

## A INTERAÇÃO DE UM ÁTOMO COM UMA ONDA ELETROMAGNÉTICA (COMPLEMENTO A XIII)

O HAMILTONIANO DE UM ELÉTRON NUM ÁTOMO NA PRESENÇA DE CAMPOS ELETROMAGNÉTICOS É :

$$H = \frac{1}{2m} [\vec{p} - q\vec{A}(\vec{r}, t)]^2 + V(r) - \frac{q}{m} \vec{S} \cdot \vec{B}(\vec{r}, t)$$

AQUI,  $V(r)$  É O POTENCIAL CENTRAL E OS CAMPOS ESTÃO DESCRITOS NUM CALIBRE EM QUE  $\Phi(\vec{r}, t) = 0$ . O ÚLTIMO TERMO É A INTERAÇÃO DO MOMENTO MAGNÉTICO DEVIDO AO SPIN DO ELÉTRON COM O CAMPO MAGNÉTICO.

PARA DESCREVER UMA ONDA ELETROMAGNÉTICA QUE SE PROPAGA NA DIREÇÃO  $\hat{y}$  COM POLARIZAÇÃO LINEAR NA DIREÇÃO  $\hat{z}$ , PODEMOS USAR :

$$\vec{A}(\vec{r}, t) = A_z(\vec{r}, t) \hat{z}$$

$$A_z(\vec{r}, t) = \frac{E_0}{\omega} \sin(ky - \omega t)$$

TAL QUE:

$$\vec{E} = -\frac{\partial \vec{A}}{\partial t} \Rightarrow \vec{E} = E_z(\vec{r}, t) \hat{y}$$

$$E_z(\vec{r}, t) = E_0 \cos(ky - \omega t)$$

$$\vec{B} = \nabla \times \vec{A} \Rightarrow \vec{B} = B_x(\vec{r}, t) \hat{x}$$

$$B_x(\vec{r}, t) = \frac{\partial A_z}{\partial y} = \frac{k}{\omega} E_0 \cos(ky - \omega t)$$

$$B_x(\vec{r}, t) = \frac{E_0}{c} \cos(ky - \omega t)$$

ONDE  $\omega = ck$ . O VETOR DE POYNTING É DADO POR:

$$\vec{S} = \epsilon_0 c \vec{E} \times \vec{B} = \epsilon_0 c E_0^2 \cos^2(ky - \omega t) \hat{y}$$

CUJA MÉDIA TEMPORAL É:

$$\vec{S} = \frac{\epsilon_0 c}{2} E_0^2 \hat{y}$$

EXPANDINDO O PRIMEIRO TERMO DO HAMILTONIANO:

$$[\vec{P} - q\vec{A}]^2 = \vec{P}^2 + q^2\vec{A}^2 - q(\vec{P}\cdot\vec{A} + \vec{A}\cdot\vec{P})$$

ONDE O ÚLTIMO TERMO É SIMETRIZADO PORQUE  $\vec{P}$  NÃO COMUTA COM  $\vec{A}$ . MAS:

$$\vec{P}\cdot\vec{A} + \vec{A}\cdot\vec{P} = P_x A_x + A_x P_x = 2P_x A_x = 2\vec{P}\cdot\vec{A}$$

JÁ QUE  $A_x$  SÓ DEPENDE DE  $x$ , QUE COMUTA COM  $P_x$ . ASSIM:

$$H = \underbrace{\frac{\vec{P}^2}{2m} + V(R)}_{H_0} - \frac{q}{m} \vec{P}\cdot\vec{A}(\vec{R}, t) - \frac{q}{m} \vec{S}\cdot\vec{B}(\vec{R}, t) + \frac{q^2}{2m} \vec{A}^2(\vec{R}, t)$$

O ÚLTIMO TERMO, DE ORDEM QUADRÁTICA NO CAMPO  $E_0$  PODE SER DESPREZADO PARA SITUAÇÕES USUAIS DE BAIXA INTENSIDADE. ASSIM:

$$W(t) = - \underbrace{\frac{q}{m} \vec{P}\cdot\vec{A}(\vec{R}, t)}_{W_I(t)} - \underbrace{\frac{q}{m} \vec{S}\cdot\vec{B}(\vec{R}, t)}_{W_{II}(t)}$$

O SEGUNDO TERMO É BEM MAIS FRACO QUE O PRIMEIRO.

DE FATO, SUA RAZÃO É:

$$\frac{W_I}{W_{II}} \sim \frac{PA}{SB} \sim \frac{P E_0 / \omega}{\hbar E_0 / c} = \frac{P}{\hbar \omega / c} = \frac{P}{\hbar k} \sim \frac{\lambda}{a_0} \gg 1$$

PARA TRANSIÇÕES ÓPTICAS ( $\lambda \sim 4000-7000 \text{ \AA}$ )  
VAMOS, PORTANTO, FOCAR NO PRIMEIRO  
TERMO POR ENQUANTO.

$$W_I(t) = -\frac{q}{m} \frac{E_0}{\omega} P_z \sin(kY - \omega t) \\ = -\frac{q E_0}{2m\omega i} P_z \left[ e^{ikY} e^{-i\omega t} - e^{-ikY} e^{i\omega t} \right]$$

COMO  $kY \sim \frac{a_0}{\lambda} \ll 1$ , PODEMOS EXPANDIR AS  
EXPONENCIAIS:

$$e^{\pm ikY} \approx 1 \pm ikY - \frac{k^2 Y^2}{2} + \dots$$

O TERMO DE ORDEM MAIS BAIXA NOS DÁ:

$$W_{DE}(t) = \frac{q E_0}{m\omega} P_z \sin \omega t$$

ESSE É O TERMO DE "DIPLO ELÉTRICO"  
CUJO NOME FICARÁ MAIS CLARO ADIANTE.

ESSE TERMO TEM A FORMA JÁ ESTUDADA.  
 PARA TRANSIÇÕES ENTRE ESTADOS  $|\varphi_i\rangle$  E  
 $|\varphi_f\rangle$ , PRECISAMOS CALCULAR  $\langle \varphi_f | P_z | \varphi_i \rangle$ .  
 PARA ISSO É CONVENIENTE CALCULAR:

$$[z, H_0] = [z, \frac{\vec{p}^2}{2m}] = \frac{1}{2m} [z, p_z^2] = \frac{i\hbar}{m} p_z$$

TOMANDO O ELEMENTO DE MATRIZ ENTRE OS  
 ESTADOS FINAL E INICIAL:

$$\langle \varphi_f | [z, H_0] | \varphi_i \rangle = \frac{i\hbar}{m} \langle \varphi_f | p_z | \varphi_i \rangle$$

MAS:

$$\begin{aligned} \langle \varphi_f | [z, H_0] | \varphi_i \rangle &= \langle \varphi_f | (zH_0 - H_0z) | \varphi_i \rangle \\ &= (E_i - E_f) \langle \varphi_f | z | \varphi_i \rangle = -\hbar \omega_{fi} \langle \varphi_f | z | \varphi_i \rangle \end{aligned}$$

$$\text{FINALMENTE: } \langle \varphi_f | p_z | \varphi_i \rangle = im \omega_{fi} \langle \varphi_f | z | \varphi_i \rangle$$

$$\Rightarrow \langle \varphi_f | W | \varphi_i \rangle = \frac{qE_0}{m\omega} (im\omega_{fi}) \langle \varphi_f | z | \varphi_i \rangle$$

$$\langle \varphi_f | W | \varphi_i \rangle = i q E_0 \frac{\omega_{fi}}{\omega} \langle \varphi_f | z | \varphi_i \rangle$$

SE TOMARMOS AUTO-FUNÇÕES DE POTENCIAIS CENTRAIS:

$$\langle \vec{r} | \varphi_i \rangle = R_{n_i l_i}(\rho) Y_{l_i m_i}(\Omega)$$

$$\langle \vec{r} | \varphi_f \rangle = R_{n_f l_f}(\rho) Y_{l_f m_f}(\Omega)$$

E LEMBRANDO QUE  $z = \rho \cos \theta = \sqrt{\frac{4\pi}{3}} \rho Y_{10}(\Omega)$

TEMOS QUE:

$$\langle \varphi_f | z | \varphi_i \rangle \propto \int Y_{l_f m_f}^*(\Omega) Y_{10}(\Omega) Y_{l_i m_i}(\Omega) d\Omega$$

TAIS INTEGRAIS ENVOLVENDO 3 HARMÔNICOS ESFÉRICOS SÓ SÃO NÃO NULAS SE SATISFAZEM ALGUMAS REGRAS:

$$l_f = l_i \pm 1 \quad \text{E} \quad m_f = m_i$$

DEVEMOS NOTAR QUE O OPERADOR  $z$  SÓ APARECEU PORQUE A ONDA É POLARIZADA NA DIREÇÃO  $z$ . PARA OUTRAS ESCOLHAS TERÍAMOS ALTERNATIVAMENTE  $x$  OU  $y$ . NESSES CASOS, AO INVÉS DE  $Y_{10}$  TERÍAMOS  $Y_{1,-1}$  E  $Y_{1,1}$ .

NESSSES CASOS, A REGRA PARA OS  $l$ 's  
PERMANECE A MESMA, MAS PARA OS  $m$ 's  
TERÍAMOS:

$$m_f = m_i \pm 1$$

PORTANTO, CHEGAMOS ASSIM ÀS CHAMADAS  
REGRAS DE SELEÇÃO PARA TRANSIÇÃO DE  
DIPLO ELETRICO:

$$\Delta l = l_f - l_i = \pm 1$$

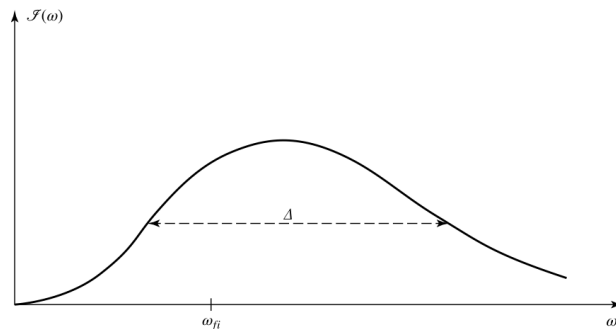
$$\Delta m = m_f - m_i = -1, 0, +1$$

## CÁLCULO DA TAXA DE TRANSIÇÃO PARA LUZ NÃO MONOCROMÁTICA

NA PRÁTICA, A LUZ INCIDENTE NÃO É MONOCROMÁTICA, MAS TEM UMA BANDA DE LARGURA  $\Delta$ . SE A POTÊNCIA INCIDENTE POR UNIDADE DE ÁREA NORMAL À DIREÇÃO DA RADIAÇÃO NO INTERVALO  $[\omega, \omega + d\omega]$  FOR  $I(\omega)d\omega$ , ENTÃO, USANDO O VETOR DE POYN- TING:

$$I(\omega)d\omega = \frac{\epsilon_0 c E^2}{2} \quad [I] = \frac{E}{A \Delta \omega} = \frac{E}{A}$$

A FIGURA MOSTRA A FUNÇÃO  $I(\omega)$ :



$$\begin{aligned} \text{ASSIM! } P_{if}(t; \omega) &= \frac{|W_{fi}|^2}{4\hbar^2} F(t, \omega_{fi}) \\ &= \frac{q^2 E_0^2}{4\hbar^2} \left( \frac{\omega_{fi}}{\omega} \right)^2 |\langle \varphi_f | z | \varphi_i \rangle|^2 F(t, \omega_{fi}) \Rightarrow \end{aligned}$$



DONDE:

$$P_{if}(t) = \frac{q^2}{2\epsilon_0 c \hbar^2} |\langle \varphi_f | z | \varphi_i \rangle|^2 \int \left( \frac{\omega_{fi}}{\omega} \right)^2 I(\omega) F(t; \omega - \omega_{fi}) d\omega$$

ONDE JÁ INTEGRAMOS SOBRE TODAS AS FREQUÊNCIAS. NOTE QUE, AO INTEGRARMOS AS PROBABILIDADES NAS FREQUÊNCIAS, ESTAMOS CONSIDERANDO QUE NÃO HÁ COERÊNCIA DE FASE ENTRE ELAS.

JÁ VIMOS QUE, PARA TEMPOS SUFICIENTEMENTE LONGOS, A FUNÇÃO  $F(t, \omega - \omega_{fi})$  FICA MUITO ESTREITA EM COMPARAÇÃO COM A LARGURA ESPECTRAL  $\Delta$ : (VER A FIGURA)

$$\frac{4\pi}{t} \ll \Delta$$

NESSO CASO, PODEMOS APROXIMAR:

$$F(t; \omega - \omega_{fi}) \approx 2\pi t \delta(\omega - \omega_{fi})$$

E FICAMOS COM:

$$P_{if}(t) \approx \frac{\pi q^2 I(\omega_{fi})}{\epsilon_0 c \hbar^2} |\langle \varphi_f | z | \varphi_i \rangle|^2 t$$

NOTE COMO AGORA A TRANSIÇÃO É LINEAR NO TEMPO. PODEMOS, PORTANTO, DEFINIR UMA TAXA DE TRANSIÇÃO:

$$W_{if} = \frac{dP_{if}(t)}{dt} = \frac{\pi q^2}{\epsilon_0 c \hbar^2} |\langle \varphi_f | z | \varphi_i \rangle|^2 I(\omega_{fi})$$

$\underbrace{\hspace{10em}}_{C_{if}}$

$$W_{if} = C_{if} I(\omega_{fi})$$

ONDE O COEFICIENTE DO ELEMENTO DE MATRIZ É:

$$\frac{\pi q^2}{\epsilon_0 c \hbar^2} = \frac{4\pi^2}{c \hbar^2} \frac{q^2}{4\pi\epsilon_0} = \frac{4\pi^2}{\hbar^2} \frac{e^2}{c} = \frac{4\pi^2}{\hbar} \frac{e^2}{\hbar c} \equiv \frac{4\pi^2}{\hbar} \alpha$$

ONDE  $\alpha = \frac{1}{137}$  É A CONSTANTE DE ESTRUTURA

$$\text{FINAL: } C_{if} = \frac{4\pi^2}{\hbar} \alpha |\langle \varphi_f | z | \varphi_i \rangle|^2$$

SE ESCRIVERMOS  $qz = p_z$  (COMPONENTE Z DO DIPLO ELÉTRICO):

$$W_{if} = \frac{\pi}{\epsilon_0 c \hbar^2} |\langle \varphi_f | p_z | \varphi_i \rangle|^2 I(\omega_{fi})$$

PARA POLARIZAÇÕES LINEARES NAS DIREÇÕES X E Y:

$$W_{if} = \frac{\pi}{\epsilon_0 c \hbar^2} |\langle \varphi_f | p_x | \varphi_i \rangle|^2 I(\omega_{fi})$$

$$W_{if} = \frac{\pi}{\epsilon_0 c \hbar^2} |\langle \varphi_f | p_y | \varphi_i \rangle|^2 I(\omega_{fi})$$