

Os autoestados simultâneos podem ser rotulados por um conjunto de números quântico que expressamos compactamente por $\{|K'\rangle\}$, $|K'\rangle = |a', b', c', \dots\rangle$.

O autovalor correspondente da energia será escrito como $E_{K'}$. Nesta base, a decomposição espectral de $U(t,0)$ é

$$U(t,0) = \exp\left(-\frac{i}{\hbar} H t\right) = \sum_{K'} |K'\rangle \exp\left(-\frac{i}{\hbar} E_{K'} t\right) \langle K'|$$

§ Dependência temporal dos valores médios

Seja B um observável que não necessariamente comuta com A ou H . Assumamos que inicialmente o nosso estado é

$$|\alpha, t_0=0\rangle = |a'\rangle$$

Assim:

$$|\alpha, t_0=0; t\rangle = U(t,0) |a'\rangle$$

O valor médio de B para tempo arbitrário é:

$$\begin{aligned} \langle B \rangle_t &= \langle \alpha, t_0=0; t | B | \alpha, t_0=0; t \rangle \\ &= \langle a' | U^\dagger(t,0) B U(t,0) | a' \rangle \\ &= \langle a' | e^{\frac{i}{\hbar} E_{a'} t} B e^{-\frac{i}{\hbar} E_{a'} t} | a' \rangle = \langle a' | B | a' \rangle \end{aligned}$$

e obtemos $\langle B \rangle_t = \langle B \rangle_0$, isto é, o valor médio não depende do tempo. Por isso os betas $\{|a'\rangle\}$ são chamados de estados estacionários.

Calculemos agora um valor médio para um estado que inicialmente não é estacionário:

$$\begin{aligned}
 |\alpha, t_0=0\rangle &= \sum_{a'} C_{a'} |a'\rangle \\
 \langle B \rangle_t &= \langle \alpha, t_0=0 | U(t,0) B U(t,0) | \alpha, t_0=0 \rangle \\
 &= \left[\sum_{a'} C_{a'}^* \langle a' | \exp\left(\frac{i}{\hbar} E_{a'} t\right) \right] B \cdot \\
 &\quad \cdot \left[\sum_{a''} C_{a''} \exp\left(-\frac{i}{\hbar} E_{a''} t\right) |a''\rangle \right] \\
 &= \sum_{a', a''} C_{a'}^* C_{a''} \exp\left[-\frac{i}{\hbar} (E_{a''} - E_{a'}) t\right] \langle a' | B | a'' \rangle,
 \end{aligned}$$

enquanto que

$$\langle B \rangle_0 = \sum_{a', a''} C_{a'}^* C_{a''} \langle a' | B | a'' \rangle.$$

Os termos estão modulados por fatores oscilantes no tempo com frequências dadas por:

§ Variação no tempo dos valores médios

Temos o resultado

$$\langle B \rangle_{\alpha}(t) = \sum_{a', a''} c_{a''}^* c_{a'} e^{i\omega_{a''a'} t} \langle a'' | B | a' \rangle$$

Tomando a derivada temporal:

$$\partial_t \langle B \rangle = i \sum_{a', a''} c_{a''}^* c_{a'} \left(\frac{E_{a''} - E_{a'}}{\hbar} \right) e^{i\omega_{a''a'} t} \langle a'' | B | a' \rangle$$

$$= \frac{i}{\hbar} \sum_{a', a''} c_{a''}^* c_{a'} e^{i\omega_{a''a'} t} \left[(E_{a''} - E_{a'}) \langle a'' | B | a' \rangle \right]$$

$$= \frac{i}{\hbar} \sum_{a', a''} c_{a''}^* c_{a'} e^{i\omega_{a''a'} t} \langle a'' | [\mathcal{H}, B] | a' \rangle$$

e identificando a expressão do valor médio, obtemos

$$= -\frac{1}{i\hbar} \langle [\mathcal{H}, B] \rangle_{\alpha}(t) = \frac{1}{i\hbar} \langle [B, \mathcal{H}] \rangle_{\alpha}(t)$$

Resultado:

$$\partial_t \langle B \rangle_{\alpha}(t) = \frac{1}{i\hbar} \langle [B, \mathcal{H}] \rangle_{\alpha}(t)$$

§ Precessão do Spin

Neste caso, não temos análogo clássico. Mas pode ser pensado como um momento magnético intrínseco que se acopla com o campo magnético.

A razão giromagnética do spin do elétron é

$$g^e = \frac{e}{mc},$$

com

$$\vec{\mu} = g^e \vec{S},$$

onde $\vec{\mu}$ é o momento magnético. Com um campo magnético aplicado, o Hamiltoniano tem a forma:

$$\mathcal{H} = -\vec{\mu} \cdot \vec{B},$$

onde para o elétron, $e = -|e|$

$$\mathcal{H} = \frac{|e|\hbar}{mc} \vec{S} \cdot \vec{B}$$

Seja o caso de $\vec{B} = B_z \hat{z}$

$$\mathcal{H} = \frac{|e|\hbar B}{mc} S_z$$

Def. Freqüência ω de precessão

$$\omega \equiv \frac{|e|\hbar B}{mc}$$

O Hamiltoniano fica:

$$\mathcal{H} = \omega S_z$$

Para o operador de evolução temporal obtemos:

$$U(t,0) = \exp\left(-\frac{i}{\hbar} \omega S_z t\right)$$

Seja em $t_0 = 0$, um estado arb. $|\alpha\rangle$

$$|\alpha, 0\rangle = c_+ |+\rangle + c_- |-\rangle$$

$$|\alpha, 0; t\rangle = U(t,0) |\alpha, 0\rangle = c_+ e^{-\frac{i\omega}{2}t} |+\rangle + c_- e^{\frac{i\omega}{2}t} |-\rangle$$

para o operador S_x temos:

$$S_x |+\rangle = |-\rangle \frac{\hbar}{2}, \quad S_x |-\rangle = |+\rangle \frac{\hbar}{2}$$

$$S_x |\alpha, 0; t\rangle = \frac{\hbar}{2} c_+ e^{-\frac{i\omega}{2}t} |-\rangle + \frac{\hbar}{2} c_- e^{\frac{i\omega}{2}t} |+\rangle$$

Calcular:

$$\begin{aligned} \langle S_x \rangle_\alpha(t) &= \left[c_+^* e^{i\omega t} c_- + c_-^* e^{-i\omega t} c_+ \right] \frac{\hbar}{2} \\ &= 2 \operatorname{Re}(c_+^* c_- e^{i\omega t}) \cdot \frac{\hbar}{2} \end{aligned}$$

No caso de

$$c_+ = c_- = \frac{1}{\sqrt{2}}$$

Resulta

$$\langle S_x \rangle_\alpha(t) = \frac{\hbar}{2} \cos \omega t.$$

Para a componente S_y do spin, temos:

$$S_y |+\rangle = i\frac{\hbar}{2} |-\rangle, \quad S_y |-\rangle = -i\frac{\hbar}{2} |+\rangle$$

Resulta:

$$S_y |\alpha, 0; t\rangle = i\frac{\hbar}{2} c_+ e^{-i\omega t} |-\rangle - \frac{i\hbar}{2} c_- e^{i\omega t} |+\rangle$$

e para o valor médio:

$$\langle S_y \rangle_\alpha(t) = -i\frac{\hbar}{2} c_+^* c_- e^{i\omega t} + i\frac{\hbar}{2} c_-^* c_+ e^{-i\omega t}$$

$$= \frac{\hbar}{2i} \left[c_+^* c_- e^{i\omega t} - c_-^* c_+ e^{-i\omega t} \right]$$

$$= \hbar \operatorname{Im}(c_+^* c_- e^{i\omega t}) = \frac{\hbar}{2} \operatorname{Im} e^{i\omega t}$$

$$\boxed{\langle S_y \rangle_\alpha(t) = \frac{\hbar}{2} \sin \omega t.}$$

Finalmente, para S_z

$$S_z |\alpha, 0; t\rangle = \frac{\hbar}{2} c_+ e^{-i\omega t} |+\rangle - \frac{\hbar}{2} c_- e^{i\omega t} |-\rangle$$

$$e \quad \langle S_z \rangle_\alpha(t) = \frac{\hbar}{2} (|c_+|^2 - |c_-|^2) = 0$$

$$\boxed{\langle S_z \rangle_\alpha(t) = 0.}$$

$$\omega_{a''a'} \equiv \frac{E_{a''} - E_{a'}}{\hbar}$$

§ Impossibilidade de construir um operador para o tempo

A equação clássica para uma grandeza $A = A(q, p)$ é dada por

$$\frac{dA}{dt} = [A(q, p), \mathcal{H}]_{\text{Clássico}}$$

Caso considerarmos o tempo como uma grandeza física e não apenas como um parâmetro, $t = t(q, p)$, devemos encontrar:

$$1 = [t, \mathcal{H}]_{\text{Clássico}}$$

e para o caso quântico, $t \rightarrow T$ (operador), deveria ser postulada a relação de comutação

$$[T, \mathcal{H}] = i\hbar$$

Dirac

Consideremos agora um autoestado $|E'\rangle$ de \mathcal{H} com energia E' :

$$\mathcal{H}|E'\rangle = E'|E'\rangle$$

Como T aparece como sendo a variável canonicamente conjugada de \mathcal{H} , podemos construir um operador

de translação para a energia:

$$e^{\frac{i}{\hbar} \epsilon T},$$

onde o parâmetro ϵ é arbitrário. Definimos então estados

$$|E'\rangle_{\epsilon} = e^{\frac{i}{\hbar} \epsilon T} |E'\rangle.$$

Aplicando o Hamiltoniano temos

$$\begin{aligned} \mathcal{H} |E'\rangle_{\epsilon} &= \mathcal{H} e^{\frac{i}{\hbar} \epsilon T} |E'\rangle \\ &= e^{\frac{i}{\hbar} \epsilon T} (e^{-\frac{i}{\hbar} \epsilon T} \mathcal{H} e^{\frac{i}{\hbar} \epsilon T}) |E'\rangle \end{aligned}$$

Precisamos calcular (usando Baker-Campbell-Hausdorff)

$$\begin{aligned} e^{-\frac{i}{\hbar} \epsilon T} \mathcal{H} e^{\frac{i}{\hbar} \epsilon T} &= \mathcal{H} + \left[-\frac{i}{\hbar} \epsilon T, \mathcal{H} \right] \\ &= \mathcal{H} - \frac{i}{\hbar} \epsilon [T, \mathcal{H}] = \mathcal{H} - \frac{i}{\hbar} \epsilon i \hbar \\ &= \mathcal{H} + \epsilon \end{aligned}$$

$$\mathcal{H} |E'\rangle_{\epsilon} = e^{\frac{i}{\hbar} \epsilon T} (\mathcal{H} + \epsilon) |E'\rangle = (E' + \epsilon) |E'\rangle_{\epsilon}$$

$|E'\rangle_{\epsilon}$ é autoestado de \mathcal{H} com energia $(E' + \epsilon)$ para ϵ arbitrário. Assim o espectro de \mathcal{H} é estendido

para o contínuo, e o que é pior, para infinito negativo (instabilidade do sistema).

Pauli (1933):

"We conclude that the introduction of an operator T must fundamentally be abandoned and that the time t in quantum mechanics has to be regarded as an ordinary number (c-number)"

Handbuch der Physik (Springer, Berlin, 1933) 2nd ed.

p. 140

Amplitude de correlação: A relação de Incerteza Energia-Tempo

Se bem o operador T não pode ser definido, existe uma relação de Incerteza Energia-Tempo análoga àquela para a Coordenada-Momentum, embora a natureza física desta relação seja completamente diferente.

Estudamos neste caso as correlações de um estado com ele mesmo a tempos diferentes

$$|\alpha\rangle = |\alpha, t_0\rangle \longrightarrow |\alpha, t_0; t\rangle, \quad t_0 \equiv 0$$

► Def. Autocorrelação (amplitude de correlação):

$$C(t) \equiv \langle \alpha | \alpha, t_0=0; t \rangle$$

Temos:

$$C(t) = \langle \alpha | U(t,0) | \alpha \rangle$$

► Ex. $|\alpha\rangle$ é autoestado de \mathcal{H} , $\mathcal{H}|\alpha\rangle = \mathcal{H}|a'\rangle = E_{a'}|a'\rangle$

$$C(t) = \langle a' | \exp\left(-\frac{i}{\hbar} E_{a'} t\right) | a' \rangle = \exp\left(-\frac{i}{\hbar} E_{a'} t\right)$$

e $|C(t)| = 1$. Este resultado não é surpresa, tratando-se de um estado estacionário.

Consideremos agora uma situação mais geral:

$$|\alpha\rangle = \sum_{a'} |a'\rangle \langle a' | \alpha \rangle = \sum_{a'} c_{a'} |a'\rangle$$

$$C(t) = \left(\sum_{a'} c_{a'}^* \langle a' | \right) \left[\sum_{a''} c_{a''} \exp\left(-\frac{i}{\hbar} E_{a''} t\right) | a'' \rangle \right]$$

$$C(t) = \sum_{a'} |c_{a'}|^2 \exp\left(-\frac{i}{\hbar} E_{a'} t\right)$$

Valor inicial: $C(0) = \sum_{a'} |c_{a'}|^2 = \langle \alpha | \alpha \rangle = 1$.

Para tempos suficientemente grandes, somando muitos termos oscilatórios esperamos cancelação de $C(t)$. De maneira, que em geral $C(t)$ deve decrescer em módulo com o tempo.

Para estimar a autocorrelação vamos a supor que o espectro é um quase-contínuo, com densidade de estados $\rho(E)$. Neste caso:

$$\sum_a \rightarrow \int dE \rho(E)$$

Assumamos que temos ΔN estados no espectro para o intervalo $a' \leq a'' \leq a' + \Delta a'$. Estes se correspondem com o intervalo de energia $E \leq E' \leq E + \Delta E$. Assim temos:

$$\sum_{a' \leq a'' \leq a' + \Delta a'} = \Delta N = \int_E^{E + \Delta E} dE' \rho(E') \simeq \Delta E \rho(E)$$

Assim temos: $\rho(E) = \lim_{\Delta E \rightarrow 0} \left(\frac{\Delta N}{\Delta E} \right) = \frac{dN(E)}{dE}$;

ou $\rho(E)$ é # de estados no espectro por intervalo de energia. Escrevemos também:

$$c_a \rightarrow g(E) \Big|_{E \simeq E_a}$$

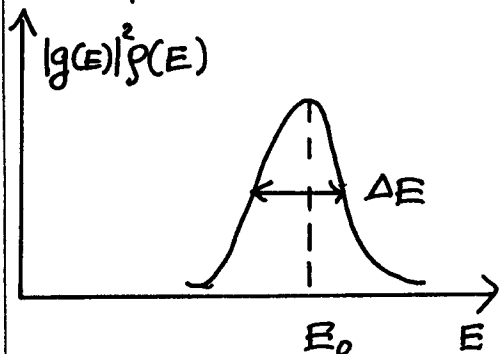
Neste limite, a função de correlação pode ser escrita como:

$$C(t) = \int dE |g(E)|^2 \rho(E) \exp\left(-\frac{i}{\hbar} E t\right),$$

Com a condição inicial (normalização):

$$C(0) = \int dE |g(E)|^2 \rho(E) = 1.$$

Em uma situação física realista, $|g(E)|^2 \rho(E)$ pode ter um pico para $E = E_0$ com largura ΔE .



Escreveremos neste caso a função de correlação como:

$$C(t) = \exp\left(\frac{i}{\hbar} E_0 t\right) \int dE |g(E)|^2 \rho(E) \exp\left[-\frac{i}{\hbar} (E - E_0) t\right].$$

Vemos que para $t \rightarrow$ grande, o integrando oscila muito rapidamente, a menos que $\frac{|E - E_0|}{\hbar}$ seja muito menor que t^{-1} .

O tempo característico para qual o módulo da função de correlação começa a ser apreciavelmente diferente de 1 é dado por

$$t \approx \frac{\hbar}{\Delta E}$$

Este resultado geral pode ser exemplificado no caso de uma distribuição gaussiana para $|g(E)|^2 \rho(E)$

Usar resultado:

$$\int_{-\infty}^{\infty} \frac{dx}{\sqrt{2\pi}} e^{-ikx} e^{-x^2/\sigma} = \sqrt{\frac{\sigma}{2}} e^{-\frac{\sigma k^2}{4}}$$

Ela tem que estar normalizada, portanto:

$$D(E) \equiv |g(E)|^2 \rho(E) = \frac{1}{2\Delta E \sqrt{\pi}} \exp\left\{-\frac{(E-E_0)^2}{(2\Delta E)^2}\right\}$$

Para a função de correlação, precisamos calcular a Transformada de Fourier da Gaussiana:

$$\int_{-\infty}^{\infty} dE e^{-\frac{i}{\hbar}(E-E_0)t} \frac{1}{2\Delta E \sqrt{\pi}} e^{-\frac{(E-E_0)^2}{(2\Delta E)^2}} = \frac{2\sqrt{\pi}}{2} \frac{2\Delta E}{2\Delta E \sqrt{\pi}}$$

$$\cdot \exp\left(-\frac{t^2}{\hbar^2} \frac{4(\Delta E)^2}{4}\right)$$

$$= \exp\left\{-\frac{(t\Delta E)^2}{\hbar^2}\right\},$$

e a função de correlação fica:

$$C(t) = \exp\left(-\frac{i}{\hbar} E_0 t\right) \cdot \exp\left\{-\frac{(t\Delta E)^2}{\hbar^2}\right\}$$

Assim, a função de correlação cai em e^{-1} para

$$\frac{t\Delta E}{\hbar} \sim 1 \Rightarrow t \approx \frac{\hbar}{\Delta E}$$

Resumo:

"Como resultado da evolução temporal, o ket que caracteriza um estado físico deixa de reter sua forma original depois de um intervalo de tempo

$$\Delta t \sim \frac{\hbar}{\Delta E} . "$$

Este fato, é referido na literatura como a relação de Incerteza Energia-Tempo

$$\Delta t \Delta E \sim \hbar$$

Este tempo característico Δt é uma medida da "vida média" do estado. No caso particular de um estado estacionário, $\Delta E = 0$ e $\Delta t \rightarrow \infty$, isto é pode ser considerado como caso limite de vida média ∞ .

§ Precessão do Spin

Consideremos um sistema de uma partícula de spin $1/2$ com momento magnético

$$\vec{\mu} = \frac{e\hbar}{2mc}$$

submetida a um campo magnético externo B , estático, uniforme ao longo da direção z . O Hamiltoniano deste sistema é

$$\begin{aligned} \mathcal{H} &= -\vec{\mu} \cdot \vec{B} = -\mu_z B \\ &= -\left(\frac{eB}{mc}\right) S_z \end{aligned}$$

Neste caso $[\mathcal{H}, S_z] = 0$, e os autoestados de S_z são autoestados da energia:

$$S_z |+\rangle = \frac{\hbar}{2} |+\rangle, \quad S_z |-\rangle = -\frac{\hbar}{2} |-\rangle$$

$$\mathcal{H} |+\rangle = -\frac{e\hbar B}{2mc} |+\rangle = E_+ |+\rangle$$

$$\mathcal{H} |-\rangle = +\frac{e\hbar B}{2mc} |-\rangle = E_- |-\rangle$$

Definimos uma frequência de precessão por

$$\omega = \frac{|e|B}{mc},$$

em termos da qual o Hamiltoniano escreve-se

Como :

$$H = \omega S_z$$

com autoenergias $E_{\pm} = \pm \frac{\hbar}{2} \omega$

Construimos o operador de evolução temporal :

$$U(t, 0) = \exp\left(-\frac{i}{\hbar} \omega S_z t\right)$$

Esta expressão pode ser avaliada de maneira fechada usando propriedades das matrizes de Pauli. Aqui procedemos de uma outra maneira. Consideremos que o estado inicial em $t=0$ é o ket seguinte:

$$|\alpha\rangle = c_+ |+\rangle + c_- |-\rangle,$$

com $|c_+|^2 + |c_-|^2 = 1$. Obtemos o estado no instante t como:

$$\begin{aligned} |\alpha, t_0=0; t\rangle &= U(t, 0) |\alpha\rangle = \\ &= \exp\left(-\frac{i}{\hbar} \omega S_z t\right) (c_+ |+\rangle + c_- |-\rangle) \\ &= c_+ \exp\left(-\frac{i\omega t}{2}\right) |+\rangle + c_- \exp\left(\frac{i\omega t}{2}\right) |-\rangle \end{aligned}$$

Caso particular:

$$\begin{aligned} |\alpha\rangle &= |S_x; \frac{\hbar}{2}\rangle = \frac{1}{\sqrt{2}} |+\rangle + \frac{1}{\sqrt{2}} |-\rangle \\ |\alpha, t_0=0; t\rangle &= \frac{e^{-\frac{i\omega t}{2}}}{\sqrt{2}} |+\rangle + \frac{e^{\frac{i\omega t}{2}}}{\sqrt{2}} |-\rangle \end{aligned}$$

Podemos calcular neste caso a Autocorrelação desse estado:

$$\begin{aligned}
C(t) &= \langle \alpha | U(t,0) | \alpha \rangle = \langle \alpha | \alpha, t_0=0; t \rangle \\
&= \left(\frac{1}{\sqrt{2}} \langle + | + \frac{1}{\sqrt{2}} \langle - | \right) \left(\frac{e^{-i\omega t/2}}{\sqrt{2}} | + \rangle + \frac{e^{i\omega t/2}}{\sqrt{2}} | - \rangle \right) \\
&= \frac{1}{2} e^{-i\omega t/2} \langle + | + \rangle + \frac{1}{2} e^{i\omega t/2} \langle - | - \rangle \\
&= \frac{e^{-i\omega t/2} + e^{i\omega t/2}}{2} = \cos \frac{\omega t}{2}
\end{aligned}$$

Valores distintos de C(t):

- i) C = 0, correlação nula; $\frac{\omega t}{2} = (2n+1)\frac{\pi}{2}$
- ii) C = -1, anti-correlação perfeita; $\frac{\omega t}{2} = (2n+1)\pi$
- iii) C = +1, correlação perfeita, $\frac{\omega t}{2} = 2n\pi$

Seja $\Delta E = \hbar\omega = |E_+ - E_-|$ a diferença de energia. Para correlação nula temos que esperar Δt dado por

$$\frac{\Delta E}{\hbar} \frac{\Delta t}{2} = \frac{\pi}{2},$$

ou

$$\Delta E \cdot \Delta t = \pi \hbar = \pi \frac{h}{2\pi} = \frac{h}{2}.$$

Outra vez obtemos uma relação do tipo

$$\Delta E \cdot \Delta t \sim h$$

Neste caso, o estado quântico é reconstruído completamente para tempo T (período)

$$\frac{\Delta E}{\hbar} \frac{T}{2} = 2\pi$$

$$T = 4\pi \hbar (\Delta E)^{-1} = \frac{2\hbar}{\Delta E}$$

$$\omega = \frac{2\pi}{T} = \frac{2\pi \Delta E}{4\pi \hbar} = \frac{\Delta E}{2\hbar}$$

frequência de Rabi