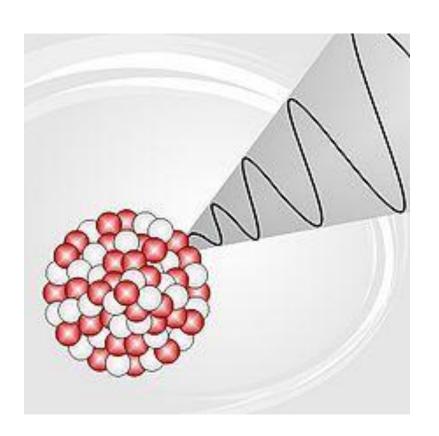
TRANSPORTE DE RAYOS GAMMA A TRAVÉS DE UN MEDIO MATERIAL

OBJETIVOS

Buscamos poder definir los coeficientes de :

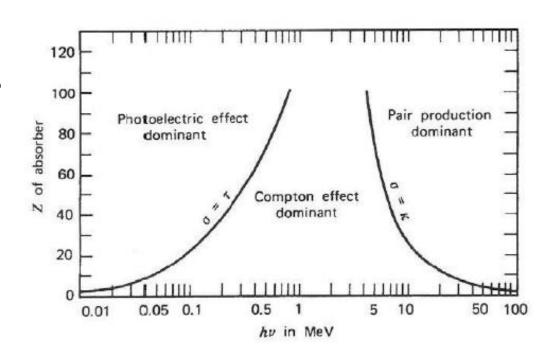
- Absorción
- Retrodispersión
- Transmisión



INTRODUCCIÓN Y BASE TEÓRICA

 La radiación gamma, o rayos gamma (γ) es un tipo de radiación electromagnética, y por tanto está constituida por fotones, producida generalmente por elementos radiactivos o procesos subatómicos como la aniquilación de un par positrón-electrón.

- Rayos de alta energía.
- Poder de penetración mayor que la radiación alfa y la beta.
- Tres principales procesos físicos:
 - Efecto fotoeléctrico
 - Efecto Compton
 - Creación de pares

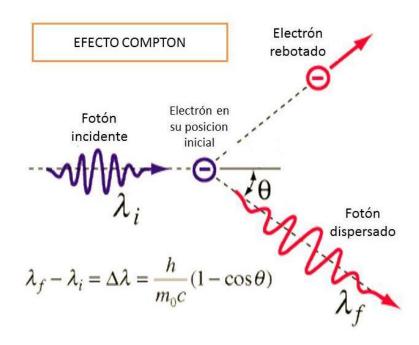


SCATTERING COMPTON

 Proceso por el cual un fotón cambia de dirección y energía al interaccionar con un electrón atómico (considerado libre)

$$E = \frac{E_0}{1 + \gamma (1 - \cos \theta)}$$

$$\gamma = \frac{E_0}{m_e c^2}$$



• Klein-Nishina: fórmula de la sección eficaz diferencial, da la distribución de probabilidad de θ .

$$\frac{d\sigma_{KN}}{d\Omega} = \frac{r_e^2}{2} \frac{1}{[1 + \gamma(1 - \cos\theta)]^2} \left[1 + (\cos\theta)^2 + \frac{\gamma^2(1 - \cos\theta)^2}{1 + \gamma(1 - \cos\theta)} \right]$$

 Que integrada a todo el ángulo sólido Ω da una sección eficaz total:

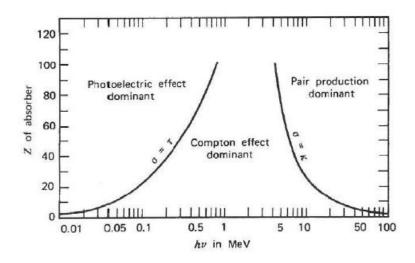
$$\sigma_{KN} = 2\pi r_e^2 \left[\frac{1+\gamma}{\gamma^2} \left(\frac{2(1+\gamma)}{1+2\gamma} - \frac{\ln(1+2\gamma)}{\gamma} \right) + \frac{\ln(1+2\gamma)}{2\gamma} - \frac{1+3\gamma}{(1+2\gamma)^2} \right]$$

• La sección eficaz para la dispersión incoherente para un átomo: $\sigma = Z\sigma_{KN}$

$$\sigma = Z\sigma_{KN}$$

EFECTO FOTOELÉCTRICO

 σ_№ no puede ser expresada por una simple fórmula analítica.



Z	1-20	21-30	31-40	41-50	51-60	61-70	71-80	81-90
E _{umbral} (MeV)	0.06	0.15	0.2	0.25	0.3	0.5	0.6	0.7

SIMULACIÓN POR MONTE CARLO

Densidad de probabilidad:

$$P(s) ds = \frac{1}{\lambda} e^{-s/\lambda} ds$$

Donde "n" es la densidad de electrones

$$n = \frac{\rho N_A Z}{M_a}$$

Y por tanto la distribución de probabilidad:

$$F(s) = \frac{1}{\lambda} \int_0^\infty e^{-s/\lambda} ds = 1 - e^{-s/\lambda}$$
 Igualando a "r"
$$s = -\lambda \ln(r) = -\frac{\ln(r)}{n\sigma}$$

• Ángulo acimutal: distribución homogénea

$$\phi = 2\pi r$$

• Sin embargo, el <u>ángulo polar</u> θ sigue la siguiente distribución de probabilidad:

$$p(\theta) d\theta = \frac{d\sigma_{KN}}{d\Omega} 2\pi \sin\theta d\theta$$

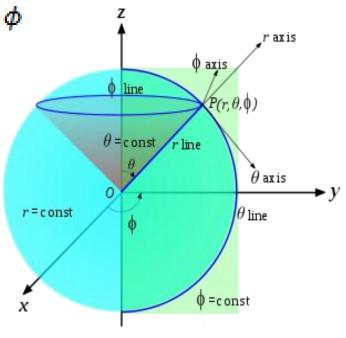


Método de aceptación-negación

Sistema de referencia del laboratorio

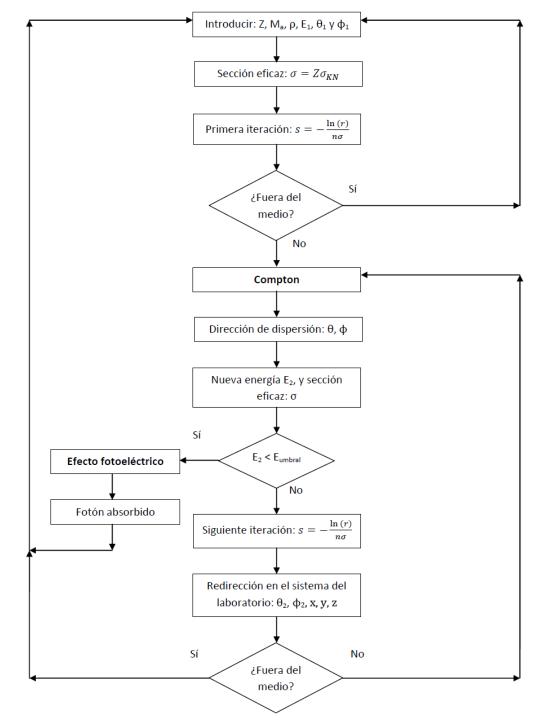
$$\cos\theta_{n+1} = \cos\theta_n \cos\theta + \sin\theta_n \sin\theta \sin\phi$$

$$\sin(\phi_{n+1} - \phi_n) = \frac{\sin\theta \sin\phi}{\sin\theta_{n+1}}$$



$$x = s \sin \theta_n \cos \phi_n$$
 ; $y = s \sin \theta_n \sin \phi_n$; $z = s \cos \theta_n$

ALGORITMO



CONCLUSIONES

- Aproximación válida para la E
 escogida.
- La simulación no está programada para Z mayor de 90.
- Los materiales de átomos más pesados tendrán en general un coeficiente de absorción mayor.

Para un haz de 10000 fotones

Fe: Z=26; Ma=55.85 gr/mol; $\rho=7.87$ gr/cm³

Sn: Z=50; Ma=118.19 gr/mol; ρ =7.31 gr/cm³

