

## El propagador de la ecuación de Schrödinger

Desarrollo de un  $|\psi, t\rangle$  arbitrario en la base  $\{|E\rangle\}$  de autoestados de  $H$ ,  $H|E\rangle = E|E\rangle$

$$|\psi, t\rangle = \sum_E |E\rangle \langle E|\psi, t\rangle \quad \rightarrow \quad |\psi, t'\rangle = \sum_E e^{-\frac{i}{\hbar}E(t'-t)} |E\rangle \langle E|\psi, t\rangle$$

Multiplicando por  $\langle r'|$ , insertando  $\hat{1} = \int |\mathbf{r}\rangle \langle \mathbf{r}| d\mathbf{r}$ , y usando  $\langle \mathbf{r}'|\psi, t'\rangle = \psi(\mathbf{r}', t')$ :

$$\psi(\mathbf{r}', t') = \int \left[ \sum_E \langle \mathbf{r}'|E\rangle \langle E|\mathbf{r}\rangle e^{-\frac{i}{\hbar}E(t'-t)} \right] \psi(\mathbf{r}, t) d\mathbf{r}$$

$$\psi(\mathbf{r}', t') = \int K(\mathbf{r}'t', \mathbf{r}t) \psi(\mathbf{r}, t) d\mathbf{r} \quad \text{con} \quad K(\mathbf{r}'t', \mathbf{r}t) \equiv \sum_E \langle \mathbf{r}'|E\rangle \langle E|\mathbf{r}\rangle e^{-\frac{i}{\hbar}E(t'-t)}$$

La amplitud de encontrar el sistema en  $(\mathbf{r}', t')$  es:

1. la amplitud de encontrarlo en  $(\mathbf{r}, t)$
2. por la amplitud que se “propague” de  $(\mathbf{r}, t)$  a  $(\mathbf{r}', t')$
3. integrado sobre todo  $\mathbf{r}$ .

## El propagador en términos de la representación de Heisenberg

$$\begin{aligned}K(\mathbf{r}'t', \mathbf{r}t) &= \sum_E \langle \mathbf{r}' | E \rangle \langle E | \mathbf{r} \rangle e^{-\frac{i}{\hbar} E(t'-t)} \\ &= \sum_E \langle \mathbf{r}' | e^{-\frac{i}{\hbar} H(t'-t)} | E \rangle \langle E | \mathbf{r} \rangle \\ &= \langle \mathbf{r}' | e^{-\frac{i}{\hbar} H(t'-t)} | \mathbf{r} \rangle \\ &= \langle \mathbf{r}' | e^{-\frac{i}{\hbar} H t'} e^{\frac{i}{\hbar} H t} | \mathbf{r} \rangle\end{aligned}$$

$$\boxed{K(\mathbf{r}'t', \mathbf{r}t) = \langle \mathbf{r}'t' | \mathbf{r}t \rangle}$$

donde  $|\mathbf{r}'t'\rangle$  es el autoestado de  $\mathbf{R}^H(t')$ , el operador posición en la representación de Heisenberg en el instante  $t'$ :  $\mathbf{R}^H(t') |\mathbf{r}'t'\rangle = \mathbf{r}' |\mathbf{r}'t'\rangle$

## Interpretación del propagador como suma de caminos

Podemos descomponer el propagador en paso intermedios, utilizando

la relación de completitud a  $t$  fijo,  $\int |\mathbf{r}_i t_i\rangle \langle \mathbf{r}_i t_i| d\mathbf{r}_i = \hat{1}$ , con  $t_n > t_i > t_1$ :

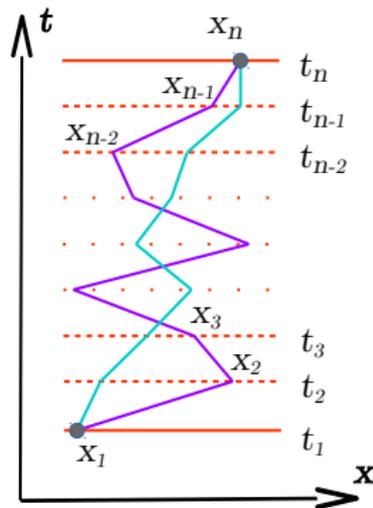
$$\langle \mathbf{r}_n t_n | \mathbf{r}_1 t_1 \rangle = \int \langle \mathbf{r}_n t_n | \mathbf{r}_i t_i \rangle \langle \mathbf{r}_i t_i | \mathbf{r}_1 t_1 \rangle d\mathbf{r}_i$$

Dividiendo  $(t_1, t_n)$  en  $n-1$  partes iguales,  $t_i - t_{i-1} = \frac{t_n - t_1}{n-1}$ ,

con  $t_n > t_{n-1} > t_{n-2} > \dots > t_3 > t_2 > t_1$ :

$$\begin{aligned} \langle \mathbf{r}_n t_n | \mathbf{r}_1 t_1 \rangle &= \int d\mathbf{r}_{n-1} \int d\mathbf{r}_{n-2} \cdots \int d\mathbf{r}_3 \int d\mathbf{r}_2 \langle \mathbf{r}_n t_n | \mathbf{r}_{n-1} t_{n-1} \rangle \times \\ &\quad \times \langle \mathbf{r}_{n-1} t_{n-1} | \mathbf{r}_{n-2} t_{n-2} \rangle \times \cdots \times \langle \mathbf{r}_3 t_3 | \mathbf{r}_2 t_2 \rangle \times \langle \mathbf{r}_2 t_2 | \mathbf{r}_1 t_1 \rangle \end{aligned}$$

El propagador es una suma sobre todos los caminos que van de  $(\mathbf{r}_1, t_1)$  a  $(\mathbf{r}_n, t_n)$ .



## La integral de camino en Mecánica Clásica

El principio de Hamilton establece que la dinámica de una partícula está gobernada por la acción  $S$ :

$$S \equiv \int_{t_1}^{t_2} \mathcal{L}(\mathbf{r}, \dot{\mathbf{r}}, t) dt$$

donde la integral depende del camino  $\mathbf{r}(t)$ , y  $\mathcal{L}(\mathbf{r}, \dot{\mathbf{r}}, t)$  es el lagrangiano.

Para una partícula en un potencial  $V(\mathbf{r})$ ,  $\mathcal{L} = \frac{1}{2}m\dot{\mathbf{r}}^2 - V(\mathbf{r})$ .

La trayectoria  $\mathbf{r}(t)$  seguida para ir de  $(\mathbf{r}_1, t_1)$  a  $(\mathbf{r}_2, t_2)$  será aquella que hace estacionaria la acción, y satisface  $\mathbf{r}(t_1) = \mathbf{r}_1$  y  $\mathbf{r}(t_2) = \mathbf{r}_2$ .

## Cuantización à la Feynman

La acción clásica determina cuanto contribuye cada camino al propagador cuántico

$$\langle x_k t_k | x_{k-1} t_{k-1} \rangle \sim e^{\frac{i}{\hbar} S(k, k-1)} \quad \text{con} \quad S(k, k-1) \equiv \int_{t_{k-1}}^{t_k} \mathcal{L}(x, \dot{x}, t) dt$$

Así, *producto* de las amplitudes corresponde a *suma* de las acciones

$$\langle x_n t_n | x_1 t_1 \rangle = \prod_{k=2}^n \langle x_k t_k | x_{k-1} t_{k-1} \rangle \sim \prod_{k=2}^n \exp\left[\frac{i}{\hbar} S(k, k-1)\right] = \exp\left[\frac{i}{\hbar} \sum_{k=2}^n S(k, k-1)\right] = \exp\left[\frac{i}{\hbar} S(n, 1)\right]$$

El propagador se obtiene sumando sobre todos los caminos

$$\langle x_n t_n | x_1 t_1 \rangle \sim \sum_{\text{camino}} \exp\left[\frac{i}{\hbar} S(n, 1)\right]$$

## La integral de camino de Feynman

Para que  $S$  determine la contribución de cada camino, tiene que ir en el exponente.

Por unidades, hay que dividir por una constante que tenga unidades de acción:  $\hbar$

Su magnitud hay que medirla, determina la importancia relativa de caminos vecinos.

Para  $\hbar \rightarrow 0$ , sólo contribuyen las trayectorias vecinas a las clásicas.

Para hallar la constante de proporcionalidad  $C$  (que tiene unidades  $[L]^{-1}$ )

$$\langle x_k t_k | x_{k-1} t_{k-1} \rangle = C \exp \left[ \frac{i}{\hbar} S(k, k-1) \right]$$

pedimos  $\lim_{\Delta t \rightarrow 0} \langle x_k t_k | x_{k-1} t_{k-1} \rangle = \delta(x_k - x_{k-1})$  con  $\Delta t = t_{k-1} - t_k$ .

## La integral de camino de Feynman

$$\lim_{\Delta t \rightarrow 0} S(k, k-1) = \int_{t_{k-1}}^{t_k} \mathcal{L} dt = \Delta t \left[ \frac{m}{2} \left( \frac{x_k - x_{k-1}}{\Delta t} \right)^2 - V \left( \frac{x_k + x_{k-1}}{2} \right) \right] = \frac{m(x_k - x_{k-1})^2}{2\Delta t}$$

$$\lim_{\Delta t \rightarrow 0} \langle x_k t_k | x_{k-1} t_{k-1} \rangle = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} C \exp \left[ \frac{i}{\hbar} S(k, k-1) \right] = C \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \exp \left[ \frac{im}{2\hbar} \frac{(x_k - x_{k-1})^2}{\Delta t} \right] =$$

$$= C \sqrt{i\pi \frac{2\hbar\Delta t}{m}} \delta(x_k - x_{k-1}) \quad \text{pues} \quad \lim_{\epsilon \rightarrow 0} \frac{1}{\sqrt{i\pi\epsilon}} \exp \left[ \frac{ix^2}{\epsilon} \right] = \delta(x)$$

Entonces  $\lim_{\Delta t \rightarrow 0} \langle x_k t_k | x_{k-1} t_{k-1} \rangle = \delta(x_k - x_{k-1}) \quad \Rightarrow$

$$C = \sqrt{\frac{m}{2\pi i \hbar \Delta t}}$$

## La integral de camino de Feynman

$$\lim_{\Delta t \rightarrow 0} \langle x_k t_k | x_{k-1} t_{k-1} \rangle = \left( \frac{m}{2\pi i \hbar \Delta t} \right)^{\frac{1}{2}} \exp \left[ \frac{i}{\hbar} S(k, k-1) \right]$$

$$\langle x_f t_f | x_i t_i \rangle = \lim_{n \rightarrow \infty} \left( \frac{m}{2\pi i \hbar \Delta t} \right)^{\frac{n-1}{2}} \int dx_{n-1} \int dx_{n-2} \cdots \int dx_3 \int dx_2 \prod_{k=2}^n \exp \left[ \frac{i}{\hbar} S(k, k-1) \right]$$

Definiendo  $\int_{x_i}^{x_f} \mathcal{D}[x(t)] \equiv \lim_{n \rightarrow \infty} \left( \frac{m}{2\pi i \hbar \Delta t} \right)^{\frac{n-1}{2}} \int dx_{n-1} \int dx_{n-2} \cdots \int dx_3 \int dx_2$

$$\langle x_f t_f | x_i t_i \rangle = \int_{x_i}^{x_f} \mathcal{D}[x(t)] \exp \left[ \frac{i}{\hbar} \int_{t_i}^{t_f} \mathcal{L} dt \right]$$

## El efecto Bohm-Aharonov

En presencia de un campo  $\mathbf{A}(\mathbf{r})$ , el lagrangiano es  $\mathcal{L} = \frac{1}{2} m \dot{\mathbf{r}} + \frac{q}{c} \dot{\mathbf{r}} \cdot \mathbf{A} = \mathcal{L}_0 + \frac{q}{c} \dot{\mathbf{r}} \cdot \mathbf{A}$

Para un dado camino  $\mathbf{r}(t)$  la acción es  $S = \int_0^t \mathcal{L}_0 dt + \frac{q}{c} \int_0^t dt \frac{d\mathbf{r}}{dt} \cdot \mathbf{A} = S_0 + \frac{q}{c} \int_0^t \mathbf{A} \cdot d\mathbf{r}$

$$\begin{aligned} \langle x_f t_f | x_i t_i \rangle &= \int \mathcal{D}[\mathbf{r}(t)] \exp \left[ \frac{i}{\hbar} S \right] = \int_U \mathcal{D}[\mathbf{r}(t)] \exp \left[ \frac{i}{\hbar} S_0 \right] \exp \left[ \frac{iq}{\hbar c} \int \mathbf{A} \cdot d\mathbf{r} \right] + \\ &+ \int_D \mathcal{D}[\mathbf{r}(t)] \exp \left[ \frac{i}{\hbar} S_0 \right] \exp \left[ \frac{iq}{\hbar c} \int \mathbf{A} \cdot d\mathbf{r} \right] \\ &= \exp \left[ \frac{iq}{\hbar c} \int_U \mathbf{A} \cdot d\mathbf{r} \right] \int_U \mathcal{D}[\mathbf{r}(t)] \exp \left[ \frac{i}{\hbar} S_0 \right] + \\ &+ \exp \left[ \frac{iq}{\hbar c} \int_D \mathbf{A} \cdot d\mathbf{r} \right] \int_D \mathcal{D}[\mathbf{r}(t)] \exp \left[ \frac{i}{\hbar} S_0 \right] \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} |\langle x_f t_f | x_i t_i \rangle|^2 &= \left| \int_U \mathcal{D}[\mathbf{r}(t)] \exp \left[ \frac{i}{\hbar} S_0 \right] \right|^2 + \left| \int_D \mathcal{D}[\mathbf{r}(t)] \exp \left[ \frac{i}{\hbar} S_0 \right] \right|^2 + \\ &+ 2\Re \left\{ \left[ \int_U \mathcal{D} \right] \left[ \int_D \mathcal{D} \right]^* \underbrace{\exp \left[ \frac{iq}{\hbar c} \int_U \mathbf{A} \cdot d\mathbf{r} - \frac{iq}{\hbar c} \int_D \mathbf{A} \cdot d\mathbf{r} \right]}_{\exp \left[ \frac{iq}{\hbar c} \oint \mathbf{A} \cdot d\mathbf{r} \right] = \exp \left[ \frac{iq}{\hbar c} \Phi_B \right]} \right\} \end{aligned}$$

## El efecto Bohm-Aharonov

Por simetría

$$\int_U \mathcal{D}[\mathbf{r}(t)] \exp\left[\frac{i}{\hbar} S_0\right] = \int_D \mathcal{D}[\mathbf{r}(t)] \exp\left[\frac{i}{\hbar} S_0\right] \equiv I$$

Entonces

$$\begin{aligned} |\langle x_f t_f | x_i t_i \rangle|^2 &= 2 |I|^2 + 2 \Re \left\{ |I|^2 \exp\left[\frac{iq}{\hbar c} \Phi_B\right] \right\} \\ &= 2 |I|^2 \left( 1 + \cos \frac{2\pi q}{\hbar c} \Phi_B \right) \\ &= 4 |I|^2 && \text{para } \Phi_B = 0 \\ &= 0 && \text{para } \Phi_B = \frac{\pi \hbar c}{q} \\ &= 4 |I|^2 && \text{para } \Phi_B = \frac{2\pi \hbar c}{q} \end{aligned}$$

$$\frac{2\pi \hbar c}{e} = 4.13 \times 10^{-7} \text{ G cm}^2$$

## Cuántica en un campo gravitatorio

En clásica la masa se cancela:  $H = \frac{p^2}{2m} + mV_g \longrightarrow \ddot{\mathbf{r}} + \vec{\nabla}V_g = 0$

En cuántica, no:  $-\frac{\hbar^2}{2m}\nabla^2\psi + mV_g\psi = i\hbar\frac{\partial\psi}{\partial t} \longrightarrow -\frac{1}{2}\left[\frac{\hbar}{m}\right]^2\nabla^2\psi + V_g\psi = i\left[\frac{\hbar}{m}\right]\frac{\partial\psi}{\partial t}$

Lo mismo pasa en la cuantización de Feynman:

$$\begin{aligned}\langle \mathbf{r}_k t_k | \mathbf{r}_{k-1} t_{k-1} \rangle &= \sqrt{\frac{m}{2\pi i\hbar\Delta t}} \exp\left[\frac{i}{\hbar} \int_{t_{k-1}}^{t_k} \mathcal{L} dt\right] \\ &= \sqrt{\frac{m}{2\pi i\hbar\Delta t}} \exp\left[\frac{i}{\hbar} \int_{t_{k-1}}^{t_k} \left(\frac{1}{2}m\dot{\mathbf{r}}^2 - mgz\right) dt\right] \\ &= \sqrt{\frac{m}{\hbar} \frac{1}{2\pi i\hbar\Delta t}} \exp\left[i \frac{m}{\hbar} \int_{t_{k-1}}^{t_k} \left(\frac{1}{2}\dot{\mathbf{r}}^2 - gz\right) dt\right]\end{aligned}$$

- ▶ La masa aparece en la combinación  $\frac{\hbar}{m}$
- ▶ Los estados ligados gravitatorios dependen de la masa (p. ej, “átomo”  $n - e$ )
- ▶  $\hbar \rightarrow 0$  (cuántica  $\rightarrow$  clásica): desaparece la dependencia en  $m$
- ▶ También desaparece si se calcula  $\langle \mathbf{R} \rangle(t)$  a partir de Schrödinger:  $\frac{d^2\langle \mathbf{R} \rangle}{dt^2} = -g\hat{z}$

## La fuerza de Coriolis en cuántica

$$\mathcal{L}(\mathbf{r}, \dot{\mathbf{r}}) = \frac{1}{2} m \dot{\mathbf{r}}^2 - V(\mathbf{r}) + m (\boldsymbol{\Omega} \times \mathbf{r}) \cdot \dot{\mathbf{r}} + \frac{1}{2} m [r^2 \Omega^2 - (\mathbf{r} \cdot \boldsymbol{\Omega})^2]$$

Remplazando en las ecuaciones de Lagrange  $\frac{d}{dt} \left( \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\mathbf{r}}} \right) - \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \mathbf{r}} = 0$

$$m \ddot{\mathbf{r}} = -\nabla V(\mathbf{r}) - 2m \boldsymbol{\Omega} \times \dot{\mathbf{r}} - m \boldsymbol{\Omega} \times (\boldsymbol{\Omega} \times \mathbf{r}) = \mathbf{F}_{\text{ext}} + \mathbf{F}_{\text{cor}} + \mathbf{F}_{\text{centr}}$$

Coriolis agrega un término a la acción:

$$S = S_0 + \int m (\boldsymbol{\Omega} \times \mathbf{r}) \cdot \dot{\mathbf{r}} dt = S_0 + \int m (\boldsymbol{\Omega} \times \mathbf{r}) \cdot d\boldsymbol{\ell}$$

e introduce una diferencia de fase entre caminos alternativos:

$$\begin{aligned} \Delta \Phi &= \frac{1}{\hbar} \int_2 \mathcal{L} dt - \frac{1}{\hbar} \int_1 \mathcal{L} dt = \frac{1}{\hbar} \oint \mathcal{L} dt = \frac{m}{\hbar} \oint (\boldsymbol{\Omega} \times \mathbf{r}) \cdot d\boldsymbol{\ell} \\ &= \frac{m}{\hbar} \iint [\nabla \times (\boldsymbol{\Omega} \times \mathbf{r})] \cdot d\mathbf{S} = \frac{m}{\hbar} \iint 2 \boldsymbol{\Omega} \cdot d\mathbf{S} = \frac{2m}{\hbar} \boldsymbol{\Omega} \cdot \mathbf{A} \end{aligned}$$

## Rotación en $4\pi$ del neutrón

El momento magnético de una partícula es proporcional a su espín:  $\boldsymbol{\mu} = \gamma \mathbf{S}$

Para el neutrón  $S_z = \frac{\hbar}{2}$  resulta  $\mu_n = \mu_z = \frac{\gamma \hbar}{2} = \frac{\gamma \hbar}{4\pi} \rightarrow \gamma = \frac{4\pi \mu_n}{\hbar}$

El hamiltoniano en un  $\mathbf{B} = B \hat{z}$  es:  $H = -\boldsymbol{\mu} \cdot \mathbf{B} = -\mu_z B = -\gamma B S_z$

y la evolución temporal equivale a una rotación en  $z$ :

$$U_T(t) = \exp\left(-\frac{i}{\hbar} tH\right) = \exp\left(\frac{i}{\hbar} t\gamma B S_z\right) \quad U_R(\hat{z}, \theta) = \exp\left(-\frac{i}{\hbar} \theta S_z\right) \rightarrow \Delta\theta = t\gamma B$$

En una rotación  $\Delta\theta$ , un espín  $\frac{\hbar}{2}$  cambia su fase en  $\beta = \frac{\Delta\theta}{2}$ :

$$\exp\left(-\frac{i}{\hbar} \Delta\theta S_z\right) = \exp\left(-\frac{i\Delta\theta}{2}\right)$$

Si recorre una distancia  $\ell$ :  $t = \frac{\ell}{v} = \frac{m\ell}{mv} = \frac{m\ell}{p} = \frac{m\ell\lambda}{h} = t$

$$\Delta\theta = t\gamma B = \frac{m\ell\lambda}{h} \frac{4\pi\mu_n}{h} B \rightarrow \beta = \frac{\Delta\theta}{2} \rightarrow$$

$$\beta = \frac{2\pi\mu_n B \ell \lambda}{h^2}$$