Diffusione da elettroni legati elasticamente

Nell'ipotesi di elettroni legati elasticamente nella materia, il moto del singolo elettrone è determinato dall'equazione del moto classica

$$\ddot{\mathbf{r}} + \gamma \dot{\mathbf{r}} + \omega_0^2 \mathbf{r} = \frac{\mathbf{F}_{\text{ext}}}{m_e} \tag{1}$$

dove la forza totale sull'elettrone tiene conto di contributi esterni, oltre alla forza di richiamo elastica e quella dissipativa

$$\mathbf{F}_{\text{totale}} = -m_e \omega_0^2 \mathbf{r} - m_e \gamma \dot{\mathbf{r}} + \mathbf{F}_{\text{ext}} = m_e \ddot{\mathbf{r}}$$

dove m_e è la massa a riposo dell'elettrone. Assumiamo che l'elettrone sia sollecitato da un'onda elettromagnetica piana (polarizzata linearmente lungo \hat{z} e monocromatica di frequenza $\nu = \omega/2\pi$), caratterizzata da i campi ¹

$$\mathbf{E}(y,t) = \hat{z} E_0 e^{i(ky-\omega t)}$$

$$\mathbf{B}(y,t) = \hat{x} B_0 e^{i(ky-\omega t)}$$

$$B_0 c = E_0$$
(2)

con c velocità della luce nel vuoto ed un ovvio significato dei simboli. Nella posizione (y = 0) dell'elettrone si ottiene che lo stesso obbedisce all'equazione

$$\ddot{z} + \gamma z + \omega_0^2 z = \frac{q_e}{m_e} E_0 e^{-i\omega t} \tag{3}$$

dove q_e è la carica dell'elettrone. La soluzione stazionaria

$$z(t) = z_0 e^{-i\omega t} ,$$

della (3) diviene

$$z(t) = \frac{q_e E_0/m_e}{\omega_0^2 - \omega^2 - i\gamma\omega} e^{-i\omega t} . \tag{4}$$

¹Si sta supponendo che l'elettrone sia immerso nello spazio vuoto dove si propaga l'onda. Questo è inesatto dato che l'elettrone è immerso nella materia. Quindi ciò che si suppone è che la presenza della materia influenzi in modo molto debole l'elettrone, in pratica sia materia molto diluita in cui il campo elettrico **locale** (dovuto alla somma dei campi esterni e quelli dovuti alla presenza delle altre carche) coincida coi campi esterni.

In queste condizioni l'irraggiamento dell'elettrone che oscilla alla stessa frequenza dell'onda incidente, è caratterizzato da una potenza diffusa (su tutto l'angolo solido) data dalla formula di Larmor (si tratta di quantità mediate sul periodo di oscillazione per praticità)

$$\langle P_{\text{diffusa}} \rangle = \frac{2}{3} \left[\frac{1}{4\pi\epsilon_0} \right] \frac{1}{c^3} \langle \ddot{p}^2 \rangle = \frac{2}{3} \left[\frac{1}{4\pi\epsilon_0} \right] \frac{q_e^2}{c^3} \langle \ddot{z}^2 \rangle . \tag{5}$$

Per il calcolo esplicito occorre ricordare di considerare solo la parte reale delle quantità oscillanti in gioco, in particolare derivando la (4)

$$\langle [\Re \ddot{z}]^{2} \rangle = \langle \left[\Re \left(\frac{q_{e} E_{0}/m_{e}}{\omega_{0}^{2} - \omega^{2} - i\gamma\omega} (-\omega^{2}) e^{-i\omega t} \right) \right]^{2} \rangle$$

$$= \left(\frac{q_{e} E_{0}}{m_{e}} \right)^{2} \frac{\omega^{4}}{\left[(\omega_{0}^{2} - \omega^{2})^{2} + \gamma^{2}\omega^{2} \right]^{2}} \langle \left[(\omega_{0}^{2} - \omega^{2}) \cos \omega t + \gamma\omega \sin \omega t \right]^{2} \rangle$$

$$= \frac{1}{2} \left(\frac{q_{e} E_{0}}{m_{e}} \right)^{2} \frac{\omega^{4}}{(\omega_{0}^{2} - \omega^{2})^{2} + \gamma^{2}\omega^{2}} , \qquad (6)$$

dove si è usato il risultato

$$\langle \left[(\omega_0^2 - \omega^2) \cos \omega t + \gamma \omega \sin \omega t \right]^2 \rangle =$$

$$= \langle \left[(\omega_0^2 - \omega^2)^2 \cos^2 \omega t + 2 (\omega_0^2 - \omega^2) \gamma \omega \sin \omega t \cos \omega t + \gamma^2 \omega^2 \sin^2 \omega t \right] \rangle =$$

$$= (\omega_0^2 - \omega^2)^2 \langle \cos^2 \omega t \rangle + 2 (\omega_0^2 - \omega^2) \gamma \omega \langle \sin \omega t \cos \omega t \rangle + \gamma^2 \omega^2 \langle \sin^2 \omega t \rangle =$$

$$= \frac{1}{2} \left[(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + \gamma^2 \omega^2 \right] , \qquad (7)$$

dovuto alle relazioni $\langle \sin^2 \omega t \rangle = \langle \cos^2 \omega t \rangle = 1/2 \text{ e } \langle \sin \omega t \cos \omega t \rangle = 0$. In conclusione dalle (5) e (6)

$$\langle P_{\text{diffusa}} \rangle = \frac{2}{3} \left[\frac{1}{4\pi\epsilon_0} \right] \frac{q_e^2}{c^3} \frac{1}{2} \left(\frac{q_e E_0}{m_e} \right)^2 \frac{\omega^4}{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + \gamma^2 \omega^2}$$
 (8)

sezione d'urto di diffusione

Si può definire una sezione d'urto di diffusione dividendo la potenza diffusa (8) per l'intensità dell'onda incidente

$$I_{\rm inc} = \langle \mathbf{S} \cdot \hat{\mathbf{k}} \rangle = \langle \left[\frac{(\Re \mathbf{E} \times \Re \mathbf{B}) \cdot \hat{\mathbf{k}}}{\mu_0} \right] \rangle = \langle \frac{E_0 B_0}{\mu_0} \cos^2 \omega t \rangle = \frac{1}{2} \frac{E_0^2}{\mu_0 c}$$

si ottiene

$$\sigma_{\text{diffusione}}(\omega) = \frac{\langle P_{\text{diffusa}} \rangle}{I_{\text{inc}}} = \frac{\frac{2}{3} \left[\frac{1}{4\pi\epsilon_0} \right] \frac{q_e^2}{c^3} \frac{1}{2} \left(\frac{q_e E_0}{m_e} \right)^2 \frac{\omega^4}{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + \gamma^2 \omega^2}}{\left[\frac{1}{2} \frac{E_0^2}{\mu_0 c} \right]} = \\
= \frac{8\pi}{3} \left[\frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{e^2}{m_e c^2} \right]^2 \frac{\omega^4}{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + \gamma^2 \omega^2} \\
= \frac{8\pi}{3} r_0^2 \frac{\omega^4}{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + \gamma^2 \omega^2} , \tag{9}$$

dove si è usato $q_e=-e,\ \mu_0\epsilon_0c^2=1$ e definito il raggio classico dell'elettrone $r_0=\left[\frac{1}{4\pi\epsilon_0}\frac{e^2}{m_ec^2}\right]=2.8\cdot 10^{-15}\ \mathrm{m}=2.8\ \mathrm{fm}.$ Nel limite di grandi $\omega\ (\omega\gg\omega_0\gg\gamma)$ si ottiene

$$\sigma_{\text{diffusione}}(\omega \gg \omega_0) \to \frac{8\pi}{3} r_0^2 \equiv \sigma_{\text{Thomson}} \approx 0.66 \cdot 10^{-28} \,\text{m}^2 = 0.66 \,\text{barn}$$
.

Si può facilmente dimostrare che la diffusione Thomson corrisponde alla diffusione da elettroni liberi, come fisicamente evidente dal fatto che la frequenza esterna è molto più grande della frequenza propria del sistema. Infatti se l'elettrone è libero l'equazione del moto (3) si riduce alla

$$\ddot{z} = \frac{q_e}{m_e} E_0 e^{-i\omega t} \tag{10}$$

e la soluzione stazionaria $z(t) = z_0 e^{-i\omega t}$ diviene

$$z(t) = -\frac{q_e E_0/m_e}{\omega^2} e^{-i\omega t} . {11}$$

ovvero

$$\Re \ddot{z} = \frac{q_e E_0}{m_e} \cos \omega t$$

che sostituita nell'espressione della potenza diffusa (5) fornisce

$$\langle P_{\text{diffusa}} \rangle = \frac{2}{3} \left[\frac{1}{4\pi\epsilon_0} \right] \frac{q_e^2}{c^3} \frac{1}{2} \left(\frac{q_e E_0}{m_e} \right)^2. \tag{12}$$

Dividendo per l'intensità incidente $(I_{\rm inc} = \frac{1}{2} \frac{E_0^2}{\mu_0 c} = \frac{1}{2} E_0^2 \epsilon_0 c)$ si ha una sezione d'urto

$$\sigma_{\text{diffusione}} = \frac{8\pi}{3} \left[\frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{e^2}{m_e c^2} \right]^2 \tag{13}$$

indipendente dalla frequenza incidente e costante, pari alla sezione d'urto Thomson.

coefficiente di assorbimento

L'intensità trasmessa I_{tra} dopo che la radiazione ha attraversato uno strato Δx di materia, risulterà dimuita rispetto all'intensità incidente $I_{\text{inc}} = I(x=0) = I$ di una quantità ΔI $(I(x+\Delta x) = I + \Delta I)$ tale che (per conservazione dell'energia)

$$|\Delta I| \cdot area = \langle P_{\text{diffusa}} \rangle$$
,

dove area risulta essere la superficie su cui la radiazione incide. In pratica la radiazione trasmessa è impoverita di tutta la radiazione che viene diffusa (sull'intero angolo solido) da tutti gli elettroni ($n_e = N_e \Delta V = N_e \Delta x \cdot area$) su cui incide (N_e essendo il numero di elettroni per unità di volume, pari al numero di atomi per unità di volume (N_{atomi}) moltiplicato il numero atomico (Z) $N_e = N_{\text{atomi}} \cdot Z$):

$$\Delta I \cdot area = -\langle P_{\text{diffusa}} \rangle$$

$$= -I \cdot \sigma_{\text{Thomson}} \cdot n_e$$

$$= -I \cdot \sigma_{\text{Thomson}} \cdot N_e \cdot \Delta x \cdot area , \qquad (14)$$

ovvero

$$I(x) = I(0)e^{-\mu x} = I(0)e^{-\sigma_{\text{Thomson}}N_e x}$$
 (15)

Il coefficiente μ è detto coefficiente di assorbimento e la legge (15) è sperimentalmente verificata.

Si apre così la possibilità di misurare il numero atomico Z misurando $\mu = \sigma_{\text{Thomson}} N_e$ e utilizzando l'espressione della sezione d'urto di Thomson, che resta valida anche in meccanica quantistica essendo non connessa ad alcuna quantità relativa al modello utilizzato.

$$Z = \frac{\mu}{\sigma_{\text{Thomson}} N_{\text{atomi}}} = \mu \frac{\mu_A}{\sigma_{\text{Thomson}} N_A \varrho}$$

dove μ_A è la massa del grammoatomo, N_A il numero di Avogadro e ϱ la densità di massa del mezzo attraversato.

Un esempio è dato dalla corona circolare del sole, visibile (per la diffusione della luce solare) durante l'eclissi solare.

In questo caso la densità di elettroni è $N_e\approx 10^{15}$ elettroni/m³, mentre l'estensione della corona è di $x\approx 7\cdot 10^5$ Km = $7\cdot 10^8$ m, e la frazione di intensità trasmessa risulta

$$e^{-\sigma_{\text{Thomson}}N_e x} \approx e^{-4.6 \cdot 10^{-5}} \approx 0.99995$$
!!

La radiazione diffusa è dunque una piccolissima percentuale di tutta la radiazione incidente proveniente dalla superficie del sole.