

Daniel Vázquez Lago

Interacción Radiación-Materia

Partículas Cargadas y No Cargadas



Índice general

Introducción

1	Dispersiones	5
1.1	Teoría de dispersiones: mecánica clásica y mecánica cuántica	5
1.1.1	Mecánica clásica	5
1.1.2	Mecánica cuántica	5
1.2	Análisis en ondas parciales	7
1.2.1	Introducción	7
1.2.2	Fases	7
1.2.3	Teorema óptico	7
1.3	Aproximación de Born	7
1.3.1	Primera aproximación de Born	7
1.3.2	Teoría de Born	7
	Ejercicios	7

Interacción radiación materia

2	Partículas Cargadas	9
2.1	Dispersión de Rutherford	9
2.1.1	Introducción	9
2.1.2	Relación entre el parámetro de impacto y el ángulo de dispersión	9
2.1.3	La sección eficaz diferencial de Rutherford	10
2.1.4	Ángulo mínimo: corrección por apantallamiento	11
2.1.5	Ángulo máximo: corrección por radio finito del núcleo	12
2.2	Dispersión de Mott	13
2.2.1	Correcciones relativistas	13
2.2.2	Correcciones por espín	13
2.2.3	Correcciones por retroceso del núcleo	14
2.2.4	Correcciones por factor de forma nuclear	15
2.3	Dispersiones individuales	15
2.3.1	Clasificación de las colisiones elásticas con la materia	15
2.3.2	Ángulos de dispersión mínimo y máximo	16
2.3.3	Ángulo cuadrático promedio	16
2.4	Dispersiones múltiples	17
2.4.1	Ángulo Cuadrático Medio	17
2.4.2	Poder de dispersión angular másico	18
2.4.3	Longitud de radiación	18
2.5	Energía trasferida en choque relativista	18

2.6	Poder de frenado másico	20
2.6.1	Definición	20
2.6.2	Poder de frenado másico por radiación	20
2.6.3	Poder de frenado másico por colisión	20
2.6.4	Teoría de Bethe del frenado másico por colisión	20
2.6.5	Correcciones de Bethe y extensión al electrón y positrón	20
2.6.6	Balance entre colisión y radiación: energía crítica	20
2.7	El rango másico R_{CSDA}	20
	Ejercicios	20
3	Fotones	29
3.1	Procesos mayores	29
3.1.1	Efecto Compton	29
3.1.2	Diferencia de longitud de onda	29
3.1.3	Energía media del electrón	31
	Ejercicios	31
4	Partículas no cargadas	35
	Bibliografía	35

Capítulo 1

Dispersiones

1.1. Teoría de dispersión: mecánica clásica y mecánica cuántica

1.1.1. Mecánica clásica

1.1.2. Mecánica cuántica

Para describir la dispersión de una partícula por un potencial (Coulomb) en la mecánica cuántica en principio deberíamos estudiar la evolución temporal de un paquete de ondas, que representará la partícula incidente con una energía (y anchura) y una localización espacial (y anchura). Sin embargo, se suelen usar ondas planas, ya que en general las dimensiones del paquete de ondas suele ser mucho más grande que el tamaño del rango efectivo del potencial. La expresión de Rutherford no es una excepción.

Partimos de la ecuación de Schrödinger no relativista (masa m):

$$i\hbar \partial_t \psi = \left(-\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 + V \right) \psi. \quad (1.1)$$

Restando la ecuación conjugada se obtiene la *ecuación de continuidad*

$$\partial_t |\psi|^2 + \nabla \cdot \mathbf{j} = 0, \quad (1.2)$$

con *corriente de probabilidad*

$$\mathbf{j} = \frac{\hbar}{m} \Im(\psi^* \nabla \psi) \quad (\text{sustituir } m \rightarrow \mu \text{ si se usa masa reducida}). \quad (1.3)$$

Lejos del blanco ($r \rightarrow \infty$), la función de onda toma la forma estándar (no es más que una suposición, una posible solución)

$$\psi(\mathbf{r}) \xrightarrow{r \rightarrow \infty} e^{ikz} + \frac{f(\theta, \phi)}{r} e^{ik'r}, \quad (1.4)$$

donde e^{ikz} es la onda plana incidente (número de onda k) y $(f/r) e^{ik'r}$ es la onda esférica saliente (número de onda k').

Para $\psi_{\text{in}} = e^{ikz}$,

$$\mathbf{j}_{\text{in}} = \frac{\hbar}{m} \Im(\psi_{\text{in}}^* \nabla \psi_{\text{in}}) = \frac{\hbar k}{m} \hat{\mathbf{z}}, \quad \Rightarrow \quad j_{\text{in}} = \frac{\hbar k}{m}. \quad (1.5)$$

Para $\psi_{\text{sc}} = \frac{f(\theta, \phi)}{r} e^{ik'r}$, con f independiente de r ,

$$\partial_r \left(\frac{e^{ik'r}}{r} \right) = \left(\frac{ik'}{r} - \frac{1}{r^2} \right) e^{ik'r}. \quad (1.6)$$

Usando $\mathbf{j} = (\hbar/m) \Im(\psi^* \nabla \psi)$, el componente radial dominante a gran r es

$$j_r^{(\text{sc})} = \frac{\hbar k'}{m} \frac{|f(\theta, \phi)|^2}{r^2}. \quad (1.7)$$

(El término $\propto 1/r^3$ es real y no contribuye a la parte imaginaria.)

El número de partículas por unidad de tiempo que atraviesan el casquete sólido $d\Omega$ a radio r es

$$\frac{dN}{dt} = j_r^{(\text{sc})} r^2 d\Omega = \frac{\hbar k'}{m} |f(\theta, \phi)|^2 d\Omega. \quad (1.8)$$

Por definición,

$$\frac{d\sigma}{d\Omega} = \frac{(dN/dt)}{j_{\text{in}}} = \frac{\hbar k'}{m} \frac{|f|^2}{\hbar k/m} = \frac{k'}{k} |f(\theta, \phi)|^2. \quad (1.9)$$

Aquí aparece el factor cinemático *espacio de fases/flujo* k'/k . Se puede relacionar con la energía, con expresiones diferentes en función de la energía inicial de la partícula.

- **No relativista.** Como $k \propto \sqrt{E_{\mathbf{k}}}$,

$$\frac{k'}{k} = \sqrt{\frac{E'_{\mathbf{k}}}{E_{\mathbf{k}}}}. \quad (1.10)$$

- **Relativista** Para $E \gg mc^2$, $p \approx E/c$ y $k \propto p$,

$$\frac{k'}{k} \approx \frac{E'}{E}. \quad (1.11)$$

El factor k'/k ya surge al trabajar en un mismo sistema de referencia (p. ej. LAB) a partir de la razón *corriente saliente / flujo incidente*. Si además se pasa del CM al LAB, aparece un *Jacobiano angular* $d\Omega_{\text{cm}}/d\Omega_{\text{lab}}$, pero es un factor *distinto* del k'/k .

1.2. Análisis en ondas parciales

1.2.1. Introducción

1.2.2. Fases

1.2.3. Teorema óptico

1.3. Aproximación de Born

1.3.1. Primera aproximación de Born

1.3.2. Teoría de Born

Ejercicios

Ejercicio 1.1 – Sección eficaz de Rutherford con modelo atómico de Fermi

Obten la expresión de la sección de eficaz de Rutherford, usando la aproximación de Born con ondas planas incidentes y salientes con el potencial de Coulomb:

$$V(r) = \frac{zZe^2}{4\pi\epsilon} \frac{1}{r} \quad (1.12)$$

Capítulo 2

Partículas Cargadas

2.1. Dispersión de Rutherford

2.1.1. Introducción

Rutherford describió la dispersión de una partícula α por núcleos atómicos (con $m_\alpha \ll M$, $z = 2$) sobre una trayectoria hiperbólica a través del potencial de Coulomb. La energía total viene dada como la suma de la energía cinética y potencial, y permanece *constante* sobre toda la trayectoria:

$$E(r) = E_K(r) + E_p(r) \quad E_p(r) = \frac{zZe^2}{4\pi\epsilon_0} \frac{1}{R} \quad E_K(r) = \frac{1}{2}m_\alpha v_\alpha^2 \quad (2.1)$$

La distancia de máxima aproximación se define como la distancia a la cual se para una partícula con parámetro de impacto $b = 0$, i.e. colisión frontal. Así, denotando E_K como la *energía cinética inicial*, tenemos que

$$E_K = \frac{zZe^2}{4\pi\epsilon_0} \frac{1}{D_{\alpha-N}} \quad (2.2)$$

aunque lógicamente esta expresión no será del todo cierta, ya que el potencial no es infinito en $r = 0$, debido a que el núcleo es finito. Aún así es una buena aproximación.

2.1.2. Relación entre el parámetro de impacto y el ángulo de dispersión

El momento transferido en la interacción, siempre y cuando $|\mathbf{p}_i| = |\mathbf{p}_f| = p$ vale

$$\Delta p = 2p \sin(\theta/2) \quad (2.3)$$

siendo θ el **ángulo de dispersión**. Es fácil de deducir matemáticamente, pero incluso físicamente tiene sentido: cuando $\theta = \pi$ la transferencia de momento es máxima (la partícula se da la vuelta completamente) lo que implica un intercambio de 2 veces el momento inicial. Definimos como **parámetro de impacto**

$$b = r \sin \theta \quad (2.4)$$

cuando la partícula está en el infinito. Además, también se conserva el momento angular $L = |\mathbf{r} \times \mathbf{p}| = Lp \sin \theta$, lo que lleva a la relación

$$v_i b = \omega r^2 \quad (2.5)$$

siendo $\omega = \frac{d\phi}{dt}$ en el vértice, definiendo ϕ como el ángulo entre el vértice y la partícula desde el núcleo. En el vértice, que es el punto en el cual la posición respecto el átomo y el momento lineal de la partícula son perpendiculares. Tenemos que en el infinito

$$L_\infty = |\mathbf{r} \times \mathbf{p}| = m_\alpha b v_i \quad (2.6)$$

mientras que en el vértice:

$$L_a = |\mathbf{r} \times \mathbf{p}| = r p \sin 90^\circ = r m_\alpha \left(r \frac{d\phi}{dt} \right) = m_\alpha \omega r^2 \quad (2.7)$$

El momento transferido Δp se calcula como la acción total en el tiempo de la fuerza de Coulomb proyectada sobre el eje de la hipérbola, tal que

$$\Delta p = \int_{-\infty}^{\infty} F_{\Delta p} dt = A \int_{-\frac{\pi-\theta}{2}}^{\frac{\pi-\theta}{2}} \frac{\cos \phi}{r^2} \left(\frac{dt}{d\phi} d\phi \right) = \frac{A}{b v_i} \int_{-\frac{\pi-\theta}{2}}^{\frac{\pi-\theta}{2}} \cos \phi d\phi = \frac{2A}{v_i b} \cos(\theta/2) \quad A = \frac{z Z e^2}{4\pi \epsilon_0} \quad (2.8)$$

de lo que se puede deducir que el parámetro de impacto b y el ángulo de dispersión se relacionan tal que:

$$b = \frac{1}{2} D_{\alpha-N} \cot(\theta/2) = \frac{1}{2} D_{\alpha-N} \sqrt{\frac{1 + \cos \theta}{1 - \cos \theta}} \quad D_{\alpha-N} = \frac{z Z e^2}{4\pi \epsilon_0} \frac{1}{E_K} \quad (2.9)$$

siendo $d_{\alpha-N}$ la distancia de máxima aproximación y E_K la energía cinética.

2.1.3. La sección eficaz diferencial de Rutherford

La dispersión de las partículas alfa que halló Rutherford la describió en función de su sección diferencial, tal que:

$$\frac{d\sigma_{\text{Ruth}}}{d\Omega} = \left(\frac{D_{\alpha-N}}{4} \right)^2 \frac{1}{\sin^4 \frac{\theta}{2}} \quad D_{\alpha-N} = \frac{z Z e^2}{4\pi \epsilon_0} \frac{1}{E_K} \quad (2.10)$$

Esta ecuación, aunque fue calculado con la mecánica clásica, también puede ser hallada en la mecánica cuántica, usando las aproximaciones de Born a primer orden ya vistas.

Como podemos comprobar, *diverge* para $\theta = 0$, lo cual es debido al carácter ideal del núcleo puntual. La razón por la que en realidad no diverge, o la solución a esta divergencia, es que la carga nuclear está apantallada por los *electrones orbitales atómicos*, lo que conduce a un ángulo mínimo $\theta_{\text{mín}}$. La dispersión hacia atrás ($\theta \rightarrow \pi, b \rightarrow 0$) tampoco se logra nunca, debido al radio finito del núcleo.

En ambos casos el punto es el mismo: debido a la localización de la partícula al interactuar con el potencial, el propio principio de incertidumbre genera un Δp relacionado directamente con el rango efectivo del potencial x , tal que

$$\Delta p \approx \frac{\hbar}{x} \quad (2.11)$$

y, debido a esto y la geometría, el ángulo medio

$$\bar{\theta} = \frac{\Delta p}{p} \quad (2.12)$$

que se puede ver geométricamente. De todos modos tampoco hace falta entenderlo físicamente, basta con ver que las correcciones físicamente correctas al potencial de Coulomb (al no ser, los átomos, “objetos cargados”, ni los núcleos “cargas puntuales”) basta para ver que aparecen un ángulo mínimo y máximo.

2.1.4. Ángulo mínimo: corrección por apantallamiento

Un modelo que tiene en cuenta el apantallamiento es el *modelo atómico estadístico de Fermi*, el cual introduce una exponencial tabulada por un *radio efectivo* α_{TF} de tal modo que el potencial de Coulomb no caiga “lentamente”. Así pues:

$$V_{TF}(r) = \frac{zZe^2}{4\pi\epsilon_0} \frac{1}{r} e^{-\frac{r}{\alpha_{TF}}} \quad (2.13)$$

el *radio efectivo* α_{TF} de la nube electrónica (de Thomas-Fermi) decrece por debajo del radio de Bohr α_0 al aumentar Z , como $\alpha_{TF} = \frac{\zeta\alpha_0}{\sqrt[3]{Z}}$, debido a la disminución del tamaño de los orbitales más internos, por el teorema de Gauss.

La aproximación de Born requiere ahora, con $\Delta k = K = (2p/\hbar) \sin(\theta/2)$ ($p = p_i$) el momento de onda transferido ($p = \hbar k$), el cálculo de la transformada seno de $V_{TF}(r)$, que es finita. Rutherford reciba entonces un *factor corrector* tal que:

$$\frac{d\sigma_{\text{Ruth}}}{d\Omega} = \left| \frac{2m_\alpha}{\hbar^2} \int_0^\infty r^2 V_{TF}(r) \frac{\sin Kr}{Kr} dr \right|^2 = \left(\frac{D_{\alpha-N}}{4} \right)^2 \frac{1}{\sin^4 \theta/2} \left(\frac{1}{1 + \frac{1}{K^2 \alpha_{TF}^2}} \right) \quad (2.14)$$

Cuando $\theta \ll 1$, tenemos que:

$$\frac{d\sigma_{\text{Ruth}}}{d\Omega} = \frac{D_{\alpha-N}^2}{\theta^4} \frac{1}{\left[1 + \left(\frac{\theta_{\min}^2}{\theta^2} \right)^2 \right]} = \frac{D_{\alpha-N}^2}{\theta^2 + \theta_{\min}^2} \quad (2.15)$$

donde se introduce el concepto de ángulo mínimo, que como podemos ver viene expresado:

$$\theta_{\min} = \frac{\hbar}{p\alpha_{TF}} = \frac{\hbar \sqrt[3]{Z}}{p\alpha_{TF}} = \frac{\hbar c \sqrt[3]{Z}}{a_0 \sqrt{E_K(E_K + 2Mc^2)}} \quad (2.16)$$

donde hemos usado que

$$p^2 c^2 = E^2 - m^2 c^4 \Rightarrow p = \frac{1}{c} \sqrt{E^2 - m^2 c^4 - M^2 c^4} = \frac{1}{c} \sqrt{(E_K + mc^2 + Mc^2)^2 - m^2 c^4 - M^2 c^4}$$

que despreciando la masa de la partícula incidente m frente a M

$$p \approx \frac{1}{c} \sqrt{E_K(E_K + 2Mc^2)} \quad (2.17)$$

La mejora de la aparición de este ángulo mínimo es que ahora *la sección eficaz total es finita*, lo cual se corresponde a un resultado mucho más físico. Este ángulo mínimo tiene un *origen cuántico* debido al *principio de incertidumbre*. Se produce por la localización de la partícula sobre el radio a_{TF} , que le imprime un momento *transversal* inevitable Δp , relacionado con la longitud de onda:

$$\theta_{\min} = \frac{\Delta p}{p} \approx \frac{\hbar}{p a_{TF}} = \frac{\lambda}{a_{TF}} \quad (2.18)$$

2.1.5. Ángulo máximo: corrección por radio finito del núcleo

El potencial que ve una carga elemental z cerca del núcleo $V(r)$ tiene un plateau en su interior hasta $r = R$ y para $r > R$ adopta la forma de Coulomb $E_p(r)$. Una forma de representar este potencial es con la ecuación

$$V_{FSN}(r) = \frac{zZe^2}{4\pi\epsilon_0} \frac{1}{r} \left(1 - e^{-\frac{2r}{R}}\right) \quad (2.19)$$

en la [Figura 2.1](#) vemos la representación de esta función.

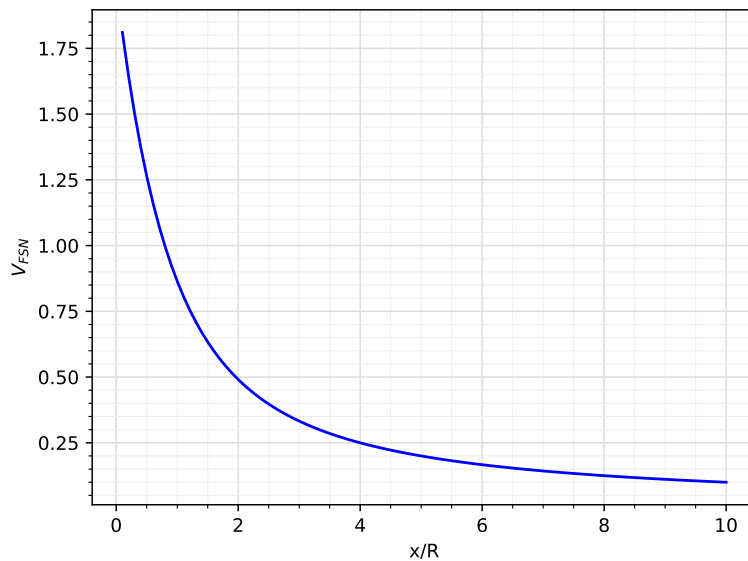


Figura 2.1: Representación del potencial $V_{FSN}(r)$. Como podemos comprobar no representa un “plateau”, pero tampoco hace infinito al potencial en el centro, lo que nos basta.

La nueva expresión de la sección eficaz de Rutherford con este potencial vendrá dada por:

$$\frac{d\sigma_{\text{Ruth}}}{d\Omega} = \left(\frac{D_{\alpha-N}}{4} \right)^2 \frac{1}{\sin^4(\theta/2)} \frac{1}{\left[1 + \left(\frac{\sin(\theta/2)}{\bar{\theta}_{\text{máx}}} \right)^2 \right]^2} \quad (2.20)$$

Siendo $\bar{\theta}_{\text{máx}}$ un parámetro de origen cuántico que suprime la probabilidad de dispersión hacia atrás, siendo solo significativa para $0 < \theta < \theta_{\text{máx}} < \pi$. Toma el valor:

$$\bar{\theta}_{\text{máx}} = \frac{\hbar}{pR} = \frac{\hbar}{R_0 \sqrt[3]{A} \sqrt{E_K(E_K + Mc^2)}} \quad (2.21)$$

Ilustra las fluctuaciones transversales que impiden la localización de la hipérbola clásica hacia atrás.

2.2. Dispersión de Mott

La dispersión de Mott tiene básicamente 3 correcciones: la corrección relativista, es decir, la corrección que se hace a la energía y momento cuando partícula tiene una energía cinética inicial de entorno la masa de la partícula; la corrección por el espín (para partículas muy relativistas) y la corrección por el retroceso del núcleo (que se da cuando la partícula no tiene una gran masa respecto la de la partícula incidente). En el marco de la física médica estas tres son suficientes.

2.2.1. Correcciones relativistas

La corrección relativista (aunque no ultrarrelativista) implica el simple intercambio de $2E_K = pv = m\gamma\beta^2 c^2$, es decir, multiplicar por γ :

$$D_{n-N} = \left(\frac{zZe^2}{4\pi\epsilon_0} \right) \frac{1}{\frac{1}{2}m_n\gamma c^2\beta^2} \quad (2.22)$$

Aunque ahora D_{n-N} no se llama distancia de máxima aproximación, sino *distancia característica efectiva*.

2.2.2. Correcciones por espín

La corrección por el espín está relacionada con la *helicidad* h , que se define como la proyección del momento sobre el espín:

$$h = \frac{\mathbf{s} \cdot \mathbf{p}}{|\mathbf{s}||\mathbf{p}|}$$

Este se conserva debido a la forma de los espinores en el sistema centro de masas cuando tenemos partículas ultrarrelativistas. Un intercambio de dirección del momento sin modificar también la dirección del espín implicaría que se violaría paridad, lo que no puede ocurrir. Esto es lo que expresa el factor:

$$f_{\text{espin}} = 1 - \beta^2 \sin^2(\theta/2) \rightarrow \frac{1}{2}(1 + \cos \theta) \quad (2.23)$$

tal que:

$$\frac{d\sigma_{\text{Mott}}}{d\Omega} = \frac{d\sigma_{\text{Ruth}}}{d\Omega} f_{\text{espin}} \quad (2.24)$$

aunque aún queda una corrección.

2.2.3. Correcciones por retroceso del núcleo

La corrección por retroceso del núcleo está relacionada con la asunción de que el núcleo tiene una masa infinita, por lo que no adquiere momento y la colisión es totalmente elástica. Sin embargo, si hay un momento transferido Δp le imprime cierta energía cinética al núcleo: $\Delta E = \frac{(\Delta p)^2}{2M} = E'_K - E_K$, tal que $p_f \neq p_i$. Como hemos visto, ahora tenemos que tener en cuenta el factor p'/p en la expresión de la sección eficaz, debido al cambio en el espacio de fases, tal que

$$\frac{d\sigma_{\text{Mott}}}{d\Omega} = f_{\text{espin}} f_{\text{retroceso}} \frac{d\sigma_{\text{Ruth}}}{d\Omega} \quad (2.25)$$

siendo

$$f_{\text{retroceso}} = \frac{p'}{p} \quad (2.26)$$

que en el caso relativista:

$$f_{\text{retroceso}} = \frac{p'}{p} \approx \frac{E'_K}{E_K} \quad (2.27)$$

Veamos como se llegan a ellas:

$$E'_K = E_K - \Delta E \quad E_K^2 = p^2 c^2 + m_e^2 c^4 \quad \Delta E = \frac{(\Delta p)^2}{2M} \approx \frac{1}{2M} 4p^2 \sin^2(\theta/2) = \frac{E_K^2 - m_e^2 c^4}{2Mc^2} 2 \sin^2(\theta/2) \quad (2.28)$$

donde hemos usado que $\Delta p^2 = 4p^2 \sin^2(\theta/2)$. Esto nos lleva a que:

$$\Delta E \approx \frac{E_K^2}{Mc^2} \sin^2(\theta/2) \Rightarrow$$

$$E'_K = E_K \left(1 - \frac{E_K}{Mc^2} 2 \sin^2(\theta/2) \right) = E_K \left(1 - \frac{E_K}{Mc^2} (1 - \cos^2(\theta)) \right) \approx \frac{1}{1 + \left(\frac{E_K}{Mc^2} (1 - \cos^2(\theta)) \right)} \quad (2.29)$$

y, consecuentemente, a que el factor de corrección por retroceso sea

$$f_{\text{retroceso}} = \frac{1}{1 + \left(\frac{E_K}{Mc^2} (1 - \cos^2(\theta)) \right)} \quad (2.30)$$

2.2.4. Correcciones por factor de forma nuclear

El factor de forma nuclear se relaciona con la densidad de carga (distribución de carga) dentro del núcleo, tal que $f(k)$ es :

$$f(k) = \int_{\text{nucleo}} \rho(\mathbf{r}) e^{-i\mathbf{k}\cdot\mathbf{r}} d^3\mathbf{r} \quad (2.31)$$

tal que la sección eficaz experimental real:

$$\frac{d\sigma_{\text{exp}}}{d\Omega} = |f_k|^2 \frac{d\sigma_{\text{Mott}}}{d\Omega} \quad (2.32)$$

2.3. Dispersiones individuales

La mayor parte de las interacciones de las partículas y la materia se producen como colisiones elásticas de Coulomb con los átomos. Las colisiones o bien pueden ser con los electrones orbitales de los átomos o con el núcleo. En cualquiera de los casos, la trayectoria de las partículas es una hipérbola, aunque en función del signo relativo tendremos que el foco será interior (atractivo) o exterior (repulsivo).

La sección eficaz individual puede escribirse, cuando el ángulo es muy pequeño ($\theta \ll 1$), cómo:

$$\frac{d\sigma}{d\Omega} = \frac{D_{ab}^2}{(\theta^2 + \theta_{\text{min}}^2)^2} \quad (2.33)$$

Este ángulo mínimo ya sabemos de donde procede: del apantallamiento de Coulomb de los electrones en los orbitales, y cómo se puede calcular también lo sabemos, dependiendo únicamente de la energía inicial de la partícula, de la carga de la partícula incidente, y de la carga y masa del blanco. En función de a y b , esto es, del blanco y partícula incidente, también dependerá la expresión de D_{ab} , tal y como veremos en el siguiente apartado.

2.3.1. Clasificación de las colisiones elásticas con la materia

Aquí podemos ver que principalmente en función de la masa de la partícula (y por ende, de si es relativista o no) tendremos una expresión u otra de la distancia de máxima aproximación/distancia

- Por ejemplo un ion pesado o protón frente a un núcleo. En este caso no suele ser relativista, por lo que la expresión correcta sería

$$D_{\alpha-N} = \frac{zZe^2}{4\pi\epsilon_0} \frac{2}{p_{\alpha}v_{\alpha}} \quad (2.34)$$

aunque si llegara a ser relativista $p_{\alpha} = m_{\alpha}\gamma_{\alpha}\beta_{\alpha}c$.

- Cuando hacemos la colisión electrón-núcleo podemos suponer que es siempre relativista (y $z = 1$)

$$D_{e-N} = \frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0} \frac{2}{m_e\gamma_e\beta_e^2c^2} \quad (2.35)$$

- Cuando hacemos electrón-electrón orbital:

$$D_{e-e} = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \frac{2}{p_\alpha v_\alpha} \quad (2.36)$$

- Finalmente, cuando hacemos electrón-átomo:

$$D_{e-a} = \sqrt{D_{e-N}^2 + Z D_{e-e}^2} = \frac{\sqrt{Z(Z+1)} e^2}{4\pi\epsilon_0} \frac{2}{\gamma_e m_e \beta_e^2 c^2} \quad (2.37)$$

2.3.2. Ángulos de dispersión mínimo y máximo

Ya hemos revelado como se originan tanto el ángulo mínimo como el ángulo máximo (desviación de la ley de Coulomb de su carácter puntual), y se corresponden con parámetro de impacto $b \rightarrow \infty$ y $b \rightarrow 0$ (al final cuando va hacia atrás $b = 0$, dispersión frontal, y viceversa). Recordando la [ec. \(2.16\)](#) y [ec. \(2.21\)](#), queda claro que el cociente entre $\bar{\theta}_{\text{máx}}$ y $\theta_{\text{mín}}$, tal que:

$$\frac{\bar{\theta}_{\text{máx}}}{\theta_{\text{mín}}} = \frac{a_F}{R_0 \sqrt[3]{A}} = \frac{a_0}{R_0} \frac{1}{\sqrt[3]{AZ}} = \frac{0.423 \times 10^5}{(AZ)^{1/3}} \quad (2.38)$$

siendo a_F el radio efectivo del átomo, a_0 el radio de Bohr, y $R_0 \approx 1.2$ fm, que es el tamaño del núcleo de hidrógeno. El comportamiento respecto la energía tanto de $\bar{\theta}_{\text{máx}}$ y $\theta_{\text{mín}}$ es parecido, ya que ambos dependen del mismo parámetro p_i en el denominador. Cuando $\theta_{\text{máx}} > \pi$, se asume que $\theta_{\text{máx}} = \pi$, esto es:

$$\theta_{\text{máx}} = \max \{ \bar{\theta}_{\text{máx}}, \pi \} \quad (2.39)$$

2.3.3. Ángulo cuadrático promedio

La sección eficaz total es un parámetro muy importante, ya que nos permite hallar cuantas interacciones entre las partículas de un haz incidente y las del blanco material ocurren. Veamos que, si $\theta \ll 1$:

$$\sigma = \int \frac{d\sigma}{d\Omega} d\Omega = 2\pi D \int_0^{\bar{\theta}_{\text{máx}}} \frac{\theta d\theta}{(\theta^2 + \theta_{\text{mín}}^2)^2} = 2\pi D \left[-\frac{1}{2} \frac{1}{\theta^2 + \theta_{\text{mín}}^2} \right]_0^{\theta_{\text{máx}}}$$

de lo que se deduce

$$\sigma = \pi D^2 \frac{1}{\theta_{\text{mín}}^2} \left[1 - \frac{1}{1 + (\theta_{\text{máx}}/\theta_{\text{mín}})^2} \right] \approx \frac{\pi D^2}{\theta_{\text{mín}}^2} \quad (2.40)$$

(donde hemos usado $\cos \theta \approx \theta$). Ahora, lo siguiente es calcular el **ángulo cuadrático promedio**, ya que es una medida que nos permite hallar luego el ángulo cuadrático medio para dispersiones múltiples.

$$\bar{\theta}^2 = \frac{\int_0^{\theta_{\text{máx}}} \theta^2 \frac{d\sigma}{d\Omega} d\Omega}{\int_0^{\theta_{\text{máx}}} \frac{d\sigma}{d\Omega} d\Omega} = \frac{2\pi D^2}{\sigma} \int_0^{\theta_{\text{máx}}} \frac{\theta^3 d\theta}{(\theta^2 + \theta_{\text{mín}}^2)^2} \quad (2.41)$$

pudiendo obtener:

$$\bar{\theta}^2 = \theta_{\min}^2 \left[\ln \left(1 + \frac{\theta_{\max}^2}{\theta_{\min}^2} \right) - \frac{1}{1 + (\theta_{\max}/\theta_{\omega})^2} \right] \quad (2.42)$$

dado que $\frac{\bar{\theta}_{\max}}{\theta_{\min}} \propto a_0/R_0 \gg 1$, podemos asumir la aproximación:

$$\bar{\theta}^2 = \theta_{\min}^2 \ln \left(\frac{\theta_{\max}^2}{\theta_{\min}^2} \right) \quad (2.43)$$

Si sustituimos $A = 2Z$ (y suponemos que $\theta \ll 1$, $\theta_{\min} \ll \theta_{\max}$ y que $\sigma = \pi D^2/\theta_{\min}^2$), entonces:

$$\bar{\theta}^2 \approx 4\theta_{\min}^2 \ln [183Z^{-1/3}] \quad (2.44)$$

2.4. Dispersiones múltiples

Las dispersiones múltiples, a diferencia de las dispersiones individuales, están gobernadas (o mejor dicho, están parametrizadas) en función de: la longitud de radiación X_0 , el ángulo cuadrático promedio múltiple $\bar{\Theta}^2$, y el poder de dispersión angular másico T/ρ .

2.4.1. Ángulo Cuadrático Medio

Cuando un haz paralelo de partículas incide una lámina, siempre y cuando todos los ángulo de deflexión sean pequeños, podemos obtener un ángulo de desviación cuadrático promedio $\bar{\Theta}^2$. El teorema del límite central (que básicamente habla de como la suma de variables aleatorias procedentes de una misma distribución nos lleva a una gaussiana) nos asegura que

$$\bar{\Theta}^2 = n\bar{\theta}^2 \quad (2.45)$$

siendo n el número de colisiones de la partícula (para que esto se cumpla $n > 20$). Vamos a obtener entonces cual es el número de colisiones (promedio) en el absorbente de grosor t . Si σ es la sección eficaz total

$$n = \frac{N_a}{V} \sigma t = \rho \frac{N_A}{A} \sigma t \approx \pi \rho \frac{N_A}{A} \frac{D^2}{\theta_{\min}^2} t \quad (2.46)$$

que si lo juntamos con la [ec. \(2.43\)](#) tenemos entonces:

$$\bar{\Theta}^2 = \pi \rho \frac{N_A}{A} D^2 t \ln \left(\frac{\theta_{\max}^2}{\theta_{\min}^2} \right) \quad (2.47)$$

ahora podemos aplicar la ecuación [ec. \(2.38\)](#) para poder reexpresar $\bar{\Theta}^2$ en función de Z y A , tal que así

$$\bar{\Theta}^2 = \pi \rho \frac{N_A}{A} D^2 t \left[2 \ln \left(\frac{a_0}{R_0} \frac{1}{\sqrt[3]{AZ}} \right) \right]. \quad (2.48)$$

que, en función de la partícula incidente y del blanco, siempre podremos aproximar (bien podemos suponer $A \approx 2Z$, un valor para a_0 y R_0 ...). La aproximación usando esto último es (ec. (2.44)) obtenida es:

$$\overline{\Theta^2} = 4\pi\rho D^2 t \frac{N_A}{A} \ln(183Z^{-1/3}) \quad (2.49)$$

2.4.2. Poder de dispersión angular másico

La siguiente definición de interés es el **poder de dispersión angular másico**, que se define como

$$\frac{T}{\rho} = \frac{\overline{\Theta^2}}{\rho t} \quad (2.50)$$

con unidades $[\text{rad}^2 \text{cm}^2/\text{g}]$ ($T[\text{rad}^2 \text{cm}^{-1}]$).

2.4.3. Longitud de radiación

La longitud de radiación X_0 se define como

$$\frac{1}{X_0} = 4\alpha \frac{N_A}{A} Z(Z+1)r_e^2 \ln\left(\frac{183}{Z^{1/3}}\right) \quad (2.51)$$

que es la expresión que surge de ec. (2.44) entre otras. Esta variable representa la distancia promedio que una partícula cargada relativista viaja en el medio para que su energía se reduzca un factor $1/e$ (al 36.8 %) respecto su valor inicial. También representa $7/8$ del camino libre medio necesario para que se emita un par e^+e^- . Puede ser una unidad másica si dividimos por la densidad (cm^2/g), aunque el significado físico se obtiene cuando es una distancia.

2.5. Energía transferida en choque relativista

El choque frontal $b = 0$ entre un proyectil de masa en reposo m_1 y un blanco de masa en reposo m_2 produce la máxima energía de transferencia y el máximo momento transferido. Para calcularlo tenemos que aplicar las ecuaciones de la *conservación del momento y energía relativista* $p_i^\mu = p_f^\mu$, tal que

$$p_i^\mu = (\gamma m_1 c^2 + m_2 c^2, \mathbf{p}_1) \quad p_f^\mu = (\gamma_1 m_1 c^2 + \gamma_2 m_2 c^2, \mathbf{p}'_1 + \mathbf{p}'_2) \quad (2.52)$$

De aquí se deducen dos expresiones, la conservación de la energía (primer elemento del cuadrimento)

$$\gamma m_1 c^2 + m_2 c^2 = \gamma_1 m_1 c^2 + \gamma_2 m_2 c^2 \quad (2.53)$$

y la conservación del momento:

$$\mathbf{p}_1 = \mathbf{p}'_1 + \mathbf{p}'_2 \quad (2.54)$$

donde los momentos primados son los momentos tras la colisión. Llamando a E_{ki} la energía cinética inicial ($E_{ki} = (\gamma - 1)m_1 c^2$) y a ΔE la transferencia de energía (que es básicamente la energía cinética de la partícula 2, tal que $\Delta E = (\gamma - 1)m_2 c^2$) podemos deducir no trivialmente la siguiente relación:

$$\Delta E_{\text{máx}} = \frac{2(\gamma + 1)m_1 m_2}{m_1^2 + m_2^2 + 2\gamma m_1 m_2} E_K^i = \frac{2m_2 c^2 \beta^2 \gamma^2}{1 + 2\gamma \frac{m_2}{m_1} + \left(\frac{m_2}{m_1}\right)^2} \quad (2.55)$$

la segunda expresión es la que más podemos encontrar en la literatura, como por ejemplo en la pág. 3 [2]. En el ejercicio 2.2 proponemos llegar a estas expresiones con las definiciones dadas aquí. Luego además tenemos la máxima transferencia de momento:

$$\Delta p_{\text{máx}} = \frac{2(m_1 \gamma + m_2)m_2}{m_1^2 + m_2^2 + 2\gamma m_1 m_2} p_i \quad (2.56)$$

Lógicamente se suelen usar aproximaciones en función de los casos que facilitan las expresiones analíticas. Los casos más generales son:

- Caso $m_2 \ll m_1$. En este caso, sencillamente aplicamos la expresión

$$\Delta E_{\text{máx}} = \frac{2m_2 c^2 \beta^2 \gamma^2}{1 + 2\gamma \frac{m_2}{m_1} + \left(\frac{m_2}{m_1}\right)^2} \approx 2m_2 c^2 \beta^2 \gamma^2 \approx 2m_2 c^2 \left(\frac{\beta^2}{1 - \beta^2}\right) \quad (2.57)$$

y si queremos obtener el caso no relativista ($\beta \rightarrow 0$) tenemos que

$$\Delta E_{\text{máx}} \approx 2m_2 v^2 \quad (2.58)$$

siendo v la velocidad inicial de la partícula incidente ($v = \beta c$).

- Caso $m_2 \gg m_1$

$$\Delta E = \frac{2m_2 c^2 \beta^2 \gamma^2}{1 + 2\gamma \frac{m_2}{m_1} + \left(\frac{m_2}{m_1}\right)^2} \approx \frac{2m_1 c^2 \beta^2 \gamma^2}{2\gamma + \frac{m_2}{m_1}} \left(\frac{\beta^2}{1 - \beta^2}\right) \quad (2.59)$$

de nuevo, si nos alejamos del gaso relativista $\gamma \rightarrow 1, \beta \rightarrow 0$, tenemos:

$$\Delta E = 2 \frac{m_1^2}{m_2} v^2 = 4 \frac{m_1}{m_2} E_k \quad (2.60)$$

- Caso $m_2 = m_1$ y además partículas distinguibles.

$$\Delta E = \frac{2(\gamma + 1)m_1 m_2}{m_1^2 + m_2^2 + 2\gamma m_1 m_2} E_K^i = E_K^i \quad (2.61)$$

- Caso $m_2 = m_1$ y además partículas idénticas.

$$\Delta E = \frac{E_K^i}{2} \quad (2.62)$$

esto se debe a que al ser las dos posibles partículas incidentes (son indistinguibles) debemos reducir la expresión a la mitad (mecánica estadística).

Existe un parámetro, llamado **fracción de energía máxima trnasferida**

$$\eta = \left(\frac{\Delta E_{\text{máx}}}{E_K} \right) \quad (2.63)$$

A valores muy altos de E_K se transifere toda la energía del proyectil al blanco. En el caso de partículas de la misma y distinguibles la energía transferida es del 100 %, y si son indistinguibles del 50 %.

2.6. Poder de frenado másico

2.6.1. Definición

2.6.2. Poder de frenado másico por radiación

2.6.3. Poder de frenado másico por colisión

2.6.4. Teoría de Bethe del frenado másico por colisión

$$S_{\text{col}} = 4\pi N_e \left(\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \right)^2 \frac{z^2}{m_e c^2 \beta^2} \left[\ln \frac{2m_e c^2}{I} + \ln \frac{\beta^2}{1 - \beta^2} - \beta^2 - \frac{C}{Z} - \delta \right] \equiv C_1 \frac{N_e z^2}{\beta^2} \bar{B}_{\text{col}} \quad (2.64)$$

2.6.5. Correcciones de Bethe y extensión al electrón y positrón

2.6.6. Balance entre colisión y radiación: energía crítica

2.7. El rango másico R_{CSDA}

Al atravesar un medio las partículas cargadas experimentan deflexiones respecto a su camino original, debido a las colisiones tanto ionizantes como elásticas. Estos efectos son mucho más pronunciados para electrones, que además sufren colisiones radiativas con emisión de fotones. Para describir la *longitud promedio que la partícula penetra en el absorbente* hasta pararse se usa el **rango en la aproximación de frenado continuo** R_{CSDA} , tal que

$$R_{CSDA} \equiv \int_0^{E_K^0} \frac{dE}{S_{\text{tot}}(E)} \quad [\text{g cm}^{-2}] \quad (2.65)$$

Ejercicios

Ejercicio 2.1 – Sección eficaz de Rutherford con modelo atómico de Fermi

Obten la expresión de la sección de eficaz de Rutherford, ahora con el potencial del modelo atómico estadístico de Fermi, usando la aproximación de Born con ondas planas incidentes y salientes

$$\frac{d\sigma_{\text{Ruth}}}{d\Omega} = \left(\frac{D_{\alpha-N}}{4} \right)^2 \frac{1}{\sin^4 \theta/2} \left(\frac{1}{1 + \frac{1}{K^2 a_{TF}^2}} \right)$$

y luego llegar a la expresión final cuando $\theta \ll 1$:

Ejercicio 2.2 – $\Delta E_{\text{máx}}$ y $\Delta p_{\text{máx}}$ en colisión con blanco fijo.

A partir de la conservación del cuadrimomento $p_i^\mu = p_f^\mu$ encuentra la expresión de máxima transferencia de la energía y del momento $\Delta E_{\text{máx}}$ y $\Delta p_{\text{máx}}$.

$$\Delta E_{\text{máx}} = \frac{2(\gamma + 1)m_1 m_2}{m_1^2 + m_2^2 + 2\gamma m_1 m_2} E_K^i \quad \Delta p_{\text{máx}} = \frac{2(m_1 \gamma + m_2)m_2}{m_1^2 + m_2^2 + 2\gamma m_1 m_2} p_i \quad (2.66)$$

Véase la solución en [4].

Ejercicio 2.3 – Transferencia de momento y energía por partículas cargadas

Recuerda las relaciones obtenidas para la transferencia Δp y ΔE en una colisión a través de la ley de Coulomb entre una partícula pesada de masa M y carga $+Ze$ y un electrón orbital (carga $-e$ y masa m_e), con un valor fijo del parámetro de impacto b , teniendo en cuenta las leyes de conservación de p , E , y del momento angular L . En dicha colisión clásica y no relativista, el electrón orbital se sitúa en el foco interno de una hipérbola. Si la partícula cargada es pesada tenemos $M \gg m_e$ y el ángulo de dispersión es nulo $\theta \approx 0$, entonces:

$$\Delta p(b) = \frac{2Zr_e m_e c^2}{vb}, \quad \Delta E(b) = \frac{(\Delta p)^2}{2m_e} = \frac{2Z^2 r_e^2 m_e c^2}{(v/c)^2 b^2}, \quad b = \frac{2Zr_e m_e c^2}{v\Delta p} = \frac{Zr_e(v/c)}{\sqrt{2m_e c^2/\Delta E}}$$

- Tanto Δp como ΔE tienen un valor mínimo y un valor máximo. Recuerda cuál es su fundamento, y determina ambos en cada caso $\Delta p_{\text{mín,máx}}$ (en KeV/c) y $\Delta E_{\text{mín,máx}}$ (en eV), para un *protón* incidente de energía cinética $E_K = 10$ MeV, añadiendo 4 filas más al Cuadro 3, cada una con los 7 elementos.
- Debido a su dependencia con el parámetro de impacto b , tenemos también un valor mínimo y máximo de éste. Añade al Cuadro 3 los valores de $b_{\text{mín}}$ y $b_{\text{máx}}$ (en fm) en dos nuevas filas. ¿Es posible la colisión entre una partícula cargada pesada y un electrón orbital del absorbente, estando el parámetro de impacto fuera del rango $b \in (b_{\text{mín}}, b_{\text{máx}})$? Discute por separado los casos $b > b_{\text{máx}}$ y $b < b_{\text{mín}}$, intentando caracterizarlos físicamente, si crees que aún son posibles. Aclara el marco de la aproximación realizada en la derivación de las fórmulas anteriores, especialmente para el segundo caso. ¿Son siempre elásticas las colisiones del proyectil con los *núcleos atómicos*?

	H	Al	Cu	Ag	Au	Tl	Pb
Número atómico Z	1	13	29	47	79	81	82
Potencial de ionización / excitación I (eV)	19	166	322	470	790	727	823

- Suponiendo un protón incidente con una energía cinética de $E_K = 10$ MeV, tal que $E_K \ll m_p c^2$ y por tanto el momento inicial aproximable a la relación clásica:

$$p_i \approx \sqrt{2m_p E_K} = \quad v_i = \frac{p_i}{m_p} =$$

El momento máximo y la energía máxima transferibles, dado que estamos en una colisión no relativista, vienen dados por (básicamente $\gamma \rightarrow 1$ en las ecuaciones ya vistas):

$$\Delta E_{\text{máx}} \approx \frac{4m_p m_N}{m_p^2 + m_N^2 + 2m_p m_N} E_K^i \quad \Delta p_{\text{máx}} \approx \frac{2(m_p + m_N)m_N}{m_p^2 + m_N^2 + 2m_p m_N} p_i$$

donde m_N es la masa del blanco. Esta expresión proviene de la conservación de la energía-momento relativista, es decir, es la máxima energía transferible en una interacción relativista: energías mas altas no verificarían la conservación del cuadrimomento. La mínima transferencia de energía se da cuando el protón interacciona con la energía suficiente para romper el enlace del electrón con el átomo. La manera en la que se tabula esta es directamente relacionado con el potencial de ionización [1], tal que

$$\Delta E_{\text{mín}} \approx I \quad \Delta p_{\text{mín}}^2 \approx \frac{1}{c} \sqrt{(\Delta E_{\text{mín}} + m_e c^2)^2 - m_e^2 c^4}$$

Con estos parámetros definidos, ya podemos hacer las tablas:

- b) Ahora solo quedaría sustituir los $\Delta E_{\text{mín}}$ y $\Delta E_{\text{máx}}$ en las definición de $b(\Delta E)$, tal que aplicando la ecuación

$$b = \frac{2Zr_e m_e c^2}{v \Delta p} = \frac{Zr_e (v/c)}{\sqrt{2m_e c^2 / \Delta E}}$$

añadiendo las dos últimas filas. Por definición $b_{\text{máx}}(\Delta E_{\text{mín}})$ y $b_{\text{mín}}(\Delta E_{\text{máx}})$.

Nos queda responder a las preguntas siguientes. ¿Es posible la colisión entre una partícula cargada pesada y un electrón orbital del absorbente, estando el parámetro de impacto fuera del rango $b \in (b_{\text{mín}}, b_{\text{máx}})$? Veamos.

- Veamos el caso para $b > b_{\text{máx}}$. Cuando esto ocurre tenemos que la transferencia de energía es mínima. ¿Se puede producir una transferencia de energía por debajo de I ? La respuesta es que un protón (o cualquier otra partícula) no puede interaccionar con un *electrón orbital* si no es capaz de darle más energía que la de ligadura (al menos en una colisión individual). Para poder aportar esta energía mínima la interacción no puede
- El caso para $b > b_{\text{mín}}$, que sucede para la transferencia de máxima energía, es bastante curioso. Para que $b = 0$ la única condición, según las ecuaciones, es que $\Delta p \rightarrow \infty$, lo cual es imposible, ya que en caso de interacción hay una transferencia de momento máxima limitada por las leyes de conservación fundamentales de la física.

Ejercicio 2.4 – Dependencias genéricas de la fórmula de Bethe con Z, M, β y z

Se ha visto que el poder de frenado másico S_{col} de un medio absorbente (Z, A) para una partícula cargada (z, M, β) viene dado por la fórmula cuántica y relativista de Bethe–Bloch, reforzada con los factores de Fano (C, δ):

$$S_{\text{col}} = 4\pi N_e \left(\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \right)^2 \frac{z^2}{m_e c^2 \beta^2} \left[\ln \frac{2m_e c^2}{I} + \ln \frac{\beta^2}{1 - \beta^2} - \beta^2 - \frac{C}{Z} - \delta \right] \equiv C_1 \frac{N_e z^2}{\beta^2} \bar{B}_{\text{col}}$$

donde $N_e \equiv ZN_A/A$ es el número de *electrones por gramo* del medio absorbente.

Para focalizar y separar adecuadamente las dependencias características de S_{col} con los parámetros de la partícula y del medio, responde razonadamente a las preguntas siguientes:

- ¿Hizo Bethe la hipótesis original de que la velocidad de la partícula era muy superior a la velocidad de los electrones atómicos $v \gg v_{\text{orb}}$? ¿Sobreestima esto el potencial de ionización I cuando no lo es? Explica por qué son los electrones de la capa K los más afectados en el término C/Z , y por qué la corrección es negativa.
- ¿Por qué la corrección por densidad δ es más importante para las colisiones *distantes* (suaves) y por qué es negativa? ¿Sabes, sin embargo, si dicha corrección es también importante en el límite ultrarrelativista para electrones y positrones?
- Observa que la dependencia en Z de S_{col} ocurre a través de dos vías distintas: una *directa* en N_e , y otra *indirecta* a través de $I(Z)$. Comenta separadamente sobre ellas. ¿Empujan ambas en la misma dirección de subir o bajar S_{col} ? ¿Por qué, pese a la gran diferencia de los potenciales de ionización (entre $I = 19$ eV para H y $I \sim 900$ eV para el Uranio), la dependencia con $I(Z)$ es suave?
- ¿Puede decirse que, para una velocidad fija $\beta = v/c$ (o energía cinética fija E_K), S_{col} es *independiente* de la masa del proyectil M ? Comenta sobre esto.
- Analiza la dependencia de S_{col} con β , señalando los términos específicos que son decisivos en cada una de las **tres regiones**: baja velocidad (con Fano), velocidad relativista intermedia, y velocidad ultrarrelativista. Comenta sobre el aumento o disminución de S_{col} con E_K en cada caso.
- ¿Cómo depende S_{col} de la carga z de la partícula incidente? ¿Existen también aquí dependencias indirectas?

Las solución al ejercicio, apartado por apartado:

- Si, efectivamente, Bethe supuso que la velocidad de la partícula era muy superior a la velocidad de los electrones atómicos. Esto efectivamente puede entenderse como un sobreestimamiento de la capacidad de ionización, ya que una partícula puede ser que no tenga la energía suficiente para ionizar, puede que se supriman ciertas transiciones que I está teniendo en cuenta. Las capas K (más internas) son las que más suprimidas se encuentran, ya que son las que tienen energías de ligadura mas altas, y por tanto son más difíciles de ionizar. La corrección de las capas K ya está incluido en ese C/Z , sin embargo otras capas cercanas no están (ahí es donde el sobreestimamiento aparece).

- b) Supongamos una partícula que entra en un medio. Las interacciones de colisiones serán por Coulomb. En general podemos asumir que el medio es neutro, y por tanto que la partícula interacciona con todas las partículas a su alrededor. Sin embargo esto no es así, ya que si una partícula tiene una energía alta (su velocidad es grande) el campo eléctrico que produce se “aplana”, i.e. tiene una componente transversal más fuerte que longitudinal (ya no es esféricamente simétrico). Esto induce un campo eléctrico fuerte capaz de generar dipolos a su paso, lo que polariza el medio, generando un campo eléctrico que apantalla a los electrones más alejados de la partícula, lo que disminuye su capacidad de interacción y por tanto disminuye el frenado.

En palabras del William R. Leo: “The density effect arises from the fact that the electric field of the particle also tends to polarize the atoms along its path. Because of this polarization, electrons far from the path of the particle will be shielded from the full electric field intensity. Collisions with these outer lying electrons will therefore contribute less to the total energy loss than predicted by the Bethe-Bloch formula.” [3].

Debería ser importante para S_{col} para los e^- y e^+ , ya que δ depende únicamente del material y de la velocidad de la partícula incidente (los electrones y positrones suelen ser relativistas), no de su masa ni de su carga. Sin embargo podría despreciarse, al menos tanto en cuanto en el poder de frenado total, ya que en el límite ultrarrelativista S_{rad} domina frente a S_{col} .

- c) Como $N_e \propto Z$ y $I \propto Z$, pero I se encuentra dentro de un logaritmo, $S_{\text{col}} \propto Z \ln(C_0/Z)$, en realidad S_{col} es proporcional a Z . Como ya hemos dicho, en realidad S_{col} depende del logaritmo de la inversa de $I(Z)$, lo que limita mucho el “poder” de $I(Z)$ sobre S_{col} , al ser el logaritmo al ser una de las funciones de crecimiento más lento.
- d) La dependencia con la masa del proyectil se da, siendo precisos, siempre, aunque el cambio de masa cuando ya estamos hablando de partículas másicas incidentes, es despreciable. Sin embargo debería ser notable cuando pasamos de, por ejemplo, protones a electrones.
- e) Como podemos ver, la dependencia con la velocidad es complicada. Veamos las tres regiones.

- Cuando β tiende a cero vemos claramente que la ecuación nos queda como:

$$S_{\text{col}} = \underbrace{4\pi N_e \left(\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \right)^2}_{\alpha} z^2 \frac{1}{m_e c^2 \beta^2} \left[\ln \frac{2m_e \beta^2 c^2}{I} - \beta^2 \right] = \alpha \frac{M}{m_e} \frac{1}{2E_K} \left[\ln \frac{4m_e}{M} \frac{E_K}{I} \right] - C_0$$

siendo C_0 la constante que se sacaría del término $-\beta^2$ dentro del corchete. No depende de la energía cinética. Si hacemos la derivada respecto la energía:

$$\frac{dS_{\text{col}}}{dE_K} = \frac{\alpha M}{2m_e E_K^2} \left[1 - \ln \left(\frac{4m_e}{M} \frac{E_K}{I} \right) \right]$$

que como podemos ver tiene un crecimiento positivo y exponencial al principio hasta alcanzar el máximo, en:

$$\left. \frac{dS_{\text{col}}}{dE_K} \right|_{\text{máx}} = \frac{dS_{\text{col}}}{dE_K}; \quad E_{K \text{ máx}} = 2.71 \cdot \frac{M}{4m_e} I$$

(donde 2.71 viene del número e) que por ejemplo en el caso de $M = m_p$ (partícula incidente protón) tenemos

$$E_{K \text{ máx}} \approx 1248 \cdot I$$

que en el caso de protones en el aluminio implicaría $E_{K\text{máx}} \approx 0.207\text{MeV}$, lo cual parece coincidir con los datos, al menos en orden de magnitud. Según la ecuación de Bethe más básica (aproximación a energía clásica $E_K = \frac{1}{2}M\beta^2c^2$, sin tener en cuenta más correcciones) deberíamos tener un crecimiento exponencial.

- Cuando E_K pasa esta barrera, comienza a decrecer rápidamente, hasta un punto en el que alcanzamos un mínimo. Esta región continua dominada principalmente por la parte

$$S_{\text{col}} = 4\pi N_e \left(\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \right)^2 \frac{z^2}{m_e c^2 \beta^2} \left[\ln \frac{2m_e c^2}{I} \right]$$

hasta una región, a partir la cual el término $\ln \frac{\beta^2}{1-\beta^2}$ comienza a tomar relevancia. En ese momento aparece un mínimo que marca esta región de decrecimiento proporcional a $S_{\text{col}} \propto \frac{1}{E_K} \ln(E_K)$.

- Finalmente, el último término, que se da cuando $\beta \rightarrow 1$, una vez pasado el mínimo, en el que se tiene en cuenta

$$S_{\text{col}} = 4\pi N_e \left(\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \right)^2 \frac{z^2}{m_e c^2 \beta^2} \left[\ln \frac{2m_e c^2}{I} + \ln \frac{\beta^2}{1-\beta^2} - \beta^2 \right]$$

Cuya derivada respecto a β es:

$$\frac{dS_{\text{col}}}{d\beta} = \alpha^* \left[\frac{-2}{\beta^3} \ln \left(\frac{\beta^2}{1-\beta^2} \right) + \frac{2}{\beta^3} + \frac{2\beta}{1-\beta^2} \right]$$

donde podemos ver que cuando $\beta \rightarrow 1$ domina claramente término $\frac{2\beta}{1-\beta^2}$, con un crecimiento cada vez mayor. Así pues, podemos afirmar que domina claramente

$$S_{\text{col}} = 4\pi N_e \left(\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \right)^2 \frac{z^2}{m_e c^2 \beta^2} \ln \left(\frac{\beta^2}{1-\beta^2} \right)$$

Aunque como ya hemos visto $\delta(\beta)$ tiene una gran importancia a energías relativistas, por lo que podemos consierar una expresión más correcta con este factor (en este régimen).

- f) Podemos ver una dependencia directa (cuadrática) en S_{col} , sin dependencias indirectas, al menos en la ecuación de Bethe relativista con la corrección de densidad y de capas. Si incluyéramos los términos de Barkas y Bloch tendríamos más dependencias con z .

Ejercicio 2.5 – Comparativa del frenado en agua de distintos iones ligeros

Compara de forma sistemática los resultados para el poder de frenado másico en agua (S_{col}) de distintos haces de iones ligeros, de acuerdo con la fórmula (1) de Bethe, despreciando las correcciones de Fano. Para ello:

- Calcula S_{col} (en MeV·cm/g) para un protón incidente en agua de energía cinética $E_K = 51$ MeV. Toma $I = 75$ eV y la densidad electrónica $N_e = 3.343 \times 10^{23}$ e/g (como se determinó en un Problema anterior).
- Calcula la energía cinética incidente E_K (en MeV) de un deuterón cuyo poder de frenado en agua S_{col} sea idéntico al del protón del apartado a).
- Calcula la energía cinética incidente E_K (en MeV) y el poder de frenado másico en agua S_{col} de las siguientes partículas: p , d , α , C^6 y Ne^{10} (iones ligeros), con la *misma velocidad incidente* que el protón del apartado a).

Como resumen, elabora una Tabla, indicando en 5 columnas (para p , d , α , C^6 y Ne^{10}) los 6 valores siguientes (por filas):

- Mc^2 (en MeV)
- $. Mc^2/(m_p c^2)$
- energía cinética E_K (MeV) con igual poder de frenado en agua que el protón de 51 MeV
- Cociente E_K/A (MeV/u)
- z
- S_{col} (MeV·cm/g)

¿Cuál de las filas resulta tener igual valor aproximado en todos los casos? Indica la magnitud física que es común para todos los iones evaluados. Compara el valor obtenido de S_{col} en agua para partículas α de $E_K = 202.5$ MeV con el que encuentras en NIST.

Nos dicen que calculemos S_{col} usando la ecuación de Bethe despreciando las correcciones de Fano (δ , C/Z), es decir, usando la ecuación

$$S_{\text{col}} = 4\pi N_e \left(\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \right)^2 \frac{z^2}{m_e c^2 \beta^2} \left[\ln \frac{2m_e c^2}{I} + \ln \frac{\beta^2}{1 - \beta^2} - \beta^2 \right]$$

- Facilmente podemos obtener que para $E_K = 51$ MeV tenemos una $\beta = 0.32$, que sabiendo z , N_e e I podemos sustituir en S_{col} , obteniendo

$$S_{\text{col}} = 12.264 \text{ MeV} \cdot \text{cm}^2/\text{g}$$

- Dado que β^2 no es muy grande ($\beta^2 \approx 0.10$), suponemos en este momento que podemos asumir la ecuación de Bethe sin los términos $\ln(\beta^2/(1 - \beta^2))$ y $-\beta^2$. Así resulta obvio que la

relación z y β debe ser

$$S_{\text{col}}(\beta_1, z_1) = S_{\text{col}}(\beta_2, z_2) \Rightarrow \frac{z_1}{\beta_1} = \frac{z_2}{\beta_2} \rightarrow \beta_1 = \frac{z_1}{z_2} \beta_2$$

dado que el deuterón y el protón tiene el mismo z , $\beta_d = \beta_p$, y por tanto la energía cinética vendrá dada por

$$E_{k,d} = (\gamma(\beta) - 1)m_d c^2$$

lo que resulta en poco más del doble de energía cinética $E_{k,d} = 102.07$ MeV (ya que el neutrón pesa un poco más que el protón).

3. Con β igual, el único factor que diferencia a los S_{col} es z . Obtenemos los resultados en la última fila de la [Tabla 2.1](#).

Tabla 2.1: resultados del ejercicio.

	p	d	α	C^6	Ne^{10}
Mc^2 [MeV]	938.272	1877.838	3755.675	5629.633	9382.721
M/m_p	1.000	2.001	4.003	6.000	10.000
E_k [MeV]	51.000	102.070	1100.144	NaN	NaN
E_k/A [MeV]	51.000	51.035	275.036	NaN	NaN
z	1	1	2	6	10
S_{col} [MeV·cm ² /g]	12.264	12.264	49.058	441.522	1226.450

Capítulo 3

Fotones

3.1. Procesos mayores

3.1.1. Efecto Compton

El efecto Compton se define como la dispersión inelástica de un fotón con un electrón.

3.1.2. Diferencia de longitud de onda

Una de las características que definen el efecto Compton es que el fotón, tras la colisión, sale con una longitud de onda mayor que la incidente, con una diferencia dependiente únicamente del ángulo de salida del electrón θ , tal que

$$\Delta\lambda = \lambda' - \lambda = \lambda_C(1 - \cos \theta) \quad \lambda_C = \frac{h}{m_e c} \quad \lambda_C = 2.43 \text{ fm} \quad (3.1)$$

siendo λ_C la **longitud de onda Compton**. Esta fórmula se deduce directamente de la conservación del cuadrimomento p^μ en la colisión, tal que si ($c = 1$, para el cálculo luego para recuperar la expresión lo haremos mediante las unidades):

$$p_{i,\gamma}^\mu = (h\nu, \mathbf{p}_i) \quad p_{i,e}^\mu = (m_e, 0) \quad p_{f,\gamma}^\mu = (h\nu', \mathbf{p}_f) \quad p_{f,e}^\mu = (E_e, \mathbf{q}_f) \quad (3.2)$$

tenemos que se verifica la triple igualdad

$$h\nu + m_e = E_e + m_e + h\nu' \quad (3.3)$$

$$\frac{h}{\lambda} = \frac{h}{\lambda'} \cos \theta + q_f \cos \phi \quad (3.4)$$

$$0 = \frac{h}{\lambda'} \sin \theta + q_f \sin \phi \quad (3.5)$$

Mandando todos los términos a la izquierda de las ecuaciones del momento, y elevando al cuadrado obtenemos:

$$\left(\frac{h}{\lambda} - \frac{h}{\lambda'} \cos \theta\right)^2 = (q_f \cos \phi)^2 \quad (3.6)$$

$$\left(\frac{h}{\lambda'} \sin \theta\right)^2 = (q_f \sin \phi)^2 \quad (3.7)$$

tal que al sumarse:

$$\left(\frac{h}{\lambda} - \frac{h}{\lambda'} \cos \theta\right)^2 + \left(\frac{h}{\lambda'} \sin \theta\right)^2 = (q_f)^2 \quad (3.8)$$

tal que se reduce a:

$$\left(\frac{h}{\lambda}\right)^2 + \left(\frac{h}{\lambda'}\right)^2 - 2\frac{h^2}{\lambda\lambda'} \cos \theta = (q_f)^2 \quad (3.9)$$

y luego:

$$\lambda'^2 + \lambda^2 - 2\lambda\lambda' \cos \theta = \lambda^2 \lambda'^2 \left(\frac{q_f}{h}\right)^2 \quad (3.10)$$

y la energía:

$$h\nu + m_e = E_k + m_e + h\nu' \Rightarrow h(\lambda' - \lambda) = \lambda\lambda' E_k \Rightarrow \frac{h(\lambda' - \lambda)}{\lambda\lambda'} + m_e = E_{tot} \quad (3.11)$$

$$q_f^2 = \left(\frac{h(\lambda' - \lambda)}{\lambda\lambda'} + m_e\right)^2 - m_e^2 \quad (3.12)$$

Ahora, al sustituir:

$$\lambda'^2 + \lambda^2 - 2\lambda\lambda' \cos \theta = \frac{\lambda^2 \lambda'^2}{h^2} \left[\left(\frac{h(\lambda' - \lambda)}{\lambda\lambda'} + m_e\right)^2 - m_e^2 \right] \quad (3.13)$$

Ahora:

$$\lambda'^2 + \lambda^2 - 2\lambda\lambda' \cos \theta = (\lambda' - \lambda)^2 + \frac{2m_e}{h} \lambda\lambda' (\lambda' - \lambda) \quad (3.14)$$

De lo que se deduce directamente:

$$2\lambda\lambda'(1 - \cos \theta) = \frac{2m_e}{h} \lambda\lambda' (\lambda' - \lambda) \quad (3.15)$$

Finalmente obteniendo

$$(\lambda' - \lambda) = \frac{h}{m_e} (1 - \cos \theta) \quad (3.16)$$

y finalmente deshaciendo el $c = 1$ tenemos

$$\Delta\lambda = \lambda' - \lambda = \frac{h}{cm_e} (1 - \cos \theta) \quad (3.17)$$

3.1.3. Energía media del electrón

La fracción de energía transferida al electrón \bar{f}_C es:

$$\bar{f}_C(\varepsilon) = \frac{\left\{ \frac{2(1+\varepsilon)^2}{\varepsilon^2(1+2\varepsilon)} - \frac{1+3\varepsilon}{(1+2\varepsilon)^2} - \frac{(1+\varepsilon)(2\varepsilon^2-2\varepsilon-1)}{\varepsilon^2(1+2\varepsilon)^2} - \frac{4\varepsilon^2}{3(1+2\varepsilon)^3} - \left[\frac{1+\varepsilon}{\varepsilon^3} - \frac{1}{2\varepsilon} + \frac{1}{2\varepsilon^3} \right] \log(1+2\varepsilon) \right\}}{\left\{ \frac{1+\varepsilon}{\varepsilon^2} \left[\frac{2(1+\varepsilon)}{1+2\varepsilon} - \frac{\log(1+2\varepsilon)}{\varepsilon} \right] + \frac{\log(1+2\varepsilon)}{2\varepsilon} - \frac{1+3\varepsilon}{(1+2\varepsilon)^2} \right\}} \quad (3.18)$$

Ejercicios

Ejercicio 3.1 – Efecto Fotoeléctrico.

Calcule la energía de un fotoelectrón arrancado de la capa K del estaño por un fotón de 40 keV de energía.

Primero lo que tenemos que saber es cual es la energía de ligadura de un electrón de la capa K del estaño, denotada por E_B . Como nos están preguntando concretamente por el “fotoelectrón arrancado” no tenemos por que tener en cuenta los electrones auger (si no la pregunta debería ser “calcule la energía cinética transferida a electrones en el proceso fotoeléctrico”). Así pues, si $E_B = 29$ keV, tenemos que

$$E_k = E_\gamma - E_B = 11\text{keV} \quad (3.19)$$

Ejercicio 3.2 – Efecto Compton.

Calcule la longitud de onda del fotón dispersado, y la velocidad del electrón de retroceso, producidos cuando un haz de rayos X de 0,03 nm de longitud de onda se dispersa Compton un ángulo de 45° .

La única dependencia de la longitud de onda resultante es la longitud de onda inicial y el ángulo de salida, datos que nos dan directamente. Aplicando entonces la ecuación:

$$\Delta\lambda = \lambda' - \lambda = \frac{h}{cm_e}(1 - \cos\theta) \quad (3.20)$$

Aplicando la ecuación, la longitud de onda de salida es

$$\lambda' = \lambda + \frac{h}{cm_e}(1 - \cos\theta) \quad (3.21)$$

que obtenemos:

$$\lambda' = 0.03243 \text{ fm} \quad (3.22)$$

Ejercicio 3.3 – Efecto Fotoeléctrico

Calcule el coeficiente másico de transferencia de energía fotoeléctrico para la capa K del estaño y un fotón de 40 keV de energía.

El coeficiente de transferencia energético es

$$\frac{(\tau_K)_{tr}}{\rho} = \frac{\tau}{\rho} \left(1 - \frac{P_K \omega_K \eta_K E_B(K)}{h\nu} \right) \quad (3.23)$$

siendo

$$E_B(K) = 29.2 \text{ keV} \quad P_K = 0.839 \quad \omega_K = 0.859 \quad \eta_K = 0.892 \quad h\nu = 40 \text{ keV} \quad \rho = 7365 \text{ kg/m}^3 \quad (3.24)$$

y finalmente, la sección eficaz:

$$a\tau_K = \alpha^4 (e\sigma_{Th}) Z^n \sqrt{\frac{32}{\epsilon^7}} \quad (3.25)$$

con $n = 4$ y $\tau_K \approx 498 \text{ b}$.

$$\sigma_{ph} = \alpha^4 (e\sigma_{Th}) Z^n \sqrt{\frac{32}{\epsilon^7}}, \quad (3.26)$$

$$\epsilon = \frac{h\nu}{m_e c^2} = \frac{40}{511} = 0.0783, \quad (3.27)$$

$$Z^n = 50^4 = 6.25 \times 10^6, \quad (3.28)$$

$$\sqrt{\frac{32}{\epsilon^7}} = \sqrt{\frac{32}{(0.0783)^7}} \approx 4.215 \times 10^4, \quad (3.29)$$

$$\alpha^4 (e\sigma_{Th}) \approx (1/137)^4 \times 0.665 \text{ b} \approx 1.89 \times 10^{-9} \text{ b}, \quad (3.30)$$

$$\sigma_{ph} \approx (1.89 \times 10^{-9})(6.25 \times 10^6)(4.215 \times 10^4) \text{ b}, \quad (3.31)$$

$$\sigma_{ph} \approx 498 \text{ b}. \quad (3.32)$$

Por tanto,

$$\tau_K \approx 500 \text{ barns}$$

para el estaño a $h\nu = 40 \text{ keV}$, con $n = 4$. Finalmente:

$$\tau_K = 500 \text{ b} = 5.0 \times 10^{-22} \text{ cm}^2/\text{átomo}, \quad (3.33)$$

$$\begin{aligned} \frac{\tau}{\rho} &= \frac{N_A}{M} \tau = \frac{6.022 \times 10^{23}}{118.71} (5.0 \times 10^{-22}) \\ &= 2.536 \text{ cm}^2/\text{g}, \end{aligned} \quad (3.34)$$

$$\begin{aligned} 1 - \frac{P_K \omega_K \eta_K E_B(K)}{h\nu} &= 1 - (0.839)(0.859)(0.892) \frac{29.2}{40} \\ &= 0.5307, \end{aligned} \quad (3.35)$$

$$(3.36)$$

Finalmente, el coeficiente de transmisión

$$\begin{aligned} \frac{(\tau_K)_{tr}}{\rho} &= \frac{\tau}{\rho} \left(1 - \frac{P_K \omega_K \eta_K E_B(K)}{h\nu} \right) \\ &= 2.536 \times 0.5307 \end{aligned} \quad (3.37)$$

$$= 1.35 \text{ cm}^2/\text{g} = 0.135 \text{ m}^2/\text{kg}. \quad (3.38)$$

Ejercicio 3.4 – Efecto Compton

Suponga que un fotón de 3 MeV de energía interacciona con un medio material vía efecto Compton. Calcule la energía del electrón emitido y del fotón dispersado si el ángulo de dispersión es de 90° . Repita el cálculo para un ángulo de dispersión de 180° . ¿A qué ángulo saldrá el fotón dispersado si se llevara el 56 % de la energía del fotón incidente?

El efecto Compton dispersa el fotón con una energía con $\theta = \pi/2$:

$$E'_\gamma = \frac{E_\gamma}{1 + \frac{E_\gamma}{m_e c^2} (1 - \cos(\theta))} = 0.44 \text{ MeV}$$

obteniendo como energía del electrón:

$$E_K = E'_\gamma - E_\gamma = 2.56 \text{ MeV}$$

Y por otro lado, cuando $\theta = \pi$:

$$E'_\gamma = 0.24 \text{ MeV} \quad E_K = 2.76 \text{ MeV}$$

Si $E'_\gamma = 0.56 E_\gamma$, tenemos que:

$$\begin{aligned} \frac{E'_\gamma}{E_\gamma} &= \alpha = \frac{1}{1 + \varepsilon(1 - \cos \theta)} \Rightarrow \alpha(1 + \varepsilon(1 - \cos \theta)) = 1 \\ -\varepsilon(1 - \cos \theta) &= \alpha - 1 \Rightarrow \cos \theta = 1 - \frac{(1 - \alpha)}{\varepsilon} \end{aligned}$$

que siempre es menor que uno. Así pues, obtenemos el ángulo:

$$\theta = 22.33^\circ$$

Ejercicio 3.5 –

Calcule la sección eficaz de Klein-Nishina para fotones de 1 MeV de energía y obtenga el coeficiente de atenuación másico Compton para el cobre.

Ejercicio 3.6 –

Calcule la energía máxima y la promedio que adquieren los electrones de retroceso Compton generados por radiación electromagnética de 20 keV y 20 MeV de energía.

La fracción energía transferida al electrón media viene dada por:

$$\bar{f}_C(\varepsilon) = \frac{\left\{ \frac{2(1+\varepsilon)^2}{\varepsilon^2(1+2\varepsilon)} - \frac{1+3\varepsilon}{(1+2\varepsilon)^2} - \frac{(1+\varepsilon)(2\varepsilon^2-2\varepsilon-1)}{\varepsilon^2(1+2\varepsilon)^2} - \frac{4\varepsilon^2}{3(1+2\varepsilon)^3} - \left[\frac{1+\varepsilon}{\varepsilon^3} - \frac{1}{2\varepsilon} + \frac{1}{2\varepsilon^3} \right] \log(1+2\varepsilon) \right\}}{\left\{ \frac{1+\varepsilon}{\varepsilon^2} \left[\frac{2(1+\varepsilon)}{1+2\varepsilon} - \frac{\log(1+2\varepsilon)}{\varepsilon} \right] + \frac{\log(1+2\varepsilon)}{2\varepsilon} - \frac{1+3\varepsilon}{(1+2\varepsilon)^2} \right\}} \quad (3.39)$$

y en el caso ultrarrelativista es:

$$\bar{f}_C(\varepsilon) = \frac{\log(2\varepsilon) - 0.82}{\log(2\varepsilon) + 0.5} \quad (3.40)$$

La fracción de energía media transferida entonces es:

$$\bar{f}_C(20\text{keV}) = 0.036 \quad \bar{f}_C(20\text{MeV}) = 0.73$$

Ahora quedaría multiplicarla por la energía incidente. Por otro lado, la energía máxima transferida que pueden adquirir. La máxima transferencia de energía viene dada por el máximo de la función

$$f_C(E_\gamma, \theta) = \frac{\varepsilon(1 - \cos(\theta))}{1 + \varepsilon(1 - \cos \theta)}$$

claramente cuando $\theta = \pi$ tenemos el máximo, siendo la máxima fracción de transferencia de energía:

$$f_{C,\text{máx}}(20\text{keV}) = 0.073 \quad f_{C,\text{máx}}(20\text{MeV}) = 0.99$$

Las energías, para 20 keV:

$$\bar{E}_K = 0.722 \text{ keV} \quad E_{K,\text{máx}} = 1.45 \text{ keV}$$

Para 20 MeV:

$$\bar{E}_K = 14.53 \text{ MeV} \quad E_{K,\text{máx}} = 19.74 \text{ MeV}$$

Capítulo 4

Partículas no cargadas

Bibliografía

- [1] James Brau. *Interaction of Charged Particles and Radiation with Matter: Ionization Loss of Charged Particles*. Physics 610, University of Oregon. Lecture notes. 2014. URL: <https://pages.uoregon.edu/jimbrau/ph610-2014/lectures/610-4.pdf>.
- [2] D. E. Groom, S. R. Klein y P. A. Zyla et al. (Particle Data Group). “Passage of Particles Through Matter”. En: *Progress of Theoretical and Experimental Physics* 2020.8 (ago. de 2020). Revised August 2019, pág. 083C01. URL: <https://pdg.lbl.gov/2020/reviews/rpp2020-rev-passage-particles-matter.pdf>.
- [3] William R. Leo. *Techniques for Nuclear and Particle Physics Experiments: A How-to Approach*. 2nd. Springer, 1994. ISBN: 978-3-642-57922-6. DOI: [10.1007/978-3-642-57920-2](https://doi.org/10.1007/978-3-642-57920-2).
- [4] Tom Montaruli. *Ph 801 — Exercise 4: Derive the Maximum Energy Transfer in a 2-Body Scattering*. Exercise notes, Ph 801, University of Wisconsin IceCube Group. Exercise4_801.pdf. 201x. URL: https://user-web.icecube.wisc.edu/~tmontaruli/801/Exercise4_801.pdf.