KEK-PROC-91-14

JP9203140

KEK Proceedings 91-14 December 1991 A/H/R/D/



Proceedings of the First EGS4 User's Meeting in Japan KEK, Japan 1990. 7. 22. — 23.

> 編 集:平山 英夫 波戸 芳仁 伴 秀一

edited by Hideo HIRAYAMA Yoshihito NAMITO Syuichi BAN

NATIONAL LABORATORY FOR HIGH ENERGY PHYSICS

## National Laboratory for High Energy Physics, 1991

KEK Reports are available from:

Technical Information & Library National Laboratory for High Energy Physics 1-1 Oho, Tsukuba-shi Ibaraki-ken, 305 JAPAN

Phone:	0298-64-1171	
Telex:	3652-534	(Domestic)
	(0)3652-534	(International)
Fax:	0298-64-4604	
Cable:	KEKOHO	

電磁カスケードモンテカルロプログラムであるEGS4は、1985年にその マニュアルであるSLAC-265と共に公表されて以降、従来の高エネルギー 物理分野だけでなく医学物理を始めとする多くの分野ではば広く使用されるよう になった。日本国内でも徐々に関心が高まり、私たちへの問い合わせも多くなっ ている。実際にEGS4を使用しているユーザに集まってもらい情報の交換を行 いあわせて、ユーザを広げる場になるような研究会を開きたいという考えは以前 から持っていたが、どの位の研究者が関心を持っているかがはっきりしないこと から開催にまでは至っていなかった。日本に於けるEGS4ユーザの把握をかね て今年の2月に、SLACにユーザとして登録されている方や私たちで把握して いるユーザ等にアンケートを出したところ、研究会の開催を求める声が数多く寄 せられた。アンケートの集計結果を基に講演の募集を行い、1991年7月22,23 日にKEK3号館セミナーホールにおいて、高エネルギー物理学研究所放射線安 全管理センター主催の『第1回EGS4研究会』が開催された。本レポートは、 この研究会での講演をまとめたものである。

研究会の案内はEGS4ユーザとして登録された研究者を通じてしか行わなか ったにもかかわらず、所外 54 名、所内 15 名という多数の出席者ありEGS4 に対する関心が高まっていることがうかがわれた。 16 件の発表では、高エネル ギー物理実験から医学利用に係わる研究まで幅広い分野でのEGS4を使った研 究成果が報告された。 23 日の午後に行われた自由討論では、今後ともこの研究 会を続けて欲しいという意見とともに、Mortran を含めたEGS4講習会の開催、 基本形状でのベンチマーク問題集の作成、Geometry マニュアルの作成等の要望が 出された。 これらについては、今後積極的に取り組みたいと考えている。

忙しい時期にもかかわらず、 積極的に講演の申し込みを行い、 このレポートに 寄稿していただいた方々に深く感謝するとともに、 このレポートが今後のEGS 4の利用に役立てばと願っている。

1991 年 12 月

- 世話人 平山 英夫
  - 波戸 芳仁
  - 伴 秀一

# 目 次

1. TOPAZ Detector Simulation におけるEGS4の使用

KEK<sup>a</sup>、名古屋大<sup>a</sup> 宮本彰也<sup>a</sup>、塚本俊之<sup>a</sup>、川端節彌<sup>a</sup>、渡辺靖<sup>a</sup>、

- 黒田茂<sup>8</sup>、田内利明<sup>6</sup>、他トパーズグループ・・・・・ 1
- 2. EGS4を使ってのTOPAZ用ビームマスクの設計 KEK 字野彰二・・・・・・ 14
   3. KEK陽電子ライナックについてのシミュレーション

KEK 紙谷啄哉、浅見明、佐藤勇、榎本収志、

大沢哲、 大越隆夫、柿原和久、横田光弘・・・・・ 25 4. JLCの陽電子源の設計

NKK<sup>a</sup>、KEK<sup>B</sup> 井田博之<sup>a</sup>、宇野彰二<sup>B</sup>、浦川順治<sup>B</sup>、川端節彌<sup>B</sup>、

住吉孝行<sup>®</sup>、竹内康紀<sup>®</sup>、宮本彰也<sup>®</sup>、吉岡正和<sup>®</sup>・・・・・・ 34 6. 原子核を点として扱うことの影響について

 名女大・情報セー中塚隆郎、近大理工総研 北村柴・・・・・・ 39

 7. UNIX版EGS4とPC版EGS4について
 K E K 波戸芳仁・・・・・・ 44

8. EGS4コード汎用ユーザーズ版の開発

動燃<sup>6</sup>、三菱原子力<sup>8</sup> 百瀬琢磨<sup>6</sup>、野尻一郎<sup>6</sup>、成田脩<sup>6</sup>、

岩井敏<sup>®</sup>、林津雄厚<sup>®</sup>、佐藤理<sup>®</sup>、中村充志<sup>®</sup>・・・・・・ 48 9. 人体筋肉量をカリウムー40で測定する際の体格補正のための

シミュレーションの開発 東大・教育 戸部秀之、東郷正美・・・・・・ 74 10. EGS4による治療領域におけるエネルギースペクトルと線量分布の計算

放医研 福村明史、平岡武、星野一雄、竹下美津恵、川島勝弘・・・・・・ 80 11. β線放出核種からの制動X線スペクトル計算 原研 田中俊一・・・・・ 84 12. 光核反応による生々放射性核種の物質内分布

東北大・CYRIC 中村尚司・・・・・・ 92

13. EGS4による(γ、 n)反応の取扱いとMCNPとの接続

動燃・東海 加濃健、小無健司、岸本洋一郎・・・・・ 99

- 14. EGS4を用いたLINACスペクトル特性計算
   三菱電機 炭谷博昭・・・・・・104

# トパーズ・シミュレーターにおける EGS4 の使用

高エネ研<sup>A</sup>、名古屋大学<sup>B</sup> 宮本彰也<sup>A</sup>、塚本俊之<sup>B</sup>、川端節彌<sup>A</sup>、 渡辺靖<sup>A</sup>、黒田茂<sup>B</sup>、田内利明<sup>A</sup>、 他トパーズグループ

A use of EGS4 in the TOPAZ Detector Simulator

A.Miyamoto<sup>A</sup>, T.Tsukamoto<sup>B</sup>, S.Kawabata<sup>A</sup>, Y.Watanabe<sup>A</sup>, S.Kuroda<sup>B</sup>, T.Tauchi<sup>A</sup>, and TOPAZ group KEK, National Laboratory for High Energy Physics, Ibaraki-ken, 305, Japan<sup>A</sup> Department of Physics, Nagoya University, Nagoya 464, Japan<sup>B</sup>

We have installed EGS4 to the TOPAZ detector simulator to simulate electromagnetic showers in massive structures and check fictious interactions in low density regions, keeping the modularity of the system as much as possible for easy use and code developments by many physicists. For the total absorption type calorimeter, we applied the Frozen Shower Method, which reduces the CPU time significantly for high energy particles. The TOPAZ detector simulator reproduces the detector responses to the electromagnetic particles very well.

#### 1。はじめに

トパーズは、KEKのTRISTAN電子陽電子衝突型加速器に於て、重心系エネルギ -60GeV近辺での電子陽電子の衝突反応を研究するために建設された測定器システム である<sup>1)</sup>。トパーズは、ソレノイド磁場中に設置された3種類の粒子軌跡測定器、電磁シ ャワーを測定する3種類のカロリーメーター、飛行時間測定装置、ミュー中間子測定器な どよりなる複合測定器システムである。トパーズは1987年よりデーター収集を開始し 、現在までに物質の基本構成要素であるクォークの対生成反応が約6000例測定されてい る。そのようなイベントの例を、図1に示す。クォークは生成された後すぐに多数の安定 粒子に崩壊する為に、測定器ではクォークの生成方向に密集した粒子の多重発生を測定す ることになる。発生した粒子は測定器中で種々の反応を起こすために、検出効率の推定に はシミュレーションが重要な役割を果たしている。この講演では、トパーズのデーター解 析に使用されているシミュレーターの機能と構造、その中でのESS4の利用方法、そし て最後にデーターとシミュレーションの比較した例をいくつか述べる。 素粒子反応の測定では、反応の微分断面積の測定が行なわれる。微分断面積 ( $\frac{d\sigma}{dx}$ ) は測定したイベント数 ( $^{N}$  obs<sup>(x)</sup>)、ルミノシティ(L)、及び検出効率 ( $^{\eta(x)}$ )より、

$$\frac{d\sigma}{dx} = \frac{N obs^{(x)}}{L \bullet \eta(x)}$$

で与えられる。ここで、検出効率は測定器の分解能や雑音レベルなどの性能、幾何学的な 位置、測定器前の物質量などに複雑に依存する為に、シミュレーションで評価することが 不可欠である。シミュレーションに於ては、光子や電子だけでなく、π,K中間子や陽子、 中性子などのハドロン粒子も取り扱わなくてはならない。粒子の反応としては、エネルギ ー損失、多重クーロン散乱、粒子崩壊、電磁シャワー、およびハドロンシャワーをシミュ レートし、各測定器のシグナルを出力する必要がある。トパーズ・シミュレーターにおい ては、電磁シャワーに対してEGS4を、ハドロンシャワーに対してはGHEISHA<sup>21</sup> を利用した。

シミュレーターとしては実験結果を再現できる範囲でできるだけ簡略化された高速の ものが望ましい。たとえば、30GeVの電子のエネルギーの測定精度は約1GeV程度 であるので、電磁シャワーのシミュレーションにおいては、ECUTやPCUTは1ない し10MeVで十分である。一方、実データーの生成量は、大角度のバーバー反応が1時 間あたり6ないし12イベント、クォーク生成反応が2ないし4イベント/時間ある。通 常、シミュレーションで作成するデーター量としては実データーの10倍以上が必要であ る。60倍生成すると、大角度バーバーイベントだとイベントあたり5ないし10秒、ク ォーク生成反応だと20ないし30秒でシミュレートできるだけのスピードが必要である。 また、高エネルギー素粒子実験の特長として、トバーズは10種類以上の異なる測定器に より構成されており、シミュレーターのプログラム<sup>31</sup>は、20人以上の物理屋が5年以上 の長期間をかけて共同で作成されてきた。従って、シミュレーター・プログラムの作成に あったっては、コーディング規則の明確化と共に、測定器固有の部分と非固有の部分のき りわけを明確にし、プログラムのモジュール化を行なうことが重要であった。

図2にトパーズ・シミュレーターの構造を示す。ジョブ初期処理では、パラメーター を読み込み、データーバンクシステム<sup>4)</sup>の初期化が行なわれる。ラン初期処理では、ラン 毎に異なる測定器の構成情報を読み込み、各測定器モジュールの初期化を行なう。イベン ト処理ではイベントデーターのシミュレーションを行ない、ラン終了処理とジョブ終了処 理では、ランやジョブ毎の統計情報の集計や出力処理が行なわれる。

イベントの処理の方式としては、粒子の4次元運動量などの情報をCurrent-

Track-List(CTL)と名付けた30語長の配列に保持し、粒子の進行にした がって、各測定器毎の領域での粒子の追跡を担当するサブルーチン間でCTLをやり取り する方式を採用している(図3)。粒子がトパーズの外に出たり、エネルギーが十分小さ くなったり、物質と反応を起こしたときは粒子の追跡は終了する。反応を起こしたときは、 生成した二次粒子をTrack-Listに登録する。ところで、トパーズの体積のうち 多くの部分はチェンバーガスなどの気体である。従って、シュミレーションの高速化のた めに、低密度領域用の高速スイマーサブルーチンと、高密度領域用のサブルーチンSHP RCSの2種類のスイマーを用意した(図4)。サブルーチンSHPRCSでは粒子の種 類におうじてEGS4のサブルーチンSHOWERか、ハドロンシャワーのサブルーチン HADRONが呼ばれる。このとき、シャワーの発生により多数の粒子が生成されるので、 その領域の外に出た粒子のみをTrack-Listに登録するようにした。低密度領域 で反応が発生したときは、SHPRCSを使用して、EGS4と同じ方式で、反応断面積 のエネルギー依存性を考慮する様にしている。

#### 3. EGS4の使用例

- トパーズシュミレーターにEGS4を組み込むにあたって以下のような問題点があった。
  - 1。原子核反応により光子や電子が発生するために、ハドロンシャワールーチンと共 存させる必要がある。
  - 2。複数の物理屋が、同時に使用するので、測定器の領域毎にパラメーター(ECU T等)やAUSGAB、HOWFAR等を切り替える必要がある。またデバッグ のため、同じHOWFARやAUSGABを測定器単独の状況で利用できること が必要である。そのためには、サブルーチンがモジュール化していることが重要 であった。

このような問題を解決するために、EGS4をトパーズシミュレーターで使用するにあったって、つぎのような変更を行なった。

- トパーズグループに所属する大学へのプログラムの配付が便利になるので、EG S4をFORTRAN77に書き換えた。これにより、シミュレーションに必要 なCPU時間は約6%早くなった。
- 2。ソレノイド磁場中での荷電粒子のスイムをサブルーチンELECTRに追加した。
- 3。粒子のスイムだけでなく、反応のFictitious Check や2次粒子の生成だ けの目的にも使用できるようにした。
- 4。全吸収型のカロリーメーターでの処理を高速化するために、Frozen Shower 法(以下FS法と呼ぶ)<sup>2)</sup>を使用した。
- 以下ではプログラムのモジュール化の方法とFS法について説明を行なう。

複数のユーザーから利用するためには、始めに各ユーザー毎の情報を保存しておき、 粒子のスイムのときには、領域に応じて必要なパラメーターを引き出してくる機構が必要 である。各ユーザー毎の情報の設定を行なうために、トパーズシミュレーターではサブル ーチンSHMDCLとSHPDCLを用意した。ユーザーはジョブ初期化のときにこのサ ブルーチンを呼びパラメーターを設定する。その例を図5に示す。この例では、サブルー チンの第1アーギュメントがユーザー名であり、SHMDCLがHOWFAR及びAUS GABとして使用すべきサブルーチン名を、SHPDCLがその他のパラメーターの設定 を行なっている。

イベント処理における粒子のシャワー処理はサブルーチンSHPRCSにより行なわ れる。SHPRCSには領域に応じたユーザー名とそのときのCTLが入力となる。SH PRCSはユーザー名に応じたパラメーター値をEGS4で使用するコモンに設定し、ま た領域に応じたHOWFARとAUSGABのアドレスの設定を行なう。その後、サブル ーチンSHOWERが呼ばれる。SHOWERでは、粒子の種類に応じて、サブルーチン PHOTON、ELECTR、あるいはHADRONが呼ばれる。シャワーで発生した粒 子が、そのユーザーに対応した領域の外にでると、AUSGABはIDISC=1で終了 し、その粒子がトパーズの外にでていなければ粒子情報はTrack-Listに追記さ れる。このように、トパーズシミュレーターでは、サブルーチン経由でユーザーとシャワ ールーチンのインターフェースをとりプログラムのモジュール化を実現している。

次に、処理の高速化を果たすために全吸収型のカロリーメーターのシミュレーション で使用しているFS法について説明する。全吸収型のカロリーメーターのシミュレーショ ンでは、入射粒子のエネルギーがほとんど全てカロリーメーター内に放出される。一方、 シャワーでは、シャワーが発達するに従って、粒子数が鼠算的に増加するためにシミュレ ーションのCPU時間は、入射エネルギーに比例して増加していく。ところが、カロリー メーターの信号として有為なゆらぎは、シャワーの発達の初期段階で発生している。従っ て、シャワーがある程度発達した後は、毎回シミュレーションしなくても、前もって作成 したシャワーデーターを利用すれば、CPU時間を節約し且つシャワーを十分再現するこ とができる。

トパーズで用いている方法では、入射エネルギーが20、10、6、3、2、1、0. 6、0.3、0.2、0.1、0.06GeV毎に、1.5cmX0.5cmのセル毎のエ ネルギー放出量をシャワーデーターとして用意してある。粒子がカロリーメーターに入射 したときは、入射エネルギーの半分になるまではEGSを使用し、それ以降はシャワーデ ーターを用いている。

EGSで計算した場合と、FS法を用いた場合のCPU時間の比較を表1に示す。こ こで、EGSはECUTを10MeVで計算したものであり、FS法では、ECUTを1 MeVにして作成したデーターを使用してある。表1より、EGSではCPU時間は入射 エネルギーにほぼ比例しているのいたいして、FS法ではほとんど変わっていないことが

4

わかる。

図7では、鉛ガラスに10GeVの電子が入射したときの波高分布を、EGSの場合 (ヒストグラム)とFS法(データー点)の場合で比較してある。ここでは、EGSの場 合のECUTとしては1MeVを使用してある。各々の場合の波高の中心値と幅は、

#### $EGS: E = 9.862 \pm 0.098GeV$

#### $F.S:E = 9.829 \pm 0.093 GeV$

である。鉛ガラスカロリーメーターのエネルギー分解能、ΔE、は10GeVの電子に対して約0.3GeVなので、FS法は十分データーを再現できると考えられる。

#### 4。データーとの比較

次に、トパーズシミュレーションとデーターとの比較をいくつか示す。

図8は、シリコンカロリーメーターのエネルギー分解能の入射エネルギー依存性をE GS4による計算と比較したものである。シリコンカロリーメーターは、5及び1放射長 のヘビーメタルと2層のシリコン測定器からなり、その構造は図9に示す。図10は、鉛 ガラスカロリーメーターで測定されたパーパーイベントのエネルギー分布を、シミュレー ションによる計算と比較してある。横軸はビームエネルギーで規格化した電子のエネルギ ーで、縦軸はイベント数である。図11は、クォーク生成反応で生じた二つの光子の不変 質量分布のデーターとシミュレーションを比較してある。0.14GeV近辺に π<sup>0</sup>中間 子によるピークが見えている。いずれの分布もシミュレーションはよくデーターを再現し ていることがわかる。

5。まとめ

トパーズシミュレーターでは、EGS4を使用して電磁シャワーのシミュレーション を行なっている。シミュレーションはデーターを再現し、シミュレーションで求められた 検出効率などの値を用いて微分断面積が求められている。FACOM-M780上でのシ ミュレーションのCPU時間は、クォーク生成反応に対して1イベントあたり約4秒、3 0GeVの電子に対してはFrozenShower法を用いると約1秒であり、現在の ところ十分な計算速度が得られている。しかし、今後はデーター量が増えるためにさらに 高速化する必要があり、そのための方法として、パラレル計算機などが検討されている。

シミュレーターの機能を充実させるうえでは、測定器の設計段階にシミュレーション の結果を反映させ易くする為に、CADとシミュレーションを運動させて、測定器の位置 情報の設定を容易することが重要であると考えている。 参考文献

- 1. TOPAZ Collaboration, TRISTAN-EXP-002, Jan. 1983.
- 2. E.Longo and L.Luminari, NIM A239 (1985) 506.
- 3. TOPAZ-Offline group, KEK-TOPAZ-Offline-85-02
- 4. S.Kawabata and A.Miyamoto, KEK-TOPAZ-Offline-86-02

エネルギー(GeV)	EGS4	FS法
1	0.315 秒/粒子	0.118 秒/粒子
5	1.129	0.135
1 0	2.166	0.150

表1。EGS4とFS法のCPU時間の比較

10PAZ 0ED 860m 29.0066V E+ 3.39mA E- 4.51mA 91-07-05 22:28:50 E0036.800836 Eve 404 #Wed- 20101 Typ-110 Eld-FB Trg-E6C7 800A TPC-0331 0305



Ect- 3.926eV Esm- 32.036eV FCt- 28.116eV





図3。イベント処理の構造



図4。粒子スイムループの構造

	SUBROUTINE XXXINI										
	PARAM	<b>IETER</b>	(NR	EG=19	<del>)</del> )						
	DIMEN	VSION	MED	(NREG	;),	IAUS(40)	),	RHOR (	NF	EG),	
2	>		ECU	T (NRE	G),	, PCUT (NI	REG	;), HC	UT	(NRE	3),
2	>		FIE:	LD (3)	, I	RGNLST (20	))				
	EXTER	RNAL	XXX	HOW,	XX	XAUS					
•		•									
	CALL	SHPDC	L (	'XXX'	1,	'#REGIO	٧',	NREG	,	1	)
	CALL	SHPDC	Ľ (	'XXX'	١,	'IAUSFL	',	IAUS	,	40	)
	CALL	SHPDC	ĽL (	'XXX '	٠,	'MED',		MED,		NREG	)
	CALL	SHPDC	:L (	עאאי	٠,	'RHOR',		RHOR	,	NREG	)
	CALL	SHPDC	L (	'XXX '	1,	'ECUT',		ECUT	,	NREG	)
	CALL	SHPDC	:L (	'XXX	٠,	'PCUT',		PCUT	,	NREG	)
	CALL	SHPDC	L (	'XXX '	٠,	'HCUT',		HCUT	,	NREG	)
	CALL	SHPDC	L (	'XXX '	۰,	'BFIELD'	· .	FIELD	,	3	)
	CALL	CHPDC	L (	'XXX '	٠,	'REGION'		RGNLS	т,	20	)
	CALL	SHMDC	L (	' XXX	٠,	XXXHOW,	ΧХ	XAUS	)		

図5。EGS4初期化処理の例



図6。SHPRCSの構造



図7。10GeV 電子に対するカロリーメーターの波高分布。ヒストグラム はEGS4、データー点はFS法。



図8。シリコンカロリーメーターのエネルギー分解能の入射エネルギー に対する依存性。



図9。シリコンカロリーメーターの構造

.



図10。鉛ガラスカロリーメーターで測定したパーバーイベントのエネ ルギー分布。横軸はビームエネルギーで規格化してある。実線 はデーター、点線はシミュレーションによるもの。



# EGS4を使ってのTOPAZ用ビームマスクの設計

高エネルギー物理学研究所 宇野彰二

Design of TOPAZ Masking System using EGS4

Shoji Uno

KEK, National Laboratory for High Energy Physics Oho, Tsukuba, Ibaraki, 305 Japan

There are two sources of the beam background in the e<sup>+</sup>e<sup>-</sup> collider experiments. One source is the synchrotron radiation from many magnets. Another source comes from the spent-electron hitting the beam pipe near the interaction region. To reduce the these background, TOPAZ masking system was designed using EGS4 code. The designed masking system consists of two pairs of masks which are called mask-1 and mask-2. The mask-1 is placed to intercept the spent-electron. The aperture of the mask-2 was determined for the synchrotron radiation photons not to hit the mask-1 directly. After these masks were installed, we are taking the data in the small beam background.

1. はじめに

現在、われわれは電子陽電子衝突型加速器トリスタンに設置されているTOPAZ 測定器(図1)を使って、素粒子物理学実験を行なっている。非常に稀にしか発生し ない必要なイベントを、より効率よく、しかも質のよいデータを収集するために は、ビームに伴うバックグランドの問題を考慮しなければならない。

ビームバックグランドのソースとしては、シンクロトロン光とビーム軌道から はずれた粒子(スペントエレクトロン)によるものとがある。これらは、測定器上 でワイヤーを使った検出器に多くの電流を流したり、荷電粒子の飛跡を再構成で きなくなるほどの偽信号を出したり、データ収集が困難になるほどの偽イベント を作ったりする。これらのことは、実験遂行上大きな障害となるので、ビームマ スクと言われるものを注意深く設計し設置する必要がある。

このビームマスクを設計するためには、10KeV程度のシンクロトロン光から 30GeVまでのビーム粒子を扱う必要がある。われわれは、シンクロトロン光を生 成するプログラムやスペントエレクトロンを生成するプログラムとEGS4を組み 合わせることによってビームバックグランドの計算を行なった。シンクロトロン 光に対しては特性X線まで考慮して、マスクの形状や表面メッキの物質、厚さを 最適化した。スペントエレクトロンに対しては、バーテックスチェンバー(VTX) と言われる最内層に設置されている測定器に注目して、ソレノイド磁場中で旋回 する低エネルギー(1MeV程度)の電子(陽電子)までもシュミレーションして マスクの形状を決定した。

2. ビームバックグランドと測定器への影響

ビームバックグランドのソースと考えられるものは、シンクロトロン放射によ るX線とスペントエレクトロンがある。シンクロトロン放射によるX線は、直接 またはビームパイプや各種マスク等で散乱されて測定器内部まで入ってくる。こ れらのX線はガスチェンバー内で光電効果またはコンプトン散乱によって電子が 出き信号を作る。この過程によって出来た電子はエネルギーが低いため、多くの 連続した信号を作ることはなく、本物の荷電粒子の作る信号とは明らかに区別で きる。しかし、この信号を作ることによってワイヤーに流れる電流の量は多くな り過ぎて、検出器本来の性能を出すのに支障になったり、読み出しのデータ量が 多くなったり、チェンバーの寿命が短くなるなどの問題が起こる。また、TOFと いわれているシンチレーションカウンターは一層しかないため、X線による信号 と荷電粒子による信号とを自分自身だけでは区別できないし、周方向の分割も少 ないので本物の信号との偶然の重なり合いも無視できない。またトリガーとして もよく使用される測定器であるので信号が出る頻度が多くてはこまる。

スペントエレクトロンは、高いエネルギーの電子(または陽電子)がビームパイ プまたはマスク等に当たって多数の2次粒子が発生することによってバックグラ ンドの問題となる。これは、シンクロトロン放射によるX線と違い、発生する頻 度は少ないが一つのイベントに多くの2次的荷電粒子及びy線を含むので一度に 多くの信号を作る。ただし、ビームパイプ等に当たる方向はビーム軸に沿った角 度に近いので電磁シャワーである限り大きな横運動量を持つことは少ない。その ため、荷電粒子は強磁場下でビームパイプに近い測定器(VTX)の中にカールした 飛跡を残すだけである。一方、y線は磁場の影響を受けないので、外側にあるシ ンチレーションカウンターに信号を作る。途中のガスチェンバー中では、反応断 面積が小さいのでほとんどが素通りする。また、スペントエレクトロンはトリガ ーという意味で大きな問題となる。これは、ハドロン粒子を生成することによっ て起こる。なぜなら、原子核との反応によって発生する陽子やπ粒子は大きな横 運動量を持ちうるので、径の大きなところにある測定器まで到達する粒子が発生 し、偽トリガーを生むことになる。

以上述べてきたことを考慮して、計算時間の節約ということも含めて表1に示 すような条件でバックグランドのシミュレーションを行ない、ビームマスクの形 状の最適化を行なった。ハドロン粒子の生成のシミュレーションは大変むずかし いので、今回は行なわず、過去の実験と比較してビームパイプに当たるスペント エレクトロンの頻度が十分に低くなるようにした。

3.スペントエレクトロンの計算

スペントエレクトロンを生成するプログラムは、原子核研究所の森本氏によっ て開発されたMOBREM<sup>i)</sup>を使用した。シミュレーションは、EGS4を組み込んだ TOPAZ Simulator<sup>2</sup>を使用した。この計算において重要なことはカールするような 小さな運動量の粒子まで計算して、飛跡の長さを出すことである。これは、本来 のTOPAZ Simulatorにおいては重要なことではなかったので、このバックグラン ドのシミュレーションのために、小さな運動量の粒子までも対処できるようにし た。このようにして求まったシミュレーションのイベントの例は図2で、カール している飛跡まで計算していることがわかる。これらの飛跡の長さの合計から VTXに流れる電流の量を計算することができる。そこで、図1に示すマスクー1 の内半径を変えながらVTXの電流の量をみたのが図3である。これは、垂直方向 の内半径を40mmに固定して水平方向を変えたものである。30mm程度より狭くし ても電流の量は変化しないことを示している。次に水平方向の内半径を30mmに 固定し垂直方向を変えてみたのが図4である。25mm以下に閉めても電流値は変わ らない。シミュレーションの中味を詳しく調べてみると、必要以上に閉めてもマ スクの端に当たって出来る2次粒子がVTX内に入ってくる部分が主成分になって くるだけであることがわかった。後で述べるシンクロトロン光のことを考えると マスクー1の内半径は広い方がよいので水平方向の内半径は32mm、垂直方向の 内半径は25mmとした。この径にしたときの予想は約1µAで VTXの性能を出すに 十分に低い値であった。

4. シンクロトロン光の計算

シンクロトロン放射によるX線はビームが通る毎に多くの電磁石から多量に発 生する。幸いに多くのX線は衝突点付近のビームパイプの中をすり抜けるし、エ ネルギーも低いことからマスクによって止めることも可能である。しかし、注意 深くマスクを設計しないと元の数が多量であるので何桁も減らしたところでさえ 問題になる可能性がある。このことに注意してシミュレーションも慎重行なう必 要がある。当然、X線1個1個をweight =1 で扱うことは計算時間の観点から不可能 であるので、weightをうまく利用して計算する必要がある。

X線を生成するプログラムは、スペントエレクトロンと同様に森本氏によって 開発されたMQRAD<sup>(1)</sup>というプログラムを使用した。われわれは過去の経験から前 述のスペントエレクトロン用のマスクにシンクロトロン光が当たると、そこから 散乱されるX線が測定器内部に入ってくる割合は大きいので、問題になることが わかっていた。そこで、マスクー1にシンクロトロン光が当たらないような内半 径を持ったマスクー2を、衝突点からさらに離れたところに設置することを考え た。このような状態でシンクロトロン光が測定器にどれくらい入ってくるかを EGS4を使ったシミュレーションで調べてみた。

まず、マスク表面のメッキについて最適化を行なった。マスク本体の材質はス ペントエレクトロンを止めるためやシンクロトロン光を吸収するためにZの大き い物質が有利である。しかも、ビームパイプの中ということで高真空を作るとい う意味でも問題ない材質を選択する必要がある。われわれは、タングステンを主 成分とするヘビーメタルという材質を使っている。この材質の表面にシンクロト ロン光が当たる図 5(b)のように高いエネルギーのX線を吸収してくれるが、タン グステンの特性X線が多量に表面から出て来てしまう。この程度のエネルギーの 光は、ビームパイプを突き抜けて測定器内部に入ってきてしまうのでよくない。 そこで表面をメッキすることによって、このエネルギースペクトラムを変えよう というものである。方法としては、タングステンよりZの低い物質を順番に表面 にメッキすることによって、特性X線のエネルギーを順番に低い方に下げて、ビ ームパイプを突き抜けられないようにすることである。図5が銀と銅をめっきし たもので、rare metalを含む5種の金属を使ったものが図6である。後者の方が2倍 よくなるが、制作上の困難があることや前者で十分に少ない量まで減らすことが 可能であったので、今回は銀と銅のメッキをおこなった。

次にマスクの形状に関することである。X線が測定器内に入るには、衝突点の 手前のマスクに当たってから来るもの(前方散乱)と衝突点を通り越してからマス クに当たって入って来るもの(後方散乱)とが考えられる。後者の方が量的には多 いが後方散乱であるために入射エネルギーにあまり関係なく低いエネルギーのも のしか出てこない。しかし、前者は入射エネルギーによって高いエネルギーのも のまで発生する。測定器の径の大きいところまで到達するものは、物質量を考え るとエネルギーの高いもの方が多くなる。図7はそれを示したもので最初の数に2 桁の違いがあっても中央飛跡検出器であるTPCではむしろ後者の成分が多くなる ことを示している。そこで、マスクの形状を考えてマスクの内表面で前方散乱さ れたX線が直接測定器に入らないように設計した。

このように最適化されたマスクでは、シミュレーションの結果、シンクロトロン光からのバックグランドはスペントエレクトロンよりも小さいことが期待できた。

17

5.マスク設置後の結果

前述のように設計されたマスクを設置した後の実験においては、シンクロトロ ン光によるビームバックグランドは大幅に減り、実験遂行上まったく問題となら なくなった。トリガーの頻度も十分に少なく、VTXの電流値も過去の例からする と比較的少ない状態にすることができた。しかし、VTXの電流値は予想より約10 倍大きい結果であった。このときの実際のイベントの例は図8でカールした飛跡 がきれいに捕えられている。これは、スペントエレクトロンのシミュレーション のもの(図2)と特徴が同じである。また、流れる電流の径方向の依存性をみると図 9に示す通りシミュレーションと実験データは同じ傾向を示している。ただし、 このようなイベントが発生する頻度を比べると約10倍実際の方がシミュレーショ ンよりも多いことがわかった。これらのことからVTXに流れる電流を作るものは スペントエレクトロンによるもであるらしいが、その頻度は予想の約10倍あるこ とになる。このことはビームバックグランドのむずかしさを示す例でもある。

6.まとめ

EGS4を取り込んだシミュレーション使って、ビームバックグランドを減らす ためのマスクの設計を行なった。このマスクの設置後は、ビームバックグランド を大幅に減らすことが出来た。また、シミュレーションと実際のデータの比較か らスペントエレクトロンの頻度が予想した値よりも約10倍多いことがわかった。

参考文献

1) T.Morimoto, INS-T-458(1986), INS-TH-158(1984).

2) A.Miyamoto, Miyamoto's paper of this proceeding.

	Spent Electron	Synchrotron Radiation
Generator	MQBREM	MQRAD
Simulator	TOPAZ Simulator ( EGS4)	EGS4 → OUTPUT ↓ TOPAZ Simulator
Detector	VTX	VTX, TCH, TPC
Cut off Energy	1 MeV	1 KeV
Weight	1	Weight

表1 シミュレーションの条件





図3マスクー1の水平方向の内半径とVTXの電流値との関係



図4マスクー1の垂直方向の内半径とVTXの電流値との関係



(f) (e)の場合でビームパイプを通過した後





KEK陽電子発生装置についてのシミュレーション

高エネルギー物理学研究所 紙谷琢哉、浅見明、佐藤勇、榎本収志、大沢哲、 大越隆夫、柿原和久、横田光弘

### A simulation study on KEK Positron generator

Kamitani Takuya, Asami Akira, Sato Isamu, Enomoto Atsushi, Ohsawa Satoshi, Oogoe Takao, Kakihara Kazuhisa, Yokota Mitsuhiro

> National Laboratory for High Energy Physics (KEK), Oho 1–1, Tsukuba-shi, 305, Japan

KEK positron generator was upgraded last year by improving the solenoid focus system and the beam transport system consisting of quadrupole magnets. A simulation study on positron generation in the target and focussing by the solenoid have been performed to explain the beam profile measured after the upgrade. Details of the simulation is described here.

#### 1. はじめに

KEK陽電子発生装置は昨年度に収束系のアクセプタンスが約2倍になるように改造を行ない、改造後の ビーム特性の測定も行なった。この特性を良く理解しまた今後の改良に役立てるため、EGS4を用いてター ゲット部での陽電子発生をシミュレートし、その結果をインプットとしてソレノイド収束部での粒子の運動 をトレースすることにより陽電子ビームの特性を計算するビームシミュレーターを制作した。これを用いて 実測のビーム特性データとの比較を行なった。

#### 2. KEK陽電子発生装置

KEK陽電子発生装置はTRISTANリングやPFリングに陽電子ビームを供給するための装置であり、 その構成は(1)電子ライナックにより250MeVの電子ビームをつくり、(2)厚さ8.2ミリのタン タルのターゲットにあてて、(3)そこから出てくる陽電子をQWTと呼ばれる収束系(パルスソレノイド による10kGの磁場とそれに続くロングソレノイドの2kGの磁場からなる)により収束し、(4)Qマ グネットと加速管によるビーム輸送系に受け渡すというものである。陽電子ビームのカレント増加の要請に 応えて、昨年夏から今年春にかけて収束系のアクセブタンスを大きくするためにソレノイドコイルおよびそ の下流のビーム輸送系の改造を行ない、これによりロングソレノイドの長さはこれまでの倍の8mとなり磁 場の強さも4kGとなった。この改造の結果、陽電子ビームカレントは約2倍に増えた。

収束系改造後、細かい調整を行う前にはトリスタン AR リングや PF リングへの入射効率が改造前に比べ て悪くなっていたたが、ビーム調整の際にターゲットに当てる電子ビームの入射位置やターゲット上でのビ ームスポットの大きさを調整することによって入射効率が向上した。これはターゲット上でのビームスポッ トの大きさにより陽電子ビームのエミッタンスがかなり変わるのではないかということが予測される。この 影響の効き方について調べてみることにした。

また入射器スタディーの時間を利用して陽電子ビームの特性の測定を行なった。得られた陽電子のエネル ギースペクトラムにはメインのピーク以外に高エネルギー傾のすそにあるもう一つピークがあるように見え た。これはどうしてできるのか?ターゲット直後のビームの性質からくるものか?パルスコイル+ソレノイ ドコイルの収束系のアクセプタンスの特性によるものか?磁場分布のくぼみの影響か?このような陽電子ビ ームの特性に対する理解を深めるために、ソレノイド収束系での粒子の運動についてもシミュレーションを 行ない実際のビーム特性と比較してみることにした。

3. ビームシミュレーター

(1) ターゲット部での陽電子生成について

陽電子はビームエネルギー 250 MeV の電子ビーム (電流値= 10 A)をターゲット (タンタル8.2 mm 厚 = 2.0 x<sub>0</sub>) に当ててそこで発生する電磁シャワーにより生成される。このプロセスについては EGS4 を用い てシミュレーションし、ターゲットから発生する陽電子の位置と運動量のサンプルをつくる。今回の解析で は 20000 個の 250 MeV 電子が入射したと仮定してシミュレーションを行なった。陽電子ビームのエミッタ ンスを調べるために入射点でのビームスポットサイズは半径 0.0, 1.0, 2.0, 3.0 mm と変化させた。ソレノイ ド収束系の性質を調べる際にはビームスポットサイズの半径が 1.0 mm のデータのみを典型例として用いた。 入射電子の位置はこのビームスポットウイズの半径が 1.0 mm のデータのみを典型例として用いた。 入射電子の位置はこのビームスポットウロー様に分布させた。また入射粒子の横方向の運動量は無視し、縦 方向運動量のみ持つとした。ターゲットの材質のタンタルについての PEGS の material data のエネルギー カット値は電子について 0.521 MeV、 $\gamma$  について 0.100 MeV とし、シャワーのエネルギーカットの値は電 子について 3 MeV、 $\gamma$ について 4 MeV とした。シャワーを発生させたときターゲットの後面に現われる陽 電子についてその位置、運動量のデータをファイルに納めて次のソレノイド収束系のシミュレーションへの インプットとして渡す。なおこの計算は KEK の HITAC M680-H 計算機上で行なった。計算に必要な CPU 時間は約 20 分であった。

(2) ソレノイド収束系での陽電子ビーム収束について

EGS4 からの粒子の情報を入力して、これを各粒子の初期条件として粒子の運動方程式を拡張オイラー法 により数値積分することで粒子の軌道をトレースする。計算のステップサイズは5 mm で 1720 ステップ分 移動させることにより収束系の全長約 8.6 m をはしらせる。このとき外力としては、ソレノイド収束系に設 置された加速管による加速電場とソレノイド磁場により陽電子に働くローレンツ力を考慮した。陽電子間に はたらくクーロン力は無視した。加速電場は軸方向成分のみと仮定し最大振幅 10 MeVm の正弦波として 場所による位相のずれのみ考慮した。各粒子は初期状態では加速位相の頂上にいると仮定した。磁場の値と しては実測した軸上の磁場の強さを基にし(パルスコイル部でB~10kG、ロングソレノイド部ではB~4 kG但し場所により多少の変化あり)軸以外の場所については近軸近似で径方向成分を計算して用いた。

(3)加速管壁での陽電子のロスについて

上の計算の各ステップにおいて、粒子が収束系のアパーチャー内にあるかどうかをチェックして、それより大きくなっているものはそこで止めて先へ進ませないようにした。アパーチャーの径としてはパルスコイル部では半径10 cm、ロングソレノイド部では半径1 cmとした。

この(2)、(3)の計算はワークステーション(Sun SPARC station-I :CPU power ~ 1.1 MFlops / 倍精度)上でおこなった。計算に必要な CPU 時間は約 20 分であった。

4. 結果

[A] 入射ビームサイズに対する依存性について (エミッタンス)

入射ビームのサイズを半径 0.0, 1.0, 2.0, 3.0 mm と変化させて、生成された陽電子のターゲット直後での ビームの拡がりと運動量の拡がりから得られる x-y 空間での位置のプロットを図1に、エミッタンス空間 ( x-px 空間) でのプロットを図2に示す。この分布についてガウス分布を仮定してフィッティングすること により拡がりの大きさを求めた。図中の点線による楕円は分布の2gのの包絡線である。この楕円の面積をも ってエミッタンスの大きさとした。図3にプロットしたものが入射ビームサイズを変えたときの陽電子ビー ムの位置の拡がり(1g)、運動量の拡がり(1g)、エミッタンスの変化である。

入射ビームサイズをゼロとしても陽電子ビームは有限の拡がり(1mm 程度)を持っておりこれは電磁シ ャワーが発達する際の多重散乱によるものと考えられる。入射ビームサイズがこの多重散乱によるによる拡 がりより小さいところでは陽電子の拡がりはあまり変化しないが、入射ビームサイズがそれ以上になるとそ れに合わせて陽電子の拡がりもどんどん大きくなってゆくことがわかる。一方横方向運動量の拡がりは入射 ビームの大きさに寄らずに一定になっている。この結果として、陽電子の拡がりが増えた分がエミッタンス の増加として反映されている。

結論として言えることは、ターゲット上での入射ビームサイズを小さくすることは陽電子ビームのエミッ タンスを良くするためには重要であり、その目安としては電磁シャワーの多重散乱による拡がりの程度まで はビームをしぼることが効果的であるが、それ以上小さくすることはあまり意味がないということである。

[B] ソレノイド収束系の性質について(エネルギースペクトラム)

まずソレノイド収束系のアクセプタンスを調べるために、収束系の最後まで通り抜けた粒子についてのエ ミッタンスとこれらの粒子が収束系に入る前のエミッタンスのプロットを図4に示す。これを見ると最初は 運動量方向の拡がりが大きく位置の拡がりの小さかったビームを運動量方向の拡がりが小さく位置の拡がり の大きいビームに変化させるという Quarter Wave Transformer 収束系の性質が現われている。これによ りビームシミュレータがうまく働いていることがわかる。

次にエネルギースペクトラムについて調べた。まず陽電子発生装置の改造後に実測したスペクトラムが図 5 である。これに対比すべきものとしてビームシミュレータを通したとき収束系の最後まで通り抜けた粒子 についてのエネルギーの分布が図6 である。これを比較するとエネルギースペクトルの幅はほぼ等しくなっ ている。しかし問題となった高エネルギー側のこぶはシミュレーションではあまりはっきりとは出なかった。 たしかに高エネルギー側に tail を引いてはいるが観測データほど鋭いピークではなくだらだらと続いている。 その代わりに低エネルギー側に別のピークが現われている。このピークが何者であるかを調べるために、各 粒子の収束系に入る前のエネルギーの分布を作ったのが図7 である。この分布のうち点線で示されている都 分はスペクトラムのサブピークの粒子の寄与である。これによればサブピークを構成する粒子は初期状態で も低いエネルギーの所にかたまっている。研究会ではこれに対する解釈としてエネルギーが低いため加速位 相からはずれていったん減速されると説明したがこれは正しくないことがわかったのでここで訂正しておく。 エネルギーが低いといってもまだβ~1より大きく下がるほどではないのでで加速位相からはずれることは ない。スペクトラムのメインピークをなす粒子は Quarter Wave Transformer 収束系においてエミッタン スの 90 度回転で matching がとれたものであるのに対してこれらサブピークをなす粒子は 270 度回転で matching がとれたものであると思われる。これは初期状態でのエネルギーがメインピークに比べてサブピ ークの方は約3分の1 であることからも裏付けられる。

結局今回の解析では観測されたサブピークの原因をはっきりとは解明できなかった。またシミュレーショ ンデータのみに存在する別のサブピークはそれができる原因はわかったもののそれがなぜ観測されないかに ついてはまだ良くわからない。この問題については今後もスタディーを続けていく予定である。



Figure 1 Position plot of positrons at the end of target. Four plots correspond to the cases of incident beam radius 0.0, 1.0, 2.0, 3.0 mm respectively.



Figure 2 Emittance plot of positrons at the end of target. Four plots correspond to the cases of incident beam radius 0.0, 1.0, 2.0, 3.0 mm respectively.





Figure 4 e<sup>+</sup> beam emittance ( $\epsilon_x$ ) (a) at the end of target (b) at the end of solenoid magnets



Figure 5 e<sup>+</sup> beam energy spectrum at the end of e<sup>+</sup> linac. (Observed)



Particle Energy at the end of e+ Linac (MeV)

## Figure 6 e<sup>+</sup> beam energy spectrum at the end of e<sup>+</sup> linac. (Simulated)


Beam Energy at the end of target (MeV)

Figure 7 e<sup>+</sup> beam energy spectrum at the end of target. (Simulated)

# JLC陽電子源の設計

# NKK<sup>A</sup>、KEK<sup>B</sup> 井田博之<sup>A</sup>、字野彰二<sup>B</sup>、浦川順治<sup>B</sup>、川端節彌<sup>B</sup> 住吉孝行<sup>B</sup>、竹内康紀<sup>B</sup>、宮本彰也<sup>B</sup>、吉岡正和<sup>B</sup>

# DESIGN OF THE JLC POSITRON SOURCE

NKK<sup>A</sup>、 KEK<sup>B</sup> H. Ida<sup>A</sup>, S. Uno<sup>B</sup>, J. Urakawa<sup>B</sup>, S. Kawabata<sup>B</sup> T. Sumiyoshi<sup>B</sup>, Y. Takeuchi<sup>B</sup>, A. Miyamoto<sup>B</sup>, M. Yoshioka<sup>B</sup>

<sup>A</sup>Engineering Research Center, NKK Corporation 1-1 Minamiwatarida, Kawasaki-ku, Kawasaki-shi, 210 Japan

BKEK, National Laboratory for High Energy Physics 1-1 Oho, Tsukuba-shi, Ibaraki-ken, 305 Japan

A simulation program has been developed in order to design an intense positron source for the JLC. In this program, EGS4 code simulates positrons' positions and momenta at the exit of the target made of dense material. By using this program, design of the JLC positron source has been carried out in order to optimise positron yield. The results of the calculations are presented.

#### 1. 概要

高エネルギー物理学において物質の究極的構成要素及び究極的相互作用を追求するための次期加速器として、電子ー陽電子のリニアコライダーが注目を集めている。KEKにおいても、ILC(Japan Linear Collider)の研究開発が精力的に進められている<sup>1)</sup>。リニアコラ イダーのビームはその構造上、一回限りの使い捨てであるため、高いルミノシティを得る ためには、大強度の陽電子源の開発が必要不可欠である。ILCのバンチ構造を図1に示す。

陽電子は、ターゲット内で起る電磁カスケードシャワーによって生成されるが、解析 的な方法で電磁カスケードシャワーを取扱うことは困難である。そのため、電磁カスケ ードシャワーモンテカルロ計算コード EGS43を用いたシミュレーションが、陽電子源の 設計に有用な情報を得るために不可欠である。KEKでは、ILCで使用する主要コンポーネ ントについて実際にテスト装置を建設し、試験を行うために、ATF (Accelerator Test Facility)の建設を進めている。ATFでは、大強度陽電子源の試験研究が行われる予定であ る。しかし、陽電子源の最適化を実験により検討することは非常に困難であり、計算機 によるシミュレーションを行い、研究開発を進める必要がある。ここでは、現在KEKに おいて進められているILC用大強度陽電子源の研究開発の現状を述べる。

#### 2. 陽電子源について

陽電子源はその機能によりa)入射電子を陽電子に変換するターゲット部、b)発生し た陽電子を効率良く収集する集束部及びc)収集した陽電子を加速する加速部に大別さ れる。ターゲット部では入射電子による電磁カスケードシャワーによって陽電子が生成 される。ターゲット出口での陽電子の横方向の拡がりは数mmであるが、横方向の運動 量は大きな拡がりを持っている。これに対して、下流の加速管のアイリス径はS-バン ドの場合 20mm程度であるが、横方向の運動量が小さな陽電子しか加速することができな い。したがって、陽電子の生成効率を上げるためには、集束部において(x, px)位相空 間上縦長の楕円状に分布した陽電子を横長の位相空間に変換してやらなければならない。 リニアコライダーの場合、エネルギーアクセプタンスが大きな Adiabaric Deviceが位相空間 の変換方式に適している3。加速部では、空間電荷効果によるビームの拡がりを抑えるた めに、高加速電界で加速され、プレダンピングリングあるいはダンピングリングに導か れる4)。

#### 3. シミュレーション手法

ターゲット部における電磁カスケードシャワーのシミュレーションには、EGS4コード を用いて、ターゲット出口における陽電子の位置、運動量を求める。集束部及び加速部 では、ルンゲクッタ法を用いて、発生した陽電子の挙動をシミュレートしている。集束 部では、Adiabatic Deviceによる磁場

$$B_{z} = \frac{B_{0}}{1 + \mu z}, \quad B_{r} = -\frac{r}{2} \frac{dB_{z}}{dz} + \frac{r^{3}}{16} \frac{d^{3}B_{z}}{dz^{3}}$$

を与え、陽電子は運動方程式 dp/dt = q vxBに従う。加速部は、travelling wave, diskloaded waveguide型で、周波数は 2856MHzである。加速電界は、

 $E_x = E_y = 0$ 、  $E_z(t) = E_{0}sin(\omega t - kz + \phi)$ として、陽電子の飛行時間を考慮したシミュレーションを行っている。

#### 4. シミュレーション結果

JLC陽電子源の設計の出発点として表1に示すSLACのSLC陽電子源のパラメータを参考として用いた。固体金属ターゲットでは熱的な問題から入射電子ビーム強度が制限される。SLCの運転実績等から固体金属ターゲットが衝撃的応力によって破壊されない範囲で電子ビームの強度を仮定し、SLCと同等な入射電子ビームの拡がり $\sigma=0.8$ mmを仮定すると、JLCの陽電子源で必要となる normalized yield は 0.2 e+/e GeVとなる。これは、SLC陽電子源の normalized yield の3~4倍の値である<sup>5</sup>)。ここで、normalized yield はプレダンピングリングのアクセプタンス内に入る陽電子の数を入射電子数で割り、更に入射電子のエネルギー[GeV]で割ったものである。ここで行ったシミュレーションでは、入射電子ビームのエネルギーとして SLCでの値 33GeVを採用しているため、必要となる生成効率は33GeV入射電子1個あたり 6.6となる。

表1のパラメータに対するシミュレーション結果を表2の設計ペースの欄に示す。タ ーゲット出口で入射電子1個当たり66個の陽電子が発生するが、加速管出口に到達する ものは5.2個である。このうち、プレダンピングリングのアクセプタンス γε=3x10-3 rad·m, ΔE/E=±1%内に入っている陽電子は1.8個である。この値は、必要となる生成効率 を大きく下廻っており、パラメータの最適化が必要となった。

最適化の方向として、a)入射電子ビームの拡がりを大きくし、加速管のアイリス径を 大きくする、b)加速時の位相を最適化する、c)集束部の磁場を大きくする等を検討した。 現時点で得られた最適な陽電子源のバラメータ及びシミュレーション結果をそれぞれ表 1及び表2に示す。加速部出口でプレダンピングリングのアクセプタンス内に入った陽 電子は2.4個に増加した。このシミュレーションでは、入射電子ビームの拡がりを σ=0.8mmから1.2mmに大きくしたため、熱的な負荷が(0.8)<sup>2</sup>/(1.2)<sup>2</sup>=1/2.25に減少する。つ まり、入射電子ビーム強度を約2倍とすることが可能となり、必要となる生成効率が 33GeV入射電子に対して6.6から3.3に低減されたことと等価であるが、目標には到達し ていない。

目標とする陽電子生成効率を達成するためには、プレダンピングリングのアクセプタ ンスを大きくすることが考えこれろ。最適化されたパラメータに於りる、プレダンピン グリングのアクセプタンスの変化による生成効率の変化を図2に示す。エネルギーアク セプタンスの増加は、SLCで使用されているエネルギーコンプレッサーの採用によって可 能であるが、生成効率の増加に対する効果は大きくないことが判る。また、プレダンピ ングリングのエミッタンスカットを γε=6x10<sup>-3</sup> rad-mとすると、生成効率は 2.4から 4.4と 約2倍に増加する。このアクセプタンスの増大は現在迄の検討によると達成可能であり5、 目標生成効率を上廻わることが予想される。

#### 5.まとめ

陽電子源の設計のためのシミュレーションが可能となり、LLCに必要となる陽電子源の パラメータが明らかになってきた。最適な陽電子源を目指して、更にシミュレーション を行う予定である。また、生成効率を増加させるためのアイデアとして、a)ターゲット を 1mm程度のワイヤ形状にする、b)加速部において低電界、逆位相で運転することが SLACの R.Millerらから提案されているの。これらのシミュレーションを行うには、EGS4 コードに粒子の飛行時間を積算するルーチンの追加及び新たなプログラムの導入が必要 であり、現在まで詳細な解析には至っておらず、今後の課題である。

参考文献

1)竹田誠之,JLC Study Group、JLC計画とATF計画、第15回ライナック研究会 2)W.R.Nelson et al.,SLAC-265,(1985) 3)竹内康紀、陽電子発生、OHO'90 4)浦川順治、リニアコライダー、OHO'90

# 5)黒田茂、私信

6)M.James et al.,SLAC-PUB-5215(1990)

	設計ベース	最適値
ターゲット部		
材質	タングステン	タングステン
形状(ディスクの厚さ)	6放射長=21mm	6放射長=21mm
入射電子エネルギー	33GeV	33GeV
入射電子ビームの拡がり	σ=0.8mm	σ=1.2mm
集束部		
ピーク磁束密度	6.8 T	8.0 T
長さ	10cm	10cm
加速部		
電界強度	50MV/m (15MV/m)	50MV/m (15MV/m)
長さ	1.5m (3.0m)	1.5m (3.0m)
ビームホールの直径	1.8cm	2.6cm
ソレノイド磁場	0.5 T	0.8 T
初期位相	90°	90° [120MeV以降-10°シフト]

表1 陽電子源のパラメータ

()内の値は低電界部

表2 シミュレーション結果			
位置			
	設計ベース	最適値	
ターゲット部出口	65.9	65.9	
加速部出口	5.2	15.3	
エミッタンスカット後	2.8	3.1	
モーメンタムカット後	1.8	2.4	



# 図1 JLCのバンチ構造



図2 プレダンピングリングのアクセプタンスの変化による生成効率の変化

原子核を点として扱うことの影響

名女大情報セ 中塚隆郎

近大理工総研 北村 崇

#### Effects of the Point-Like Nucleus Model on the EGS Simulation Results

Takao Nakatsuka Information Processing Center, Nagoya Women's University, Shioji, Nagoya 467, Japan Takashi Kitamura Research Institute for Science and Technology, Kinki University, Higashi-Osaka 577, Japan

Although EGS simulation code has predicted many exellent results in various transport problems of charged particles, some discrepancy from experimental data is yet found in calculation of mean square deflection angle.

We estimated reconstruction error of arrival direction observed in water cherenkov detector by the classical Fermi theory, which shew fairly good agreement with experimental data. On the other hand, a similar estimation made by Kamioka group using EGS code gave tendency of higher value at electron energy greater than about 20 MeV, and lower value at less energy.

The discrepancy seems attributed on the Molière formula used in EGS code. As well known, the formula gives divergence of mean deflection angle due to point-like model of nucleus, instead it gives high accuracy of angular distribution. Suppression of large angle scattering due to intereference by nucleus is not considered in EGS simulation. To keep accuracy also in the  $\langle \theta^2 \rangle$  estimation, it would be a practical method to introduce cut at about  $\lambda/d$  in the second term, or the single scattering term, of Molière solution.

<u>1. はじめに</u>

水チェレンコフ検出器というニュートリノ測定のための重要な装置があるが<sup>1)</sup>、 この検出器による到達粒子の到来方向決定精度の算定は、太陽ニュートリノの強 度決定などに関わる重要な計算である<sup>3,3</sup>,<sup>3</sup> 我々はこの精度について独自に試算 したことがあったが<sup>4)</sup>、その結果を水チェレンコフ検出器を用いる神岡実験グル ープがEGSを用いて試算した結果<sup>5)</sup>と比較したとき、両者に食い違いがみられ た. 我々の試算では荒い近似を取り入れながらも、平均2乗散乱角が問題になる この試算では入射電子の広いエネルギー領域でより実験値に近い傾向を見せた. 両試算の食い違いの原因は多重散乱過程の取扱いの違いにあると考えられる. 我々が理論的基礎としているのは古典的なフェルミ理論であるが<sup>50</sup>、EGSでは より進歩したモリエールーベーテ理論である<sup>7,50</sup>. モリエールーベーテ理論は数 学的にはより精度の高いことが知られている反面、原子核を点で扱っているため 平均2乗散乱角が発散するという、実際の応用にあたっての欠点も知られている. この経験から特に角分布の側面から、EGSを利用した結果を見るときの注意 点と、EGSをより実用的にするための試案を述べたいと思う. <u>2. 水チェレンコフ検出器における入射電子の到来方向決定精度の試算</u>

水チェレンコフ検出器においては、荷電粒子の発するチェレンコフ光の分布から到来方向を決定する。そこで我々は到来方向の決定精度を、電子の通過径路に沿っての、光子数の重みをつけた根2乗平均散乱角と定義した。定義自身は神岡 グループもほぼ同じと読み取っている<sup>53</sup>.

電子の平均2乗散乱角は古典的フェルミ理論を用いて

$$\frac{d\langle \theta^2 \rangle}{dt} = \frac{E_s^2}{p^2 v^2}, \quad -\frac{dE}{dt} = \epsilon. \quad (2.1)$$

より

$$\langle \theta^{2} \rangle = \frac{E_{5}^{2}}{2\varepsilon} \left[ \frac{E}{p^{2}c^{2}} - \frac{E_{\theta}}{p_{\theta}^{2}c^{2}} - \frac{1}{2mc^{2}} \ln \frac{(E-mc^{2})/(E_{\theta}-mc^{2})}{(E+mc^{2})/(E_{\theta}+mc^{2})} \right]. \quad (2.2)$$

#### と評価した.

ー方チェレンコフ光子の数は

dN 
$$\propto (1 - \frac{1}{n^2 \beta^2}) dt \propto \frac{\beta^4}{1 - \beta^2} (1 - \frac{1}{n^2 \beta^2}) d < \theta^2 > .$$
 (2.3)

と図1のように減少する。そこで我々は検出光子数が指数関数的に落ちると仮定 して光子数の重みをつけた平均2乗散乱角 E[<0²>]を

$$E[\langle \theta^{2} \rangle] \simeq - \left[ \frac{d}{d \langle \theta^{2} \rangle} ln \left\{ \frac{B^{4}}{1 - \beta^{2}} \left( 1 - \frac{1}{n^{2} \beta^{2}} \right) \right\} \right]^{-1} (at \langle \theta^{2} \rangle = 0)$$

$$= \frac{1 - 1/n^{2} \beta^{2}}{2 - \beta^{2} - 1/n^{2} \beta^{2}} \frac{E_{s}^{2}}{2 \varepsilon p v} . \qquad (2.4)$$

と評価した. 結果は図2の破線に示されるとおりである.

図2の1点鎖線に示される神岡グループの試算と比較すると、約20 MeV を境にしてこれ以上で我々の方が低めに、これ以下で我々の方が高めにという算定であった。



3. 多重散乱に関するフェルミ理論とモリエール理論の違い

物質 x g/cm<sup>3</sup> を通過して多重散乱を受けた荷電粒子の角分布 f( $\theta$ ,x)2 $\pi$   $\theta$  d $\theta$  は西村のテキスト<sup>9</sup> を参考にすると、微分方程式

$$\frac{\partial f}{\partial x} = \iint \{ f(\vec{\sigma} - \vec{\sigma}') - f(\vec{\sigma}) \} \sigma(\vec{\sigma}') d\vec{\sigma}'$$
(3.1)

から求まる。ここに  $\sigma(\vec{\theta})$  は単一散乱の角分布である。  $\sigma(\vec{\theta})$  が軸対称である とき (3.1) の解は

$$\mathbf{f} = \frac{1}{2\pi} \int_0^\infty \zeta d\zeta J_{\theta}(\zeta \theta) \exp\left[-2\pi x \int_0^\infty \{1 - J_{\theta}(\zeta \theta)\} \sigma(\theta) d\theta\right]$$
(3.2)

となる.

両理論の基本的な違いは指数関数内の積分の取扱いにある.フェルミ理論では 遮蔽効果と原子核の干渉効果に対応してそれぞれ θ \_ i \_ ~ 0.01 MeV/pc, θ \_ i \_ ~ 100 MeV/pc のカットを考え, 1-J。(ζθ) を級数展開し, その初項 ζ<sup>2</sup> 項のみ用 いる. このとき解はガウス分布となる、この近似は物質中の通過距離がきわめて 大きい(例えば t >> 25)ときしか成立しない<sup>10</sup>.

一方モリエール理論では遮蔽効果のみを考え、 θ max を無限大とするが、 この ことは原子核を点として考えることに対応する。 このとき ζ<sup>3</sup> 項の係数に対数項 が現れることになる。解は初項に多重散乱項、 第 2 項に単一散乱項、 第 3 項以後 に複数散乱項を含む、より精密なものとなる。 ただしモリエール理論では角分布 の 2 次のモーメントは発散する<sup>11)</sup>。

#### <u>4. 両試算の食い違いの原因</u>

図2に超新星 SN1987A 爆発のとき得られた実験データを同時に示す<sup>1)</sup>。先ず気 がつくことは、古典的と言われるフェルミ理論を用いた我々の荒い計算が表示全 エネルギー領域にわたって実験データを結構よく説明することと、EGSを用い た計算は 20 MeV までの結果を示しているが、それを越えるあたりから過大評価 の傾向を示すことである。

実は平均2乗散乱角を計算する限りフェルミ理論は荒くはないのである。(3.1) の両辺に θ <sup>3</sup>を掛けて θ で積分すれば得られるように

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \langle \theta^2 \rangle = \iint \vec{\theta}^2 \sigma(\vec{\theta}) \mathrm{d}\vec{\theta} = \mu_2(\mathrm{E}), \qquad (4.1)$$

となって, (2.1)が得られるのである, ここにμ₂(E)は単一散乱公式の2次のモー メントである.

モリェールの多重散乱理論で平均2乗散乱角が発散することは、その基本的な 立場、単一散乱の角分布をθ<sup>-4</sup>2πθdθに比例する形で考え、散乱角範囲を遮蔽 効果に対応する下限θ。から無限大までとすることに関係する. つまり原子核を点 として扱うことに起因する.

実際には大角散乱は、幾何学的な上限および原子核の干渉効果により抑制される. 後者は θ max ~ た/d あたりの、ほぼエネルギーに反比例する上限角に対応する<sup>12)</sup>. このため平均 2 乗散乱角は有界な値をもつ.

EGSの計算ではモリエールの角分布公式に、立体角の補正としてエネルギー によらない関数 √(sinθ/θ)を掛ける<sup>•</sup>)形で取り扱う、これは有効上限角約 2π /3 に相当する、このため平均2乗散乱角は有限な値を持つ、しかし注意すべきは ここでは原子核の干渉の効果が考慮されていないことである. 結果としてEGS では、電子のエネルギーが約 20 MeV を越えるあたりから平均2乗散乱角に過剰 評価を与えることになる.



図 2

42

#### 5. 我々の試算の補正

逆に約 20 MeV より低いエネルギーの時にはフェルミ理論で考える有効角範囲 (θ \_ . . , θ \_ . . .)は幾何学的上限値πを越え,明らかに不都合である. これはフェ ルミ理論の基礎とする単一散乱公式

$$\sigma_{G}(\theta)d\omega = N \frac{4Z^{2}r_{\theta}^{2}m_{e}^{2}C^{2}}{Ap^{2}B^{2}} \theta^{-4} 2\pi\theta d\theta \qquad (5.1)$$

が [0.∞)で定義されているからである. 例えばモットの公式

$$\sigma_{\mathsf{M}}(\theta)d\omega = N \frac{Z^2 \mathbf{r}_{\theta}^2 \mathbf{m}_{\theta}^2 c^2}{4 \mathrm{Ap}^2 \beta^2} \{1 - \beta^2 \sin^2(\theta/2)\} \sin^{-4}(\theta/2) 2\pi \sin\theta d\theta.$$
(5.2)

は [0.π] で定義されている. よって我々は (2.4) の E[<θ<sup>3</sup>>] を, 入射エネル ギー時点での有効角範囲(θ=1,, θ=1,)での両散乱公式の2次のモーメントμ2の 比で補正することにした、ちなみにこのエネルギー領域でEGSの与える根平均 2 乗散乱角は, ラザフォードやモットの公式の与えるものより数%低い. 我々の 補正結果を図2の実線で示す. 広いエネルギー範囲で実験データをよく説明する ようである.

#### 6. 我々の経験から見たEGSの検討すべき点

利用可能ということも考えたとき、多重散乱理論の中で最も進歩しているのは モリエールーベーテ理論であることは万人の認めるところである。しかし、平均 2 乗散乱角などという個別のテーマを対象とするとき、モリエールの巧みな数学 的プロセスが不必要となるばかりでなく、理論の前提としての"原子核を点とし て考える"ことが悪い精度を導くということもある。

平均2乗散乱角が分布解析の基本量であり実験的にも議論し易いということを 考えるとき、またEGSに多分野の不特定多数の利用者がいることを考えるとき、 角分布の精度と平均2乗散乱角の精度と両立するような取扱いを工夫することも 重要と考えられる。 EGSで荷電粒子の飛跡を追跡するときに、ステップを短く とるときモリエールの解は第2項の単一散乱項が主要となる<sup>10</sup> ことを考慮するな らば、この第2項に え/d あたりの上限を設けることはかなり実際的な一つの方 法であることに思われる。

#### 参考文献

1)K.S.Hirata et al., Phys. Rev. D38(1988) 448.
 2)K.S.Hirata et al., Phys. Rev. Lett. 65(1990) 1297.
 3)J.N.Bahcall and H.A.Bethe, Phys. Rev. Lett. 65(1990) 2233.
 4)T.Nakatsuka, K.Kobayakawa and T.Kitamura, Proc. of Fourth Pacific Physics Conference, Seoul (1990) 1425.
 5)M.Nakahata, UT-ICEPP.88.01 (1988).
 6)B.Rossi and K.Greisen, Rev. Mod. Phys. 27(1941) 240.
 7)G.Molière, Z.Naturforsch. 3a(1948) 78.
 8)H.A.Bethe, Phys. Rev. 89(1953) 1256.
 9)J.Nishimura, Handbuch der Physik, Band 46(1967) 1.
 10)T.Nakatsuka, Phys. Rev. D35(1987) 210.
 11)W.T.Scott, Rev. Mod. Phys. 35(1963) 231.
 12)S.Olbert, Phys. Rev. 87(1952) 319.

Unix版EGS4とPC版EGS4について

高エ研 波戸芳仁

Running EGS4 on Unix Workstations and Personal Computers

Yoshihito Namito National Laboratory for High Energy Physics 1-1 Oho Tukuba Ibaraki 305, Japan

Several points , which should be taken care when a EGS4 user run the EGS4 on Unix workstations or personal computers are discribed. The NRCC version EGS4, which has already modified to run on Unix workstations and IBM-PCs are introduced.

## <u>1. はじめに</u>

EGS4をはじめとするモンテカルロ計算をWS,PCなどの小型計算機で行うことが、原理的に は可能になってきている(表1)。 しかし実際には、これらの計算機については従来科学計算 に使われてきた大型機に較べてユーザーの経験が少なく、精度に不安がもたれる場合もある。 そこで、EGS4をWS,PCで使用する場合に注意を要する点について、経験、NRCC版EGS4のUNIX用パ ッケージ、IBM-PC用パッケージをもとに具体的に述べる。

#### SLAC版EGS4のWSでの実行で注意を要する点

<u>2a. MORTRAN</u>

MORTRAN本体であるMORNEW77.Fプログラム中にLONGというFunctionがある。 しかし、LONGは しばしばWSの組み込み関数として使われる名前であるので、これをEXTERNAL宣言するか、名前 を例えばLLONGなどに変更する必要があることがある。

#### 2b. PEGS4

#### i)実数の定義域の違い

IBM系での単精度実数の定義域は、WSでの定義域より少し広い。このため、PEGS4で使われている1.E-38という値が、WSでは0として扱われ、その結果、誤動作が生じる。 これを防ぐため、1.E-38を1.18E-38以上に変更しなければならない。

ii)数値渡しとアドレス渡し

IBM系ではサブルーチンコール時に引き数を数値で渡す。このため、例えば実引き数が単精度 実数、仮引き数が倍精度引き数という不一致があっても誤動作しにくい。 一方、WSでは引き 数のアドレスのみをサブルーチンに渡すので、型の不一致は、直ちに誤動作の原因になる。 PEGS4には、引き数の型、数の一致していないサブルーチンコールが約10箇所程あるので、これ を修正する必要がある。

#### <u>2 c. EGS4本体</u>

BGS4.MOR, EGS4MAC.MOR, EGS4BLOK.MORが狭い意味でのEGS4プログラムであるので、ここではこれをEGS4本体と呼ぶ。今のところ修正の必要な所は見つかっていない。

3. User's Codeに関して注意を要する点

ユーザーコードを初めからWS上で作成する場合には問題がないが、IBN系大型機で作成したものをWS上で使う場合には注意を要する。

i)数値渡しとアドレス渡し

PEGS4で述べたのと同じ問題が起こる可能性がある。 簡単な例は、UCSAMPL4のEIは、MAIN ROUTINE では倍精度実数なのに、 Subrotine SOWER では単精度であるので、EI は SHOWER に 正しく引き渡されず、UCSAMPL4はWSでは異常終了することがある。

ii)write文の余分な括弧

下のような余分な括弧のついた write 文はWSではエラー(LEVEL 8)とされることが多い。 write(6.601)((A(I),I=IS,IE),(B(I),I=IS,IE))

iii)型宣言と同時のデータ文

BSG4のユーザーコードでよく使われる下のような型宣書と同時のデータ文はPCのMS-FORTRANではエラーになる。

CHARACTER TEMP(24,1)/\$'FE',22\*' '/;

つぎの様に分離する必要がある;

CHARACTER TEMP(24,1);

DATA TEMP(24,1)/\$'FE',22\*' '/;

iv)乱数マクロ

UCSAMPL4などにふくまれているVAX用乱数マクロを用いる必要がある。

4. NRCC版EGS4

<u>4a UnixWS用パッケージ</u>

Alex Bielajew(NRCC, Canada)が、EGS4をおもに低エネルギー部分について拡張し、実質的に NRCC版EGS4として使用している。 彼は、これにSUNとIRISのWSで動くように上の2a,2bの修正 を加え、UNIX版EGS4として配布している。このUNIX版には、以下の特徴がある。

A.低エネルギー物理の拡張

i)低エネルギー電子からの制動輻射の改良

輻射阻止能の修正、制動輻射光子の正確な角度分布、制動輻射光子のスプリッティング。 ii)光電子の角度分布の組み込み

iii)PRESTA

B.グラフィク

3D,カラー、回転、縮小、拡大、移動可能。 SUN/PHIGSでかかれており、他のPHIGSの動くW Sにも移植可能。

C.C-SHELL プロシジャー

SUN と IRIS で動かすためのカタログドプロシジャーが含まれている。

#### <u>4 b. IBM-PC用パッケージ</u>

ALEX BielajewがIBM-PC用EGS4パッケージを作成し、IAPM(USA)から配布している。

PC版EGS4=UNIX版EGS4 - グラフィック - C shell procedure + MS-DOS procedure である。 F77L-EM/3 または NDP FORTRAN が必要であるといっている。 <u>5. PC98上での実行</u>

未だテスト段階である。 表2に示す通りMORTRANとEGS4本体については、PC9801RAとNDPフ オートランを用いたテストを行い正常に動作することを確認済みである。MORTRAN FILEから実 行までを自動的に行うBATCH FILEの作成や、PEGS4の動作チェックは近い内に行う予定である。

<u>6. まとめ</u>

EGS4をWSで動かすためには、NRCC版MORTRANとNRCC版PEGS4をもちいるとよい。丁寧にコメン ト付きで修正が行われており、かつユーザーに拡張などを意識させないからである。 ESG4本体 には、WSで動かすためのPatchの必要がないので、SLAC版、NRCC版のどちらをもちいてもよい。 NRCC版のEGS4本体には、低エネルギー物理の拡張がふくまれているというメリットがあるが、 例えば、COMIN/USER がシステムによって使われているためユーザーが自由に使えないといった、 多少の使いにくさもある。 従って、低エネルギーユーザーにはNRCC版EGS4本体、それ以外の ユーザーにはSLAC版EGS4本体が推奨される。3D グラフィックはユーザーコードと後処理プログ ラムのみに関係するので、どちらのEGS4本体とも組み合わせることができる。

EGS4をIBM-PCでうごかすには、NRCC版のIBM-PCパッケージを用いればよいはずである。 但し、国内では未だ走らせたということは聞いていないので、バグの有無、精度等は不明である。 EGS4をPC9800で走らせる事は、KEKではテスト段階である。

次に、MORTRANとESG4本体に上記のPatchを当てたのちにWSでEGS4を実行して大型機と差が出るのはいまの所つぎの場合だけである。

a) ユーザーコードがWSのFORTRANの厳しい制限、たとえば、引き数の型の不一致に引っかかる 場合。この場合は、ユーザーコードを修正する必要がある。

b)実数の精度の徴妙な差が影響する場合。 一般にWSの方が大型機よりも高精度であるので、 普通問題はない。

従って、現在のところEGS4の実行に当たって大型機の倍精度での計算とWS結果が違い、かつ その原因が不明であったことはない。PCは未だ実用上十分なスピードではないので詳しくは調 べていない。

## <u>表1 主なWS,PCのEGS4実行速度比(対Hitac M680比、UCSAMPL4使用)</u>

Company	Computer	Speed	Company	Computer	Speed	
NEC	PC9801VX	1/176#1	Silicon	Power	1/3.2	- #1 With 80287
NEC	PC9801RA	1/46.3	Graphics	Station		
IRIS	4D/20G	1/7.7	OMRON	LUNA 88A	1/3.8	
HP	9000/375	1/13.8	DEC	VAX8530	1/10.5	
DEC	Station3100	1/4.2	SUN	SPARC-1	1/10.8	
DEC	Station5000	1/2.7	DG	AV310C	1/4.4	

## 表2高エネ研におけるEGS4のWS,PC上での整備状況

	Workstation#1		PC9800		
	SLAC版	NRCC版	SLAC版	NRCC版	
EGS4本体	0	0	△#2	予定	
MORTRAN	<b>#</b> 3	0	≙\$2	予定	
PEGS4	#3	0		予定	

#1 DEC Station 5000およびSUN Sparc Station

#2 Batch File 未作成(作成予定)

#3 本文の修正によって動くことを確認した。現在では、NRCC版を使用している。

# EGS4コード汎用ユーザーズ版の開発

動力炉 · 核燃料開発事業団 ^ 百瀬琢麿 ^, 野尻一郎 ^

成田 脩^

三菱原子力工業株式会社 <sup>B</sup> 岩井 敏<sup>B</sup>,林津雄厚,<sup>B</sup>

佐藤 理",中村充志"

Improvement in the EGS4 code system — general purpose electron-photon Monte Carlo transport code system

> T.Momose<sup>A</sup>, I.Nojiri<sup>A</sup>, O.Narita<sup>A</sup>, S.Iwai<sup>B</sup>, Y.Rintsu<sup>B</sup>, O.Sato<sup>B</sup>, and M.Nakamura<sup>B</sup>

A: Power Reactor and Nuclear Fuel Development Corporation Tokai-mura, Naka-gun, Ibaraki-ken, 319-11, JAPAN

B: Mitsubishi Atomic Power Industries Inc. 1-297 Kitabukuro-cho Omiya-shi Saitama-ken, 330, JAPAN

This work describes the development of a general purpose users' version of the EGS4 code system. Users can use this version to solve complicated geometrical problems, without the knowledge of MORTRAN3 language and the techniques of devising user-written subroutines; in the original code system users have to write these subroutines for a given problem, since they are not supplied in it.

The original EGS4 code system is a three-dimensional Monte Carlo code simulating electron-photon transport. developed by Nelson at SLAC.

Although the original EGS4 code system is very popular as a general electron-photon transport code, the two following items prevent novice users from using this original system.

- (1) For a given problem, user has to write the geometrical subroutine of HOWFAR, the AUSGAB subroutine which scores and outputs particle weight, and the MAIN program which initializes various parameters and control the whole program.
- (2) User has to usually write the user-written subroutines in the structured language called MORTRAN3 developed at SLAC.

Then, we have developed a new version of the EGS4 code system, and have named it "the general purpose users version of the EGS4 code system."

In order to design and develop the general purpose version, we have investigated the typical multi-purpose three-dimensional Monte

Calro shielding codes of MORSE-SGC and MCNP, and criticality codes of KENO-Va and MONK-6.3 for reference. These investigations have produced useful information of three- dimensional geometrical modeling methods, muti-purpose source subroutines, detectors, and variance reduction method. This useful information has yielded the multi-pupose userwritten subroutines for geometrical modeling, sources, detectors, and variance reduction.

Incorporating these subroutines into the original EGS4 code, we have accomplished the general purpose version of the EGS4 code system without requiring user-written subroutines and the knowledge of MORTRAN3 language.

Two following sample problems were applied to this version for verification:

- (1) Skin dose equivalent evaluation from  $\beta$ -rays emitted from  ${}^{\mathfrak{sc}}Sr$ ,
- (2) Bremsstrahlung dose evaluation generated in a iron sphere having a point source of <sup>90</sup>Y in the center.

These calculational result agree well with results in other calculational methods, respectively.

1. はじめに

本研究では、EGS4汎用ユーザーズ版を開発した。このコードシステムはEGS4 コードの使用者が、解析する対象に従って独自に作成しなければならないユー ザー作成ルーチンの開発、およびその開発に必要となるMORTRUN3言語の知識を 必要としないシステムである。本論では、このEGS4汎用ユーザーズ版の内容と β線被ばく計算および制動放射線の遮へい計算への適用した例について報告す る。伹し、EGS4汎用ユーザーズ版の作成に際して、設計者はMORTRAN MACROを使 用して作成しており、FORTRANプログラムをじかに作成したわけではない。

- 2. 汎用ユーザーズ版の開発
- 2.1 EGS4コードの概要<sup>(1)</sup>

EGS (Electron Gamma Shower) コードは1960年代前半からSLAC (Stanford Linear Accelerator Center)において開発されたきた「電磁カスケード」を シミュレーションするモンテカルロプログラムである。SLACでは当初、高工 ネルギー物理で使用される検出器の設計等に使用することを目的として開発 を進めたが、1978年にはEGS3として一般に公開されてからは核医学やシンク ロトロン施設に適用されるようになり、エネルギー下限を下げる等の要求が 強まっていた。EGS4はこれらの要求を踏まえ、より多くの分野で有効に活用 されるように改良されたものである。

BGS4コード<sup>(1)</sup>は3次元モンテカルロコードであり、次のような機能および 特徴がある。

電子、陽電子、および光子の輸送を原子番号が1から100の元素、化合物および混合物についてシミュレーションできる。

- (2) 適用エネルギー範囲は荷電粒子では、運動エネルギー数10keV~数TeV、光 子では1keV~数TeVである。
- (3) 取扱う物理現象は、以下の9種類である。

   (i)制動放射線生成、(ii)陽電子消滅、(iii)Molière多重散乱、(iv)Møller
   (e<sup>-</sup>e<sup>-</sup>)およびBhabha(e<sup>+</sup>e<sup>-</sup>)散乱、(v)荷電粒子の飛程に沿った連続エネルギー損失、(vi)電子対生成、(vi)Compton散乱、(vi)Rayleigh散乱、(ix)光電効果
- 2.2 既存の汎用モンテカルロコードの調査
- 2.2.1 調査項目

公開されているEGS4システムは図1に示すように、幾何学的形状を指定す るルーチン(HOWFAR)、粒子の重みをスコアして出力するルーチン(AUSGAB)、 線源形状の指定や全体をコントロールするプログラム(MAIN)をユーザーズル ーチンとしてMORTRAN3と呼ばれる言語で使用者が作成することが推奨されて いる。このことは、本コードが汎用コードである大きな特徴であるが、不償 れな使用者には大きな労力を必要とする。

入力データのみでEGS4の計算を簡便に行なえるようにするため、上記のユ ーザーズルーチンを汎用に開発して、コード体系に組み込むこと、およびモ ンデカルロ計算の精度を高めるための方法について、遮へいならびに臨界解 析計算に使用される代表的な汎用モンテカルロコードを対象に、以下の項目 の調査を行った。

- (1) 
  幾何学的形状の表現方法
- (2) 線源入力方法
- (3) 分散低減法
- (4) 検出器
- (5) 誤差評価

各項目についての調査対象となった汎用モンテカルロコードの一覧表を表 1に示し、調査結果を表2に示す。

- (1) 基本形状の境界面を多項式表示で表現する方法 (多項式方式と名づける)
- (2) 基本形状を位置ベクトルおよび方向ベクトル等を用いて表現する方法 (いわゆるCG方式を含む。この方法を基本図形方式と名づける。)

MARS、KENO-Va、MONK-6.3コードは基本図形方式であり、MCNPは多項式方式 である。EGS4コード汎用ユーザーズ版では、MARSのGeometirical packageを 選択した。その理由は以下に示す7つである。

MARS等で用いられているCG方式では、MORSE-CG<sup>(6)</sup>、QAD-CG<sup>(7)</sup>、KENO-IV

/CG<sup>(8)</sup> 等多くのコードに用いられており、使用経験のある利用者が多 い。

- MARSは汎用サブルーチンとして独立のpackageとなっているため、他の コードに組み込み易い。
- (3) 多項式表現法とMARS方式の表現方法との計算時間の比較は、一般に入れる形状に依存するため、どちらが速いとは言い切れない。複雑な形状においては、KENO-IVに組み込まれたGG(一般多項式表現方式)を用いる方が、KENO-IVのunit-ARRAY type(基本図形方式)よりもはるかに多くの計算時間を要する。
- (4) MARSではARRAYを用いるため、計算時間がかなり省略できる。
- (5) MARSのGeometirical packageはMORSE-CGのCG packageに比べて、未定 義領域のチェック機能があるため、未定義領域に粒子が入り込み、多 大なcpu時間を浪費することはない。
- (6) 表2からわかるように、KENO-Vaの基本形状表現は種類が少ない。
- (7) MONK-6.3はきわめて多種多様の形状を表現できるが、表現方法がかな り複雑である。

したがって、CG方式で8つの基本的形状表現の組み合わせで多くの形状を 表現でき、かつ作成した(Universe)の繰り返し表現も可能であるMARS(MORSE -SGC)のGeometirical packageを採用した。なお、基本的形状表現の拡張に ついてはDEEPコード<sup>(9)</sup>を参照した。

2.2.3 線憲入力方法

線源入力方法としては、以下の4種類の線源が扱えるように線源入力方法 の設計を計画した。

- (1) 点線源
- (2) 面線源
- (3) 体積分布線源
- (4) ビーム状線源

面線源および体積分布線源については、複雑な形状表現も可能なように、 MARSで定義した領域境界面、又は領域内一様に線源を設定できるものとする が、これらの線源の汎用的な定義方法については、MARS、MCNP、KENO-Va、およ びMONK-6.3の汎用モンテカルロコードにも示されていない。ただし、ビーム 状線源の定義方法のみが、HETC-KFA<sup>(10)</sup>およびFLUKA82<sup>(11)</sup>に示されているた め、これらについて適切な入力方法の調査を行った。

FLUKA82はHETC-KFAに比べてビームの広がり角を指定する項があり、実際の ビームの物理的イメージに近いため、FLUKA82の入力方式を採用した。

2.2.4 分散低减法

分散低減法については、MCNPにおいて、以下に示す12とおりの方法が用いられていることを参考に調査検討を行った。

- (1) Enelgy Cut-off
- (2) Time Cut-off
- (3) Gemetrical Splitting with Rousian Roulette

- (4) Enelgy Splitting with Rousian Roulette
- (5) Implicit Capture and Weight Cut-off
- (6) Forced Collision
- (7) DXTRAN
- (8) Source Variable Biasing
- (9) Weight Window
- (10) Exponentical Transformation
- (11) Correlated Sampling
- (12) Point Detector (Last Collision)

このうち、EGS4汎用ユーザーズ版に利用できる(8)、(9)、(0)の項目について は採用することに決める。なお、(1)の項目はEGS4コードに内蔵されている。

なお、項目仰のExponentical TransformationについてはMORSE-CGM<sup>(12)</sup>の 中に以下5種類のパイアスのかけ方が示されているため、この方法を採用す る.

- (a) 飛行粒子の方向余弦により、バイアスをかける。
- (b) 指定した点に向かう方向に対する角度により、バイアスをかける。
- (C) ある点から離れる方向に対する角度により、バイアスをかける。
- (d) Z軸と軸とする円筒の半径外方向にバイアスをかける。
- (e) 乙軸と軸とする円筒の半径内方向にバイアスをかける。

項目(9)、(3)、(4)に示されているWeight Window法とGeometrical Splitting with Rousian RouletteとEnelgy Splitting with Rousian RouletteがMCNP コードには用いられている。Weight Window法とは、空間及びエネルギーにつ いて、Rousian RouletteとSplittingを行う分散低減法である。ある空間およ びエネルギーの範囲に入る粒子に対してSplittingまたはRousian Roulette を用いて、室内の粒子の重みが一定の範囲内にあるようにする方法である。 Geometrical Splitting with Rousian Rouletteとは領域ごとにimportance を与え、SplittingおよびRousian Rouletteにより、領域間の粒子の重みの比 率を変えるという分散低減法である。それをエネルギー位相空間について行 ったのが、Enelgy Splitting with Rousian Roulette法である。

Weight Window法が、後者の2つの方法と異なる点を下記に示す。

- Geometrical SplittingおよびEnergy Splittingがそれぞれ空間および エネルギーのみに依存するのに対して、Weight Window法は空間・エネル ギー双方に依存する。
- (2) Geometrical SplittingおよびEnergy Splittingは個々の粒子の重みを 判別せずにRousian RouletteとSplittingを行うのに対して、Weight Window法ではあらかじめ粒子の重みを判別してから行う。
- Weight Window法は、粒子の重みの絶対値の範囲に対して定義されるのに対し、他の2者は領域境界ごとのimportanceの比率で定義される。
- (4) Weight Window法では領域境界表面通過と衝突の双方の場合にRousian RouletteとSplittingが行われるのに対し、他の2者は境界表面通過のと きのみ行われる。
- (5) Weight Window法は、重みの絶対値を一定の範囲内に抑える作用を持つ が、他の2者にはその作用はない。

MCNPコードには、各セル(空間およびエネルギー)ごとの粒子の重みを計算して、その値を用いてWeight Window法のパラメータを自動的に決める機能 がある。なお、MORSE-CGMコードにも領域ごとの粒子の平均重みを計算して その値を用いてWeight Window法のパラメータを自動的に決める機能がある。 Weight Window法は、古典的なGeometrical/Energy Splitting with Rousian Rouletteに比べて上記に示したように、いくつかの長所があり、かつMCNPお よびMORSE-CGMに用いられている手法を用いれば、必要なパラメータが自動 的に設定てきるため、Weight Window法の採用を行う。なお、項目(8)のSource Variable Biasingについては、線源から発生する粒子の発生位置、エネルギ ーおよび角度についてのバイアス手法についてMCNPコードの手法を参考にし て作成する。

2.2.5 検出器

検出器については、調査項目として以下の5つを対象とした。

- (1) 点検出器評価法 (Point Detector)
- (2) 面交差評価法 (Surface Crossing Detector)
- (3) 次期面交差評価法 (Next Event Surface Crossing Detector)
- (4) 飛程評価法 (Track Length Detector)

(5) エネルギー沈着評価法 (Energy Deposition Detector)

(1)~(4)の検出器は汎用化されたものがすでにMORSE-CGMで用いられている ため、それらの手法を参考にした。

2.2.6 誤差評価

モンテカルロ法で評価した値は統計誤差を伴うため、その値の持っている 誤差評価をする必要がある。 MCNPおよびMORSE-CGMで用いられている誤差評 価法の調査検討を行った。

MCNPコードでは誤差評価を次のように行っている。使用する記号は以下のと おりである。

- Yi : i番目のヒストリーの粒子の検出器応答(但しi=1, ------ N)
- P(Y):変数Y(検出器応答)の真の分布を示す確率密度関数
- B(Y):変数Yの真の平均値

 $E(Y) = \int Y \cdot P(Y) dY$  (1)

δ<sup>2</sup>:変数¥の真の分散値

 $\delta^2 = \int (Y - E(Y))^2 \cdot P(Y) dY = E(Y^2) - (E(Y))^2$  (2) 検出器応答を示す変数 Y の真の平均値 E(Y)と真の分散値 δ<sup>2</sup>はモンテカル

検出器心各を示す変数1の具の干均値と(i)と具の力散道の「はモノテカル 口計算から求められないから、E(Y)のかわりにYiの平均値Yを、

$$E(Y) \simeq \overline{Y} = \frac{1}{N} \sum_{i=1}^{N} Y_i \qquad (3)$$

δ<sup>2</sup>のかわりにYiの分散値S<sup>2</sup>を

$$\delta^{2} \simeq S^{2} = \frac{1}{N-1} \sum_{i=1}^{N} (Y_{i} - Y_{i})^{2} \simeq \overline{Y^{2}} - (\overline{Y})^{2} \qquad (4)$$

$$(\pounds \cup \overline{Y^2} = \frac{1}{N} \sum_{i=1}^{N} Y_i^2)$$

式(3)、(4)はヒストリー数Nが十分大きいとき大数の法則により成立する。 モンテカルロ計算によりE(Y)の推定値として得られる値はYであるが、Y がE(Y)のまわりに正規分布すると仮定すれば、YとE(Y)の差異を示す変数 としてはYiの分散値S<sup>2</sup>ではなく、Yの分散値S⊽が必要である。S&は、

$$S_{\underline{Y}}^{2} = \frac{1}{N} S^{2} \simeq \frac{1}{N} \{ \overline{Y}^{2} - (\overline{Y})^{2} \}$$
(5)

で表わされる。

MCNPコードでは統計誤差として、

$$R = S_{\overline{Y}} / \overline{Y} \simeq \left[ \frac{1}{N} \left\{ \frac{\overline{Y}^2}{(\overline{Y})^2} - 1 \right\} \right]^{1/2}$$
(6)

を用いている。

一方、MORSE-CGコードでは全ヒストリー数NをBバッチに分けて、各バ ッチの平均値Yb(bはバッチ番号)の平均値をとっている。 この値をYbとすると、

$$\overline{Yb} = \frac{1}{B} \sum_{b=1}^{B} Yb = \frac{1}{B} \sum_{b=1}^{B} (\frac{1}{N/B} \sum_{j=1}^{N/B} Y_{b,j}) \quad (7)$$

(但し、Yぃ」はbバッチ中のj番目の

ヒストリーの検出器応答)

この値はMCNPコードで用いているŸと同じ、すなわち

$$\overline{Y} = \overline{Yb}$$
 (8)

である。しかし、MORSE-CGでは誤差評価方法はMCNPと異なり、Ybの分散値 Sybを用いている。すなわち

$$S^{2}_{Yb} = \frac{1}{B-1} \sum_{b=1}^{B} (Yb - \overline{Yb})^{2} = \frac{1}{B-1} \sum_{b=1}^{B} (Yb - \overline{Y})^{2} \qquad (9)$$

S<sup>2</sup>YbはYbの分散値であるためバッチ数は十分に大きくなければならない。 MORSE-CGコードでは統計誤差としてFSD(fractional standard deviation) すなわち

$$FSD = S_{Yb} / \overline{Y}$$
 (10)

を採用している。

両者の誤差評価の方法を比較すると次のことがわかる。

- MCNPの方法はバッチ数に無関係であるが、MORSE-CGの方式はバッチ 数に依存する。
- MORSE-CGの方法を用いると1バッチごとのヒストリー数も十分大き い必要がある。

これらの検討から誤差評価方法として、MCNPで用いている誤差評価を用い ることにする。

- 2.3 EGSコード汎用ユーザーズ版の設計
- 2.3.1 設計の概要

第2.2章で調査検討した結果を反映して、EGS4汎用ユーザーズ版のシステム 設計を行った。汎用ユーザーズ版として新たに作成したコード部分は、従来 のEGS4コードシステムとは独立した前処理用コードとはせずに、従来のEGS4 コードシステムに組み込む。EGS4汎用ユーザーズ版のために開発、作成した 事項を下記の項目に分けて説明する。

- (2) 線源入力部
- (3) 検出器 (Detector)
- (4) 分散低減法
- (5) その他

第2.2.2章で検討した結果を反映して、米国オークリッジ国立研究所で開発 されたMARS (Multiple Array System)のGeometrical packgeの機能を1部拡張し、汎用のユーザーズルーチンとしてHOWFARに組み込む。

機能拡張部分としては、一般回転楕円体、斜楕円錐(台)、およびトーラスを 基本形状として取り扱えるようにする。これらを組み込むことによりEGS4汎 用ユーザーズ版の幾何学的形状入力部(HOWFARサブルーチン)は以下の機能 を有する。

- 次の11個の基本形状(Body)のCG形式の論理式を用いて、複雑な形状 が表現できる。
  - (a) 直方体 (RPP)
  - (b) 平行六面体 (BOX)
  - (c) 珠 (SPH)
  - (d) 直正円柱 (RCC)
  - (e) 直楕円柱 (REC)
  - (f) 任意六面体 (ARB)
  - (g) 回転楕円体(ELL)
  - (h) くさび形 (WED)
  - (i) 直正円錐台 (TRC)
  - (j) 一般回転楕円体(GEL)
  - (k) 斜円錐(台) (QUA)
  - (1) トーラス (TOR)
- (2) UNIVERSEと呼ぶ直方体を定義し、これをARRAY配列を用いた繰り返しを 行うことにより、繰り返しの多い形状および複雑で大きな形状を比較的 容易に表現できる。(多重配列機能)
- (3) 座標の回転および平行移動の機能がある。このために、他の形状表現 に用いたデータを座標変換を行わずに、そのまま使用することが可能で ある。

#### 2.3.3 線源入力部

線源入力部は以下に示す4種類の線源形状を入力できる。

- (1) 点線源
   粒子放出方向(等方線源も含む)についても指定可能である。
- (2) 面線源 3 種類の簡単な形状(球面線源、平板線源、円環線源)で一様に分布す る線源。
- (3) 体積線源 3 種類の簡単な形状(球線源、直方体線源、円柱線源)および拡張した MARS Geometrical packageの基本的形状(Body)の組み合わせで形成した領域(Region)内の一様体積線源を指定できる。但し、粒子の放出方向については等方線源のみである。
- (4) ビーム状線源 第2.2.3章で検討した結果を反映し、FLUKA82のビーム線源入力方式を採 用する。すなわち、平坦分布又は正規分布をもつビーム状線源を入力で きる。

以上の線源入力部分をMAINプログラム支配下のサブルーチンSOURCEとして 作成する。

2.3.4 検出器 (Detector)

AUSGABコードに、以下に示すDetectorを組み込んで検出器を作成することを計画した。

- (1) 点検出器評価法 (Point Detector)
- (2) 面交差評価法 (Surface Crossing Detector)
- (3) 次期面交差評価法 (Next Event Surface Crossing Detector)
- (4) 飛程長評価法 (Track Length Detector)
- (5) エネルギー沈着評価法 (Energy Deposition Detector)

各評価法 (Detectpr) の評価検出対象粒子および直接に評価される物理量 を表3に示す。Point Detector、Surface Crossing Detector、Next Event Surface Crossing Detector および Track Length Detectorでは基本的物理 量として表3に示す物理量を評価し、それに求めたい物理量のエネルギー応 答開数をかけて、エネルギーについて積分することにより必要な物理量を得 る。なお、EGS4コードには電子、又は光子が原子と衝突するごとのエネルギ ー損失および衝突間の電子 (および陽電子)の連続エネルギー損失を評価す る機能がある。この機能は沈着エネルギースペクトル評価に利用できる。 この機能を取り出したものが、Energy Deposition Detectorである。

現在(平成3年度)使用できるDetectorは以下の4つである。

- (1) Energy Deposition Detector (評価対象:沈着エネルギースペクトル)
- (2) Surface Crossing Detector (評価対象:全粒子線束およびカレント)
- (3) Track Length Detector (評価対象:全粒子線束および検出器応答)

(4) Next Event Surface Crossing Detector
 (評価対象: 全粒子線束およびカレント)

次に各検出器が用いる評価原理を示す。

(1) Energy Deposition Detector

電子(および陽電子)のエネルギー沈着は次の2つの方法で行われる。 1つは、衝突間の連続エネルギー損失(<u>dB</u>)を距離で積分することに より沈着エネルギーを求める方法であり、もう1つは衝突によりカットオ フエネルギー以下になった電子(および陽電子)はその位置にエネルギー 沈着をすると仮定している。

光子については、衝突により電子をたたき出したときの電子の結合エネ ルギー分を失う。このエネルギーは光子による沈着エネルギーとして評価 される。なお、衝突により光子のエネルギーがカットオフエネルギー以下 になったときは、全エネルギーが沈着すると仮定している。

衝突ごとの沈着エネルギースペクトルは以下のように評価される。

- ここで、
  - R<sup>c</sup>=e 材質II中でのエネルギー群gの衝突毎沈着エネルキースヘクトル
  - E<sub>e</sub>, E<sub>e+1</sub> 沈着エネルギー群gの下限・上限エネルギー

E<sub>Dij</sub> 発生粒子(ヒストリー)i中のj回目の衝突における沈着エネルギー
 r<sub>ij</sub> ヒストリーi中のj回目の衝突の起こった位置

- Ⅴ 材質皿からなる空間領域
- x(f) =0 fが偽のとき
  - =1 fが真のとき
- N ヒストリー数

衝突毎沈着エネルギースペクトルは、例えば回路の時定数が非常に小さ く、衝突毎のエネルギー沈着がパルスとしてそれぞれ独立に計数されるよ うな検出器の応答関数に相当する。

本コードでは、これに加えて発生粒子がその一生を終えるまでの沈着エネルギー総和について、そのエネルギースペクトル機能もある(粒子ごとの沈着エネルギースペクトル)。これは次式に示すように、検出器中での1つの粒子の多重散乱が全てパイルアップして計測された場合に相当する。  $R^{D}_{ee} = \frac{1}{v} \sum_{i} x(E_{e} < \sum_{j} E_{Dij} < E_{e+1}) \cdot x(\overline{r}_{ij} \in V_{e})$  --------(11)

(2) Surface Crossing Detector (Current)

入力で指定した任意の領域境界を横切る粒子の個数(カレント)を計算 する検出器である。これは、検出器領域への入射粒子スペクトルを確認す るために設けた機能である。本作業では領域境界に加えて、任意の球面、 長方形平面または同心円状平面(アニュラス)に入射する粒子カレントは 計算する機能を加えた。これにより、電子ビームが電極に入射して生じる 電流を計算することなどが可能である。カレントは次式で計算する。

 $J_{ng} = \frac{1}{N} \sum_{i} \sum_{j} x(E_{gmin} < E_{ij} < E_{gmax}) \cdot x(0 \le l_{n} \le l_{j}) \dots (12)$ ここで、  $J_{ng} \qquad 第n番目の検出器でのエネルギー群gでの粒子カレント$ i ヒストリー

j ヒストリーi中での粒子の衝突

 

 街突点からn番目の検出器(面)と飛跡との交点までの距離
 第,i番目の衝突点から次の衝突までの飛程

Ei, 発生粒子(ヒストリー)iのj回目の衝突後のエネルギー

Egnin, Egnar 沈着エネルギー群gの下限・上限エネルギー

(3) Surface Crossing Detector (Total Flux)

入力で指定した円環、長方形、円筒または球面に入射する粒子線束を計 算する。主に面上でのγ線エネルギースペクトルを計算するために用い る。粒子線束は次式で計算する。

$$\phi_{ne} = \frac{1}{N} \sum_{i} \sum_{j} x(E_{emin} < E_{ij} < E_{emax}) \cdot x(0 \le l_n \le l_j) / \cos \theta_{nj}$$
(13)

ここで、

1

¢ " 第n番目の検出器でのエネルギー群gでの粒子線束

θ。」 衝突jの後の飛跡が第n番目の検出器面の法線となす角度

また、入力で指定した検出器応答関数F(B)について、次式で計算される検 出器応答R。も計算する。

$$R_{n} = \frac{1}{N} \sum_{j} \sum_{j} \sum_{k} F(E_{ij}) \cdot x(E_{kmin} < E_{ij} < E_{kmax}) \cdot x(0 \le l_{n} \le l_{j}) / \cos \theta_{nj}$$
(14)

(4) Track Length Detector

入力で指定した領域内の平均粒子線束を領域内の粒子の飛跡長を積分す ることにより計算する。検出器領域は計算体系の記述(MARS幾何形状シス テム)において定義される任意の領域を指定できる。粒子線束は次式で示 すTrack Length Estimatorを用いて計算する。

$$\phi_{ke} = \frac{1}{N} \sum_{i} \sum_{j} \mathbf{x} (\mathbf{E}_{emin} < \mathbf{E}_{ij} < \mathbf{E}_{emax}) \cdot \mathbf{x} (\mathbf{\bar{r}}_{ij} \in \mathbf{V}_k) \cdot \mathbf{I}_{jk} / \text{vol}_k \dots (15)$$

$$z = \mathbf{C},$$

- V<sub>k</sub> k香目の検出器領域
- rij ヒストリーi中のj回目の衝突の起こった位置
- lik j回目の衝突から次の衝突までの粒子の飛行距離

但し、次の衝突がk番目の検出器領域外の場合は、領域境界までの距離。

vol。 k番目の検出器領域の体積。ただし、MARS幾何形状システムは領 域の体積を計算することが出来ないため、入力でこれを与える。 また、入力で指定した検出器応答関数F(E)について、次式で計算される検 出器応答R,も計算する。

$$R_{k} = \frac{1}{N} \sum_{i} \sum_{j} \sum_{k} F(E, j) \cdot x(E_{kmin} < E_{i,j} < E_{kmax}) \cdot x(\overline{r}_{i,j} \in V_{k}) \cdot \ell_{jk} / vol_{k}$$
(16)

(5) Next Event Surface Crossing Estimator

Next Event Surface Crossing Estimatorは面検出器の一種であるが、通常の面検出器では検出面を横切った粒子のみを計数するのに対して、検出面に向かう粒子を全て検出する点に特徴がある。このために、面検出器に較べて計算効率が増大し、少ないヒストリー数で統計精度を上げることができる。粒子カレント(jng)および粒子束( $\phi_{ng}$ )は次式で計算する。

 $J_{ng} = \frac{1}{N} \sum_{i} \sum_{j} x(E_{gmin} < E_{ij} < E_{gmax}) \cdot \exp(-\sum_{i} l_{n}) \qquad (17)$   $\phi_{ng} = \frac{1}{N} \sum_{i} \sum_{j} x(E_{gmin} < E_{ij} < E_{gmax}) \cdot \exp(-\sum_{i} l_{n}) / \cos \theta_{nj} \qquad (18)$ 

ここで、Σ<sub>i</sub>は巨視的全断面積であり、ECS4本体のサブルーチンPHOTONで用 いられる弾性散乱(Rayleigh散乱)補正後の平均自由行程(変数名GMFP) の逆数を用いる。

EGS4の場合、本来直線的ではない電子・陽電子の飛跡を平均の直線的な 飛程として取り扱うため、電子・陽電子に対しては Next event detector は意味を持たない。また、散乱点と検出面との間に材質の境界が有る場合 には、(17)、(18)式で用いる2.1,(光学的距離:Opticallength)の計算 が複雑となる。このために、現行の汎用ユーザーズ版では検出粒子が光子 でかつ体系が1領域の場合のみ、これを用いることが出来るものとした。

2.3.5 分散低减法

分散低減法としては、以下の機能を加え検討を行った。

- Source Variable Biasing 線源粒子角度 (angle)、エネルギー (energy)、線源粒子発生装置 (position) についてバイアスをかける方法。
- (2) Weight Window法
   第2.2.4章で詳細に記述した検討結果に基づき、MCNPのWeight Window
   法を使用する。なお、前回バッチ結果から求めた粒子平均重みを用いた
   パラメータ自動設定が行える方法。

- (3) Exponential Transformation法 第2.2.4章で詳細に記述したが、MORSE-CGMで使用されている5種類の 方法。
- (4) Energy Cut-off 従来のEGS4コード中にある。
- (5) Time Cut-off
   必要な粒子 (positron) についてはTime Cut-offを適用。
- 2.3.6 その他の追加機能

その他の追加機能は下記のとおりである。

- (1) 統計課差の出力 モンテカルロ計算結果の統計誤差を出力する機能を加えた。第2.2.6 章で検討したようにNCNPで用いている誤差評価法を用いた。
- (2) 線源情報の出力追加 最初の50ヒストリーについて、線源粒子の種類・エネルギー・放出角 位置等をプリント出力し、線源データが正しく与えられていることを確 認できるようにした。
- (3) 断面積データの出力機能 解析に用いた断面積データのエネルギー範囲、材質名、密度を確認の ために出力できるようにした。
- (4) ヒストグラム出力
   検出器応答のエネルギー依存性(エネルギースペクトル等)を計算リ
   スト上にヒストグラムで表せるようにした。
- (5) PICTUREコード<sup>(13)</sup>の整備 オークリッジ国立研究所作成のMARS幾何学的体系断面図形作成用コー ドPICTUREの整備を行った。
- β線被ばく線量評価例
- 3.1 計算条件

人体表面にβ線核種が付着した場合の被ばく線量評価に、今回汎用化した EGS4コードを適用した。計算体系としては、図2に示すように次の2つを設 定した。

- (a) ICRU球麦面に<sup>90</sup>Srが一様に付着した球体系モデル
- (b) ICRU球と同じ材質の平板の表面に<sup>90</sup>Srが一様に付着した平板体系モデル

<sup>90</sup>Sr線源からの放出β線エネルギースペクトルは文献から得た値を用い た。<sup>90</sup>Srの機核種<sup>90</sup>Yは比較検証を容易にするため考慮していない。<sup>90</sup>Sr線 源の角度分布は等方とした。発生直後に外部ボイド領域に達した粒子は検出 に寄与しないため、実際にはICRU球に入射する粒子のみが取り扱われる。

検出する物理量は線量当量とした。電子、光子の場合、すべてのエネルギ ーで線質係数が1であるため、線量当量は吸収線量と同じ値である。吸収線 量は、対象とする領域のエネルギー沈着量を求め、その領域の質量で割るこ とによって得られる。領域の分割は球体系、平板体系とも表4のようにした。 電子のエネルギー下限(カットオフ)は1keVとし、PEGS4でこれより高い エネルギーについてのみ断面積データを作成した。EGS4による輸送計算中に このカットオフ値以下のエネルギーになった粒子は、そのエネルギーを材質 に沈着エネルギーとして与えて追跡が終了する。

3.2 計算結果

球体系、平板体系の計算結果を表5に示した。

ICRU-Pub.51<sup>(14)</sup>には、厚さ30cmの無限平板に平行電子ビームが入射したと きの最大線量当量が電子のエネルギーごとに与えられている。この値を基に <sup>30</sup>Srから放出されるβ線のエネルギースペクトルから求めた最大線量当量値 を表5に付記した。本計算で用いた平板の計算体系はICRU-Pub.51の計算体 系と計算評価上同等とみなせる形状である。平板体系の領域4の線量当量は ICRU-Pub.51の最大線量当量と極めて良く一致した。

この結果から以下のことがわかった。

- (a) EGS4汎用ユーザーズ版は、β線の被ばく線量計算に十分適用できる。
- (b) <sup>30</sup>Srからのβ線被ばくの最大線量当量になる値は0~70μmの領域である。
- (c) 球体系の結果と平板体系の結果は、表面及び3mm以上の深部においてかな り異なるため、表面汚染による被ばく評価についても幾何学的形状の考 慮が重要である。

#### 4. 制動放射線の這へい解析

4.1 計算条件

面状の<sup>90</sup> Yから放出される高エネルギー  $\beta$ 線が鉄中で発生する制動放射線 について1 cm線量当量を評価した。計算の体系を図3 に示す。鉄の違へい体 は50×5×5 cmの直方体で、密度 7.83/cm<sup>3</sup>とし、<sup>90</sup> Yの線源は5×5 cmの平板状 線源とした。<sup>90</sup> Yの  $\beta$ 線スペクトルは文献値<sup>(15)</sup>を用いた。検出器は半径1 cmの麦面交差検出器 (Surface Crossing Detector)であり、光子を積算し、 1 cm線量当量を計算した。

光子及び電子のエネルギー下限値(カットオフ)はそれぞれ40keV、20keV とした。輸送計画中にこのカットオフ値以下のエネルギーになった粒子は、 追跡が終了される。計算のヒストリー数は10000(10バッチ)とした。

4.2 計算結果

計算結果を図4に示す。なお、検証のため文献15の制動放射線の簡易評価 式の計算結果も付記する。文献14はWuの式<sup>(15)</sup>に基づく値であるが、相対値 で示してある。 比較のためEGS4の計算結果を検出器位置0.1cmの位置で文献 15の値に規格化した。図4からEGS4の計算結果は統計誤差を考慮すれば、文 献15の値と比較的良く一致しているが、今後エネルギースペクトルの検証等 も必要であると考えられる。 5.まとめ

EGS4コードを遮へい計算や被ばく線量計算にユーザールーチンを作成せずに 使用できるように改訂した汎用ユーザーズ版を開発し、検証計算としてβ線の 線量評価及び制動放射線の線量評価に適用した。これらの結果と文献値等と良 く一致した。

整備したコードは今後、放射線検出器の感度解析、β線及び制動X線の線量 評価へ適用が期待できる他、電子、γ線の挙動を詳細かつ精密に取り扱うこと ができるコードとして、他の遮へい計算コードの検証にも適用できると考えら れる。

今後、本コードを種々の問題に適用して検証を行うとともに、磁場中での荷 電粒子輸送挙動や蛍光X線の生成と輸送挙動を取り扱うことのできる機能の追 加及びANISN、DOTのディスクリートオーディネートコードとの接続する機能の 追加等の検討を行う予定である。

#### 参考文献

- W. R. Nelson, H. Hirayama, and D. W. O. Rogers; The ESG4 Code System, SLAC-Report 265 (1985).
- (2) J.T.West and M.B.Emmett, "MARS: A Multiple Array System Using Combinatorial Geometry," NUREG/CR-0200 Vol.3 sect. M9, (1984).
- (3) J. Briesmeister, MCNP-A General Monte Carlo Code for Neutron and Photon Transport Version 3A, LA-7396-M, Rev. 2 (1986).

B.L.Kirk, Informal Notes for IBM Users of MCNP Version 3A. Oak Ridge National Laboratory (1987).

- (4) L.M.Petrie and N.F.Landers, KENO-Va An Improved Monte Carlo Criticality Program with Supergrouping, NUREG/CR-0200 Vol.2 Section F11, ORNL/NUREG/CSD-2 V1/R2
- (5) R.J.Brissenden, "MONK Code User Manual," FW694 chapt. 2, (1985).
- (6) M. B. Emmett, THE MORSE MONTE CARLO RADIATION TRANSPORT CODE SYSTEM, ORNL-4972 (1975)
- (7) "QAD-CGGP, A Combinatorial Geometry Version of QAD-P5A, A Point Kernel Code System for Neutron and Gamma-Ray Shielding Calculations Using the GP Buildug Factor," CCC-493
- (8) J. T. West III, L. M. Petrie and S. K. Fraley, "KENO-IV/CG The Combinatorial Geometry Version of the KENO Monte Carlo Criticality Safety Program," NUREG/CR-0709, (1979).
- (9) T.Yamaguchi, DEEP Code to Calculate Dose Equivalents in Human Phantom for External Exposure by Monte Carlo Method, JAERI-M 90-235 (1990)
- (10) P.Cloth, D.Filges, G.Sterzenbach, T.W.Armstrong, and B.L.Colborn "The KFA-Version of the High-Energy Transport Code HETC and the Generalized Evaluation Code SIMPL", Jul-Spez-196(1983) CCC-496(1983)
- (11) P.A.Aarino, J.Ranft and G.R.Stevenson "A Long WRITEUP of the FLUKA 82 PROGRAM " TIS-RP/106-Rev. (CERN) (1984)

63

- (12) 三菱原子力工業株式会社 技術メモ 1394(非公開) モンテカルロ法による3次元進へいシステムの整備(その2)(1988)
- (13) M. B. Emmett "PICTURE: A Printer Plot Package for Making 2-D Pictures of MARS Geometries " NUREG/CR-0200 Vol.3 Section-M13 ORNL/NUREG/CSD-2/V3/R2 (1984)
- (14) Data for use in Protection Against External Radiation, Annals of the ICRP17, No.2/3 (1987)
- (15) 一宮 勉, 制動放射線の遮蔽計算法-1 cm線量当量対応-RADIOISOTOPES 39 pp401-419 (1990)
- (16) C.S.Wu, Phys.Rev. 59, 481 (1941)

項	<u>ا</u>	調査対象項目	汎用モンテカルロコード
形状	麦現方法	汎用的形状表現ルーチン	MCNP, MARS, KENO-Va, MONK-6.3
縤源	〔入力方法	ビーム状態線源の定義方法	HETC-KFA, FLUKA82
分割	女低减法	<ol> <li>Exponential Transformation</li> <li>Weight Window (Rousian Roulette/Splitting)</li> <li>譲源バイアス (角度,エネルギー,位置)</li> </ol>	MCNP, MORSE-CGM
検	出器	<ol> <li>① 点検出器評価法</li> <li>② 面交差評価法</li> <li>③ 次期面交差評価法</li> <li>④ 飛程長評価法</li> </ol>	MORSE-CGM
誤	差評価	モンテカルロ法による統計誤差評価法	MCNP, MORSE-CGM

.

44 32	計 算 コード			
₩ ₩	MORSE/SGC (MARS)	MCNP	KENO-V.a	MONK-6.3
球	0	0	0	0
(直)楕円柱	0	0	×	0
(直)正円柱	0	0	Δ	0
直方体	0	0	Δ	0
回転楕円体	0	0	×	0
一般回転精円体	×	0	×	0
六面体	0	0	×	0
くさび形	0	0	×	0
トーラス	×	0	×	0
(直)正円錐(台)	0	0	×	0
(直)楕円錐(台)	×	0	×	×
螺線	×	×	×	0
渦 巻	×	×	×	0
形状の重なり (円筒の交差点)	0	0	×	0
形状の繰り返し	0	×	0	0
境界条件	×	×	0	0
基本形状の表現方式	<b>基本図形</b> 方式 (CG方式)	多項式方式	基本図形方式	基本図形方式

〇:使用可能

×:使用不能

(円筒または直方体の場合)

△: 面または軸がX, Y, Z軸に平行なもののみ可能

Detector	Detected Particle	Estimated Physical Values	
▲ Point Detector	Photon after Compton scattering	① total flux	
Surface Crossing Detector	<ol> <li>Photon</li> <li>Electron</li> <li>Positron</li> </ol>	<ol> <li>total flux</li> <li>angular flux)</li> <li>current</li> </ol>	
Next Event Surface Crossing Detector	Photon after Compton scattering	<ol> <li>total flux</li> <li>angular flux)</li> <li>current</li> </ol>	
Track Length Detector	1) Photon 2) Electron $= \Sigma W \cdot I/V$ 3) Positron 4) Reaction $= \Sigma W \cdot I \cdot \Sigma_R$	<ol> <li>total flux</li> <li>Reaction</li> </ol>	
Energy deposition Detector	Energy deposition between interractions	Energy deposition	

\* W:Weight V:volume

I: track Length  $\Sigma_R$ : reaction cross section

▲現在(平成3年7月)まだ組み込んでいない。

()組み込みの可否について今後検討

# 表4 領域の設定条件

領域番号	境界位置					
1	麦面から1㎝~中心(15㎝)					
2	表面から3 mm~1 cm					
3	表面から70μm~3mm					
4	表面から70μm					
		球体系		平板体系	ICRP-51	
------	----------------------	------------------	-------------	------------------	-------------	----------------------------
領域番号	<b>線源面</b> からの 深さ	[Sv/sec/(Bq/cm2)	統計誤差 [%]	[Sv/sec/(Bq/cm2)	統計誤差 [%]	最大線量当量 [Sv/sec/(Bq/cm2)
4	0 µm-70 µm	1.1083E-08	1.42	9.7591E-10	5.73	
3	70 µm—3mm	1.2739E-10	1.79	1.0808E-10	4.97	
2	3mm—1cm	1.5509E-11	4.95	0.0000E+00	0.00	9.7964E-10
1	1cm—15cm	2.5852E-13	16.81	0.0000E+00	0.00	
全領域	0 cm - 15cm	2.5020E-11	0.84	1.2833E-12	0.71	

(1000×10バッチ)



MAIN	initialization (SOURCE)	
HOWFAR	Geometry	
AUSGAB	Detector (Score, Output)	

図1 EGS4コードシステムと作成するユーザーズルーチン<sup>0</sup>



β線被ばく解析(球体系)



密度	1g/cm³
組成	〈實量組成〉
	76.2wt% O
	11.1wt% C
	10.1wt% H
	2.6wt% N

β線被ばく解析(平板体系)

# 図2 β線被ばく線量計算体系



図3 制動X線遮へい計算体系

.



人体筋肉量をカリウムー40で測定する際 の体格補正のためのシミュレーションの開 発

### 東京大学・教育 戸部秀之 東郷正美

Calibration Procedures in Whole-body Counting for Estimation of Total-Body Potassium by Simulation instead of Phantoms.

> Hideyuki Tobe, Masami Togo. University of Tokyo, Faculty of Education

The purpose of this study is to develop calibration procedures by simulation code on the computer system instead of phantoms. Total-body potassium .mainly distributed in muscle mass, has been estimated by the Whole-body counter of the University of Tokyo. The subjects were counted with a plastic scintillation detector system for 10 minutes. It has high sensitivity. but its energy resolution is inevitably low. We used huwan-shaped waterand potassium-phantoms of five different sizes for calibraton. There are considerable differences between physique of the subjects and shape and dimensions of phantoms. Physique varies from individual to individual and from time to time even in one individual, particuraly in growth. So. we have been developing calibration procedures by the simulation. The EGS-4 simulation code was used. Countings given by the actual whole-body countings of potassium phantoms were used to evaluate the validity of the simulation code. Homogeneous potassium solution was assumed to be in the phantoms, and efficiency rates and energy spectra were assessed. Geometrical efficiency well agreed with actually observed one, which implies that the simulation procedures are able to provide reliable results.

1. はじめに

医学や体育学などの分野で身体組成の潮定が行われる。身体組成の視点からは、 人体を脂肪と、そのほかの部分である除脂肪の2つのコンパートメントに分類し、 定量することが一般的だが、方法の一つとしてカリウムー40法がある。これは、 ホールボディー・カウンターを用いて身体カリウム量を求める方法である。

カリウムー40法による身体組成の測定は、次のような原理に基づく。<sup>1)2)3)</sup> 天 然のKの0.0117%は、Kの放射性同意元素であるK-40であり、1.46MeVのγ線を放出 するのでホールボディー・カウンターでγ線を測定することで、人体カリウム量を 求めることが可能である。人体では、脂肪組織にはカリウムはほとんど存在せず、 一方、人体から脂肪を取り除いた部分である除脂肪中のカリウム濃度は一定である ので、ホールボディー・カウンターによるγ線の計測値から全身カリウム量を算出 することができる。また、全身カリウム量から除脂肪量、体脂肪量を推定すること ができる。<sup>4)</sup> 東大ヒューマン・カウンターの概略は図1のようになっている。周囲は、厚さ20 cmの鉄でできており鉄室と呼ばれる。検出器は、サイズが縦横厚さが50cmx50cmx15 cmの大型プラスチック・シンチレータを4個用いており、ペッドの下に敷かれてい る。被検者はアクリル・ペッド上に仰向けになって測定する。

ヒューマン・カウンターで身体カリウム量を測定する際の、主な誤差要因として は、次のものが考えられる。

①被検者の体格に伴う計数効率の変動

② B G の変動

③検出系の不安定性

②と③については、現在は小さく抑えられているので、問題はないことが分かって いる。最も大きな誤差要因は①の被検者の体格に伴う計数効率の変動であり、校正 用の成人ファントムと体型・体格が大きく異なる人では精度の高い補正ができない 場合がある。<sup>5)</sup>従って、各被検者の体格・体型に合わせた補正が必要である。そこ で本研究では、シミュレーションを用いた体格補正システムを開発するためにシミ ュレーション・コードの検証を行った。ここでは、次の2つの視点から検証を試み た。

①エネルギースペクトルについての検証

②ファントムの体格に伴う総カウント数の変動についての検証

2. 方法

実測値とシミュレーションによる計算値を比較するために、次のように行った。 <実験>

線源は、<sup>137</sup>CS、<sup>69</sup>Co、<sup>49</sup>Kの3種の標準線源と、人体に類似した体積線源として5種類の体格のカリウムファントムを用いた。ファントムには、巨人、成人、中人、小人、幼人ファントムの5種類がある。外枠は厚さ0.5cmのアクリル板でできており、いずれも602.5gのカリウムを含む水溶液で満たされている。また、波高分析器は1023チャンネルのマルチチャンネル波高分析器を用いた。

<エネルギー較正>

プラスチック・シンチレータ内での相互作用はコンプトン散乱が主であるので、ス ベクトルには光電ビークは現れない。従って、3つの線源について、コンプトン・ エッジに着目してエネルギー較正を行うことにした。ここでは、クラインー仁科の 式から求めた分布に分解能としてガウス分布をかけた場合のピークのエネルギー値 を使った。<sup>5)7)</sup>

結果と考案

くエネルギースペクトルの検証>

シンチレーターの上部にK-40の標準線源を設置した場合の計算値と、理論的分布 としてクライン-仁科の式から求めた分布との比較では、次の点で相違が見られた( 図2)。

第一に、シミュレーションの結果では低エネルギー側に高カウントが見られた。 これは鉄室で密閉されているため、鉄室からの散乱線が増えるためにEGS4の結 果では低エネルギー側のカウントが増えていると考えられる。

第二に斜線部のようにシミュレーションの結果では、約1.24MeVのコンプトン

・エッジより高エネルギー側にもかなりのカウントが見られた。

このような結果が出る原因として、一つにはプラスチック・シンチレータが縦横 厚さが50x50x15cmと大型なので、シンチレーター内部で多重散乱が起きていること が考えられる。またその他には、シンチレーターが薄いステンレスで囲まれている ため、そこでの光電効果による電子がシンチレーターに流れ込んでいる可能性も考 えられる。ステンレスでの光電効果について検討するために、ステンレスを空気に 置き換えてシミュレーションを行ったところ、全く同様なカウントが見られた。従 ってステンレスでの光電効果の影響ではないと言える。

次に多重散乱の可能性を検討するために、多重散乱が起こりにくくなるよう、プ ラスチックシンチレーターの密度を徐々に低下させてシミュレーションを行ったと ころ、密度を小さくするにつれて、コンプトン・エッジより高エネルギー側のカウ ントは徐々に低下し、同時にコンプトン・エッジと思われるピークが現れた。この ようなことから、コンプトン・エッジのエネルギー以上に見られるカウントは多重 散乱によるものと思われ、実際にはかなりの多重散乱が起きていると言える。これ より、EGS4の結果は鉄の塾での散乱による効果と多重散乱の効果の2点で、ク ラインーに科の式による分布と異なることが分かった。

ここでのエネルギー較正は、多重散乱によるスペクトルの盛り上がりをコンプト ン・エッジと勘違いしてエネルギー較正を行っている。従って、多重散乱を考慮し た方法でエネルギー較正のやり直すことが必要である。

<ファントムの体格に伴う計数効率の変動について>

表1に計算値と実験値、計算値/実測値を示す。ファントムが小さくなるにつれ て、計数効率は計算値、実測値ともに徐々に大きくなる傾向がある。いずれのファ ントムでも計算値の方が実測値より高い値になっているが、どれも約11.2倍とほぼ 一定している。計数効率の平均を1.0として図3に示すが、両者のパターンはよく一 致していた。

ファントムの体格の変動に伴って、総カウント数に占めるA~Dの各シンチレー ターのカウントの割合は変化する。図4は総カウントを100%とした場合の各シンチ レーターのカウントの割合の一例である。各シンチレーターのカウントの割合は、 実験値と計算値で非常によく一致し、何れのファントムでも、その差は1%前後で あった。これらの結果から、EGS-4によるシミュレーションは、ファントムの 体格の違いによる幾何学的効率の変動について、実験値をよく反映していることが わかった。

4. 結論

- ・プラスチック・シンチレータ内では、かなりの多重散乱が生じていることがわかった。
- シミュレーションの結果は、実験値の計数効率の変動をよく反映していることが わかった。

今後の課題としては、多重散乱を考慮した方法でエネルギー較正を行い、スペクトルについての妥当性の検討をやり直すことがあげられる。また、線源としての人体について各議器のカリウム濃度などを考慮したモデル化を行うことがあげられる。 精度の高い体格補正の方法を開発することで、これまで得られた身体カリウム量 に関する多くのデータの補正をすることで、人間の身体組成の成長・老化の過程を 明らかにすることが最終目的である。

# 参考文献

- 1) Allen.T.H., Anderson, E.C. and Langham. W.H.: J.Geront. 15, pp348-357 (1960)
- 2) Forbes, G.B., Gallup, J. and Hursh, J.B.: Science, 133, pp101.
- Forbes. G. B. : Human Body Composition. Growth. Aging. Nutrition and Activity. Springer-Verlag. New York (1986).pp37-50.
- 4) 小宮秀一、佐藤方彦、安河内朗、:体組成の科学 朝倉書店 (1988). pp31
- 5) 杉浦紳之、草間朋子、吉澤康雄:日本栄養・食料学会誌 Vol.39 No.4 pp265-272 (1986).
- 6) 兵藤知典:放射線遮弊入門(第2版) 産業図書(1966) pp31-32.
- 7)谷川進 高速中性子原子炉「弥生」の中性子スペクトル測定 京都大学工学部原 子核工学科 卒業論文 (s47年度)



図1 東大ヒューマン・カウンターの概略



※ここでのカウントは、全γ線に対する、各エネルギー範囲に入射したγ線の割合(%)である。 ※斜線認は、環路的に副病不可能なカウントを示した。 ※運動分布は、単色放射線(1.450eV)が入射したときの、クラインーに料の式から計算したコンプトン数 名気子スペクトルを示した。 ※計数効率





表1 ファントムの体格の違いに伴う計数効率の変動 (計算値と実験値の比較)

	巨人 77714	成人 777トム	中人 777トム	小人 77714	幼人 77714	平均
計算値(%)	18.3	18.9	19.8	20.5	21.2	19.7
実満値(X)	1.67	1.68	1.76	1.83	1.87	1.76
計算確/実謝値	11.0	11.26	11.22	11.20	11.32	11.18



図4 総カウント数にしめる各シンチレーターのカウント数の割合 巨人ファントムについて

EGS4ぃによる

治療領域におけるエネルギースペクトルと線量分布の計算

放射線医学総合研究所 物理研究部 福村明史、平岡 武、星野一雄 竹下美津恵、川島勝弘

Calculations of Bremsstrahlung Energy Spectrum and Dose Distributions for Radiation Therapy by EGS4

Akifumi Fukumura, Takeshi Hiraoka, Kazuo Hoshino, Mitsue Takeshita, Katsuhiro Kawashima National Institute of Radiological Sciences 9-1, Anagawa-4-chome, Chiba-shi 260 Japan

Using the EGS4 Monte Carlo code we tried to calculate the dose distributions in both homogeneous water phantom and layered heterogeneous phantom for cobalt-60 gamma rays and 10 NV X-rays. To calculate dose distributions for 10 MV X-rays we also simulated the shower in the treatment machine head and got bremsstrahlung spectrum. The agreements between calculated and measured depth dose curves are almost good within statistical errors.

1. はじめに

媒質間の境界近傍や不均質媒質中では荷電粒子平衡条件が成り立たないため、 吸収線量の評価は一般に困難である。しかしながら放射線治療では、肺、骨そし て軟組織といった様々な媒質中での吸収線量を正確に把握する必要がある。モン テカルロ法では計算機上で光子一電子カスケードを任意のジォメトリーでシミュ レートすることができるため、このような領域での線量分布計算に対し応用が期 待されている。そこで今回我々はそのベンチマークテストとして、EGS4コー ドを用いた<sup>60</sup>Coヶ線及び10MVX線の、水ファントム並びに不均質ファントム中 の深部線量分布計算を行い、これを実測値と比較した。10MVX線の線量分布計算 については光子のエネルギースペクトルを必要とするが、適当な実測値を利用で きないため医療用ライナックの治療装置ヘッドをシミュレートしこれもEGS4 により求めた。

2. 方法

2-(1). <sup>68</sup>Coについて

我々は円筒型均質水ファントム中並びに円筒型層状不均質ファントム中で線量 分布計算を行った。 寸法はそれぞれ直径30cm、厚さ40cmである。 それぞれのファ ントムは、水ファントムについては密度1g/cm<sup>3</sup>の水、層状不均質ファントムにつ いては3cm厚の水ファントム+15cm厚で密度0.3g/cm<sup>3</sup>の低密度水ファントム(肺 を模擬)+10cm厚の水ファントムで構成される。どちらのファントムも半径及び 深さ方向に5mm間隔のビンで分割され、各ビンは二次電子によって付与されたエネ ルギーと物質ー光子間の相互作用数を記録する。光子は中心軸に沿ってファント ムの端面に垂直に入射する。入射光子のスペクトルについては線源カプセルやコ リメーターからの散乱線を考慮した H a n<sup>2)</sup>らの結果を参考にし、1.25MeVのプラ イマリ光子と1.25MeVまで一様なスペクトルをもつ散乱光子を2:1の比で入射さ せた。電子並びに光子とも10keVまで追跡され、ESTEPEは1%とした。得ら れた2次元の線量分布は半径方向に積分され、25、100、400cm<sup>2</sup>の各照射野で得られ た中心軸深部線量分布の実測値と比較された。

#### 2-2. 10MVX線について

ファントムの構成は上述の通りである。治療用リニアックではフラットニング フィルターやコリメータブロックといったようなビームシェイピングデバイスが 治療装置ヘッドに収納されており、X線のエネルギースペクトルに影響を与えて いる。十分な線量率を確保するようにつくられている治療用リニアックでは、X 線スペクトルを直接測定することが不可能なため、今回我々はメーカーからその ジオメトリーを提供してもらい、まずX線のエネルギースペクトルをEGS4で 計算した。スペクトルをスコアするプレーンはフラットニングフィルターの前後 に置かれそれらは同心円上に分割され中心軸からの各角度毎にエネルギースペク トルをストアする。SSD (Source-Surface Distance)は80cmである。線量分布 の計算はこの結果を用いて行い、25 cm<sup>2</sup>の照射野で得られた実験値と比較した。

3. 結果並びに考察

図1には<sup>60</sup>Cor線の均質ファントム中での中心軸線量分布を示す。計算結果 と実験値はそれぞれの照射野に対して統計誤差の範囲内でよく一致している。図 2には同様に不均質ファントム中での結果を示す。肺ファントム内では光子とフ ァントムの相互作用密度が低いため計算値の誤差棒がやや大きくなっているがこ れもよく一致していると言える。

10NVX線のファントム入射面中心における平均エネルギーは2.84NeVと計算され た。この値はMohan<sup>3)</sup>による計算値とよく一致する。図3には中心軸からの 角度に対するフルエンスを示すがフラットニングフィルターによりフルエンスが 平坦化される一方、図4に示す通り中心に近づくほどエネルギースペクトルが硬 化される様子が計算によって示された。図5、6はそれぞれ10NVX線に対する均 質並びに不均質ファントム中での中心軸線量分布を示す。測定の困難なビルドア ップ領域も計算で再現でき、結果は標ね<sup>58</sup>Coの場合と同様であったが精度は1 0%弱に低下した。これはヒストリー数の不足と電子のコンタミネーションを考 慮しなかったことに起因するものと思われる。

4. 結論

我々は<sup>68</sup>Co及び10NYX線に対して均質並びに不均質ファントム中での中心軸 深部線量分布をEGS4を用いて計算した。実験値と計算値はほとんどの場合に おいて統計誤差内で一致した。







Fig.2 Depth Dose Distribution in heterogeneous layered phantom at SSD=80cm for Cobalt-60













Fig.6 Depth Dose Distribution in heterogeneous water phantom at SSD=80cm for 10MV

参考文献

1):Walter R.Nelson, Hideo Hirayama and David W.O.Rogers SLAC-265, 1985 2):K.Han, D.Ballon, C.Chui and R.Mohan Med.Phys. 414-9 Vol.14,No.3, 1987 3):Mohan,Chui and Lidofsky Med.Phys. 592-7 Vol.12, No.5, 1985

# β線放出核種からの制動X線スペクトル計算

日本原子力研究所 田中 俊一

Calculations of Bremsstrahlung Photon Spectrum from *B*-ray Radioisotopes

Shun-ichi Tanaka Japan Atomic Energy Research Institute 319-11 Tokai-mura, Naka-gun, Ibaraki-ken, Japan

An empirical formula for calculating bremsstrahlung spectra from  $\beta$ -ray radioisotopes has been verified using EGS4 code. The comparison with experiment for mono-energetic electrons demonstrated that the calculations with the EGS4 code would overestimate significantly the bremsstrahulng production from thick targets in the energy less than 2 MeV. It was suggested that bremsstrahlung production cross section updated by Pratt are different to a great degree from the old data based on the Born approximation in the energy below 2 MeV, and the Elwert factor neglected in EGS4 code is unable to explain the overestimation.

#### 1. はじめに

β線放出校種を扱う場合には、β線のエネルギー損失に伴い放出される制動X線による 線量を評価する必要がある。現在、我が国では研究、工業、医療等の目的でTable 1 に示 すようなβ線核種が利用されており、その最大エネルギーは<sup>3</sup>Tの18. JkeV から<sup>30</sup>Sr-<sup>30</sup>Y の2.28MeV 程度まで分布しており、連続スペクトルを持つβ線により種々のターゲットか ら放出される制動X線のスペクトルを求め、その線量を評価することはそう容易なことで はない。

厚いターゲットから放出される制動X線スペクトルを評価する方法として、薄いターゲ ットからの制動X線スペクトルについての経験式<sup>い</sup>と電子の制動加封による損失率を用い て評価する解析的な方法がこれまでに幾つか提案されている。<sup>2,8)</sup>しかし、適当な実測値 がないことからその精度や適用性はほとんど評価されておらず、また、広汎な核種の制動 X線のスペクトルを測定することも実際には困難である。そこで、EGS4を利用してβ線に よる制動X線スペクトルを計算し、新たに導いた解析式の精度の系統的な評価を試みた。 β線による厚いターゲットからの制動X線スペクトル計算式

田中等いは放射損失効率に関する経験式を導き、これと制動X線スペクトルについての Wyardの経験式を利用して、点状のβ線により厚いターゲット(CSDA程度)から放出され る制動X線のスペクトルに対する解析式を求めた。

$$\frac{N(k)}{dk} = \overline{E} \sum_{E=0}^{5} \left[ \frac{EP}{\sum_{E=0}^{E} EP(E)} \right] \left[ \frac{\omega(Z,E)}{1,Z5E} \right] \left[ 4\left(1-\frac{k}{E}\right) + \frac{3k}{E} \ln \frac{k}{E} \right] \frac{1}{k}$$
(1)  
ここで、 P(E) : β線のエネルギースペクトル分布  
 $\overline{E}$  : β線の平均エネルギー  
 $\omega(Z,E)$  : 原子番号 Z のターゲット物質でのエネルギー E の電子の放射損失  
効率  
N(k)/dk : エネルギーk の制動 X線の単位エネルギー幅当たりの個数  
(1) 式で、第1項は β線スペクトル分布、第2項は制動 X線の絶対強度の規格化、第3項

は制動X線のエネルギースペクトル分布を表す。また、放射損失効率は以下の式で与えられる。

$$\omega(Z, E) = a Z^{c} / (1 + b Z E^{c})$$
(2)

ここで、a,b,c は(2) 式による値がNBS Database-7の放射損失効率データに対して最小の 自乗和となるように決められる。

3. EGS4による制動X線スペクトル計算の評価

Fig.1の例に見られるようにβ線は最大エネルギー以下、低エネルギーまでの連続スペ クトルとなるため、EGS4にとっては必ずしも得意でない数MeV 〜数10keV までの電子によ る制動X線生成を計算しなければならない。このため、β線による制動X線スペクトルを 計算するにあたり、次のような検討を行なった。

(1) 電子のエネルギー損失モデルの影響

EGS4では低エネルギー電子のエネルギー損失を連続減速近似で扱っており、その場合の エネルギー損失の最大値はESTEPEにより制御される。 Bielajew等<sup>31</sup>はESTEPEの代わりに PRESTAを利用することを推薦しているが、ここではESTEPEを変えることにより制動X線ス ペクトルの変化を調べた。Fig.2 は<sup>90</sup>Sr-<sup>90</sup>YのAlターゲットからのスペクトルで、ESTEPE をdefault から1/100 にした場合、10% 程度制動X線の発生量が増加する。但し、ESTEPE を1/100 にするとCPU 時間が約10倍になる。

#### (2) 制動X線強度のターゲット厚さ依存

Fig.3、4 は<sup>90</sup>Sr-<sup>90</sup>Y、<sup>147</sup>Pm により厚さの異なるターゲットから放出される制動X線

を比較したもので、<sup>90</sup>Sr-<sup>90</sup>Yの場合はβ線の最大エネルギーに対する単位のCSDA厚さ、 <sup>147</sup>Pm の場合はCSDA厚さの1/2 で最大の制動X線強度となっている。最大強度はβ線のエ ネルギースペクトル、ターゲットの種類により異なるが、大略最大ニネルギーのβ線のCS DAの1/2 ~1 倍程度の厚さで得られる。

(3) 単色エネルギーの電子線からの制動X線

Fig. 5 は単色エネルギーの電子線がCSDA厚さのタングステンに入射した時の線量の角度 分布をNCRP-51<sup>6)</sup> に載録されている実験値<sup>7,8)</sup>と比較したもので、電子のエネルギーが低 くなるにつれてEGS4の前方成分が過大となる。SLAC-265では低エネルギー電子による制動 X線を正しく計算するためには制動X線生成断面積に対するクーロン補正の Elwert factorを考慮する必要があると述べているが、Elwert factor はTable 2 に示すような値 であり、これを考慮した場合にはさらに制動X線生成断面積が大きくなり、実験値をさら に過大評価することになる。 2MeV以下の電子の制動X線生成断面積については、Pratt 等<sup>9)</sup>がAtomic fieldでの電子の相互作用を記述する式を数値解法によりExact に数値計算 した値が発表されており、最近  $Z = 1 \sim 100$  の原子に入射した1GeV~10GeV の電子による 制動X線スペクトルデータをまとめたSeltzer & Berger<sup>10)</sup> も2MeV以下の電子については Pratt 等のデータを採用している。 Pratt等のデータで求めたタングステンの放射阻止能 <sup>11)</sup> は、Berger等がボルン近似に Elwert factor の補正をした従前の値<sup>12)</sup> 比べると Table 3 に示すように1MeVで30%、50keV で70% も小さい値となっている。Pratt 等の制 動X線断面積の精度は実験値との比較から10% 程度と評価されているので、<sup>13)</sup> Fig.5 の 差の原因の 1 つとして、EGS4で用いられている制動X線断面積の誤差が想定される。

Fig. 6、7 は、同じく30MeV と1 MeV の電子による制動X線スペクトルの角度分布をET RAN コードの結果<sup>14)</sup> と比較したもので、30M eVでは良く一致しているが、1MeVではかな りの差が見られる。これは、Table 4 に示すように、EGS4とETRAN コードで使われている 制動X線断面積の計算式の差によるものと想定される。

4. β線による制動X線スペクトル

Fig.8 ~10は、点状の B線枝種がCSDA(最大エネルギーに対する)程度の厚さのターゲ ットから放出する制動X線スペクトルをEGS4で計算し、(1)式の結果と比較したものであ る。ここで、EGS4の結果はESTEPEを1%で、種々の厚さのターゲットでの最大強度のスペク トルを表している。一方、解析式ではターゲットの厚さは考慮できないが、式の中でスペ クトルの強度を制動放射効率(Radiation Yield)で規格化しているので、Implicitには B 線のスペクトルで平均されたCSDAの厚さに等しい。

既に述べたように、EGS4の制動X線生成断面積には未だ検討すべき点があるが、解析式

86

の結果はEGS4と非常によく一致している。

- 5. まとめ
- (1) β線核種により生成される制動X線スペクトルを計算する解析式を提案し、その精度 と適用性をEGS4を用いて比較検討した。その結果、本解析式はスペクトルの形、強度 共にEGS4の計算値と非常によく一致した。
- (2) しかし、EGS4で2MeV以下の電子による制動X線スペクトルを計算する場合、現在EGS4 で用いられている制動X線生成断面積には問題があり、ボルン近似による制動X線生 成断面積の計算式をPratt等により評価された制動X線生成断面積データと置き換え て、その影響を検討する必要がある。
- (3) β線による制動X線生成に対するESTEPEの影響は、10%程度である。但し、ESTEPEを 1/100にすると計算時間が約10倍になる。PRESTAを利用した場合の効果は、今後の検 討課題である。

## 参考文献

- 1) Wyard, S.J. : Proc. Roy. Soc., A65, 377 (1952).
- Arnold, E.D. : ORNL-3576 (1964).
- 3) Florkowski, T. : Int. J. Appl. Rad. Isotopes, 15, 579 (1964).
- Tanaka S., et al. : "An Empirical Calculation of Bremsstrahlung Spectrum Produced by β-ray Radioisotopes", in preparation for publication.
- 5) Bielajew, A.F., Rogers, D.W.O. : "Monte Carlo Transport of Electrons and Photons", Plenum Press, Chapter 5 (1988).
- 6) NCRP Report 51 (1977).
- 7) Bly, J.H. : Mater. Eval., 22, 519 (1964).
- 8) Bly, J.H., Burrill, E.A. : ASTM Spec. Tech. Pub. No. 278, 20 (1959).
- 9) Pratt, R.H., et al. : Atomic Data and Nuclear Data Tables, 20, 175 (1977).
- Seltzer S.M., Berger M.J. : Nucl. Instr. Meth. in Physics Research, B12, 95 (1985).
- 11) Berger M.J., Seltzer S.M. : NBSIR 82-2550-A (1982).
- 12) Berger M.J., Seltzer S.M. : "Studies in Penetration of Charged Particles in Matter", National Academy of Science-National Research Council Pub. 1133, Chapter 10, 205 (1964).
- 13) Lee, C. M., Kissel, L., Pratt, R. H. : Phys. Rev., A13, No. 5, 1714 (1976).
- 14) Tanaka, Su., et al. : JAERI-M 83-019 (1983).

Table 1 Typical  $\beta$ -ray isotopes and targets

Nuclides	$\beta$ -ray energy E max (MeV)	Target	CSDA Range * (g/cm²)
• • Ni	0, 067	Ni	1.08 × 10-2 1.59 × 10-2
'*C	0. 156	H <sub>2</sub> D Glass	3.00 × 10-* 3.65 × 10-*
א <sup>יף ו</sup>	0. 225	Gl <b>as</b> s Ni	6.55 × 10 <sup>-2</sup> 7.79 × 10 <sup>-2</sup>
**Kr	0. 687	Ti Ni	3.79 × 10-' 3.81 × 10-'
210B1	1. 16	Ni Az	7.26 × 10 <sup>-1</sup> 8 19 × 10 <sup>-1</sup>
<b>3</b> 2p	1.71	H <sub>2</sub> D Glass	8.22 × 10 <sup>-1</sup> 9.76 × 10 <sup>-1</sup>
**St+***	2. 28	A1 Ní Ar	1. 41 1. 52 1. 69

\* range for the maximum  $\beta$ -ray energy

Table 2 Elwert Factor for 2=74

			incoming	e- (NeV)		
Dutgoing e' (NeV)	0. 05	0. 10	0, 20	0, 50	1.0	2.0
0. 01	2. 116	2. 806	3, 539	4. 339	4. 695	4. 864
0. 02	1. 518	2. 012	2. 538	3. 112	3. <b>36</b> 8	3, 489
0. 05	1. 000	1. 326	1, 673	2. 050	2. 219	2. <b>29</b> 9
0. 10		1. 000	1, 261	1. 546	1. 673	1, 734
0. 20			1, 000	1. 226	1. 327	1, 375
0. 50				1. <b>00</b> 0	1. 082	1, 121
1. 0					1, 000	1. 036
2.0						1, 000

Table 3 Comaparison between Old and New Stopping Powers of W(2=74)

Energy	Collision	(McV cm /g)	Radiative	(HeV cm /g)	Radiat	ion Yield
(He¥)	News	019,	Hew <sup>111</sup>	014+**	Nev''	014""
D. 01	8. 974+00	8. 882+00	1. 977-02	4. 022-02	1. 075-03	2, 869-03
0. 05	3. 137+00	3. 119+00	3. 374-02	4. 653-02	5. 430-03	8. 376-03
0. 10	2. 047+00	2. 038+00	4. 084-02	5. <b>266-0</b> 2	1. 032 <b>-0</b> 2	l. 424-03
0. 50	1. 085+00	1. 093+00	7. 353-02	9. 752-02	3. 712-02	4. 769-02
1.00	1. 016+00	1.033+00	i. 159-01	1. 471-01	6. 030-02	7. 626-02
2.00	1. 037+00	1.060+00	2. 117-01	2. 565-01	9. 856-02	1. 186-01
5. 00	1. 126+00	1. 150+00	5. 372-01	5. 962-01	1. 902-01	2.117-01
10.00	1. 203+00	1, 226+00	1. 132+00	1, 198+00	3, 006-01	3, 178-01







Fig. 2 Dependence on ESTEPE of bremsstrahlung spectrum from Al target due to <sup>90</sup>Sr-<sup>90</sup>Y.



Fig. 3 Dependence on the target thickness of bremsstrahlung spectrum from <sup>so</sup>Sr-<sup>so</sup>Y.

Fig. 4 Dependence on the target thickness of bremsstrahlung spectrum from 147Pm.



Fig. 5 Comparison between experiments and EGS4 of angular dose of bremsstrahlung from W target due to monoenergetic electron beam.



Fig. 6 Comparison between ETRAN and EGS4 of angular flux of bremsstrahlung from W target due to 30 MeV electron beam.



Fig. 7 Comparison between ETRAN and EGS4 of angular flux of bremsstrahlung from W target due to 1 MeV electron beam.

E (NeV)	Berger & Seltzer	(NeV)	EGS4
<4mc*	$d\sigma = Af_{E}$ (3B)	N) <50 HeV	$d\sigma = A (3CS)$
< 30 m c 3	$d\sigma = Af_E$ (3B)	N)	
	(if Y>↓5	)	
	da=Afr (3B	S) >50 MeV	d σ ≠ (3CS)
	(if Y>15	)	
>30 m c *	$d\sigma = (3BN)$		
	(if Y>15	)	
	$d\sigma = (3CS)$		
	(if Y>15	)	
(3BN).	(3BS). (3CS	) : Koch & Notz (Re	r. of Had, Phy., 1959)

Table 4 Formulae for Bremsstrahlung Production Cross Section used in ETRAN and EGS4 codes

(315N). (315S), (3CS) : Koch & Motz (Rev. of Nod, Phy., 195 Y=100 k (E. E Z'^) '

A .... : Correction factor to exp. value uy Koch & Hotz

fe : Elwert factor (Coulomb correction)



Fig. 8 Bremsstrahlung spectrum from Al target due to <sup>90</sup>Sr-<sup>90</sup>Y calculated with EGS4 and the present analytical formula.

Fig. 9 Bremsstrahlung spectrum from Ti target due to <sup>85</sup>Kr calculated with EGS4 and the present analytical formula.



Fig. 10 Bremsstrahlung spectrum from Ti target due to <sup>147</sup>Pm calculated with EGS4 and the present analytical formula.

# 光 核 反 応 に よ る 生 成 放 射 性 核 種 の 空 間 分 布

東北大学サイクロトロン・ラジオアイソトープセンタ 中村 尚司

Spatial Distribution of Radionuclides Produced by Photonuclear Reactions

Takashi Nakamura Cyclotron and Radioisotope Center, Tohoku University Aoba, Aramaki, Sendai 980, Japan

The spatial distribution of radionuclides produced in a medium by photonuclear reactions was investigated; photospallation products in a 15 cm thick copper target bombarded by the 900 MeV electron-induced bremsstrahlung radiation, and photonuclear reaction products in 20 cm thick cesium ( $Cs_2CO_3$ ) and strontium ( $SrCO_3$ ) targets bombarded by the 60 MeV bremsstrahlung. The measured activation rates were compared with the product of the available production cross section data and the bremsstrahlung spectra calculated with the EGS-4 Monte Carlo code.

1. はじめに

制動放射線を用いて、光核反応による放射性核種の生成率や反応断面積の研究 はこれまで数多く行われてきているが、光核反応によって厚いターゲット中に生 成される放射性核種の空間分布に関するデータは極めて乏しい。

本研究は2つのテーマから成っている。1つは 900MeV 電子生成制動放射線に よる、銅ターゲット中での光核破砕反応による生成放射性液種の分布に関する研 究<sup>1)</sup>であり、これは最近建設が進んでいる電子加速器を用いた放射光施設におけ る、加速器の残留放射能評価にとって有用な情報を提供するであろう。他の1つ は 60 MeV 電子生成制動放射線によるセシウム(炭酸セシウム)およびストロン チウム(炭酸ストロンチウム)ターゲット中での、光核反応による生成放射性核 種の分布に関する研究<sup>2)</sup>であり、これは現在国家プロジェクトとして推進されて いるオメガ計画の一環として、電子加速器による高レベル廃棄物中の長寿命核分 裂生成物の消滅処理に必要な基礎データをうるために行ったものである。

2、 900 MeV 制動放射線による銅中の生成放射性核種の分布

東大核研の電子シンクロトロンを用いて、900 MeV 電子を 50  $\mu$ m 厚の白金の 内部ターゲットにあて、発生した制動放射線を直径約 2 cm のコリメートビーム として引出し、Fig. 1 に示す 10 cm x 10 cm の大きさで、厚さ 15 cm の鋼ター ゲットにまっすぐに照射した。入射した制動放射線の量を求めるために、ターゲ ットの表面に直径 2 cm で厚さ 530 mg/cm<sup>2</sup> のアルミニウム箔をつけた。ターゲ ット中には、0.5 cm x 0.5 cm の大きさで 450 mg/cm<sup>2</sup> 厚の鋼箔を深さ 1 cm か ら 10 cm まで 1 cm 毎に挿入して、深さ方向の生成放射能分布を求めた。アルミ ニウム箔中に  ${}^{27}$ Al( $\gamma$ , 2pn) ${}^{24}$ Na 反応により生成された  ${}^{24}$ Na の量と、この反応 の断面積データ (0.74 mb/eq.q.)<sup>3</sup> から、入射制動放射線の量 Q (eq.q.) をえ た。薄い白金ターゲットからの制動放射線のスペクトル φ<sub>B</sub>(E) は Schiff の式 <sup>4)</sup>で精度よく近似できるので、その積分値を Q に規格化したものを入射スペクト ルとした。銅ターゲット中での制動放射線スペクトルの変化は、 E G S - 4 モン テカルロコード<sup>5)</sup>を用いて計算した。計算により得られたスペクトル φ(E, 2) (2 はターゲット中での深さ) は、反応断面積 σ(E) が既知であれば、測定され た飽和放射能(生成率)A(2) と次式により関係づけられる。

$$A(z) = Q N_0 \int_{Eth}^{E_0} \sigma(z) \phi(z, z) dE \qquad (1)$$

ここで、Ng はターゲット中の銅原子数、Eg は入射電子エネルギー( 900 MeV ) で Eth はしきいエネルギーである。しかし、光核破砕反応の断面積は全く報告さ れていないので、(1)式を

$$A(Z) = Q N_0 \sigma_{eff} \int_{E_1}^{E_2} \phi(E, Z) dE$$
  
= Q N\_0 Geff  $\Phi(Z)$   
 $(\Phi(Z) = \int_{E_1}^{E_2} \phi(E, Z) dE$ )  
(2)

と書換え、計算で求められた ¢(E,Z)を様々の実効エネルギー範囲(E1, E2)の 間で積分した制動放射線束 Φ(Z)を求めた。

この様々の  $\Phi(2)$  の値を 2 を積軸として描き、そのグラフに A(2) を重ねて、 2 に対する深さ依存性の曲線がよく一致した  $\Phi(2)$  を選ぶことによって、 (2) 式から逆に実効エネルギー範囲 (E<sub>1</sub>, E<sub>2</sub>)、実効断面積  $\sigma_{eff}$  を求めた。 Fig. 2 に 1 例として、銅中に生成した <sup>58</sup>Co, <sup>57</sup>Co, <sup>55</sup>Co の飽和放射能 A(2) と 積分制動放射線束

$$\Phi_{750}(Z) = \int_{SOMeV}^{900MeV} \phi(E,Z) dE \quad (3)$$

$$\Phi_{7100}(Z) = \int_{100MeV}^{900MeV} \phi(E,Z) dE \quad (4)$$

の深さ分布曲線を示す。 測定値 Α(2) と計算値 Φ(2) の傾きはよく一致していて、 これから σ<sub>●ff</sub> を推定することができる。この方法により、Telle 1 に示すよう に、900 MeV 制動放射線による銅の光核破砕反応の実効断面積と窓効エネルギー 範囲を推定することができた。これは初めて得られた断面積デージであり、残留 放射能評価に役立つであろう。

3. 60 MeV 制動放射線によるセシウムおよびストロンチウム中の生成放射性核種 の分布

東北大核理研の電子リニアックを用いて、60 MeV 電子を 1 mm 厚の白金コンバータにあてて制動放射線を発生させ、コンバータを通過した電子は掃引マグォットによって下方に曲げ、制動放射線だけを試料に入射させるようにした。 Fig.

3 に実験配置を示す。試料は炭酸ストロンチウム (SrCO<sub>3</sub>,密度 2.16 g/cm<sup>3</sup>) お よび炭酸セシウム (Cs<sub>2</sub>CO<sub>3</sub>,密度 3.24 g/cm<sup>3</sup>)の直径 18 mm、厚さ 15 mm のも のを、長さ約 20 cm に並べたスタックである。ターゲットスタック内の光子東密 度と光中性子東密度を求めるために、スタック中に金 (10 mm 直径、0.01mm 厚) とアルミニウム (10 mm 直径、0.05 mm 厚)を挿入した。

電子1個が白金コンバータに入射して、前方に放出された制動放射線がターゲットスタックに入射した時、深さ X での光子のスペクトル Ø(E, X) はEGS-4による計算から求めた。白金コンバータに入る電子の数が精度よく求められな かったので、その数 C は金箔中に <sup>197</sup>Au(γ, n)<sup>196</sup>Au 反応で生成された <sup>196</sup>Au の放射能の測定値 A(X) から次式により求めた。

$$A(X) = CN_o \int_{Eth}^{E_o} \sigma(E) \Psi(E, X) dE \qquad (5)$$

ここで、Ng は金箔中の金原子数、σ(E)は <sup>197</sup>Au(γ,n) 反応断面積<sup>6</sup>'である。 (5)式から求められた C の値より、スタック内の光子束は

 $\phi(\mathbf{E},\mathbf{X}) = C \psi(\mathbf{E},\mathbf{X}) \tag{6}$ 

で与えられる。測定されたスタック中の生成核種Αの飽和放射能(生成率) R<sub>A</sub>(X)は、その生成断面積 σ<sub>A</sub>(E)が分かれば、

$$R_{A}(X) = N_{A} \int_{Eth}^{E_{o}} \sigma_{A}(E) \phi(E, X) dE \qquad (7)$$

による計算値と比較することができる。ここで、 NA は核種 A の数である。 次に、スタック内での(γ.n)反応により生成される光中性子束の分布は、

$$Y_n(x) = CN_A \int_{Eth}^{E_0} \sigma(E) l_{tr}(E, X) dE \qquad (8)$$

により求められる。  $\boldsymbol{\ell}_{tr}(E, X)$  は微分飛跡長であり、EGS-4から計算される。 放出中性子のスペクトル  $\phi_n(E)$  は Swanson<sup>7)</sup> に従って、スタック内の全領域に 於て

$$\Psi_{n}(E_{n} \leq 3.5 MeV) = \frac{E_{n}}{T^{2}} e^{-\frac{E_{n}}{T}} (T = 0.82 MeV) \\
\Psi_{n}(E_{n} > 3.5 MeV) = E_{n}^{-\alpha} (\alpha = 2.8)$$
(9)

によって近似されるものとした。このスペクトルの全面積が Yn になるように規格化し、

$$Y_{m}(\mathbf{x}) = K(\mathbf{x}) \int_{0}^{-0} \Psi_{m}(\mathbf{E}_{n}) d\mathbf{E}_{n}$$
(10)

より K(X) を求めた。これから中性子スペクトル øn(En,X) は

$$\phi_n(E_n, X) = K(X) \, \psi_n(E_n) \tag{11}$$

として与えられる。本研究ではアルミニウム中に生成される <sup>27</sup>Al(n,p)<sup>27</sup>Mg 反応 を用いて中性子束(1.9 MeV 以上)を求めている。この反応による <sup>27</sup>Mg の生成 率は次式により与えられる。

$$R_{A}(x) = N_{A} \int_{E \neq h}^{E_{o}} \sigma_{n}(E_{n}) \phi_{n}(E_{n}, x) dE_{n}$$
 (12)

Fig. 4 にセシウムターゲット中に  $1^{33}Cs(\gamma,n)^{132}Cs$  により生成された  $1^{32}Cs$  の飽和放射能の測定値を、(7)式による計算値と比較している。計算に 用いたこの反応の断面積  $\sigma_A(E)$  は文献(6)から引用した。実験値と計算値は 非常によく一致している。 Fig. 5 にはセシウムターゲット中に  $2^{7}Al(n,p)^{27}Mg$ 反応により生成された  $2^{7}Mg$  の飽和放射能の測定値を(12)式による計算値と 比較している。この反応の断面積は文献(8)より引用した。スタック表面の値 を除いて実験値と計算値はよく一致している。

なお、この実験によりスタック中の速中性子束は光子束の約 1000 分の1 であることが分かった。この研究は動力沪・核燃料開発事業団の受託研究として行ったものである。

#### 参考文献

- Nakamura, T., Ohkubo, T., Uwamino, Y. : Nucl. Instrum. Methods, A256, 505 (1987).
- 2) 中村尚司 他: PNC J 4601 89-001、動力炉・核燃料開発事業団受託研究成 果報告書、1989 年 3 月.
- 3) Johnsson, B., Jaerund, A., Forkman, B. : Z. Phys., A273. 97 (1975).
- 4) Koch, H.W., Motz, J.W. : Rev. Mod. Phys., 31, 920 (1959).
- 5) Nelson, W.R., Hirayama, H., Rogers, D.W.O. : SLAC-265 (1985).
- 6) Dietrich, S.S., Berman, B.L. : UCRL-94820 (1986).
- 7) Swanson, W.P. : "Radiological Safety Aspects of the Operation of Electron Linear Accelerators", Technical Report Series No. 188, IAEA, Vienna (1979).
- Evaluated Nuclear Data File, B-Format, Version V : BNL-NCS-17541 (1979).



Fig. 1. Experimental arrangement of copper target assembly



Fig. 2. Axial distribution of measured saturated activities of <sup>58</sup>Co, <sup>57</sup>Co and <sup>55</sup>Co and calculated integral bremsstrahlung fluxes.

C	in.	C 01	p۱	pe	r Z	)
				_		

Table 1 Effective photonuclear reaction cross sections and effective photon energy range

Nuclide	Production reaction **	Effective cross section (mbl	Effective photon	
Ha				
	Cu(γ, n)	50	10- 30	
*Cu	* <sup>3</sup> Cu(γ, 2n)	10	20- 40	
<sup>44</sup> Cu	<sup>43</sup> Cu(γ, 3n)	1.2	30- 50	
*Co	<sup>43</sup> Cu(γ, 2p3n)	5.4	50-900	
"Co	<sup>63</sup> Cu(y, 2p4n)	2.8	50-900	
<sup>ss</sup> Co	63 Cu( y, 2p6n)	0.16	100-900	
<sup>56</sup> Mn	<sup>63</sup> Cu(y, 4p3n)	0.60	150-900	
<sup>52</sup> Mn	43Cu(y, 4p7n)	1.1	200900	
"Sc	43 Cu(y. 807a)	0.13	300-900	
4 <sup>1</sup> Sc	43 Cu( y, 8p8n)	0.42	300-900	
"Se"	<sup>43</sup> Cu(γ, 8plln)	0.52	300-900	

<sup>a)</sup> Except for the <sup>65</sup>Cu(γ, n) reaction, only <sup>63</sup>Cu(γ, x) reactions having lower threshold energies than <sup>65</sup>Cu(γ, x) reactions are indicated.



Fig. 3 Experimental arrangement of cesium and strontium target irradiation



Fig. 1 Depth distribution of measured and calculated saturated activities of  $^{132}Cs$  by  $^{133}Cs(\gamma \cdot n)$  in  $Cs_2CO_3$ 



Fig. 5 Depth distribution of measured and calculated saturated activities of 27Mg by 27Al(n.p) in Cs2COs

# EGS4による(γ, n)反応の取扱いとMCNPとの接続

#### 動燃・東海 加瀬 健、小無 健司、岸本 洋一郎

Treatment of  $(\gamma, n)$  reaction by EGS4 code and connection to MCNP code

T.Kase, K.Konashi and Y.Kishimoto Power Reactor and Nuclear Fuel Development Corporation Tokai, Ibaraki 319-11, Japan

The EGS4, a simulation code for electron-photon transport, has been improved to calculate the photonuclear reaction. Neutron yields in the Pb target bombarded by 34MeV electron have been calculated by the improved code. The calculation results are well agreed with experimental data within 10%. We have used this code in order to estimate the transmutation of 137Cs using bremsstrahlung.

#### 1. はじめに

EGS4<sup>(1)</sup>は、電子ー光子の輸送計算を行うが、その際、オリジナルのままで は、(γ, n)、(γ, 2 n)、(γ, f)反応等の光核反応は考慮されていな い。そこで、EGS4に光核反応断面積を組み込み、光核反応を取り扱えるよう にした。34MeVの電子で鉛を照射した場合の中性子の収率を改良を加えたEGS4 で計算し、実験値と比較したところ両者の差は約10%以内で一致した。また、 この改良を加えたEGS4を用いて電子線を利用した<sup>137</sup>Csの消滅処理の評価計 算を行い、他の加速器を利用した消滅処理方法との比較を行った。

## 2. 改良点

EGS4では、光子の輸送過程はSubroutine photonで扱われる。ここでは、光 子発生→飛距離決定→反応の種類決定のステップで計算が行われており、反応の 種類としては電子対生成、コンプトン効果、光電効果が考慮されている。そして、 これらの反応断面積を用いて、飛距離、反応の分岐比が計算される。EGS4に 光核反応を組み込むには、上記のステップに光核反応断面積を考慮した修正をす る必要がある。

現在の分岐比をェェ、ェ₂とすると、乱数ξ(0≦ξ≦1)が与えられた時、

$0 \leq \xi < r_1$	電子対生成
r₁≦ <b>\$</b> < r₂	コンプトン散乱
$r_{*} \leq \varepsilon \leq 1$	光言効果

である。これを以下のように修正することにより、光核反応を考慮するように改 良できる。

0≦ \$ <r,′< th=""><th>電子対生成</th></r,′<>	電子対生成
$\mathbf{r}_1 \leq \boldsymbol{\xi} < \mathbf{r}_2$	コンプトン散乱
r₂'≦ ξ <r₃'< th=""><th>光電効果</th></r₃'<>	光電効果
r₃'≦ξ≦1	光核反応

さらに、生じた光核反応点(x,y,z)をファイル化し、これをMCNP<sup>(2)</sup>の線源 データとして使用することで、EGS4とMCNPの連結計算が可能となる。な お、光核反応断面積は、参考文献(3)の実験データを、SALSを用いてロー レンツフォームに最小二乗フィットしたものを組み込んだ。

#### 3. 計算と結果

改良を行ったEGS4の動作チェックのため、34MeVの電子で鉛ターゲットを照 射した場合の発生中性子数を光中性子生成断面積を組み込んだEGS4で求め、 実験値との比較を行った。Fig.1 にその体系を示す。その結果をTable 1 に示す。 両者の差は約10%以内で、一致している。



Fig.1 計算体系(入射電子数1×105、ターゲット:鉛)

# Table 1 計算結果比較

ターゲット厚 L	Neutron 2.98Xo	Yield > 3.94Xo	<10 <sup>12</sup> [s <sup>-</sup> 5.93X <sub>0</sub>	'kW-'] 10Xo
EGS4	1.09	1.31	1.64	1.74
Parber et al. "" 評価值 <sup>(5)</sup>	1,10	1.41	1.04	1.60

X<sub>0</sub>: Radiation length (1.12cm)

# 4. EGS4を利用した計算例

# ー加速器による<sup>い37</sup>Csの消滅処理法の比較ー

今までにいくつかの加速器を用いた消減処理法が提案されている。本研究では 各方法に対して計算条件を統一し、ターゲット体積をパラメータとして消滅速度 (実効半減期)と目的核種を1核種消滅させるときに必要なエネルギー(消滅エ ネルギー)を求め、各々の消滅処理法の比較を行った。

# 4.1. 計算

比較の対象とした消減処理法とその計算条件をまとめてTable 2 に示す。電子 法は電子を直接ターゲットに入射させ、発生させた制動放射線で消滅させる方法 で、主に(γ, n)反応を利用する。μCF法はミュオン触媒核融合(μCF) 中性子を利用して、主に(n, 2 n)反応で消滅させる法である。陽子を利用す る方法としては、直接陽子をターゲットに入射させ、主にスポレーション反応で 消滅する方法(陽子法)と陽子を鉛に入射させ発生させた 2 次中性子を利用する 方法(スポレーション中性子法)の2 種類の方法について計算を行った。どのケ ースもできるだけ計算条件を等しくするためモンテカルロ計算コードを使用して 計算することにし、対象核種としてここでは<sup>13\*</sup>Csを取り上げた。

Table 2 計算条件

浳 <b>减</b> 処理方法	加速粒子	エネルギー [MeV]	<b>電流値</b> [mA]	計算コード
電子法	e	100	2000	EGS4
陽子法	р	500	900	NMTC
スポレーション中性子法	р	1500	300	NMTC+MCNP
μCF法	đ	4000	25	MCNP

4.2. 結果と考察

計算結果をFig.2 に示す。Fig.2 から、どの場合も<sup>137</sup>Csターゲット体積が増 加するに従い、消滅エネルギーは小さくなるが、実効半減期は長くなっていくこ とがわかる。これは、<sup>137</sup>Csターゲットを大きくすることによって体系外にもれ 出る粒子は少なくなり、核反応数は増加するため消滅エネルギーは減少するが、 核反応増加よりターゲット体積増加が大きいため実効半減期は長くなるためであ る。



(b) 実効半減期

Fig.2 ターゲット面積に対する消滅エネルギーと実効半減期の変化

次に、実効半減期を2年に設定したときの消滅エネルギーを比較したものを Table 3 に示す。原子炉で<sup>137</sup>Csが1核種生じるとき得られる電気エネルギーは、 核分裂で得られるエネルギーを200MeV、核分裂収率6%、発電効率33%を仮定すると、 200÷0.06×0.33=1100

より、1100MeVとなる。加速器効率を50%と仮定すると、<sup>137</sup>Csだけを消減処理の 対象と考えても、1核変換あたりに使用できるエネルギーは550MeV以下でないと エネルギー収支は成り立たない。Table 3 より、µCF法を除く3者は消滅処理 速度、消減処理エネルギーともに要求を満たすことが難しいことがわかる。

Table 3 計算結果

消减処理方法	消滅エネルギー [MeV]	<b>実効半減期</b> [年]
<b>電</b> 子法	4700	2.0
陽子法	570	2.0
スポレーション中性子法	500	2.0
μ C F 法	195	2.0

# 5. まとめ

EGS4に\*\*\* Pb、<sup>137</sup>Csの光核反応断面積を組み込み、これまでの電子-光子の輸送に加え、光核反応のシミュレートが行えるように改良を加えた。改良 を加えたEGS4で計算した34MeVの電子で鉛を照射した場合の中性子の収率を、 実験値と比較すると約10%以内で一致した。光核反応点をファイルとして出力 することより、光核反応で発生した中性子をMCNPで評価することも可能とな った。また、改良を加えたEGS4の応用として電子を利用した消減処理の評価 計算を行った。

#### 参考文献

(1)W.R.Nelson, H.Hirayama and D.W.O.Rogers, SLAC-265(1985)

(2) J. F. Briesmeister, LA-7396-M(1986)

(3)S.S.Dietrich and B.L.Berman, "Atals of Photoneutron Cross Section Obtained with Monoenergetic Photons", UCRL-94820(1986)

- (4)Barber et al., Phys. Rev. 116(1959)1551.
- (5)W. P. Swanson, "Radiological Safety Aspects of the Operation of Electron Accelerators", IAEA TECHNICAL REPORT SERIES No. 188, VIENNA, 1979.
- (6)T.Kase et al., Proc.Int.Conf. on Muon Catalyzed Fusion μCF-90, Vinna, May 27-June 1,1990. (to be published in Muon Catalyzed Fusion)

### EGS4を用いた

# LINACスペクトル特性計算

## 三菱電機中央研究所 炭谷 博昭

Calculations of LINAC spectrum characteristics using EGS4

Hiroaki Sumitani Central Research Laboratory Mitsubishi Electric Corporation 1-1,Tsukaguchi-honmachi 8-chome, Amagasaki, Hyogo, 661 JAPAN

The 4 MeV, 6 MeV and 10 Mev LINAC spectra were calculated using EGS4 code. These spectra are wideband and maximum energies are same value of incident electrons energy. Using 4 MeV spectrum, I calculate the characteristics of the flattening filter. The beam hardening effect was observed. And I evaluated this 4 MeV LINAC whether it can` apply CT(Computed Tomography) function. The linearity for the thickness and detector output is better for the spectrum using flattening filter. This result shows that 4 MeV LINAC may have a CT function.

1. はじめに

放射線治療に用いられるLINAC装置は重金属ターゲットに電子ビームをあ てて金属原子中での制動放射等によって発生するX線を治療用ビームとしている。 近年、この治療用ビームを診断に用いることを目的として治療用LINAC装置 にCT機能を付加して、同一ベッド内での患部の位置決めや治療中の照射線量を モニターすることが考案されている。このターゲット部は、電子ビームの照射に より発生する熱を除去するための冷却機構、発生するX線ビームをコリメートす るコリメータ、コリメータ開口部内でのX線ビーム強度を均一化するための平坦 化フィルターで構成されている。これらの構造はこれまで実験的に決定されてお り、コリメータ開口部内のビーム強度分布を測定することにより平坦化フィルタ ーの最適化が図られてきた。今回、EGS4プログラムを用いてターゲット部か
ら発生するX線のエネルギー・スペクトルを求め、 平坦化フィルター特性を評価 するとともにCT機能に対する影響について調べた。

LINACスペクトル

代表的なLINACターゲット部の構造を図1に示す。 今回の計算では電子エ ネルギー4MeV、 6MeV及び10MeVの3とおりについてターゲット部か らの発生X線のスペクトルを計算した。 これらのスペクトルを図2に示す。 これ らのスペクトルはすべて平坦化フィルターを透過する前のもので、 ターゲットで ある重金属原子からの発生X線スペクトルと同等である。 これらのスペクトルは 入射電子エネルギーを最大エネルギーとして500keV付近をピークとしたス ペクトルになっている。また、この重金属ターゲットから発生したX線の角度分 布を図3に示す。 入射電子のエネルギーが4MeVの時と6MeVの時に比べて 10MeVの時に前方性が強くなっている。 表1に入射電子1個あたりの光子( 1keV以上)発生効率を示す。 当然のことながら、 入射電子エネルギーが大き くなるに従って重金属中での電磁カスケード・シャワーの発生は大きく、 光子発 生効率も電子のエネルギーが高い程大きくなっている。

次にこのスペクトルをもとに平坦化フィルターの透過特性を計算した。 今回の 計算体系ではコリメータの開口角が約14°となっており、 計算したスペクトル の特性を電子ビーム入射軸を中心に同心円状に8分割して、 それぞれの領域での 平坦化フィルター通過前後の様子を調べた。 その結果として入射電子エネルギー が4MeVの場合について表2に示す。 この表をみてわかるように、 フィルター の透過距離が長い中心部程低エネルギー成分の減衰が大きくなっており、 その結 果平均エネルギーが大きくなっている。 これはいわゆる線質硬化現象である。 な お、 この平坦化フィルターはLINACのターゲットから発生するX線の照射線 量を一定にすることを目的にしており、 スペクトルを均一化するものではない。

3. CT機能への影響

治療用LINACを用いてCT機能を実現するためには図4に示すように対象 物をターゲットから放出されるX線の照射領域に置き、対象物を中心にターゲッ トと対抗する位置にX線検出器群をX線の発生点を中心とした同心円上に配置し て、対象物上のある点を中心にこのターゲット部と検出器群を回転させて対象物 を透過してくるX線強度を測定しなければならない。CT機能を実現するために は、一定密度の対象物に対するX線ビームの減衰特性が理想的には

I = I ₀ e x p [ - μ x ] (1) の関係が成り立たねばならない。そこで今回計算したX線スペクトルについて、 平坦化フィルターを通した場合と通さなかった場合について、カルシウム中を透

過したきたX線に対する検出器出力を計算した。この計算体系を図5に示す。計 算ではカルシウムの厚さを変化させるとともに検出器厚さを深さ5cmずつ4つ の領域に分け、検出器中の各深さでのエネルギー損失量を求めた。今回の計算で は、検出器中でのエネルギー損失量が検出器出力と比例するものとし、X縲検出 器としてCWOシンチレータを用い、4MeV-LINACについてカルシウム 厚さと検出器出力の関係を求めた。まず、カルシウム厚さとCWO検出器全体の 出力の関係を図6に示す。この図をみると領域1から領域5までの範囲でほんの わずかだが、 平坦化フィルターを通したX線スペクトルを用いた方が平坦化フィ ルターを通さない場合よりもカルシウム厚さに対する検出器出力の直線性がよく なっていることがわかる。また、CWO検出器を4つの層に分けて各層でのエネ ルギー損失量を求めた結果を図7に示す。この図からも平坦化フィルターのある ほうがカルシウム厚さと検出暴出力の線形性が良いことがわかるが、 さらに検出 器中でのX線のエネルギー損失反応が第2層と第3層で多く起こっていることが わかる。代表的な例としてカルシウム厚さが2mm、14mmと30mmの場合 について各検出器深さでの領域1、 領域3と領域5でのエネルギー損失量の割合 を表3にまとめた。この表からも検出書深さが5cmから10cmの間で大半の X線エネルギーが検出器に吸収されていることがわかる。 この結果よりX線検出 器としてCWOシンチレータを用いる場合の検出効率を向上させるには検出器厚 さを10cm程度の厚さにすることが望ましいことがわかった。 なお、 今回の計 算では検出器間のクロストークは無視している。

4. まとめ

今回の計算でLINACのスペクトルを定量的に求めることができ、 平坦化フ ィルターの特性を評価することができた。 さらに、 この計算によって求められた スペクトルを用いてLINAC-CTの可能性を検討を行った結果、 対象物の選 過長さに対するX線検出器の出力の比例関係も平坦化フィルターを通したX線ス ペクトルを用いたほうがよく、 CT機能を治療用LINACに持たせることの実 現可能性を確認することができた。 今後はさらにカルシウム以外の対象物質につ いての影響、 検出器間のクロストーク、 最適な検出系の設計、 及び平坦化フィル ターの最適化を図っていくとともに実験的な検証を行っていく予定である。



図1 LINACターゲット部構造





検出課金体(デ増化フィルター長り Hary)











**回7 CWO検出器中での各漂さにおける検出器出力** 

表1 入射電子数に対するX線発生率

入射電子エネルギー	4 M e V	6 M e V	10MeV	
Photons/Electrons	0.015	0.072	0.119	

表2 4 MeV LINACの平坦化フィルター透過前後でのX線の平均エネルギー(MeV)

領域	1	2	3	4	5	6	7
フィルター通過前	0.948	0.967	0.983	0.978	0.942	0.958	0.967
フィルター通過後	1.120	1.014	1.023	1.020	0.975	0.963	0.962

Ca)	Ţζ	CWO厚さ (cm)	領域1	領域3	領域 5
2		0~5	0.68	1.07	1.06
		5~10	68.73	78.07	80.08
	шш	10~15	28.14	16.50	15.20
		15~20	2.45	4.36	3.66
14 m 1		0~5	0.29	0.67	1.04
	mm	5~10	86.01	78.56	80.50
		1 0 ~ 1 5	12.70	17.08	15.03
		15~20	1.00	3.69	3.42
30	mm	0~5	1.22	1.00	1.41
		5~10	76.30	79.35	76.39
		1 0 ~ 1 5	5.95	15.44	17.37
		15~20	16.53	4.22	4.83

表3 各検出器長さ内でのエネルギー損失量(%)

第1回『EGS4研究会』講演プログラム

於:高エネルギー物理学研究所・3号館セミナーホール

1991 年 7 月 22 日 (月)

セッション [ (13:00 ~ 15:00) 座長 平山英夫(KEK)

- 1) TOPAZ Detector Simulation におけるEGS4の使用 KEK 宮本彰也
- 2) EGS4を使ってのTOPAZ用ビームマスクの設計
  KEK 宇野彰二
- 3) KEK陽電子ライナックについてのシミュレーション KEK 紙谷啄哉
- 4) JLCの陽電子源の設計 日本鋼管 井田博之、KEK 宇野彰二、浦川順治、 川端節彊、住吉孝行、竹内康紀、宮本彰也、吉岡正和

セッションⅡ (15:15 ~ 16:10) 座長 宮島光弘 (KEK)

- 5) ガンマ線偏光度計のシミュレーション 広大・理 岩田洋世
- 6) 原子核を点として扱うことの影響について 名女大・情報セ 中塚隆郎

セッションII (16:25 ~ 17:20) 座長 中村尚司 (東北大)

- 7) UNIX版EGS4とPC版EGS4について KEK 波戸芳仁
- 8) EGS4コード汎用ユーザーズ版の開発 三菱原子力 岩井敏
- セッションIV (17:30 ~ 18:25) 座長 田中俊一(原研)
- 9)人体筋肉量をカリウムー40で測定する際の体格補正のための シミュレーションの開発 東大・教育 戸部秀之
- 10) EGS4による治療領域におけるエネルギースペクトルと線量分布の計算 放医研 福村明史

1991 年 7 月 23 日 (火)

セッションV (9:30 ~ 10:50) 座長 川合將義(東芝)

- 11) Ambi-plasma研究用のpositronの大量生産方式 京大・教養 道下敏則
- 12) EGS4コードによる室温半導体検出器の応答計算 三菱電機 亀谷均
- 13) β線放出核種からの制動X線スペクトル計算 原研 田中俊一

セッションVI (11:05 ~ 12:25) 座長 伴秀一(KEK)

- 14) 光核反応による生々放射性核種の物質内分布 東北大・CYRIC 中村尚司
- 15) EGS4による(Y、n)反応の取扱いとMCNPとの接続 動燃・東海 加濃健、今西一文
- 16) EGS4を用いたLINACスペクトル特性計算三菱電機 炭谷博昭

セッションVII (13:30 ~ 15:00) 座長 秦和夫(京大)

17) EGS4の利用についてのフリーディスカッション

参加者

名

簿

氏名	所属	氏名	所属
 青木 正治		竹内 康紀	КЕК
池原 正	東芝	多田 順一郎	筑 波 大
石川 智之	CRC総研	田中進	原研高崎
石田 篤誠	日本鋼管	田中俊一	原研東海
井田 博之	日本鋼管	田中 博文	三菱電機中研
浦川 順治	КЕК	辻 政俊	ТЕС
今西 一文	СЅК	戸部 秀之	東大
岩井 敏	三菱原子力	鳥居建男	動 撚 大 洗
岩田 洋世	広大	中島宏	原研東海
上野 光	石播	中塚 隆郎	名古屋女子大
宇野 彰二	КЕК	中村 尚司	東北大
上蓑 義明	東 大 核 研	波戸 芳仁	КЕК
太田 完治	三菱電機	成山 展照	船研
大橋 厚人	船研	林克己	НЕС
岡田 漱平	原研高崎	播磨 良子	東工大
加瀬 健	<b>動</b> 撚 東 海	伴秀一	КЕК
加藤 和明	КЕК	東修	石播
金子 広久	原 研 東 海	平山 英夫	КЕК
紙谷 啄哉	КЕК	福村 明史	放医研
亀谷 均	三菱電機中研	古川 和朗	КЕК
川合 將義	東芝	松本 誠弘	三井造船
功刀 資彰	原 研 東 海	清田 学	三菱電機
黒川 正明	三菱電機	道下 歓則	京大
黒沢 直弘	VIC	宮井 裕史	日立エネ研
小林 一之	日本電気	宮島 光弘	КЕК
小林隆	広大	宮本 彰也	КЕК
近藤 健次郎	в кек	百濃琢磨	原研東海
佐藤 理	三菱稔研	安 芳次	КЕК
秦 和夫	京大	山極満	原研東海
杉田 武志	VIC	山崎 正晴	三菱電機
鈴木 伸介	原研東海	吉岡 正和	КЕК
鈴木 健訓	КЕК	吉川 博	原研東海
炭谷 博昭	三菱電機中研	米田 正治	АТС
笹本 宣雄	原研東海	渡辺 裕夫	富士電機
高木 俊治	東北大	ł	