(*,*) 'srzone:3'
с
          call srzone(xidd,yidd,zidd,iq_np,ir_np,irnext)
          if((irnext.ne.ir_np.or.atval(jjj).ge.1.).and.
             tval.gt.atval(jjj)) THEN
    &
            tval=atval(jjj)
            irnear=irnext
           itvlfg=1
            goto 425
```

```
end if
        end do
  425
        continue
        if(itvlfg.eq.0) then
          tval0=cgmnst
          xidd=x_np+tval0*u_np
          yidd=y_np+tval0*v_np
          zidd=z_np+tval0*w_np
  430
          continue
          if(x_np.ne.xidd.or.y_np.ne.yidd.or.z_np.ne.zidd) go to 440
            tval0=tval0*10.d0
            xidd=x_np+tval0*u_np
            yidd=y_np+tval0*v_np
            zidd=z_np+tval0*w_np
            go to 430
  440
          continue
          if(tvalmn.gt.tval0) then
            tval=tvalmn
          else
            tval=tval0
          end if
        end if
      end if
      ihitcg=0
      if(tval.le.ustep) then
        ustep=tval
        ihitcg=1
      end if
      if(ihitcg.eq.1) THEN
        if(irnear.eq.0) THEN
          write(6,9200) iq(np),ir(np),x(np),y(np),z(np),
     X.
                        u(np),v(np),w(np),tval
 9200 format(' TVAL ERROR : iq, ir, x, y, z, u, v, w, tval=', 2I3, 1P7E12.5)
          idisc=1
          itverr=itverr+1
          if(itverr.ge.100) then
            stop
          end if
          return
        end if
        irnew=irnear
        if(irnew.ne.ir_np) then
          call rstnxt(iq_np,ir_np,irnew)
        endif
      end if
      return
      end
!-----last line of subroutine howfar-----
C ------ uc_LPM_dielectric.inp ------
ELEM
&INP IAPRIM=0, IBOUND=1, INCOH=1, ICPROF=0 /END
AU
                               AU
AU
ENER.
&INP AE=0.611,UE=3.0e+4,AP=0.1,UP=3.0e+4 /END
TEST
&INP /END
PWLF
&INP /END
DECK
&INP /END
C ------ uc_LPM_dielectric.data ------

        RPP
        1
        -5.00
        5.00
        -5.00
        5.00
        0.00
        0.020

        RPP
        2
        -5.00
        5.00
        -5.00
        5.00
        100.00

        3 -10.00 10.00 -10.00 20.00
   RPP
                                                -2.00 110.00
   RPP
        4 -11.00 11.00 -11.00 21.00 -3.00 111.00
END
   Z1
          +1
```

```
135
```
Z2			+2					
Z3			+3	-1	-2			
Z4			+4	-3				
END								
1	0	0	0					

補遺C Spin-Molière モデルの計算プ ログラム

本章では、4章の Spin-Molière の組み込みにおいて、EGS5 コードの修正および追加 を行った箇所のフローチャートおよびプログラムリストを示す。このプログラムは、単 元素の物質にのみ適用可能である。

C.1 フローチャート



図 C.1: MSCAT サブルーチンの追加箇所。



図 C.2: MRCAL サブルーチン。 138

C.2 プログラムリスト

C.2.1 MSCAT サブルーチン

```
-----egs5_mscat.f-----
! Version: 060313-1005
 ! Reference: SLAC-R-730/KEK-2005-8
                                                                  _____
 I -----
                            ------
! Modified by Y.Kirihara 06.July.2008
! Include Mott/Ruth rejection
! Rejection for cos<sup>{2</sup>}(theta/2)
                         _____
 I ----
! 23456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123
            subroutine mscat
            implicit none
            include 'include/egs5_h.f'
                                                                                              ! Main EGS5 "header" file
            include 'include/egs5_elecin.f'
                                                                                 ! COMMONs required by EGS5 code
            include 'include/egs5_epcont.f'
            include 'include/egs5_misc.f'
            include 'include/egs5_ms.f'
            include 'include/egs5_mults.f'
            include 'include/egs5_media.f'
            include 'include/egs5_stack.f'
            include 'include/egs5_thresh.f'
            include 'include/egs5_uphiin.f'
            include 'include/egs5_uphiot.f'
            include 'include/egs5_useful.f'
            include 'include/egs5_userpr.f'
            include 'include/egs5_usersc.f'
            include 'include/counters.f'
                                                                              ! Additional (non-EGS5) COMMONs
            real*8 rms1,rms2,rms3,rms4,rms5,rms6,rms7,rms8
                                                                                                                          ! Arguments
            real*8
                                                                                                             ! Local variables
          * g21,g22,g31,g32,g2,g3,
          * bm1,bm2,bi,bmd,xr,eta,thr,cthet
            integer i21,i22,i31,i32
            integer iegrid, iamu, iprt, ik1, im
            real*8 decade,delog,demod, xmu, xi, b1,c1, x1,x2, fject,fmax
           real*8 ktot
            _____
с
            Added by Y. Kirihara 06.July.2008
с
с
            Parameter mott_ruth and rms9
с
            using Mott/Ruth rejection at line 204-206
с
                                                                                _____
            real*8 mott_ruth,rms9
            integer useSpinM
            imscat = imscat + 1
                                                                                     ! Count entry into subroutine
            im = medium
I
            GS multiple scattering distribution. Optional,
            and kinetic energy must be less than 100 MeV.
            if(useGSD(im).ne.0 .and. eke.lt.msgrid(nmsgrd(im),im)) then
                if(iq(np) .eq. -1) then
                   iprt = 1
                else
```

```
iprt = 2
   endif
   !--> find the correct energy interval
   delog = DLOG10(eke*1.d6)
   demod = MOD(delog,1.d0)
   decade = delog - demod
   iegrid = nmsdec(im) * (decade - initde(im) + demod) - jskip(im)
   if(iegrid .ge. nmsgrd(im)) iegrid = nmsgrd(im) - 1
   !--> randommly select which energy point to use
   fject = (eke - msgrid(iegrid,im)) /
&
                  (msgrid(iegrid+1,im) - msgrid(iegrid,im))
   call randomset(xi)
   if(xi .lt. fject) iegrid = iegrid +1
   !--> find the correct K1 interval
   ktot = k1rsd(np) + k1init(np)
   ik1 = DLOG(ktot/k1grd(iprt,1)) / dk1log(iprt) + 1
   if(ik1 .gt. NK1) then
    ik1 = NK1-1
   else if(ik1 .le. 0) then
    ik1 = 1
   endif
   !--> randommly select which interval to use
   fject = (ktot - k1grd(iprt,ik1)) /
ይ
                  (k1grd(iprt,ik1+1) - k1grd(iprt,ik1))
   call randomset(xi)
   if(xi .lt. fject) ik1 = ik1 + 1
   !--> first check for no-scatter probability
   call randomset(xi)
   if(xi.lt.pnoscat(iprt,iegrid,ik1,im)) return
   !--> get the angular interval
   call randomset(xi)
   iamu = xi * neqp(im) + 1
   !--> if we're in the last bin, get the sub-bin number
   if(iamu .eq. neqp(im)) then
    call randomset(xi)
    if(xi .lt. ecdf(2,iprt,iegrid,ik1,im)) then
      iamu = 1
    else
      call findi(ecdf(1,iprt,iegrid,ik1,im),xi,neqa(im)+1,iamu)
     endif
    iamu = iamu + neqp(im) - 1
   endif
   b1 = ebms(iamu,iprt,iegrid,ik1,im)
   eta = eetams(iamu,iprt,iegrid,ik1,im)
   x1 = eamu(iamu,iprt,iegrid,ik1,im)
   x2 = eamu(iamu+1,iprt,iegrid,ik1,im)
   c1 = (x2 + eta) / (x2 - x1)
   fmax = 1.d0 + b1 * (x2 - x1)**2
   fmax = 1.d0 + .25d0 * b1 * (x2 - x1)**2
   !--> rejection loop
   continue
    !--> sample Wentzel shape part of fit
    call randomset(xi)
    xmu = ((eta * xi) + (x1 * c1)) / (c1 - xi)
     !--> rejection test
    fject = 1.d0 + b1 * (xmu - x1) * (x2 - xmu)
    call randomset(xi)
    if(xi * fmax .gt. fject) go to 6
   costhe = 1.d0 - 2.d0 * xmu
```

ļ

6

```
sinthe = DSQRT(1.d0 - costhe * costhe)
       iskpms = 0
       return
     !--> user or lower limit initiated skip of MS
     else if (nomsct(ir(np)).eq.1 .or. iskpms.ne.0) then
       sinthe = 0.
       costhe = 1.
       theta = 0.
       noscat = noscat + 1
       iskpms = 0
       return
     end if
     xr = sqrt(gms*tvstep*b)
  Set bi (B-inverse) that will be used in sampling
Т
   (bi must not be larger than 1/lambda=1/2)
I.
     if (b .gt. 2.) then
      bi = 1./b
     else
      bi = 0.5
     end if
     bmd = 1. + 1.75*bi
     bm1 = (1. - 2./b)/bmd
bm2 = (1. + 0.025*bi)/bmd
                1 ------
1
     continue
               ! Loop for Bethe correction factor (or other) rejection
               | -----
       call randomset(rms1)
       if (rms1 .le. bm1) then
                                                       ! Gaussian, F1
         call randomset(rms2)
         if (rms2 .eq. 0.) then
          rms2 = 1.E-30
         end if
         thr = sqrt(max(0.D0,-log(rms2)))
       else if (rms1 .le. bm2) then
                                                           ! Tail, F3
         call randomset(rms3)
         call randomset(rms4)
         eta = max(rms3,rms4)
         i31 = b0g31 + eta*b1g31
         g31 = g310(i31) + eta*(g311(i31) + eta*g312(i31))
         i32 = b0g32 + eta*b1g32
         g32 = g320(i32) + eta*(g321(i32) + eta*g322(i32))
         g3 = g31 + g32*bi
                                                ! Rejection function
         call randomset(rms5)
         if (rms5 .gt. g3) go to 1
         thr = 1./eta
                    ! Central correction, F2
       else
         call randomset(rms6)
         thr = rms6
         i21 = b0g21 + thr*b1g21
         g21 = g210(i21) + thr*(g211(i21) + thr*g212(i21))
         i22 = b0g22 + thr*b1g22
         g22 = g220(i22) + thr*(g221(i22) + thr*g222(i22))
         g2 = g21 + g22*bi
                                                 ! Rejection function
         call randomset(rms7)
         if (rms7 .gt. g2) go to 1
       end if
       theta = thr*xr
                        ! Real angle (thr is the reduced angle)
       if (theta .ge. PI) go to 1
       sinthe = sin(theta)
       call randomset(rms8)
       if (rms8**2*theta .le. sinthe) go to 2
     go to 1
```

```
2
    continue
     cthet = PI5D2 - theta
     costhe = sin(cthet)
      _____
с
      Added by Y. Kirihara 06,17.July.2008
с
      Rejection by Mott/Ruth:cos<sup>{2</sup>}(theta/2)
с
с
      and call linear interpolation of Mott/Ruth ratio subroutine "mrcal"
с
c useSpinM is use Moliere including spin effect.
         0: not use.
с
         1: \cos^{2}(\frac{1}{2})
с
         2: Mott/Ruth subroutine "mrcal"
с
      useSpinM = 2
      call randomset(rms9)
      if (useSpinM.eq.0) then
       go to 3
      else if (useSpinM.eq.1) then
        mott_ruth = ( cos(theta/2) )**2
        if (rms9 .ge. mott_ruth) go to 1
      else if (useSpinM.eq.2) then
        call mrcal(eke,theta,mott_ruth)
        if (rms9 .ge. mott_ruth) go to 1
      end if
3
      continue
                  _____
c
                                             | -----
     return
                                             ! Return to ELECTR
                                             1 -----
     end
!-----last line of egs5_mscat.f-----
```

C.2.2 MRCAL サブルーチン

!-		egs5_mrcal.f	
! -			
!	PROGRAMMERS:	Y. Kirihara	*
!		Radiation Science Center	*
!		Applied Science Laboratory	*
!		KEK, High Energy Accelerator Research Organization	*
!		1-1, Oho, Tsukuba, Ibaraki, 305-0801	*
!		Japan	*
!			*
!		E-mail: kyoichi@post.kek.jp	*
! -			

subroutine mrcal(eke,theta,mott_ruth)

```
implicit none
```

```
integer i,j,n_a,n_e,n_c
real*8 mr_t(13),mr_r(10,13),theta,mott_ruth,e2r(10),eke,max_mr
real*8 e_low,e_high
```

```
      n_a = 13
      ! column: Number of Angle

      n_e = 10
      ! row: Number of Energy
```

! Energy 1:10, 2:5, 3:2.5, 4:1.0, 5:0.5, 6:0.25, 7:0.1, 8:0.05, ! 9:0.025, 10:0.005 in [MeV] data e2r/10.,5.,2.5,1.0,0.5,0.25,0.1,0.05,0.025,0.005/

```
open(UNIT= 51,FILE='mr_Z_79.dat',STATUS='unknown')
read(51,*) ( mr_t(j),( mr_r(i,j),i=1,n_e ),j=1,n_a)
```

```
do j=1,n_a
   do i=2,n_e
    mr_r(i,j) = mr_r(i,j)/max_mr
   end do
end do
```

close(51)

----c----- Interpolation algorithm -----_____ do j = 1,n_a-1 ! angle loop :column if (mr_t(j).lt.theta .and. theta.lt.mr_t(j+1)) then do i = 1,n_e-1 ! energy loop :row if (e2r(i+1).lt.eke .and. eke.lt.e2r(i)) then $e_{high} = mr_r(i,j) + (mr_r(i,j+1)-mr_r(i,j))$ $/(mr_t(j+1)-mr_t(j))*(theta-mr_t(j))$ e_low = mr_r(i+1,j) + (mr_r(i+1,j+1)-mr_r(i+1,j)) /($mr_t(j+1)-mr_t(j)$)*(theta-mr_t(j)) mott_ruth = e_low + (e_high-e_low) /(e2r(i)-e2r(i+1))*(eke-e2r(i+1)) ÷ ! just energy else if (eke.eq.e2r(i) .and. i.ne.1 .and. i.ne.n_e) then $mott_ruth = mr_r(i,j) + (mr_r(i,j+1)-mr_r(i,j))$ * /($mr_t(j+1)-mr_t(j)$)*(theta - $mr_t(j)$) ! energy less than 0.005 MeV else if (i.eq.1 .and. eke.le.e2r(n_e)) then $mott_ruth = mr_r(n_e, j) + (mr_r(n_e, j+1) - mr_r(n_e, j))$ /(mr_t(j+1)-mr_t(j))*(theta - mr_t(j)) * ! energy greater than 10.0 MeV
else if (i.eq.1 .and. eke.ge.e2r(1)) then mott_ruth = mr_r(1,j) + (mr_r(1,j+1)-mr_r(1,j)) /(mr_t(j+1)-mr_t(j))*(theta - mr_t(j)) end if end do ! end energy loop else if (mr_t(j).eq.theta) then ! just theta do i = 1,n_e-1 ! energy loop if (e2r(i+1).lt.eke .and. eke.lt.e2r(i)) then mott_ruth = mr_r(i+1,j) + (mr_r(i,j)-mr_r(i+1,j)) /(e2r(i)-e2r(i+1))*(eke-e2r(i+1)) * else if (eke.eq.e2r(i)) then ! just energy mott_ruth = mr_r(i,j) ! energy less than 0.005 else if (i.eq.1 .and. eke.le.e2r(n_e)) then mott_ruth = mr_r(n_e,j)

! energy greater than 10.0

mott_ruth = mr_r(1,j)

else if (i.eq.1 .and. eke.ge.e2r(1)) then

```
! -------
! Return to mscat
```

return

c-----

end if end do end if end do

1 -----

C.2.3 Spin-Molière計算用ユーザープログラム

```
********************************** High Energy Accelerator Research Organization*
!*** u c r e s t e r ****
                                                             EGS5.0 USER CODE - 11 Sep 2006/1315 *
     *****
!* This is a simple plane geometry.
PROGRAMMERS: H. Hirayama and Y. Namito
                             Radiation Science Center
                             Applied Science Laboratory
                             KEK, High Energy Accelerator Research Organization
                             1-1, Oho, Tsukuba, Ibaraki, 305-0801
                             Japan
                             E-mail:
                                                 hideo.hirayama@kek.jp
                             Telephone: +81-29-864-5489
                                                   +81-29-864-1993
                             Fax:
                             Based on ucrtz_homog by Nelson and James.
! Modified by Y.Kirihara 22.May.2008
! Target materials are AL and Be.
! Energis are 1.0 and 6.0 MeV.
! The bin of Reflected electron was changed to per 1 keV.
! This user code to get energy spectrum of transmitted or refrected
! electrons compared with measurements by Rester et al.
! Use Ranlux random number generator.
! The following shows the geometry
-----
                        1-Dimensional Plane Z Geometry (ucsampl5 example)
                         _____
                             Y (X into page)
                             | Au or
                                                               Vacuum
                              | Be
                             6 MeV
                             ======>+--
                                                          ----> Z
          electron 0 0.1, 0.22, 0.31, 0.32, 0.62 g/cm<sup>2</sup> Au
                                              0.15, 0.31, 0.27, 0.75 g/cm<sup>2</sup> Be
!23456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456789|123456788|123456788|123456788|123456788|123456788|123456788|123456788|123456788|123456788|123456788|123456788|123456788|123456788|1234567888|12389|123456788|123456788|123456788|12386888|1238888888|123888888|
                        ----- main code -----
      Step 1. Initialization
!
                                                 -----
          implicit none
          _____
I
         EGS5 COMMONs
!
I
          include 'include/egs5_h.f'
                                                                                  ! Main EGS "header" file
```

end

```
include 'include/egs5_bounds.f'
      include 'include/egs5_brempr.f'
      include 'include/egs5_edge.f'
      include 'include/egs5_elecin.f'
      include 'include/egs5_media.f'
      include 'include/egs5_misc.f'
      include 'include/egs5_scpw.f'
      include 'include/egs5_thresh.f'
      include 'include/egs5_uphiot.f'
      include 'include/egs5_useful.f'
      include 'include/egs5_usersc.f'
      include 'include/egs5_uservr.f'
      include 'include/egs5_userxt.f'
      include 'include/randomm.f'
     Auxiliary-code COMMONs
I
      _____
      include 'auxcommons/lines.f'
      common/passit/zthick
     real*8 zthick
     common/totals/espec(6,100),wiang(6),deltae,trans(100),refr(100),
                    angd(18),wiangd(6),bs_deltae
     real*8 espec,deltae,wiang,trans,refr,angd,wiangd,bs_deltae
     real*8 ei,ekin,etot,totke,xi,yi,zi, ! Arguments
     *
            ui,vi,wi,wti,inc_e
     real*8 esour(2),especs(6,100),espec2s(6,100),tal(5),tbe(4)
     real*8 angds(18),angd2s(18)
     real*8 transs(100),trans2s(100),refrs(100),refr2s(100)
     real*8 elow,especerr,eupp,sang,thick,alow,aupp,angderr
     real tarray(2)
     real t0,t1,timecpu,tt
                                         ! Local variables
     real cfac, etime
      integer i,idinc,ie,imat,iqi,iri,ithick,j,k,ncases,ipegs,isen
      character*24 medarr(2)
      character buffer(72)
     integer hasGS, nfmeds
     real*8
     * chard0, efrch0, efrcl0, ue0, ae0,
     * dedx0, eavail, eke, elke, eloss, kinit0, lelke, scpow0, tmscat0
     data tal/0.03717,0.08178,0.11524,14.0,14.0/
     Al:0.10,0.22,0.31,0.32,37.66 g/cm<sup>2</sup>, rho=2.69
!
     data tbe/7.764d-03,0.016046,0.019151,14.0/
!
     Be: 0.15,0.31,0.37,25.9 g/cm<sup>2</sup>, rho=1.848
c Refrected and angular distribution , modified by Y.Kirihara 26.Jun.2008
c-
      cos theta corresponding to 90.0, 105.0, 120.0, 135.0, 150.0, 165.0, 180.0
!
     data wiang/-0.25882,-0.5,-0.70711,-0.86603,-0.96593,-1.0/
с!
       cos theta corresponding to 97.5, 112.5, 127.5, 142.5, 157.5, 172.5
       data wiang/-0.13053,-0.38268,-0.60876,-0.79335,-0.92388,-0.99144/
С
      cos theta corresponding to 90 to 180 degrees with 15 degree interval
T
      data wiangd/-0.25882,-0.5000,-0.70711,-0.86603,-0.96593,-1.0/
      Source energy in MeV
I
      data esour/1.0,6.0/
T
      Open files
```

```
_____
!
    open(UNIT= 1,FILE='egs5job.out',STATUS='unknown')
    open(UNIT= 2,FILE='egs5job.hist',STATUS='unknown')
    open(UNIT= 12,FILE='energy.dat',STATUS='unknown')
    open(UNIT= 21,FILE='bs_E_PDF.hist',STATUS='unknown')
    -----
!
    call counters_out(0)
    I.
1-----
! Step 2: pegs5-call
1-----
ļ
    _____
                           ! Initialize some general variables
    call block set
I
    _____
    _____
т
    define media before calling PEGS5
    ------
ļ
    nmed=2
    medarr(1)='AU
    medarr(2)='BE
    do j=1,nmed
     do i=1,24
      media(i,j)=medarr(j)(i:i)
     end do
    end do
c-----
c Mateial is imat=1 for AU and imat=2 for Be.
   imat=1
c Chard is slabthickness.
    cfac=1
c Target thick is 14.0 cm.
    ithick=4
    thick=tbe(ithick)
    chard(1)=tal(1)*cfac
    chard(2)=thick*cfac
    _____
!
    Run PEGS5 before calling HATCH
I.
!
     write(1,100)
100 FORMAT(' PEGS5-call comes next')
    _____
ļ
    call pegs5
!
    _____
             _____
! Step 3: Pre-hatch-call-initialization
        _____
!----
I
    Set of option flag for region 2
ļ
    1: on, 0: off
!
I
    -----
                   _____
    nreg=3
    med(1)=0
    med(2)=imat
    med(3)=0
    ecut(2)=0.0! egs cut off energy for electronspcut(2)=0.0! egs cut off energy for photonsiphter(2) =0! Switches for PE-angle sampling
```

```
iedgfl(2) = 0
                   ! K & L-edge fluorescence
                    ! K & L-Auger
    iauger(2) = 0
    iraylr(2) = 0
                   ! Rayleigh scattering
                   ! Linearly-polarized photon scattering
! S/Z rejection
    lpolar(2) = 0
    incohr(2) = 0
    iprofr(2) = 0
                   ! Doppler broadening
    impacr(2) = 0
                   ! Electron impact ionization
     -----
    Random number seeds. Must be defined before call hatch.
I
    ins (1- 2<sup>31</sup>)
I
                _____
!
    inseed=1
    luxlev=1
    _____
I
    call rluxinit ! Initialize the Ranlux random-number generator
    _____
     _____
!-
! Step 4: Determination-of-incident-particle-parameters
!----
            _____
                              _____
                                           _____
    iqi=-1
    xi=0.0
    yi=0.0
    ui=0.0
    vi=0.0
    wi=1.0
    iri=2
    wti=1.0
    ncases=1.0e+5
    idinc=-1
с
    read(5,*) isen
с
    if(isen.le.0.or.isen.gt.2) then
     write(6,*) 'You must select from 1 - 2 !'
с
     go to 20
с
    end if
с
с
    ekin=esour(isen)
c----
c Incident energy is 6.0 MeV.
    read(12,*) inc_e
    ekin=inc_e
    ei=ekin+RM
    deltae = ekin*0.01
1-----
! Step 5: hatch-call
1-----
! Total energy of incident source particle must be defined before hatch
! Define posible maximum total energy of electron before hatch
    if (iqi.ne.0) then
      emaxe = ei
                         ! charged particle
    else
      emaxe = ei + RM
                         ! photon
    end if
c-----
c Not use GS, use Moliere
    write(6,*) 'Use GS. 1:yes, other use Moliier'
с
    read(5,*) useGSD(1)
с
    useGSD(1)=0
!
     Open files (before HATCH call)
!
!
     _____
    open(UNIT=KMPI,FILE='pgs5job.pegs5dat',STATUS='old')
```

```
open(UNIT=KMPO,FILE='egs5job.dummy',STATUS='unknown')
```

```
write(1,130)
130
    FORMAT(/, ' HATCH-call comes next',/)
    _____
I.
    call hatch
    _____
    medium=imat
    !--> Get energy grid parameters
    eke = ekin
    elke = log(eke)
    lelke = eke1(medium)*elke + eke0(medium)
    if(iqi .eq. -1) then
      dedx0 = ededx1(lelke,medium)*elke + ededx0(lelke,medium)
      scpow0 = escpw1(lelke,medium)*elke + escpw0(lelke,medium)
    else
      dedx0 = pdedx1(lelke,medium)*elke + pdedx0(lelke,medium)
      scpow0 = pscpw1(lelke,medium)*elke + pscpw0(lelke,medium)
    end if
    !--> Get scattering strength
    if(iqi .eq. -1) then
      kinit0 = ekini1(lelke,medium)*elke + ekini0(lelke,medium)
    else
     kinit0 = pkini1(lelke,medium)*elke + pkini0(lelke,medium)
    end if
    !-> steps can be scaled by region
    if(k1Lscl(2).ne.0.d0 .and. k1Hscl(2).ne.0.d0) then
     kinit0 = kinit0 * (k1Lscl(2) + k1Hscl(2) * elke)
     end if
    tmscat0=kinit0/scpow0
     _____
!
    Close files (after HATCH call)
I
!
                _____
    close(UNIT=KMPI)
    close(UNIT=KMPO)
! -----
! Print various data associated with each media (not region)
          ------
! --
    write(1.140)
140
    FORMAT(/,' Quantities associated with each MEDIA:')
    do j=1,nmed
      write(1,150) (media(i,j),i=1,24)
150
     FORMAT(/,1X,24A1)
      write(1,160) rhom(j),rlcm(j)
160
     FORMAT(5X,' rho=',G15.7,' g/cu.cm rlc=',G15.7,' cm')
      write(1,170) ae(j),ue(j)
     FORMAT(5X, ' ae=',G15.7, ' MeV ue=',G15.7, ' MeV')
170
     write(1,180) ap(j),up(j)
     FORMAT(5X,' ap=',G15.7,' MeV
                              up=',G15.7,' MeV',/)
180
    end do
1-----
        _____
! Step 6: Initialization-for-howfar
-
!-----
    zthick=thick
    zthick is slab thickness in cm
1
!-----
! Step 7: Initialization-for-ausgab
1-----
    icsda =0 ! Non-zero means without hard collsion.
!
```

```
do i=1,6
```

```
do ie=1,50
с
       do ie=1,100
         espec(i,ie)=0.D0
         especs(i,ie)=0.D0
         espec2s(i,ie)=0.D0
       end do
     end do
     do ie=1,50
с
     do ie=1,100
       trans(ie)=0.D0
       transs(ie)=0.d0
       trans2s(ie)=0.d0
       refr(ie)=0.d0
       refrs(ie)=0.D0
       refr2s(ie)=0.D0
     end do
     do ie=1,18
       angd(ie)=0.D0
       angds(ie)=0.d0
       angd2s(ie)=0.d0
     end do
     nlines=0
     nwrite=15
1-----
! Step 8: Shower-call
!---
     tt=etime(tarray)
     t0=tarray(1)
     write(1,190)
190 format(/,' Shower Results:',///,7X,'e',14X,'z',14X,'w',10X,
    1 'iq',3X,'ir',2X,'iarg',/)
     do i=1,ncases
       if (nlines.lt.nwrite) then
       write(1,200) i,ei,zi,wi,iqi,iri,idinc
       format(i2,3G15.7,3I5)
200
       nlines=nlines+1
       end if
       call shower(iqi,ei,xi,yi,zi,ui,vi,wi,iri,wti)
       do j=1,6
с
         do ie=1,50
         do ie=1,100
          especs(j,ie)=especs(j,ie)+espec(j,ie)
          espec2s(j,ie)=espec2s(j,ie)+espec(j,ie)*espec(j,ie)
          espec(j,ie)=0.d0
         end do
       end do
       do ie=1,50
с
       do ie=1,100
         transs(ie)=transs(ie)+trans(ie)
         trans2s(ie)=trans2s(ie)+trans(ie)*trans(ie)
         trans(ie)=0.d0
         refrs(ie)=refrs(ie)+refr(ie)
         refr2s(ie)=refr2s(ie)+refr(ie)*refr(ie)
         refr(ie)=0.d0
       end do
       do ie=1,18
         angds(ie)=angds(ie)+angd(ie)
         angd2s(ie)=angd2s(ie)+angd(ie)*angd(ie)
         angd(ie)=0.d0
```

```
end do
     end do
     tt=etime(tarray)
     t1=tarray(1)
     timecpu=t1-t0
     write(1,210) timecpu
210
    format(/,' Elapsed Time (sec)=',1PE12.5)
1------
! Step 9: Output-of-results
!--
                                _____
     totke=ncases*ekin
     write(1,220) ekin,ncases
220
    format(//,' Incident kinetic energy of electron=',F12.4,' MeV',/,
    *' Number of cases in run=', I7/)
     if(useGSD(1).eq.1) then
       write(1,*) 'GS model is used.'
       write(2,*) 'GS model is used.'
     end if
     if(chard(med(2)).ne.0.0) then ! use characteristic distance
       write(1,*) 'med(2),chard(med(2))=',med(2),chard(med(2))
       write(2,*) 'med(2),chard(med(2))=',med(2),chard(med(2))
       eloss=dedx0*chard(med(2))/ekin
       write(1,*) 'ue(med(2))=',ue(med(2))
       write(1,*) 'dedx0(for ekin)*chard(med(2))/ekin =',eloss
     else
       open(UNIT=17,FILE='pgs5job.msfit',STATUS='old')
       read(17,*) nfmeds
       do i=1.med(2)
         read(17,'(72a1)') buffer
         read(17,*) hasGS, charDO, efrchO, efrclO, ueO, aeO
       end do
       write(1,*) 'efrach and efracl=',efrch0,efrcl0
       write(2,*) 'efrach and efracl=',efrch0,efrcl0
       close(17)
     end if
     write(1,*) 'kinit0, tmscat0 for ekin =',kinit0,tmscat0
     write(1,*) ' AE and AP =',AE(1),AP(1)
     if(imat.eq.1) then
       write(1,*) 'Aluminum plate. ek(MeV), thick(cm)',ekin,zthick
       write(2,*) 'Aluminum plate. ek(MeV), thick(cm)',ekin,zthick
     else
       write(1,*) 'Be plate. ek(MeV), thick(cm)',ekin,zthick
       write(2,*) 'Be plate. ek(MeV), thick(cm)',ekin,zthick
     end if
     write(1,*) ' chard and zthick (in cm) =',chard(imat),zthick
     write(1,*) 'Transmit spectrum. electrons/MeV'
     write(2,*) 'Transmit spectrum. electrons/MeV'
     do ie=1,100
       eupp=ie*deltae
       elow=(ie-1)*deltae
       if(elow.gt.ekin) go to 250
       transs(ie)=transs(ie)/ncases
       trans2s(ie)=trans2s(ie)/ncases
       especerr=dsqrt((trans2s(ie)-transs(ie)*transs(ie))/ncases)
       transs(ie)=transs(ie)/deltae
       especerr=especerr/deltae
       write(1,230) eupp,transs(ie),especerr
230
       format(' Upper energy (',G10.4,'MeV)=',G15.5,'+-',G15.5,
```

```
'/MeV/Sr/source')
    *
       write(2,240) elow,transs(ie)
       write(2,240) eupp,transs(ie)
       format(G15.5., ', G15.5)
240
      end do
250
     write(1,*) 'Refrected spectrum. electrons/MeV'
     write(2,*) 'Refrected spectrum. electrons/MeV'
     write(21,*) '#Refrected spectrum. electrons/MeV'
     do ie=1,50
с
     do ie=1,100
       eupp=ie*deltae
       elow=(ie-1)*deltae
       if(elow.gt.ekin) go to 260
       refrs(ie)=refrs(ie)/ncases
       refr2s(ie)=refr2s(ie)/ncases
       especerr=dsqrt((refr2s(ie)-refrs(ie)*refrs(ie))/ncases)
       refrs(ie)=refrs(ie)/deltae
       especerr=especerr/deltae
       write(1,230) eupp,refrs(ie),especerr
       write(2,240) elow,refrs(ie)
       write(2,240) eupp,refrs(ie)
       write(21,255) elow,eupp,refrs(ie),especerr
       format(G15.5,' ',G15.5,' ',G15.5,' ',G15.5)
255
     end do
260
     continue
c-----
c Angular distribution modified by Y.Kirihara 26.Jun.2008
                  _____
c---
     write(1,270)
270 format(/' Angular distribution of transmitted electrons',
    *
           ' above 10keV')
     write(2,270)
     do ie=1,18
с
                   !15deg. (90-180:refrected)
     do ie=1,6
       if(ie.eq.1) then
         sang=2.0*PI*(1.0-wiangd(1))
       else
         sang=2.0*PI*(wiangd(ie-1)-wiangd(ie))
       end if
       alow=90.0+(ie-1)*15.0
       aupp=90.0+ie*15.0
       angds(ie)=angds(ie)/ncases
       angd2s(ie)=angd2s(ie)/ncases
       angderr=dsqrt((angd2s(ie)-angds(ie)*angds(ie))/ncases)
       angds(ie)=angds(ie)/sang
       angderr=angderr/sang
       write(1,280) aupp,angds(ie),angderr
280
       format(' Upper angle (',G10.4,'degree)=',G15.5,'+-',G15.5,
                 '/Sr/source')
       write(2,240) alow,angds(ie)
       write(2,240) aupp,angds(ie)
      end do
     do i=1,6
       if(i.eq.1) then
         sang=2.0*PI*(0.0-wiang(1))
         write(1,*) '97.5 degree. (90-105 degrees)'
         write(2,*) '97.5 degree. (90-105 degrees)'
       elseif(i.eq.2) then
         sang=2.0*PI*(wiang(1)-wiang(2))
         write(1,*) '112.5 degree. (105-120 degrees)'
         write(2,*) '112.5 degree. (105-120 degrees)'
       elseif(i.eq.3) then
         sang=2.0*PI*(wiang(2)-wiang(3))
```

```
write(1,*) '127.5 degree. (120-135 degrees)'
                  write(2,*) '127.5 degree. (120-135 degrees)'
               elseif(i.eq.4) then
                  sang=2.0*PI*(wiang(3)-wiang(4))
                  write(1,*) '142.5 degree. (135-150 degrees)'
                  write(2,*) '142.5 degree. (135-150 degrees)'
               elseif(i.eq.5) then
                  sang=2.0*PI*(wiang(4)-wiang(5))
                  write(1,*) '157.5 degree. (150-165 degrees)'
write(2,*) '157.5 degree. (150-165 degrees)'
               elseif(i.eq.6) then
                  sang=2.0*PI*(wiang(5)-wiang(6))
                  write(1,*) '172.5 degree. (165-180 degrees)'
                  write(2,*) '172.5 degree. (165-180 degrees)'
               end if
               do ie=1,100
                  eupp=ie*deltae
                  elow=(ie-1)*deltae
                  if(elow.gt.ekin) go to 290
                  especs(i,ie)=especs(i,ie)/ncases
                  espec2s(i,ie)=espec2s(i,ie)/ncases
                   especerr=dsqrt((espec2s(i,ie)-especs(i,ie)*especs(i,ie))
         *
                                  /ncases)
                  especs(i,ie)=especs(i,ie)/sang/deltae
                  especerr=especerr/sang/deltae
                  write(1,230) eupp,especs(i,ie),especerr
                  write(2,240) elow,especs(i,ie)
                  write(2,240) eupp,especs(i,ie)
               end do
290
           continue
           end do
           stop
           end
!-----last line of main code-----
!-----ausgab.f-----
! Version: 040830-1800
! Reference: SLAC-730, KEK-2004-5 (Appendix 2)
                                                                                             _____
!23456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 1234567
! Required subroutine for use with the EGS5 Code System
1 --
! A simple AUSGAB to:
      1) Score energy deposition
Т
       2) Print out stack information
!
      3) Print out particle transport information (if switch is turned on)
! -----
           subroutine ausgab(iarg)
           implicit none
           include 'include/egs5_h.f'
                                                                                             ! Main EGS "header" file
           include 'include/egs5_epcont.f'
                                                                            ! COMMONs required by EGS5 code
           include 'include/egs5_stack.f'
           include 'include/egs5_useful.f'
           include 'auxcommons/lines.f'
           common/totals/espec(6,100),wiang(6),deltae,trans(100),refr(100),
                                     angd(18),wiangd(6),bs_deltae
           real*8 espec,deltae,wiang,trans,refr,angd,wiangd,bs_deltae
           integer iarg
                                                                                                                       ! Arguments
```

integer iang, ie

```
_____
T
I
           Add enegy spectrun if electron leaks to region 1 or 3
           if(iq(np).eq.-1.and.ir(np).ne.2) then ! electron at region 1 or 3
               ie=(e(np)-RM)/deltae + 1
               if(ie.gt.100)
                                           ie=100
               if(ir(np).eq.1) then ! Refrection
                  refr(ie)=refr(ie)+wt(np)
c-
c Angular distribution modified by Y.Kirihara 26.Jun.2008
c---
                             do iang=1,6
                     if(w(np).ge.wiangd(iang)) go to 90
                   end do
90
                  if(iang.gt.6) iang=6
                  angd(iang)=angd(iang)+wt(np)
                  if(w(np).ge.wiang(1)) then
                      iang = 1 ! 97.5 degree
                   elseif(w(np).le.wiang(1).and.w(np).ge.wiang(2)) then
                      iang = 2
                                             ! 112.5 degrees
                   elseif(w(np).le.wiang(2).and.w(np).ge.wiang(3)) then
                      iang = 3 ! 127.5 degrees
                   elseif(w(np).le.wiang(3).and.w(np).ge.wiang(4)) then
                      iang = 4
                                            ! 142.5 degrees
                   elseif(w(np).le.wiang(4).and.w(np).ge.wiang(5)) then
                      iang = 5
                                         ! 157.5 degrees
                   elseif(w(np).le.wiang(5).and.w(np).ge.wiang(6)) then
                     iang = 6 ! 172.5 degrees
                   else
                     go to 100
                  end if
                  espec(iang,ie)=espec(iang,ie)+ wt(np)
               else
                                                         ! Transmission
                  trans(ie)=trans(ie)+wt(np)
               end if
           end if
           Print out stack information (for limited number cases and lines)
1
T
100
          if (nlines.lt.nwrite) then
               write(1,120) e(np),z(np),w(np),iq(np),ir(np),iarg
120
              FORMAT(3G15.7,3I5)
             nlines=nlines+1
           end if
           return
           end
!-----last line of ausgab.f-----
!-----howfar.f-----
! Version: 040902-1630
! Reference: SLAC-730, KEK-2004-5 (Appendix 2)
1 ---
!23456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 123456789 | 1234567
1 ----
           ------
                                                  ! Required (geometry) subroutine for use with the EGS5 Code System
                          -----
! -
! This is a 1-dimensional plane geometry.
                                                                             | ------
```

```
subroutine howfar
    implicit none
     include 'include/egs5_h.f'
                                       ! Main EGS "header" file
     include 'include/egs5_epcont.f' ! COMMONs required by EGS5 code
    include 'include/egs5_stack.f'
     common/passit/zthick
    real*8 zthick
    real*8 deltaz
                                 ! Local variables
    integer irnxt
    if (ir(np).ne.2) then
      idisc = 1
      return
     end if
    dnear(np) = dmin1(z(np),zthick-z(np))
!-----
! Particle going parallel to planes
I------
    if(w(np).eq.0) return
|-----
! Check forward plane first since shower heading that way
! most of the time
              _____
1-----
    if (w(np).gt.0.0) then
      deltaz=(zthick-z(np))/w(np)
      irnxt=3
!-----
! Otherwise, particle must be heading in backward direction.
I ----
       else
      deltaz=-z(np)/w(np)
      irnxt=1
    end if
    if (deltaz.le.ustep) then
      ustep=deltaz
      irnew=irnxt
    end if
    return
    end
!-----last line of howfar.f-----
C ----- uc_Spin_Moliere.inp ------
EL.EM
&INP EFRACH=0.1,EFRACL=0.1 /END
AU
                        AU
AU
ENER
&INP AE=0.512, AP=0.010, UE=50.000, UP=50.0 /END
PWLF
&INP /END
DECK
&INP /END
ELEM
&INP EFRACH=0.1,EFRACL=0.1 /END
ΒE
                        BE
BE
ENER
&INP AE=0.512, AP=0.010, UE=50.000, UP=50.0 /END
```

PWLF	
&INP	/END
DECK	
&INP	/END

参考文献

- H. Hirayama, Y. Namito, A. F. Bielajew, S. J. Wilderman and W. R. Nelson, "The EGS5 Code System." Report SLAC-R-730 and KEK Report 2005-8, (2005).
- [2] I. Kawrakow and D. W. O. Rogers, The EGSnrc Code System: Monte Carlo Simulation of Electron and Photon Transport, Ionizing Radiation Standards National Research Council of Canada, NRCC Report PIRS-701 (2006).
- [3] F. Salvat, J. M. Fern á ndez-Varea, E. Acosta and J. Sempau, PENELOPE -A Code System for Monte Carlo Simulation of Electron and Photon Transport, Nuclear Energy Agency OECD/NEA, Issy-les-Moulineaux, France, (2001).
- [4] J. A. Halbleib, R. P. Kensek, T. A. Mehlhorn, G. D. Valdez, S. M. Seltzer and M. J. Berger, ITS version 3.0: The Integrated TIGER Series of Coupled Electron/Photon Monte Carlo Transport Codes. Report SAND91-1634, Sandia Nat. Labs, (1992).
- [5] X-5 Monte Carlo Team, MCNP A General Monte Carlo N-Particle Transport Code, Version 5, LA-UR-03-1987. Los Alamos National Laboratory: Los Alamos, USA, (2003).
- [6] A. Fassò, A. Ferrari, J. Ranft, P. R. Sala, G. R. Stevenson and J. M. Zazula, FLUKA92 Proc. Workshop on Simulating Accelerator Radiation Environments, Santa Fe (New Mexico), 11-15 January 1993, Los Alamos report LA-12835-C, 134 (1994).
- [7] S. Agostinelli *et al.*, Nucl. Instr. Meth. A **506**, 250 (2003).
- [8] PHOTX. Photon interaction cross-section library for 100 elements. Data Package DLC-136/PHOTX, Radiation Shielding Information Center, Oak Ridge National Laboratory, Oak Ridge, TN, (1995).
- [9] R. B. Firestone and V. S. Shirley, editors. Table of Isotopes. Wiley & Sons, New York, 8th edition, (1996).
- [10] O. Klein and Y. Nishina, "Über die streuung von strahlung durch freie electronen nach der neuen relativistischen quantendynamik von Dirac", Z. Phys. 52, 853-868 (1929).

- [11] H. A. Bethe and W. Heitler, "On the stopping of fast particles and the creation of positive electrons," Proc. R. Soc. London, Ser. A 146, 83 (1934).
- [12] C. Møller, Passage of hard beta rays through matter. Ann. Physik, 14:531, (1932).
- [13] H. J. Bhabha, Scattering of passage of swift corpuscular rays through matter. Ann. Physik, 5:325, (1930).
- [14] W. Heitler, The Quantum Theory of Radiation. Clarendon Press, Oxford, (1954).
- [15] G.Z. Molière, Z. Naturforsch. **2a**, 133 (1947).
- [16] S.A. Goudsmit, J.L. Saunderson, Phys. Rev. 57, 24 (1940).
- [17] S.A. Goudsmit, J.L. Saunderson, Phys. Rev. 58, 36 (1940).
- [18] National Institute of Standards and Technology, "XCOM: Photon Cross Sections Database", http://physics.nist.gov/PhysRefData/Xcom/html/xcom1.html (last access 2010.01)
- [19] Y. Namito, S. Ban and H. Hirayama, Nucl. Instr. Meth. A **349**, 489-494 (1994).
- [20] Y. Namito, S. Ban and H. Hirayama, Phys. Rev. A 51, 3036-3043 (1995).
- [21] Y. Namito, S. Ban and H. Hirayama, Nucl. Instr. Meth. A **332**, 277-283 (1993).
- [22] H. Messel and D. F. Crawford, *Electron-Photon Shower Distribution Function*. Pergamon Press, Oxford, (1970).
- [23] T. M. Jenkins, W. R. Nelson, A. Rindi, A. E. Nahum and D. W. O. Rogers, editors, Monte Carlo Transport of Electrons and Photons, Plenum Press, New York, (1989).
- [24] H. A. Beth, Phys. Rev. 89, 1256 (1953).
- [25] N. F. Mott and H. S. W. Massey, "The Theory of Atomic Collisions", Oxford University Press, London, (1949).
- [26] R. Idoeta and F. Legarda, Nucl. Instr. Meth. Phys. Res. **B71**, 116-125 (1992).
- [27] B. ポッフ、K. リーツ、C. ショルツ、F. サッチャ, 柴田 利明 訳, "素粒子・原子核 物理入門", シュプリンガー・フェアラーク東京株式会社, 1997, p. 56.
- [28] L. D. Landau and I. J. Pomeranchuk, Doklady Akad. Nauk SSSR 92, No. 3, 535 (1953).
- [29] A. B. Migdal, Phys. Rev. **103**, 1811 (1956).

- [30] M. L. Ter-Mikaelian, High Energy Electromagnetic Processes in Condensed Media, John Wiley, New York, 1972.
- [31] S. Klein, Rev. Mod. Phys. **71**, 1501 (1999).
- [32] P. L. Anthony *et al.*, Phys. Rev. D **56** 1373 (1997).
- [33] H. D. Hansen *et al.*, Phys. Rev. D **69**, 032001 (2004).
- [34] W. R. Nelson and C. Field, Nucl. Instr. Meth. A 572 1083 (2007).
- [35] D. W. O. Rogers and A. F. Bielajew, Med. Phys. 13 (5) 687 (1986).
- [36] E.S.M Ali, D. W. O. Rogers, Phys. Med. Biol. 53, 1527 (2008).
- [37] E.S.M Ali, D.W.O. Rogers, J. Phys. D: Appl. Phys. 41 055505 (2008).
- [38] M. J. Berger and S. M. Seltzer, Nat. Bur. Stand. Reports 9836 and 9837 (1986); also Computer Code Collection 107, Oak Ridge Radiation Shielding Information Center (1968).
- [39] S. M. Seltzer and M. J. Berger, Nucl. Instr. and Meth., **119**, 157 (1974).
- [40] R. Ito, P. Andreo, T. Tabata, Bull. Univ. Osaka Prefect. 41 69 (1993).
- [41] C. R. Edwards and P. J. Mountford, The Brithish Journal of Radiology, 72 196 (1999).
- [42] D. P. Gierga, "Electron Photon Calculations using MCNP", PhD thesis, Massachusetts Institute of Technology, (1998).
- [43] R. Jeraj, "Suitability Study of MCNP Monte Carlo Program for Use in Medical Physics", Nuclear Energy in Central Europe '98 51, (1998).
- [44] J. Sempau, J. M. Fern ández-Varea, E. Acosta and F. Salvat Nucl. Instr. Meth. B 207 107 (2003).
- [45] E. Acosta, X. Llovet and F. Salvat, Appl. Phys. Lett. 80 3228 (2002).
- [46] U. Chica, M. Anguiano and A. M. Lallena, Physica Medica, 25 51 (2009).
- [47] E. Benedito, J. M. Fern ández-Varea and F. Salvat Nucl. Instr. Meth. B 174 91 (2001).
- [48] J. Baró, J. Sempau, J. M. Fernández-Varea and F. Salvat, Nucl. Instr. and Meth. B, 100, 31 (1995).
- [49] A. Ferrari, P. R. Sala, R. Guaraldi and F. Padoani Nucl. Instr. Meth. B 71 412 (1992).

- [50] B. A. Faddegon, M. Asai, J. Perl, C. Ross, J Sempau, J. Tinslay and F. Salvat Med. Phys. **35** (10) 4308 (2008).
- [51] B. Rossi and K. Greisen, Rev. Mod. Phys. 13, 240 (1941).
- [52] E. L. Feinberg and I. Pomeranchuk, "High-energy inelastic diffraction phenomena," Nuovo Cimento Suppl. A1 series X III, 652, (1956).
- [53] T. Stanev, Ch. Vankov, R. E. Streitmatter, R. W. Ellsworth and T. Bowen, Phys. Rev. D 25, 1291 (1982).
- [54] J. D. Jackson, *Classical Electrodynamics*, 2nd ed. (Wiley, New York, 1975), p.687.
- [55] H. D. Hansen, U. I. Uggerh o j, C. Biino, S. Ballestrero, A. Mangiarotti, P. Sona, T. J. Ketel, and Z. Z. Vilakazi, Phys. Rev. Lett. **91** 014801-1 (2003).
- [56] A. Mangiarotti, S. Ballestrero, P. Sona and U. I. Uggerh o j, Nucl. Inst. Meth. B 266 5013 (2008).
- [57] H. Nakashima, S. Tanaka, M. Yoshizawa, H. Hirayama, S. Ban, Y. Namito, and N. Nariyama, Nucl. Inst. Meth. A **310** 696 (1991).
- [58] T. Tabata, Phys. Rev. **162** 336 (1967).
- [59] J. J. Bienlein and G. Schlosser, Zeitschriftfür Physik 174, 91 (1963)
- [60] H. E. Bishop, Optique de Rayons X et Microanalyse, ed. R. Castaing, P. Deschamps and J. Philibert (Hermann, Paris, 1966) p. 153. (cited in [[73]).
- [61] L. M. Bojarshinov, At. Energy SSSR **21**, 42 (1966).
- [62] I. M. Bronshtein and V. A. Dolinin, Soviet Phys.-Solid State 9, 2133 (1968).
- [63] A. J. Cohen and K. F. Koral, NASA Report TN D-2782, **21** (1965).
- [64] H. Drescher, L. Reimer and H. Seidel, Z. Angew. Phys. **29** (6) 331 (1970).
- [65] P. J. Ebert, A. F. Lauzon and E. M. Lent, Phys. Rev., 183 422 (1969).
- [66] V. H. Frank, Z. Naturforsch. **14a** (1959)
- [67] D. Harder and H. Ferbert, Phys. Letters 9, 233 (1964).
- [68] D. Harder and G. Poschet, Phys. Letters **24B**, 519 (1967).
- [69] H. J. Hunger and L. Küchler, Phys. Stat. Sol. 56 (a), K45 (1979).
- [70] H. Kulenkampff and K. Rüttiger, Z. Physik **137**, 426 (1954).
- [71] J. W. Martin et al., Phys. Rev. C 68, 055503 (1960).

- [72] Y. Nakai, K. Matsuda, T. Takagaki, K. Kimura, Ann. Rep. Japan Assoc. Rad. Res. Polym. 6 7 (1964-1965).
- [73] G. Neubert and S. Rogaschewski, Phys. Stat. Sol. **59** (a), 35 (1980).
- [74] D. H. Rester and J. H. Derrickson, Nucl. Instr. and Meth., 86, 261 (1970).
- [75] D. H. Rester and W. J. Rainwater, Jr, Nucl. Instr. and Meth., 41, 51 (1966).
- [76] J. Saldick and A. O. Allen, J. Chem. Phys., 22, 438 and 1777 (1954).
- [77] J. G. Trump and R. J. Van de Graaff, Phys. Rev. 75, 44 (1949).
- [78] K. A. Wright and J. G. Trump, J. Appl. Phys., **33**, 687 (1962).
- [79] B. N. C. Agu, T. Burdett and E. Matsukawa, Proc. Phys. Soc. (London) 71 201 (1958).
- [80] I. M. Bronshtein and B. S. Fraiman, Soviet Phys. Solid State 3, 1188 (1961).
- [81] V. E. Cosslett and R. N. Thomas, Brit. J. Appl. Phys. 16,779 (1965).
- [82] P. Ya. Glazunov and V. G. Guglya, Soviet Phys. Dokl. **159**, 632 (1964).
- [83] D. Harder and L. Metzger, Z. Naturforsch. 23a, 1675 (1968).
- [84] J. Jakschik and K. P. Jüngst, Nucl. Instr. Meth. 79, 240 (1970).
- [85] H. Kanter, Ann. Physik **20**, 144 (1957).
- [86] B. L. Miller, Rev. Sci. Instr. 23, 401 (1952).
- [87] P. Verdier and F. Arnal, Compt. Rend. 268 1101 (1969).
- [88] International Commission on Radiation Units and Measurements: National Bureau of Standards Handbook 62 (1957).
- [89] "Review of Particle Properties", Phys. Rev. D 50, 1173 (1994).

謝辞

本研究の課程において、波戸芳仁准教授(高エネルギー加速器研究機構放射線科学センター、以下「KEK 放射線」)には、終始懇切な指導と鞭撻を頂き、本論文をまとめるに際して、親身な助言と力強い励ましを頂いた。また、平山英夫教授(高エネルギー加速器研究機構共通基盤研究施設)には、指導と鞭撻はもとより個々の研究テーマに対して明確な目的を示して頂いた。本研究は、この二人の指導によるところが大であり、深く感謝するものである。

伴秀一教授 (KEK 放射線) には、国際会議、学会発表、本論文の作成において多くの 助言と指導を頂いた。佐々木愼一教授 (KEK 放射線)、宇野彰二教授 (高エネルギー加 速器研究機構素粒子原子核研究所)、佐々木節教授 (高エネルギー加速器研究機構計算 科学センター) と坂本幸夫主任研究員 (日本原子力研究開発機構) には、本論文の審査 過程において多くの助言と指導を頂いた。

中村尚司名誉教授 (東北大学大学院工学研究科) には、高エネルギー加速器研究機構 放射光実験施設 (以下、「KEK-PF」) での X 線散乱実験、大阪大学核物理研究センター (以下「RCNP」)の中性子遮へい実験、北海道大学 45MeV 電子線形加速器施設 (以下、 「北大 LINAC」) での電子散乱実験において、多くの助言と指導を頂いた。

萩原雅之助教 (KEK 放射線) には、KEK-PF での X 線散乱実験、RCNP の中性子遮 へい実験において、放射線の測定技術を懇切に指導頂いた。岩瀬広助教 (KEK 放射線) には、RCNP の中性子遮へい実験において、中性子輸送計算手法を懇切に指導頂いた。 佐波俊哉准教授 (KEK 放射線) には、博士論文発表、研究会発表に関して貴重な助言、 指導を頂いた。また、この三人には博士課程における研究への取り組み方について多 くの助言を頂いた。

多幡達夫名誉教授 (大阪府立大学) には、電子の後方散乱において貴重なデータを提 供して頂いた。また、投稿論文作成にあたり多くの助言を頂いた。兵藤一行講師 (高 エネルギー加速器研究機構物質構造科学研究所) には、KEK-PF でのX線散乱実験で、 BL14C のビームラインの担当者として実験を助けて頂いた。高橋一智技師 (KEK 放射 線) には、KEK-PF でのX線散乱実験で深夜遅くまで実験を助けて頂いた。また、精度 良い測定データを取得するための貴重な助言を頂いた。大石晃嗣博士 (清水建設)、小 迫和明氏 (清水建設)、高田真志研究員 (放射線医学研究所) には、北大 LINAC での電子 散乱実験で、共同実験者として大変お世話になった。中塚隆郎教授 (岡山商科大学)、桶 井一秀助教 (川崎医科大学) には、電子の多重散乱モデルについて貴重な助言を頂いた。

齋藤究助教 (KEK 放射線) には、学生生活を有意義に送るための様々な助言を頂いた。また、KEK 放射線の方々には学生生活を送る上で多数助けて頂いた。

松島良一氏 (当時、株式会社エクサ) には、退職し博士課程へ進学するときに強く後 押しして頂いた。 最後に、社会人から学生に戻った私を暖かく、力強く支えてくれた家族に深く感謝 します。