KEK Internal 2000-20 March 2001 R

Lecture Notes of Radiation Transport Calculation Including Electrons

by Monte Carlo Method

(Japanese Version)Revised 1/27/2006

H. Hirayama and Y. Namito

High Energy Accelerator Reserach Organization 1-1 Oho, Tsukuba-shi, Ibaraki, 305-0801 Japan

Contents

Jap	panese Parts	1
1	 モンテカルロ法 1.1 乱数	1 1 2 2
2	モンテカルロ法による放射線の輸送計算 2.1 サンプリング法 2.1.1 離散型確率過程 2.1.2 連続型確率過程 2.2 放射線の物質内での挙動の追跡	3 3 4 6
3	簡単な例による粒子の追跡	8
4	複雑だがより実際に近い光子の追跡 4.1 例	9 9 10
5	電子の追跡 5.1 例	11 11 12 12

Japanese Parts

1 モンテカルロ法

乱数を使用して解を求める手法を総称して「モンテカルロ法」という。

1.1 乱数

乱数は、モンテカルロ計算の基本的なツールとなる数である。任意の時点で、必要とする乱数が 速やかに発生される必要がある。乱数の発生方法には、以下のような種類がある。

- 1. サイコロ、ルーレットなどを用いる方法。高速性が劣る。
- 2. 乱数表を用いる。種々の統計的検定を経て、十分吟味してあるので乱数として好ましい性質 を持っているが、補助記憶装置に記憶させて計算機に読みとらせる必要があり、時間がかか り有効でない。
- 3. 放射性同位元素の崩壊などの物理現象を利用 (物理乱数)。ディジタル化の問題、定常性、再 現性に欠点がある。
- 4. 擬似乱数 (算術乱数)。最初にたね乱数 R_0 を適当に選び、 $R_{n+1} = f(R_n)$ の形の漸化式 (普通 は合同式) によって順次乱数を作り出す方法。
 - 種の乱数 R₀ を固定すれば、以後発生する乱数は同一となる。
 - 擬似乱数は m を法とする剰余である。
 - 高々m 個の種類しかないから、有限の周期を持つことが問題。
 - 擬似乱数は、以下の性質を持っている事が望ましい。
 - (a) 乱数を発生する時間がなるべく短い
 - (b) 乱数の周期が十分長い
 - (c) 再現性を持つことが望ましい
 - (d) 良好な統計的性質を持つ
 - 得られた擬似乱数を *m* で割ったものは、[0,1]の擬似乱数となる。

1.2 擬似乱数

現在良く使われているのは、レーマー (D.H.Lehmer)の提唱による線形合同法。

$$R_{n+1} \equiv mod(aR_n + b, m)$$
 $(n = 0, 1, ..., m)$

a, b, mは、適当に選ばれた非負の整数。法mはコンパイラーで使用可能な整数により変わる。32 ビットの場合は $m = 2^{31}$ である。 $R_{n+1} \equiv mod(aR_n + b, m)$ の形の合同式を混合合同式といい、 $R_{n+1} \equiv mod(aR_n, m)$ の形を乗積合同式という。 $mod(aR_n, m)$ は、 aR_n をmで割った時の余りである。

名前	a	b	m
RANDU	65539	0	2^{31}
SLAC RAN1	69069	0	2^{31}
SLAC RAN6	663608491	0	2^{31}

計算機の性能向上に伴い2³¹の周期では、不十分であることから、最近では以下の例の様に 周期の長い乱数が作られ、計算コードで使用されている。

- (a) Marasaglia-Zaman 乱数[1]
 - 周期は、2¹⁴⁴ ~ 10⁴³
 - 32 ビットのどの様な計算機でも使用可能である
- (b) RANLUX 乱数[2]
 - 周期は、10¹⁷¹
 - 1-231のシードにより、オーバーラップすることのない独立した乱数を発生することができる。

1.3 手計算による簡単な乱数の発生

 $R_0 = 3$ 、a = 5、m = 16としてこの方法で、手計算で 10 個の乱数を作成せよ。途中から同じ順番 での繰り返しになるはずである。同じ順番が出現するまでの長さを「周期」とよぶ。この乱数の 周期はいくらか。 R_0 を変えるとどうなるかを調べよ。

n	R_n	$R_n * 5$	$R_{n+1} = mod(R_n * 5, 16)$
0	3	15	15^{*}
1	15		
2			
3			
4			
5			
6			
7			
8			
9			
10			

*15 ÷ 16=0···15 なので、この値は 15 になる。

1.4 擬似乱数を用いた *π* の計算

表1の擬似乱数 (SLAC RAN6 で作成) 表の適当な場所から順番に (選んだ乱数から、右側の乱数 へ。一番右側の乱数の次は、下の欄の一番左側へ)2 個ずつ選び、

$$R = \sqrt{\xi^2 + \eta^2} \le 1.0$$

となる組の数を数える。

Trial number	ξ	η	R	$R \leq 1$
1				
2				
3				
4				
5				
6				
7				
8				
9				
10				
				(A)
A/10=		(A/10)*4=		

条件のあったケースを試行回数 10 で割った値は、1x1の正方形中で、半径 1 の円内の面積に相当 する。この面積は、 $\pi/4$ であるので、得られた数を 4 倍したものが π になる。



2 モンテカルロ法による放射線の輸送計算

モンテカルロ計算法による放射線の輸送計算は、物質中の物理現象を確率的にとらえ、確率過程を記述する確率変数を導き、その過程を乱数を発生させて追跡するものである。

2.1 サンプリング法

2.1.1 離散型確率過程

離散型確率過程の例 光子の反応における光電吸収、コンプトン散乱、電子対生成とそれぞれの 発生確率を $30\%(P_{photo}), 50\%(P_{Compt})$ 及び $20\%(P_{pair})$ とした場合に乱数を使用してサンプリン グする。



- 発生確率より累積分布関数は次の様になる。
- 光電吸収 0.3 (*P*_{photo})
- コンプトン散乱 0.3+0.5 (P_{photo} + P_{Compt})=0.8
- 電子対生成 $0.3+0.5+0.1 (P_{photo} + P_{Compt} + P_{pair}) = 1.0$
- η を乱数とする。
- *η* ≤ 0.3 の時は、光電吸収が起きるとする。
- 0.3 < η ≤ 0.8 の時は、コンプトン散乱が起きたとする。
- 0.8 < η の時は、電子対生成とする。



離散型確率過程の一般的な扱い x_1, x_2, \dots, x_n を確率 p_1, p_2, \dots, p_n を持つ n 個の独立背反物理 事象とする。(例えば、先の例の光子反応における、光電吸収、コンプトン散乱、電子対生成とそ れぞれの発生確率)

$$F(x_n) = \sum_{i=1}^n p_i = 1$$

 $\eta \in 0$ から1の間の一様な乱数とすると、

$$F(x_i) = \sum_{j=1}^{i} p_j \le \eta < F(x_{i+1}) = \sum_{j=1}^{i+1} p_j,$$

を満たす時、事象 x_i が起こる事になる。

2.1.2 連続型確率過程

ある物理現象が、 $x \ge x + dx$ で発生する確率を f(x)dx とする (例えば、ある粒子が、x までは 反応を起こさず、x + dxの間で反応を起こす確率)。f(x) を確率密度関数 (PDF) という。但し、 $a \le x \le b$ で、

$$\int_{a}^{b} f(\xi) d\xi = 1$$

である。PDFは、[a,b]の区間で積分可能でかつ負でない値である必要がある。

累積分布関数 (CDF:F(x)) は、

$$F(x) = \int_{a}^{x} f(x') dx'$$

であり、定義から明らかな様に F(b) = 1 である。 $\eta \ge 0$ から 1 の間の一様な乱数とすると、

$$\eta = F(x) = \int_a^x f(x') dx'$$

と関係づける事ができる。上式から x は、

 $x = F^{-1}(\eta)$

となる。この式を解析的に解くことが可能な場合には、*x*を直接計算して決める事が可能であり、 "直接サンプリング法"と呼ぶ。

一般的には、x を求めるためには様々な手法が必要となる。



直接サンプリング法の例-飛行距離の決定 粒子が、次の反応を起こす位置は次のようにして求められる。

1. 厚さ dl の物質に粒子が n 個入射した時、1 個の入射粒子が単位距離当たりに衝突する確率を Σ_t とすると、dl 中での粒子による減少数 dn は、

$$dn = -n\Sigma_t dl$$

であるから、

$$\int_{n_0}^n \frac{dn}{n} (= \ln \frac{n}{n_0}) = \int_0^l (-\Sigma_t) dl (= -\Sigma_t l)$$
$$\frac{n}{n_0} = e^{-\Sigma_t l}$$

となる。 n_0 は、l=0での粒子数。



2. $e^{-\Sigma_t l}$ は、粒子が距離 lを進む間に全く反応を起こさない確率である。従って、(l, l+dl)で最初に衝突が起きる確率は、

$$p(l)dl = e^{-\Sigma_t l} \Sigma_t dl$$

であり、1

$$\eta = P(l) = \int_0^l p(l') dl' = 1 - e^{-\Sigma_t l}$$

となる。

3. これを解くことにより、

$$l = -\frac{1}{\Sigma_t} \ln(1 - \eta) = -\lambda \ln(1 - \eta)$$

 $\lambda = 1/\Sigma_t$ は、平均自由行程 (mean free path, mfp) と呼ばれている。

4.1-ηは、ηと等価なので、普通は、

 $l = -\lambda \ln \eta$

が使用される。

2.2 放射線の物質内での挙動の追跡

ある体系に入射または体系内で発生した放射線が、その体系内で衝突を繰り返して散乱、吸収な どを受けて、その位置、方向、エネルギーを変えながら移動する過程を追跡し、ある特定領域に 達する(体系内のある点への到達、体系からの漏れなど)量や体系内で吸収された量などを求める モンテカルロ法での取扱について述べる。

全体のフローチャートは以下のようになる。

 $^{{}^1\!\}int_0^\infty p(l)dl = 1$



- 1. 線源の決定
 - 発生点の空間座標
 - 方向座標
 - エネルギー
 - ウエイト
- 2. 全断面積から反応点までの飛行距離(l)を決定する。
- 3.反応点が領域内がどうかを調べる。
 - 光子や中性子の様な非荷電粒子は、エネルギーも方向も変えずに反応点まで移動する。
 この様な場合には、反応点までの距離 l と粒子の飛行方向に沿った境界までの距離 d と
 を比べる幾何学的な問題となる。
 - (a) l < d—粒子をlだけ移動させ、反応の種類、反応後の粒子のエネルギー等を決め、 次の反応へと続ける。
 - (b) $l \ge d$ —粒子を d だけ移動させせる。
 - もし、次の領域が同じ物質であれば、飛行距離を l d として同じ操作を繰り 返す。異なる物質の場合は、新しい物質に対する反応点を改めてサンプリング する。
 - 計算をうち切る体系外との境界の場合は、そこで追跡を止め、新たな粒子発生
 に移る。
 - 電子の様に電荷を持った粒子の場合は、反応位置に移動するまでに方向とエネルギー を変える為に扱いは複雑になる。加えて、電子は非常に多数回の弾性散乱を起こすことから個々の弾性散乱を扱うことは難しい。そのため、電子の飛程を細かなステップに 分割し、その間の多数回の弾性散乱の効果を多重散乱モデルを用いて組み込む必要が あることから、取扱が一層複雑になる。

- 4. 反応の種類の決定
 - 反応の種類は、離散型確率分布関数を用いて行う。
 - 光子の場合は、光電吸収、コンプトン散乱あるいは電子対生成のどの反応が起きるか を決定する。
- 5. 散乱後の粒子や生成した粒子のエネルギー、方向を反応の微分断面積から決定する。
- 6. 粒子は求める領域に達した場合には、必要な情報を記録する。
 - 粒子の種類やエネルギー
 - 物質に付与したエネルギー等
- 7. 以下の場合には粒子の追跡を終了する。
 - 粒子が体系外の出た場合や
 - 粒子のエネルギーが下限以下 (カットオフエネルギー) になった場合
- 8. 粒子が発生してから終了するまでの過程をヒストリーという。ヒストリーを多数繰り返す事 により、必要とする情報を得る。
- 3 簡単な例による粒子の追跡
 - 1. 単一物質の場合
 - (a) 図1に示すように、厚さ50 cm の物質 A があるとする。
 - 0.5MeVの光子が物質 Aの左側から垂直に入射すると仮定する。
 - 平均自由行程は 20 cm とする。
 - 光電吸収とコンプトン散乱の比は、1:1とする。
 - コンプトン散乱後、光子はエネルギーも方向も変わらないとする。
 - (b) 表 2 の例にならって、擬似乱数表 (表 1) の任意の場所から順番に乱数を使用して、10 個の光子の内、物質 A を通り抜ける光子の数を求めよ。
 - (c) 例1にならって、光子の位置を図1に記入せよ。(光子の飛跡図)
 - 2.2 重層の場合
 - (a) 図2に示すように、厚さ40cmの物質Aの後ろに厚さ10cmの物質Bがあるとする。
 - 0.5MeVの光子が物質Aの左側から垂直に入射すると仮定する。
 - •物質 A の平均自由行程、光電吸収とコンプトン比は先と同じとする。
 - 物質 B の平均自由行程は 3cm とする。
 - 物質 B の光電吸収とコンプトン散乱の比は、3:1とする。
 - 先と同様、コンプトン散乱後、光子はエネルギーも方向も変わらないとする。
 - (b) 表 3 の例にならって、擬似乱数表 (表 1) の任意の場所から順番に乱数を使用して、10 個の光子の内、物質 B を通り抜ける光子の数を求めよ。
 - (c) 例1にならって、光子の位置を図2に記入せよ。(光子の飛跡図)

4 複雑だがより実際に近い光子の追跡

図3に示すような10cmのアルミ板について、以下の仮定の下で光子の飛跡を追跡する。

- 1. 入射光子のエネルギーは、0.5MeV とする。
- 2. 光子のエネルギーに関係なくコンプトン散乱において、光子の散乱角は 90° 単位とし、散乱 の確率は同じとする。

散乱角	確率
0°	100/3%
90°	100/3%
180°	100/3%

3. 散乱後の光子のエネルギーは、次式で計算する。

$$E = \frac{E_0}{1 + \left(\frac{E_0}{0.511}\right)(1 - \cos\theta)}$$
(1)

 $E_0(MeV)$ は、散乱前のエネルギー、E(MeV)は、散乱後のエネルギー、 θ は、散乱角である。

- 4. 散乱の方位角は、0°と180°が1:1の確率で起きるとする。(コンプトン散乱は、X-Z 平面で 生じる事になる。粒子の進行方向に対して、左側を0°とする。)
- 5. mfp 及び反応の分岐比 (branching ratio) は、図4と5から読みとる。
- 6. 光子のカットオフエネルギーは、0.05MeVとする。
- 4.1 例

表4に記載されている例について説明する。

- 入射粒子
 - 1. 0.5MeV の光子に対する mfp は、図 4 より、4.15cm である。
 - 2. 最初の乱数が 0.351 とすると、反応点までの距離は、

$$l = - \times \ln(0.351) * 4.15 = 4.33(cm)$$

となる。境界までの距離は 10cm で、反応点は Al 内であるので、反応の種類を決定する。 3. 0.5 MeV 光子の場合、光電吸収の割合は、図 2 より 0.0018 である。

- 4. 次の乱数 0.259 は、この値より大きいので、反応は <u>コンプトン散乱</u> である。
- 5. 次に散乱角を決定する。仮定より、散乱角は、乱数 η が1/3より小さい時は、0°、1/3から2/3の間の時は、90°、,2/3以上の時は180°となる。次の乱数は、0.572であるので、散乱角は90°である。
- 6. 散乱後のエネルギーを計算する。

$$E = \frac{0.5}{1 + \left(\frac{0.5}{0.511}\right)(1 - \cos 90^{\circ})} = 0.252(MeV)$$

7. 方位角の決定。次の乱数は、0.888 であるので、散乱の方位角は、180°である。

散乱線1

- 1. 0.25MeVの光子に対する mfp は、図 4 より、3.34cm である。
- 2. 次の乱数が 0.238 なので、反応点までの距離は、

$$l = -\ln(0.238) * 3.34 = 4.79(cm).$$

- 3. X-方向は境界を考えないので、反応の種類を決定する。
- 4. 0.25MeV 光子の場合、光電吸収の割合は、図 5より 0.01 である。
- 5. 次の乱数 0.669 は、この値より大きいので、反応は コンプトン散乱 である。
- 6. 次の乱数は、0.0478 であるので、散乱角は0° である。この場合、方位角を決定する必要はない。また、光子のエネルギーも変わらない。
- 7. 光子は、X=-4.79cm, Z=4.34cm の位置から、X 軸の負の方向に進む事になる。

散乱線 2

- 1. 0.25MeVの光子に対する mfp は、同じく 3.34cm である。
- 2. 次の乱数が 0.949 なので、反応点までの距離は、

 $l = -\ln(0.949) * 3.34 = 0.175(cm)$

- 3. X-方向は境界を考えないので、反応の種類を決定する。
- 4. 0.25MeV 光子の場合、光電吸収の割合は、前と同じで 0.01 である。
- 5. 次の乱数 0.324 は、この値より大きいので、反応は コンプトン散乱 である。
- 6. 次の乱数は、0.579 であるので、散乱角は 90° である。
- 7. 散乱後のエネルギーを計算する。

$$E = \frac{0.25}{1 + \left(\frac{0.25}{0.511}\right)(1 - \cos 90^\circ)} = 0.168(MeV)$$

8. 次の乱数は、0.439 であるので、散乱の方位角は、0° である。

9. 光子は、X=-4.96cm, Z=4.34cm の位置から、Z 軸の正の方向に進む事になる。

4.2 実習

- 1. 同じようなやり方で、光子を追跡し、光電吸収が起きるか、光子のエネルギーがカットオフ 以下になるか、体系外 (Z<0.0 あるいは、Z>10cm) まで、粒子を追跡する。
- 2. 上記にならって表4に、擬似乱数表(表1)の任意の乱数から出発して、光子の位置を求めよ。 また、図3の様にその飛跡を図6に記載せよ。
- 物質が鉄の場合について、同じ方法で光子に位置を求め、その飛跡を同じように図に記入 せよ。

5 電子の追跡

先に述べた様に、電子は弾性散乱により物質中で方向を変え、複雑な飛跡を描きながら移動する。 個々の弾性散乱を個別に扱うことは困難なので、電子の飛程を細かなステップに分割し、ステッ プ間での多数回の弾性散乱を多重散乱モデルで補正するという扱いが行われている。図7に示す ような0.1cmのアルミ板について、以下の仮定の下で多重散乱による電子の飛跡を追跡する。

- 1. 入射電子のエネルギーは、1.0 MeV で Z-方向に進むとする。
- 2. 多重散乱による実際の移動距離に関する補正は無視し、ステップと同じとする。
- 3. 制動放射や電子・電子散乱は起きないとする。
- 4. 電子の多重散乱のステップサイズを 0.01cm とし、電子のエネルギーに関係なく散乱角は 90° 単位とし、散乱の確率は同じとする。

散乱角	確率
0°	100/3%
90°	100/3%
180°	100/3%

- 5. 散乱の方位角は、0°と180°が1:1の確率で起きるとする。(多重散乱は、X-Z 平面で生じる 事になる。粒子の進行方向に対して、左側を0°とし、右側を180°する。)
- 6. 衝突エネルギー損失は、0.01cm 当たり 0.04MeV で一定とする。(1MeV 電子の衝突阻止能は、アルミニウムの場合、1.465 (MeV cm²/g) である。0.01cm では、0.01×1.465×2.7 = 0.0396MeV であるので、この仮定は、電子のエネルギーに関係なく約 1MeV 電子の衝突阻止能を使用するということになる。)
- 7. 電子がアルミ板の外(後方散乱されるか、透過した場合)に出た場合、または電子のエネル ギーが 0.01MeV になった時点で追跡を終了する。

5.1 例

表5に記載されている例について説明する。 Z=0.0から1MeVの電子が、Z-軸方向にステップサイズ(0.01cm)移動する。

- 移動後の位置は、Z=0.01, X=0.0cm である。この位置は、0.0 < Z < 0.1 であるので、移動 後のエネルギー E₁(1.0-0.04=0.96 MeV)を計算し、乱数により多重散乱による散乱角を求め る。最初の乱数を、0.126 とすると、散乱確率から散乱角は 0° となる。次の乱数は、0.983 なので。方位角は 180° となる。
- 2. 散乱方向に 0.01cm 移動後の位置は、Z=0.02, X=0.0cm である。この位置は、0.0 < Z < 0.1 であるので、移動後のエネルギー E₂(0.96-0.04=0.92MeV)を計算し、乱数により多重散乱 による散乱角を求める。次の乱数は、0.643 なので、散乱確率から散乱角は 90° となる。次 の乱数は、0.081 なので。方位角は 0° となる。
- 3. 散乱方向に 0.01cm 移動後の位置は、Z=0.02, X=0.01cm である。この位置は、0.0 < Z < 0.1 であるので、移動後のエネルギー E₃(0.92-0.04=0.88MeV)を計算し、乱数により多重散乱 による散乱角を求める。次の乱数は、0.556 なので、散乱確率から散乱角は 90° となる。次 の乱数は、0.817 なので。方位角は 180° となる。
- 4. 同様のことを繰り返し追跡し、n=25で、 $E_{25}=0.0 < 0.01 MeV$ となり、カットオフエネルギー以下になるため追跡を終了する。

5.2 実習1

- 同じようなやり方で、例と異なる乱数から出発して、電子の飛跡を電子のエネルギーが 0.01MeV 以下になるか、体系外 (Z≤0.0 あるいは、Z≥0.1cm) に出るまで追跡する。表 6 に表 5 と同じように飛跡情報を記載せよ。
- 2. 表6の結果を使用して、図7の様にその飛跡を図8に記載せよ。

5.3 実習2

- 同じようなやり方で、異なる乱数から出発して、電子の飛跡を電子のエネルギーが 0.01MeV 以下になるか、体系外 (Z≤0.0 あるいは、Z≥0.1cm) に出るまで追跡する。表7に表5と同 じように飛跡情報を記載せよ。
- 2. 電子の質量衝突エネルギー損失は、図 9 から、0.01 ~ 1MeV のエネルギー領域では以下の式 で近似できる。E は、移動前の電子のエネルギーとして衝突エネルギー損失を求め使用せよ。

$$\frac{dE}{dx} = exp(0.292 + 0.0293 * ln(E) + 0.194 * (ln(E))^2 + 0.0161 * (ln(E))^3$$

アルミニウムの密度は、2.7g/cm³とする。

3. 表7の結果を使用して、図7の様にその飛跡を図10に記載せよ。

References

- G. Masaglia and A. Zaman, "A New Class of Random Number Generator", Annals of Applied Probability 1(1991)462-480.
- [2] F. James, "A Fortran implementation of the high-quality pseudorandom number generators", Comp. Phys. Comm. **79**(1994) 111-114.

$\Box\Box\Box$ 0.896	$\Box\Box\Box$ 0.898	$\Box\Box\Box$ 0.392	$\Box\Box\Box$ 0.405	$\Box\Box\Box$ 0.784
$\Box\Box\Box$ 0.117	$\Box\Box\Box$ 0.710	$\Box\Box\Box$ 0.732	$\Box\Box\Box$ 0.565	$\Box \Box \Box \Box 0.892$
$\Box\Box\Box$ 0.105	$\Box\Box\Box$ 0.458	$\Box\Box\Box$ 0.670	$\Box\Box\Box$ 0.254	$\Box\Box\Box$ 0.284
$\Box\Box\Box$ 0.991	$\Box\Box\Box$ 0.909	$\Box\Box\Box$ 0.320	$\Box\Box\Box$ 0.126	$\Box\Box\Box$ 0.983
$\Box\Box\Box$ 0.642	$\Box\Box\Box$ 0.081	$\Box\Box\Box$ 0.556	$\Box\Box\Box$ 0.817	$\Box\Box\Box$ 0.501
$\Box\Box\Box$ 0.920	$\Box\Box\Box$ 0.896	$\Box\Box\Box$ 0.618	$\Box\Box\Box$ 0.759	$\Box\Box\Box$ 0.690
$\Box\Box\Box$ 0.251	$\Box\Box\Box$ 0.094	$\Box\Box\Box$ 0.371	$\Box\Box\Box$ 0.148	$\Box\Box\Box$ 0.492
$\Box\Box\Box$ 0.519	$\Box\Box\Box$ 0.789	$\Box\Box\Box$ 0.567	$\Box \Box \Box \Box 0.397$	$\Box \Box \Box \Box 0.179$
$\Box\Box\Box$ 0.576	$\Box\Box\Box$ 0.341	$\Box\Box\Box$ 0.517	$\Box\Box\Box$ 0.583	$\Box\Box\Box$ 0.909
$\Box\Box\Box$ 0.380	$\Box\Box\Box$ 0.326	$\Box\Box\Box$ 0.756	$\Box\Box\Box$ 0.021	$\Box\Box\Box$ 0.132
$\Box\Box\Box$ 0.224	$\Box\Box\Box$ 0.929	$\Box\Box\Box$ 0.646	$\Box\Box\Box$ 0.019	$\Box\Box\Box$ 0.937
$\Box\Box\Box$ 0.935	$\Box\Box\Box$ 0.530	$\Box\Box\Box$ 0.117	$\Box\Box\Box$ 0.906	$\Box\Box\Box$ 0.622
$\Box\Box\Box$ 0.074	$\Box\Box\Box$ 0.886	$\Box\Box\Box$ 0.199	$\Box\Box\Box$ 0.603	$\square\square\square 0.164$
$\Box\Box\Box$ 0.763	$\Box\Box\Box$ 0.526	$\Box\Box\Box$ 0.649	$\Box\Box\Box$ 0.260	$\Box\Box\Box$ 0.431
$\Box\Box\Box$ 0.914	$\Box\Box\Box$ 0.031	$\Box\Box\Box$ 0.795	$\Box \Box \Box \Box 0.577$	$\Box\Box\Box$ 0.600
$\Box\Box\Box$ 0.148	$\Box\Box\Box$ 0.959	$\Box\Box\Box$ 0.946	$\Box\Box\Box$ 0.719	$\Box\Box\Box$ 0.719
$\Box\Box\Box$ 0.922	$\Box\Box\Box$ 0.518	$\Box\Box\Box$ 0.329	$\Box\Box\Box$ 0.883	$\Box\Box\Box$ 0.558
$\Box\Box\Box$ 0.599	$\Box\Box\Box$ 0.351	$\Box\Box\Box$ 0.499	$\Box\Box\Box$ 0.744	$\Box\Box\Box$ 0.661
$\Box\Box\Box$ 0.983	$\Box\Box\Box$ 0.970	$\Box\Box\Box$ 0.275	$\Box\Box\Box$ 0.725	$\Box \Box \Box \Box 0.147$
$\Box\Box\Box$ 0.892	$\Box\Box\Box$ 0.482	$\Box\Box\Box$ 0.113	$\Box\Box\Box$ 0.534	$\Box \Box \Box \Box 0.855$
$\Box\Box\Box$ 0.598	$\Box\Box\Box$ 0.368	$\Box\Box\Box$ 0.807	$\Box\Box\Box$ 0.701	$\Box \Box \Box \Box 0.944$
$\Box\Box\Box$ 0.173	$\Box\Box\Box$ 0.536	$\Box\Box\Box$ 0.541	$\Box\Box\Box$ 0.987	$\Box\Box\Box$ 0.064
$\Box\Box\Box$ 0.402	$\Box\Box\Box$ 0.869	$\Box\Box\Box$ 0.350	$\Box\Box\Box$ 0.752	$\Box\Box\Box$ 0.264
$\Box\Box\Box$ 0.061	$\Box\Box\Box$ 0.814	$\Box\Box\Box$ 0.885	$\Box\Box\Box$ 0.627	$\Box\Box\Box$ 0.580
$\Box\Box\Box$ 0.400	$\Box\Box\Box$ 0.031	$\Box\Box\Box$ 0.088	$\Box\Box\Box$ 0.208	$\Box\Box\Box$ 0.563
$\Box\Box\Box$ 0.727	$\Box\Box\Box$ 0.314	$\Box\Box\Box$ 0.606	$\Box\Box\Box$ 0.595	$\Box\Box\Box$ 0.379
$\Box\Box\Box$ 0.116	$\Box\Box\Box$ 0.512	$\Box\Box\Box$ 0.271	$\Box\Box\Box$ 0.848	$\Box\Box\Box$ 0.188
$\Box\Box\Box$ 0.913	$\Box\Box\Box$ 0.810	$\Box\Box\Box$ 0.515	$\Box\Box\Box$ 0.067	$\square\square\square 0.464$
$\Box\Box\Box$ 0.225	$\Box\Box\Box$ 0.657	$\Box\Box\Box$ 0.874	$\Box\Box\Box$ 0.511	$\Box\Box\Box$ 0.107
$\Box\Box\Box$ 0.924	$\Box\Box\Box$ 0.410	$\Box\Box\Box$ 0.993	$\Box\Box\Box$ 0.910	$\Box\Box\Box$ 0.755
$\Box\Box\Box$ 0.155	$\Box\Box\Box$ 0.557	$\Box\Box\Box$ 0.813	$\Box\Box\Box$ 0.520	$\Box\Box\Box$ 0.746
$\Box\Box\Box$ 0.195	$\Box\Box\Box$ 0.199	$\Box\Box\Box$ 0.221	$\Box\Box\Box$ 0.482	$\Box\Box\Box$ 0.705
$\Box\Box\Box$ 0.837	$\Box\Box\Box$ 0.557	$\Box\Box\Box$ 0.438	$\Box\Box\Box$ 0.306	$\Box\Box\Box$ 0.804
$\Box\Box\Box$ 0.155	$\Box\Box\Box$ 0.728	$\Box\Box\Box$ 0.705	$\Box\Box\Box$ 0.240	$\Box\Box\Box$ 0.801
$\Box\Box\Box$ 0.497	$\Box\Box\Box$ 0.932	$\Box\Box\Box$ 0.966	$\Box\Box\Box$ 0.463	$\Box\Box\Box \Box 0.199$
$\Box\Box\Box$ 0.260	$\Box\Box\Box$ 0.056	$\Box\Box\Box$ 0.935	$\Box\Box\Box$ 0.714	$\Box\Box\Box$ 0.522
$\Box\Box\Box$ 0.404	$\Box\Box\Box$ 0.899	$\Box\Box\Box$ 0.890	$\Box\Box\Box$ 0.126	$\Box\Box\Box$ 0.363
$\Box\Box\Box$ 0.230	$\Box\Box\Box$ 0.041	$\Box\Box\Box$ 0.100	$\Box\Box\Box$ 0.509	$\Box\Box\Box$ 0.352
$\Box\Box\Box$ 0.995	$\Box\Box\Box$ 0.461	$\Box\Box\Box$ 0.601	$\Box\Box\Box$ 0.454	$\Box\Box\Box$ 0.226
$\Box\Box\Box$ 0.234	$\Box\Box\Box$ 0.790	$\Box\Box\Box$ 0.387	$\Box\Box\Box$ 0.661	$\Box\Box\Box$ 0.427

$\Box\Box\Box$ 0.145	$\Box\Box\Box$ 0.040	$\Box\Box\Box$ 0.695	$\Box\Box\Box$ 0.270	$\Box\Box\Box$ 0.566
$\Box\Box\Box$ 0.032	$\Box\Box\Box$ 0.001	$\Box\Box\Box$ 0.045	$\Box\Box\Box$ 0.125	$\Box\Box\Box$ 0.498
$\Box\Box\Box$ 0.685	$\Box\Box\Box$ 0.803	$\Box\Box\Box$ 0.919	$\Box\Box\Box$ 0.819	$\Box\Box\Box$ 0.347
$\Box\Box\Box$ 0.293	$\Box\Box\Box$ 0.492	$\Box\Box\Box$ 0.079	$\Box\Box\Box$ 0.624	$\Box\Box\Box$ 0.406
$\Box\Box\Box$ 0.879	$\Box\Box\Box$ 0.074	$\Box\Box\Box$ 0.759	$\Box\Box\Box$ 0.458	$\Box\Box\Box$ 0.346
$\Box\Box\Box$ 0.689	$\Box\Box\Box$ 0.771	$\Box\Box\Box$ 0.609	$\Box\Box\Box$ 0.879	$\Box\Box\Box$ 0.450
$\Box\Box\Box$ 0.787	$\Box\Box\Box$ 0.742	$\Box\Box\Box$ 0.499	$\Box\Box\Box$ 0.056	$\Box\Box\Box$ 0.091
$\Box\Box\Box$ 0.118	$\Box\Box\Box$ 0.444	$\Box \Box \Box \Box 0.724$	$\Box\Box\Box$ 0.470	$\Box\Box\Box$ 0.105
$\Box\Box\Box$ 0.301	$\Box\Box\Box$ 0.139	$\Box\Box\Box$ 0.392	$\Box\Box\Box$ 0.302	$\Box \Box \Box \Box 0.138$
$\Box\Box\Box$ 0.831	$\Box\Box\Box$ 0.605	$\Box\Box\Box$ 0.375	$\Box\Box\Box$ 0.705	$\Box\Box\Box$ 0.795
$\Box\Box\Box$ 0.706	$\Box\Box\Box$ 0.910	$\Box\Box\Box$ 0.760	$\Box\Box\Box$ 0.155	$\Box\Box\Box$ 0.245
$\Box\Box\Box$ 0.595	$\Box\Box\Box$ 0.591	$\Box\Box\Box$ 0.695	$\Box\Box\Box$ 0.925	$\Box\Box\Box$ 0.052
$\Box\Box\Box$ 0.789	$\Box\Box\Box$ 0.067	$\Box\Box\Box$ 0.463	$\Box\Box\Box$ 0.625	$\Box\Box\Box$ 0.337
$\Box\Box\Box$ 0.483	$\Box\Box\Box$ 0.678	$\Box\Box\Box$ 0.429	$\Box\Box\Box$ 0.080	$\Box \Box \Box \Box 0.714$
$\Box\Box\Box$ 0.356	$\Box\Box\Box$ 0.995	$\Box\Box\Box$ 0.636	$\Box\Box\Box$ 0.195	$\Box\Box\Box$ 0.470
$\Box\Box\Box$ 0.800	$\Box\Box\Box$ 0.808	$\Box\Box\Box$ 0.062	$\Box\Box\Box$ 0.305	$\Box\Box\Box$ 0.005
$\Box\Box\Box$ 0.567	$\Box\Box\Box$ 0.920	$\Box\Box\Box$ 0.061	$\Box\Box\Box$ 0.718	$\Box\Box\Box$ 0.663
$\Box\Box\Box$ 0.176	$\square \square \square 0.484$	$\Box\Box\Box$ 0.079	$\Box\Box\Box$ 0.920	$\Box\Box\Box$ 0.716
$\Box\Box\Box$ 0.101	$\Box\Box\Box$ 0.502	$\Box\Box\Box$ 0.297	$\Box\Box\Box$ 0.771	$\Box\Box\Box$ 0.613
$\Box\Box\Box$ 0.363	$\Box\Box\Box$ 0.757	$\Box\Box\Box$ 0.770	$\Box\Box\Box$ 0.010	$\Box\Box\Box$ 0.465
$\Box\Box\Box$ 0.018	$\Box\Box\Box$ 0.990	$\Box\Box\Box$ 0.971	$\Box\Box\Box$ 0.579	$\Box\Box\Box$ 0.244
$\Box\Box\Box$ 0.819	$\square \square \square 0.114$	$\Box\Box\Box$ 0.388	$\Box\Box\Box$ 0.738	$\Box\Box\Box$ 0.451
$\Box\Box\Box$ 0.651	$\Box\Box\Box$ 0.127	$\Box\Box\Box$ 0.710	$\Box\Box\Box$ 0.809	$\Box\Box\Box$ 0.025
$\Box\Box\Box$ 0.251	$\Box\Box\Box$ 0.163	$\Box\Box\Box$ 0.531	$\Box\Box\Box$ 0.069	$\Box\Box\Box$ 0.433
$\Box\Box\Box$ 0.976	$\Box\Box\Box$ 0.808	$\Box\Box\Box$ 0.277	$\Box\Box\Box$ 0.206	$\Box\Box\Box$ 0.242
$\Box\Box\Box$ 0.908	$\Box\Box\Box$ 0.721	$\Box\Box\Box$ 0.557	$\Box\Box\Box$ 0.920	$\Box \Box \Box \Box 0.177$
$\Box\Box\Box$ 0.205	$\Box\Box\Box$ 0.803	$\Box\Box\Box$ 0.865	$\Box\Box\Box$ 0.350	$\Box\Box\Box$ 0.191
$\Box\Box\Box$ 0.037	$\Box\Box\Box$ 0.300	$\Box\Box\Box$ 0.974	$\Box\Box\Box$ 0.082	$\Box\Box\Box$ 0.472
$\Box\Box\Box$ 0.800	$\Box\Box\Box$ 0.751	$\Box\Box\Box$ 0.409	$\Box\Box\Box$ 0.996	$\Box\Box\Box$ 0.824
$\Box\Box\Box$ 0.627	$\Box\Box\Box$ 0.497	$\Box\Box\Box$ 0.242	$\Box\Box\Box$ 0.897	$\Box\Box\Box$ 0.424
$\Box\Box\Box$ 0.159	$\Box\Box\Box$ 0.492	$\Box\Box\Box$ 0.468	$\Box\Box\Box$ 0.843	$\Box\Box\Box$ 0.992
$\Box\Box\Box$ 0.724	$\Box\Box\Box$ 0.529	$\Box\Box\Box$ 0.637	$\Box\Box\Box$ 0.835	$\Box\Box\Box$ 0.119
$\Box\Box\Box$ 0.049	$\Box\Box\Box$ 0.775	$\Box\Box\Box$ 0.944	$\Box\Box\Box$ 0.334	$\Box\Box\Box$ 0.287
$\Box\Box\Box$ 0.406	$\Box\Box\Box$ 0.454	$\Box\Box\Box$ 0.859	$\Box\Box\Box$ 0.045	$\Box\Box\Box$ 0.434
$\Box\Box\Box$ 0.695	$\Box\Box\Box$ 0.769	$\Box\Box\Box$ 0.927	$\Box\Box\Box$ 0.527	$\Box\Box\Box$ 0.907
$\Box\Box\Box$ 0.182	$\Box\Box\Box$ 0.664	$\Box\Box\Box$ 0.353	$\Box\Box\Box$ 0.938	$\Box\Box\Box$ 0.737
$\Box\Box\Box$ 0.565	$\Box\Box\Box$ 0.874	$\Box\Box\Box$ 0.471	$\Box\Box\Box$ 0.403	$\Box\Box\Box$ 0.165
$\Box\Box\Box$ 0.502	$\Box\Box\Box$ 0.349	$\Box\Box\Box$ 0.932	$\Box\Box\Box$ 0.122	$\Box\Box\Box$ 0.930
$\Box\Box\Box$ 0.565	$\Box\Box\Box$ 0.275	$\Box\Box\Box$ 0.429	$\Box\Box\Box$ 0.452	$\Box\Box\Box$ 0.469
$\Box\Box\Box$ 0.258	$\Box\Box\Box$ 0.017	$\Box\Box\Box$ 0.582	$\Box\Box\Box$ 0.761	$\Box \Box \Box \Box 0.847$

Table 1.c Pseudo random number between 0-1 (RAN6).

$\Box\Box\Box$ 0.779	$\Box\Box\Box$ 0.789	$\Box\Box\Box$ 0.837	$\Box\Box\Box$ 0.308	$\Box \Box \Box \Box 0.117$
$\Box \Box \Box \Box 0.157$	$\Box \Box \Box \Box 0.037$	$\Box\Box\Box$ 0.566	$\Box\Box\Box$ 0.047	$\Box \Box \Box \Box 0.779$
$\Box\Box\Box$ 0.373	$\Box\Box\Box$ 0.094	$\Box\Box\Box$ 0.930	$\Box\Box\Box$ 0.711	$\Box\Box\Box$ 0.288
$\Box\Box\Box$ 0.624	$\Box\Box\Box$ 0.901	$\Box\Box\Box$ 0.279	$\Box\Box\Box$ 0.012	$\Box\Box\Box$ 0.014
$\square \square \square 0.048$	$\Box\Box\Box$ 0.570	$\Box\Box\Box$ 0.083	$\Box\Box\Box$ 0.561	$\Box\Box\Box$ 0.410
$\Box\Box\Box$ 0.904	$\Box \Box \Box \Box 0.585$	$\Box\Box\Box$ 0.089	$\Box \Box \Box \Box 0.847$	$\Box\Box\Box$ 0.116
$\square \square \square 0.674$	$\Box\Box\Box$ 0.119	$\Box\Box\Box$ 0.865	$\Box\Box\Box$ 0.440	$\Box \Box \Box \Box 0.953$
$\Box\Box\Box$ 0.433	$\Box\Box\Box$ 0.428	$\Box\Box\Box$ 0.830	$\Box\Box\Box$ 0.252	$\Box\Box\Box$ 0.342
$\Box\Box\Box$ 0.852	$\Box\Box\Box$ 0.509	$\Box\Box\Box$ 0.388	$\Box\Box\Box$ 0.982	$\Box \Box \Box \Box 0.815$
$\Box \Box \Box \Box 0.579$	$\Box\Box\Box$ 0.454	$\Box\Box\Box$ 0.928	$\Box\Box\Box$ 0.570	$\Box\Box\Box$ 0.482
$\Box\Box\Box$ 0.208	$\Box\Box\Box$ 0.469	$\Box\Box\Box$ 0.399	$\Box\Box\Box$ 0.152	$\Box \Box \Box \Box 0.124$
$\square \square \square 0.828$	$\Box\Box\Box$ 0.400	$\Box\Box\Box$ 0.642	$\Box\Box\Box$ 0.661	$\Box \Box \Box \Box 0.654$
$\Box\Box\Box$ 0.634	$\Box\Box\Box$ 0.056	$\Box\Box\Box$ 0.320	$\Box\Box\Box$ 0.102	$\Box\Box\Box$ 0.730
$\Box\Box\Box$ 0.600	$\Box\Box\Box$ 0.052	$\Box\Box\Box$ 0.797	$\Box\Box\Box$ 0.982	$\Box \Box \Box \Box 0.549$
$\Box\Box\Box$ 0.568	$\Box\Box\Box$ 0.017	$\Box\Box\Box$ 0.021	$\Box\Box\Box$ 0.960	$\Box\Box\Box$ 0.131
$\Box \Box \Box \Box 0.385$	$\Box\Box\Box$ 0.109	$\Box\Box\Box$ 0.932	$\Box \Box \Box \Box 0.376$	$\Box\Box\Box$ 0.400
$\Box\Box\Box$ 0.129	$\Box\Box\Box$ 0.230	$\Box \Box \Box \Box 0.727$	$\Box\Box\Box$ 0.109	$\Box \Box \Box \Box 0.328$
$\Box\Box\Box$ 0.086	$\Box\Box\Box$ 0.986	$\Box\Box\Box$ 0.239	$\Box \Box \Box \Box 0.874$	$\Box \Box \Box \Box 0.988$
$\Box\Box\Box$ 0.625	$\Box\Box\Box$ 0.093	$\Box\Box\Box$ 0.297	$\Box\Box\Box$ 0.265	$\Box\Box\Box$ 0.385
$\Box\Box\Box$ 0.536	$\Box\Box\Box$ 0.863	$\Box\Box\Box$ 0.295	$\Box\Box\Box$ 0.704	$\Box\Box\Box$ 0.368

Table 2 Single layer.

No.	d(cm)	Random No.	l (cm)	d > l	$d \leq l$	Random No.	P.E.	Comp.
Exp. 1	50.0	0.234	29.0	*		0.208	*	
Exp. 2	50.0	0.906	1.97	*		0.716		*
	48.03	0.996	0.0802	*		0.600		*
	47.95	0.183	34.0	*		0.868		*
	13.95	0.351	20.9		*			
							1	



		Compton										
		Photo										
		乱数		0.906	0.996	0.183						
	系 B	$l \ge b$										
	体	l < p										
		l(cm)		3.80	1.00	1.53						
		乱数		0.281	0.716	0.600						
е њауег		d(cm)		10.0	6.20	5.20						
nue e nunn		Compton										
Гd		Photo										
		乱数	0.612									
	系 A	$l \ge p$										
	体	l < p										
		l(cm)	22.2	29.0								
		乱数	0.329	0.234								
		d(cm)	40.0	17.8								
		No.	例 1									







Figure 4: Mfp of Al and Fe as a function of photon energy



Figure 5: Photoelectric branching ratio of Al and Fe as a function of photon energy

							Ta	ble 4		·						
No.	$E_0(MeV)$	Z(cm)	X(cm)	d(cm)	乱数	l(cm)	l > l	$d \leq l$	乱数	P.E.	Comp.	乱数	散乱角	$E({ m MeV})$	乱数	方位角
線源	0.5	0.0	0.0	10.0	0.351	4.33			0.259			0.572	90度	0.252	0.888	180度
散乱線1	0.252	4.33	0.0	8	0.238	4.79			0.669			0.0478	0度	0.25		
散乱線 2	0.25	4.33	-4.79	8	0.949	0.175			0.324			0.579	90度	0.17	0.439	0度
散乱線3	0.17	4.33	-4.97	5.67												



⊳ ¢

Step n	Z_n	X_n	$0.0 < Z_n < 0.1$	E_n	$E_n > 0.01$	乱数	θ	乱数	ϕ
1	0.01	0.0		0.96		0.126	0°	0.983	180°
2	0.02	0.0		0.92		0.642	90°	0.081	0°
3	0.02	0.01		0.88		0.556	90°	0.817	180°
4	0.03	0.01		0.84		0.501	90°	0.920	180°
5	0.03	0.0		0.80		0.896	180°	0.618	180°
6	0.03	0.01		0.76		0.759	180°	0.690	180°
7	0.03	0.0		0.72		0.251	0°	0.094	0°
8	0.03	-0.01		0.68		0.371	90°	0.519	180°
9	0.02	-0.01		0.64		0.789	180°	0.567	180°
10	0.03	-0.01		0.60		0.397	90°	0.179	0°
11	0.03	0.0		0.56		0.576	90°	0.341	0°
12	0.02	0.0		0.52		0.517	90°	0.583	180°
13	0.02	0.01		0.48		0.909	180°	0.380	0°
14	0.02	0.0		0.44		0.326	0°	0.756	180°
15	0.02	-0.01		0.40		0.021	0°	0.132	0°
16	0.02	-0.02		0.36		0.132	0°	0.224	0°
17	0.02	-0.03		0.32		0.929	180°	0.646	180°
18	0.02	-0.02		0.28		0.019	0°	0.937	180°
19	0.02	-0.01		0.24		0.935	180°	0.530	180°
20	0.02	-0.02		0.20		0.117	0°	0.906	180°
21	0.02	-0.03		0.16		0.622	90°	0.074	0°
22	0.03	-0.03		0.12		0.886	180°	0.199	0°
23	0.02	-0.03		0.08		0.603	90°	0.164	0°
24	0.02	-0.04		0.04		0.763	180°	0.526	180°
25	0.02	-0.03		0.00	Х				

Table 5 Electron trajectories

Step n	Z_n	X_n	$0.0 < Z_n < 0.1$	E_n	$E_n > 0.01$	乱数	θ	乱数	ϕ
1									
2									
3									
4									
5									
6									
7									
8									
9									
10									
11									
12									
13									
14									
15									
16									
17									
18									
19									
20									
21									
22									
23									
24									
25									
26									
27									
28									
29									
30									

Table 6 Electron trajectories

Step n	Z_n	X_n	$0.0 < Z_n < 0.1$	E_n	$E_n > 0.01$	乱数	θ	乱数	ϕ
1									
2									
3									
4									
5									
6									
7									
8									
9									
10									
11									
12									
13									
14									
15									
16									
17									
18									
19									
20									
21									
22									
23									
24									
25									
26									
27									
28									
29									
30									

Table 7 Electron trajectories







Figure 9: Collision stopping power of Al

