

# F 789 – Mecânica Quântica II

1<sup>o</sup> Semestre de 2023

05/06/2023

Aula 23

# Aulas passadas

Solução aproximada de um problema **dependente do tempo** com a seguinte forma:

$$H(t) = H_0 + W(t) = H_0 + \lambda \hat{W}(t), \quad \lambda \ll 1$$

Problema de auto-valor de  $H_0$  é suposto resolvido:

$$H_0 |\varphi_n\rangle = E_n |\varphi_n\rangle$$

Sistema é preparado num auto-estado de  $H_0$  e deixado evoluir no tempo:

$$|\psi(t=0)\rangle = |\varphi_i\rangle \rightarrow |\psi(t)\rangle$$

Pede-se a probabilidade de encontrá-lo num outro auto-estado de  $H_0$  no instante  $t$ .

$$\mathcal{P}_{if}(t) = |\langle \varphi_f | \psi(t) \rangle|^2$$

# Aulas passadas

Expande-se o estado na base de  $H_0$

$$|\psi(t)\rangle = \sum_k c_k(t) |\varphi_k\rangle = \sum_k b_k(t) e^{-iE_k t/\hbar} |\varphi_k\rangle$$

Encontram-se as equações satisfeitas pelo coeficientes  $b_k(t)$

$$i\hbar \dot{b}_n(t) = \lambda \sum_k e^{i\omega_{nk}t} \hat{W}_{nk}(t) b_k(t)$$

$$\hat{W}_{nk}(t) = \langle \varphi_n | \hat{W}(t) | \varphi_k \rangle$$

$$\omega_{nk} = \frac{E_n - E_k}{\hbar}$$

Supõe-se uma forma dos coeficientes como série de potências em  $\lambda$ :

$$b_n(t) = b_n^{(0)}(t) + \lambda b_n^{(1)}(t) + \lambda^2 b_n^{(2)}(t) + \dots$$

# Aulas passadas

Em primeira ordem em  $\lambda$ :

$$b_n^{(1)}(t) = \frac{1}{i\hbar} \int_0^t e^{i\omega_{ni}t'} \hat{W}_{ni}(t') dt'$$

A probabilidade de transição  $i \rightarrow f$

$$\mathcal{P}_{if}(t) = \frac{1}{\hbar^2} \left| \int_0^t e^{i\omega_{fi}t'} W_{fi}(t') dt' \right|^2$$



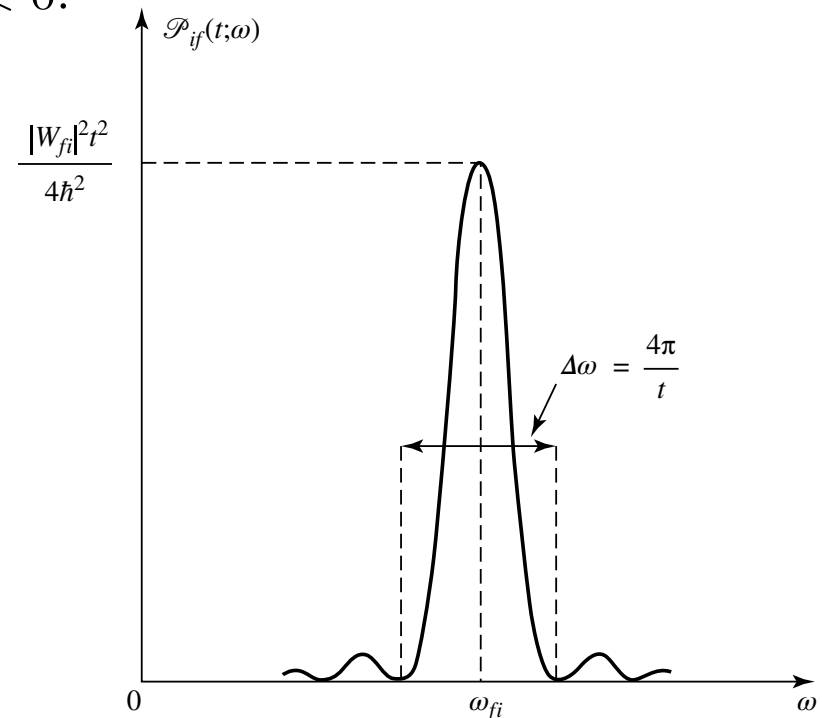
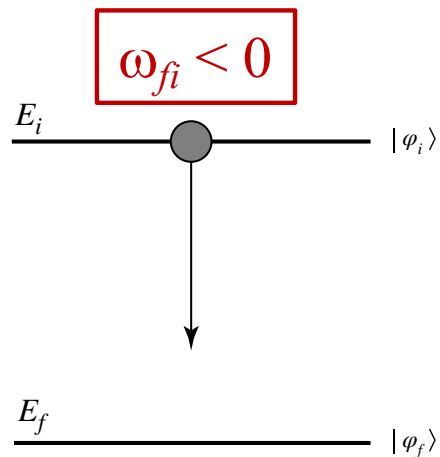
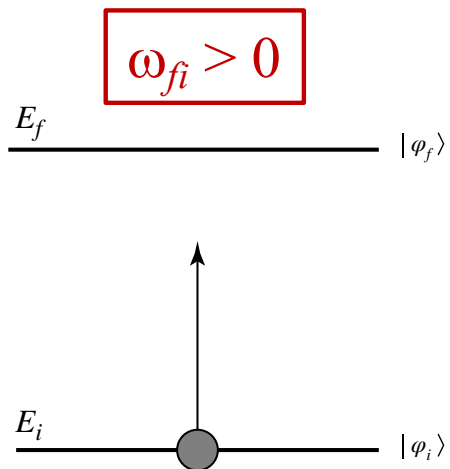
# Aula passada

Perturbação senoidal:  $\hat{W}_s(t) = \hat{W} \sin \omega t$ ,  $\hat{W}_c(t) = \hat{W} \cos \omega t$ , ( $\omega > 0$ )

Se  $\omega \approx |\omega_{fi}| \gg \frac{2\pi}{t}$  (**ressonância**):

$$\mathcal{P}_{if}(t, \omega) = \frac{|W_{fi}|^2}{4\hbar^2} \left\{ \frac{\sin [(\omega_{fi} - \omega) t/2]}{(\omega_{fi} - \omega) / 2} \right\}^2 \quad \text{se } \omega_{fi} > 0,$$

$$\mathcal{P}_{if}(t, \omega) = \frac{|W_{fi}|^2}{4\hbar^2} \left\{ \frac{\sin [(\omega_{fi} + \omega) t/2]}{(\omega_{fi} + \omega) / 2} \right\}^2 \quad \text{se } \omega_{fi} < 0.$$

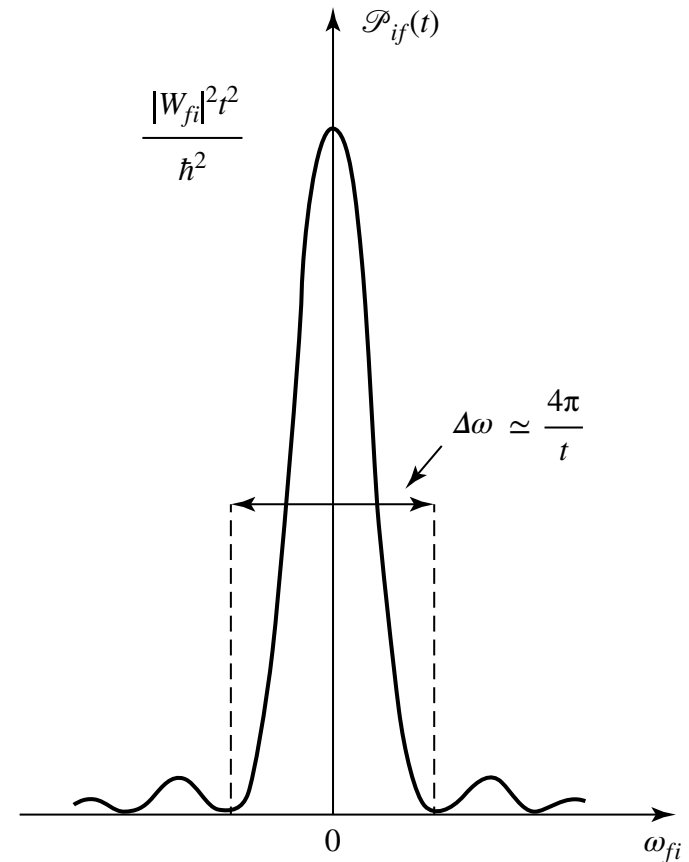


# Aula passada

Perturbação constante:  $\hat{W}_0(t) = \hat{W}$

$$\mathcal{P}_{if}(t) = \frac{|W_{fi}|^2}{\hbar^2} \left[ \frac{\sin(\omega_{fi}t/2)}{\omega_{fi}/2} \right]^2$$

Transição entre **estados de mesma energia**.



# Aula passada

Condição de **validade da teoria de perturbação de 1a. ordem**: tempos curtos

$$t \ll \frac{2\hbar}{|W_{fi}|}$$

Condição de validade para **expressão ressonante**: tempos longos

$$t \gg \frac{2\pi}{|\omega_{fi}|} = \frac{2\pi\hbar}{|E_f - E_i|}$$

Só são compatíveis se:

$$|W_{fi}| \ll |E_f - E_i|$$

# Acoplamento com estados do contínuo

ASSUMIMOS ATÉ A AGORA QUE  $|\varphi_i\rangle$  E  $|\varphi_f\rangle$  SÃO AMBOS ESTADOS LIGADOS. MAS, VÁRIAS SITUAÇÕES FÍSICAS ENVOLVEM ESTADOS FINAIS NA REGIÃO DE ESTADOS DO CONTÍNUO, COMO:

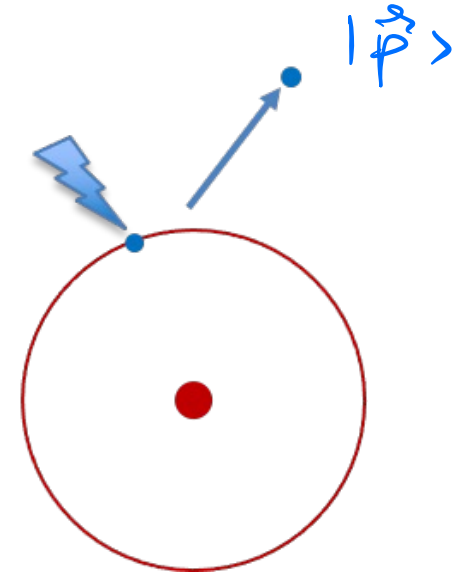
$$|\vec{n}, \vec{p}\rangle = \frac{e^{i\vec{p}\cdot\vec{r}}}{(2\pi\hbar)^{3/2}}$$

OU  $|\psi_p^{(+)}\rangle$  (ESTADOS DE ESPALHAMENTO)

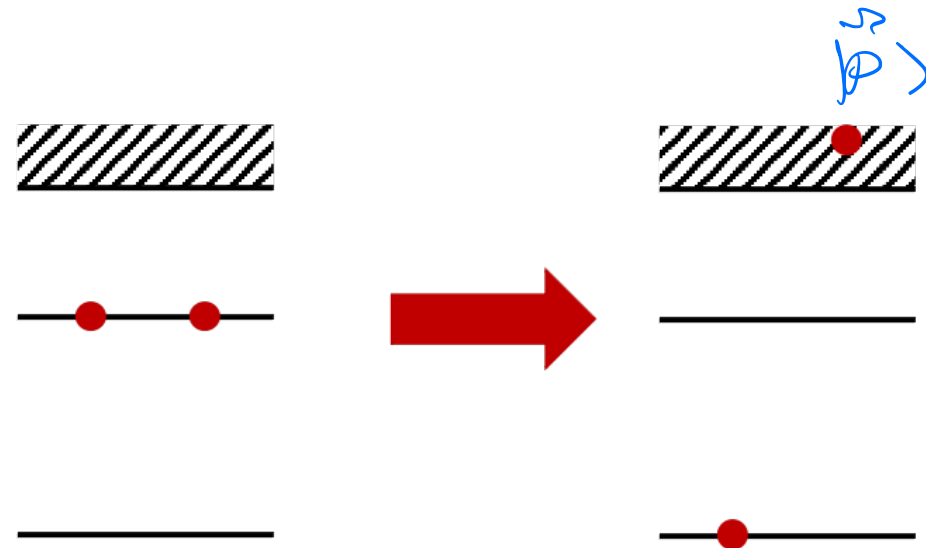
# Exemplos

Acoplamento com **estados do contínuo**:

- a) Fotoionização (efeito fotoelétrico): radiação eletromagnética incidente “arranca” um elétron e ioniza o átomo.



- b) Auto-ionização (efeito Auger): um estado ligado decai num estado com um elétron em nível mais baixo e outro elétron ejetado pra fora do átomo; átomo de Hélio  $2s^2 \rightarrow 1s, 1p$ . A perturbação é o próprio H.



SUPONHAMOS QUE NO ESTADO FINAL O ELÉTRON SEJA EJETADO NUM ESTADO DE ONDA PLANA:

$$\langle \vec{\lambda} | \vec{p} \rangle = \frac{e^{i\vec{p} \cdot \vec{\lambda}}}{(2\pi\hbar)^{3/2}}$$

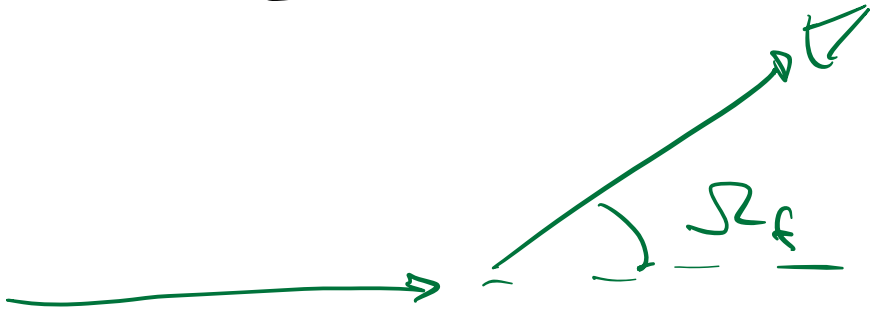
SE A ENERGIA CINÉTICA  $\frac{p^2}{2m}$  DO ELÉTRON EJETADO É GRANDE O SUFICIENTE, É UMA BOA APROXIMAÇÃO USAR COMO ESTADO FINAL UMA ONDA PLANA E NÃO O ESTADO DE ESPALHAMENTO  $\psi_{\vec{p}}^{(+)}(\vec{r})$  QUE LEVA EM CONTA O POTENCIAL COULOMBIANO DO ÁTOMO IONIZADO.

NESSE CASO, DEVEMOS OBTER UMA DENSIDADE DE PROBABILIDADE DE TRANSIÇÃO:

$$dP(\vec{p}, t) = |\langle \vec{p} | \psi(t) \rangle|^2 d^3p$$

MEDIDAS TÍPICAS DETECTAM O FOTOELECTRÃO COM UMA CERTA ENERGIA NO INTERVALO

$[E_f, E_f + \delta E_f]$  CUJO MOMENTO LINEAR ESTÁ NUM CERTO ÂNGULO SÓLIDO  $\delta \Omega_f$



$$d^3p = p^2 d\Omega dp$$

$$d\Omega = \sin\theta d\theta d\phi$$

SE  $E_f = \frac{p_f^2}{2m} \Rightarrow dE_f = \frac{p_f}{m} dp_f$

$$p_f^2 dp_f = \frac{m}{p_f} p_f^3 dE_f = m p_f dE_f = m \sqrt{2mE_f} dE_f$$

$$\Rightarrow d^3p_f = p_f^2 dp_f d\Omega_f = m \sqrt{2mE_f} dE_f d\Omega_f \equiv S(E_f) dE_f d\Omega_f$$

$g(E) = P^2 \frac{dP}{dE} = m \sqrt{2mE}$  : DENSIDADE DE ESTADOS  
POR INTERVALO DE ENERGIA

ASSIM:

$$dP(\vec{p}_f, t) = |\langle \vec{p}_f | \psi(t) \rangle|^2 g(E_f) dE_f d\Omega_f$$

A PROBABILIDADE DO ELÉTRON SER DETECTADO

EM  $[E_f, E_f + \delta E_f]$  COM MOMENTO LINEAR NA

DIREÇÃO  $\delta\Omega_f$

$$\delta P(\vec{p}, t) = \int_{\substack{\Omega_f \in [\Omega_f, \Omega_f + \delta\Omega_f] \\ E_f \in [E_f, E_f + \delta E_f]}} |\langle \vec{p}_f | \psi(t) \rangle|^2 g(E_f) dE_f d\Omega_f$$



# Perturbação constante

$$P_{if}(t) = \frac{|W_{fi}|^2}{\hbar^2} \left[ \frac{\sin(\omega_{fi}t/2)}{\omega_{fi}/2} \right]^2$$

$$|\varphi_f\rangle \longrightarrow |\vec{p}_f\rangle$$

$$P_{if}(t) \longrightarrow dP(\vec{p}_f, t)$$

$$W_{fi} = \langle \vec{p}_f | W | \varphi_i \rangle = \langle \Omega_f, E_f | W | \varphi_i \rangle$$

$$\omega_{fi} = \frac{E_f - E_i}{\hbar}$$

$$dP(t) = \frac{|\langle \Omega_f, E_f | W | \varphi_i \rangle|^2}{\hbar^2} F\left(t, \frac{E_f - E_i}{\hbar}\right) \rho(E_f) dE_f d\Omega_f$$

$$\text{ONDE } F(t, \omega) \equiv \left[ \frac{\sin(\omega t/2)}{\omega/2} \right]^2$$

$$S_P(t) = \int_{\substack{\mathcal{R}_f \in \mathcal{R}_f \\ E_f \in \mathcal{E}_{E_f}}} \frac{|\langle \mathcal{R}_f, E_f | W | \varphi_i \rangle|^2}{\hbar^2} F\left(t, \frac{E_f - E_i}{\hbar}\right) \rho(E_f) dE_f d\mathcal{R}_f$$

COMO  $F(t, \omega) \xrightarrow{t \rightarrow \infty} (2\pi t) \delta(\omega)$  QUANDO  $t \rightarrow \infty$ , ELA  
 "FILTRA" O INTEGRANDO EM  $E_f = E_i$

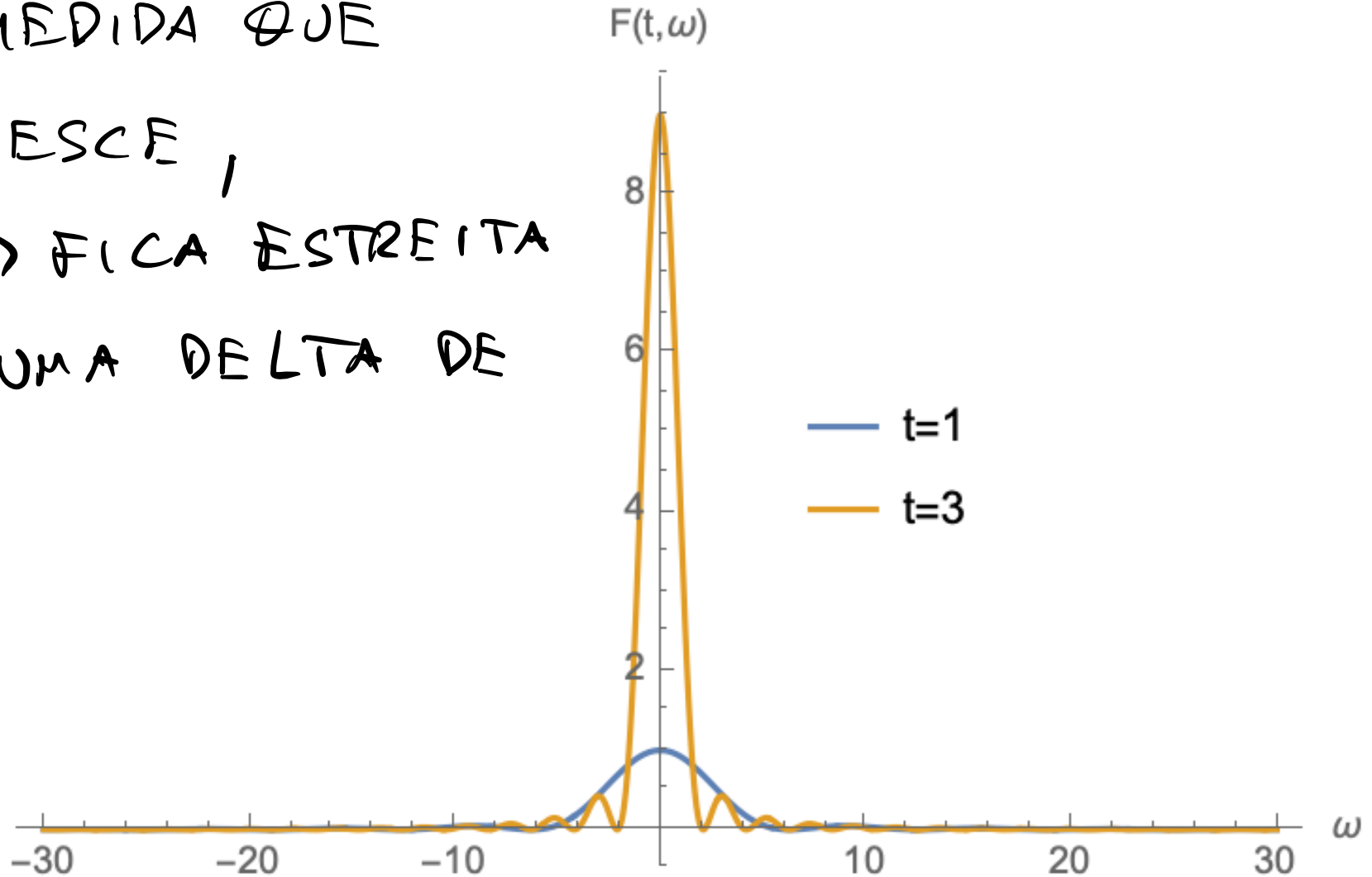
$$F(t, \omega) = 4 \frac{\sin^2(\omega t/2)}{\omega^2} = 2\pi t \left[ \frac{\sin^2(\omega t/2)}{\pi t \omega^2/2} \right] \xrightarrow{t \rightarrow \infty} 2\pi t \delta(\omega)$$

(EQ. 11 DO APÊNDICE II DO COTTEN)

$$\begin{aligned} S_P(t) &= \int \frac{1}{\hbar^2} 2\pi t \delta\left(\frac{E_f - E_i}{\hbar}\right) \rho(E_f) dE_f d\mathcal{R}_f \\ &= \int_{\mathcal{R}_f \in \mathcal{R}_f} \frac{|\langle \mathcal{R}_f, E_f = E_i | W | \varphi_i \rangle|^2}{\hbar} 2\pi t \rho(E_f = E_i) d\mathcal{R}_f \end{aligned}$$

$$\delta\left(\frac{x}{a}\right) = |a| \delta(x)$$

À MEDIDA QUE  
 $t$  CRESCE,  
 $F(t, \omega)$  FICA ESTREITA  
COMO UMA DELTA DE  
DIRAC



SE O INTERVALO  $\delta R_f$  É MUITO PEQUENO:

$$SP(t) = \frac{2\pi}{h} t \left| \langle R_f, E_f = E_i | W | \varphi_i \rangle \right|^2 \rho(E_f = E_i) \delta R_f$$

DEFINIMOS UMA TAXA DE TRANSIÇÃO POR UNIDADE DE TEMPO:

$$W(\varphi_i, R_f) = \frac{d SP(t)}{dt} = \frac{2\pi}{h} \left| \langle R_f, E_f = E_i | W | \varphi_i \rangle \right|^2 \rho(E_f = E_i) \delta R_f$$

FINALMENTE, PODE-SE DEFINIR UMA TAXA DE TRANSIÇÃO POR UNIDADE DE TEMPO POR UNIDADE DE ÂNGULO SÓLIDO:

$$w(\varphi_i, R_f) = \frac{W(\varphi_i, R_f)}{\delta R_f} = \frac{2\pi}{h} \left| \langle R_f, E_f = E_i | W | \varphi_i \rangle \right|^2 \rho(E_f = E_i)$$

"REGRA DE OURO DE FERMI"

PARA O CASO DE UMA PERTURBAÇÃO SENOIDAL:

$$w(\varphi_i, \mathcal{R}_f) = \frac{\pi}{2\hbar} |\langle \mathcal{R}_f, E_f = E_i + \hbar\omega | W | \varphi_i \rangle|^2 \delta(E_f = E_i + \hbar\omega)$$

# Interação de um átomo com ondas eletromagnéticas (complemento A<sub>XIII</sub>)

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

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

$A(\vec{r}, t)$  É O POTENCIAL VETOR QUE DÁ ORIGEM AOS CAMPOS  $\vec{E}(\vec{r}, t)$  E  $\vec{B}(\vec{r}, t)$ .

$\Phi(\vec{r}, t)$  É O POTENCIAL ESCALAR

$\frac{q}{m} \vec{S} = g \frac{\mu_B}{\hbar} \vec{S} = \vec{M} \Rightarrow$  MOMENTO MAGNÉTICO DO ELÉTRON DEVIDO AO SPIN ( $g=2$ ) ( $\mu_B = \frac{q\hbar}{2m}$ )

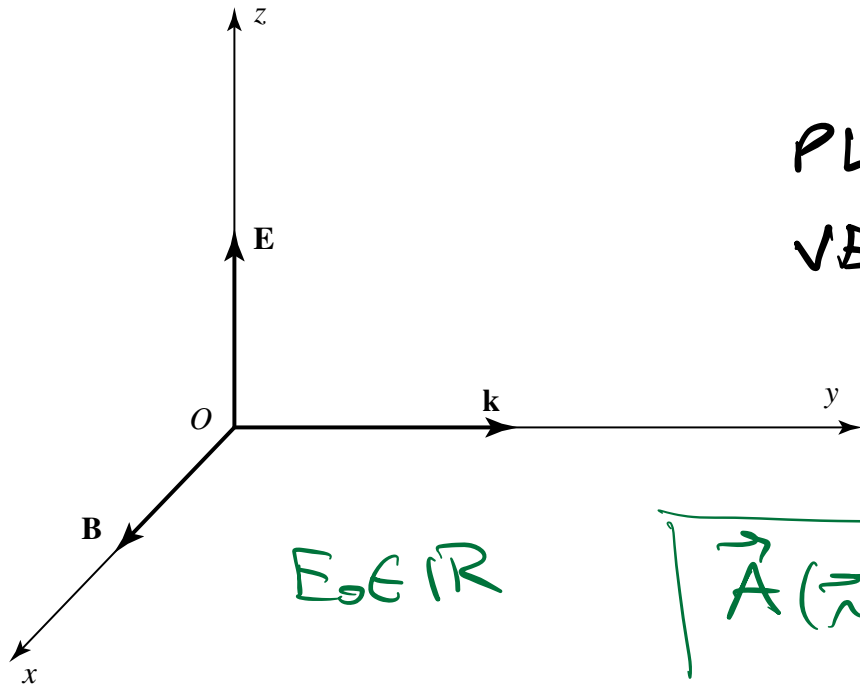
$$-\frac{q}{m} \vec{S} \cdot \vec{B} = -\vec{M} \cdot \vec{B}$$

$$\vec{E}(\vec{r}, t) = -\vec{\nabla}\Phi - \frac{\partial \vec{A}}{\partial t}$$

$$\vec{B}(\vec{r}, t) = \vec{\nabla} \times \vec{A}$$

PODEMOS ESCOLHER TRABALHAR NO CALIBRE  
("GAUGE") EM QUE  $\Phi(\vec{r}, t) = 0$

# Onda eletromagnética



ONDA ELETROMAGNÉTICA  
 PLANA DE FREQUÊNCIA  $\omega$  E  
 VETOR DE ONDA  $\vec{k} = k\hat{y}$  COM  
 $\vec{E} \parallel \hat{z}$ ,  $\vec{B} \parallel \hat{x}$   $\omega = ck$   
 PARA ISSO, POSSO ESCOLHER:

$E_0 \in \mathbb{R}$

$$\vec{A}(\vec{r}, t) = \frac{E_0}{\omega} \sin(ky - \omega t) \hat{z}; \quad \Phi(\vec{r}, t) = 0$$

$$\vec{E}(\vec{r}, t) = -\frac{\partial \vec{A}}{\partial t} = E_0 \cos(ky - \omega t) \hat{z}$$

$$\vec{B}(\vec{r}, t) = \vec{\nabla} \times \vec{A} = \cancel{\frac{\partial A_z}{\partial x}} \hat{y} + \frac{\partial A_z}{\partial y} \hat{x} = \frac{k E_0}{\omega} \cos(ky - \omega t) \hat{x}$$

$$= \frac{E_0}{c} \cos(ky - \omega t) \hat{x} \equiv B_0 \cos(ky - \omega t) \hat{x}; \quad B_0 = \frac{E_0}{c}$$



VETOR DE POYNTING:  $\vec{S} = \epsilon_0 c^2 \vec{E} \times \vec{B} = \frac{1}{\mu_0} \vec{E} \times \vec{B}$

$$\Rightarrow \vec{S} = \epsilon_0 c^2 \left( \frac{E_0^2}{c} \right) \cos^2(ky - \omega t) \hat{y}$$

MÉDIA TEMPORAL DE  $\vec{S}$ :

$$\langle \vec{S} \rangle = \frac{\epsilon_0 c E_0^2}{2} \hat{y} \quad \text{ONDE USAMOS } \langle \cos^2(ky - \omega t) \rangle = \frac{1}{2}$$

O VETOR DE POYNTING APONTA NA DIREÇÃO DE PROPAGAÇÃO DA ONDA E SEU MÓDULO DÁ A QUANTIDADE DE ENERGIA POR UNIDADE DE TEMPO (OU SEJA, POTÊNCIA) POR UNIDADE DE ÁREA TRANSVERSAL À DIREÇÃO DE PROPAGAÇÃO TRANSMITIDA PELA ONDA.