

Transformaciones de Galileo

Actúa en $\mathbb{R}^3 \times \mathbb{R}$ como

$$g: \mathbb{R}^4 \rightarrow \mathbb{R}^4$$

$$\begin{pmatrix} t^g \\ \vec{r}^g \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 & \vec{0} \\ \vec{v} & R \end{pmatrix} \begin{pmatrix} t \\ \vec{r} \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} \tau \\ \vec{a} \end{pmatrix}$$

$$x = (\vec{r}, t) \rightarrow (\vec{r}^g, t^g) = x^g \text{ con}$$

$$\begin{pmatrix} t^g \\ \vec{r}^g \\ 1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 & 0 & \tau \\ \vec{v} & R & \vec{a} \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} t \\ \vec{r} \\ 1 \end{pmatrix}$$

$$\vec{r}^g = R\vec{r} + \vec{v}t + \vec{a}, \quad t^g = t + \tau$$

donde R es una rotación, \vec{v} la velocidad del boost, \vec{a} una t. espacial y τ una traslación temporal. Es un grupo de Lie de dim.

$$3 + 3 + 3 + 1 = 10$$

$$g = g(R, \vec{v}, \vec{a}, \tau)$$

$$\vec{v} = g\vec{v}$$

contiene rotaciones y traslaciones como subgrupos.

La ley de composición se obtiene haciendo dos transf. sucesivas

$$\begin{aligned} (\vec{r}, t)^{g_1 g_2} &= ((\vec{r}, t)^{g_2})^{g_1} = (R_2 \vec{r} + \vec{v}_2 t + \vec{a}_2, t + \tau_2)^{g_1} = \\ &= (R_1 (R_2 \vec{r} + \vec{v}_2 t + \vec{a}_2) + \vec{v}_1 (t + \tau_2) + \vec{a}_1, t + \tau_2 + \tau) \end{aligned}$$

de donde

$$R_{12} = R_1 R_2, \quad \vec{v}_{12} = \vec{v}_1 + R_1 \vec{v}_2, \quad \vec{a}_{12} = \vec{a}_1 + R_1 \vec{a}_2 + \vec{v}_1 \tau_2, \quad \tau_{12} = \tau_1 + \tau_2$$

que además confirma que es cerrado. El neutro es

$$e = g(1, \vec{0}, \vec{0}, 0)$$

$$\text{y el inverso es } g^{-1} = g(R^{-1}, -R^{-1}\vec{v}, -R^{-1}\vec{a} + \vec{v}\tau, -\tau)$$

(da igual calcularlo por la derecha o por la izquierda)

Para una t. infinitesimal

$$\delta \vec{r} = \delta \vec{\omega} \times \vec{r} + t \delta \vec{v} + \delta \vec{a}, \quad \delta t = \delta \tau$$

y también, aplicando dos t. inf. sucesivas

$$\delta_1 \delta_2 \vec{r} = \delta_1 (\delta_2 \vec{\omega} \times \vec{r} + \dots)$$

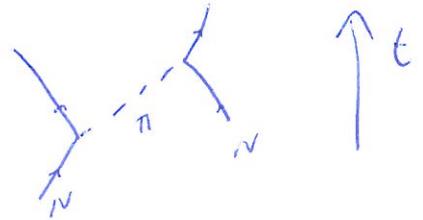
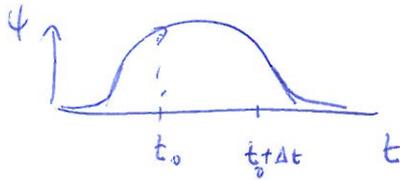
(generadores)

→ 6 Galileos extendidos (rotaciones espaciales y t.)

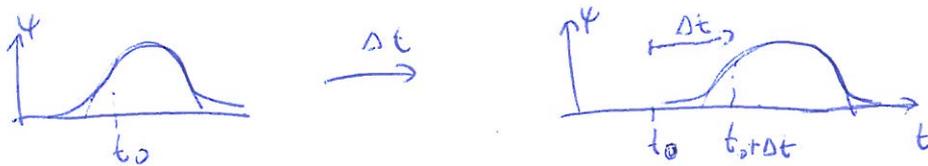
$U(\Delta t) = e^{-i\Delta t \hat{H}} \psi(t_0)$ es como se ve ψ en tiempo Δt después

\equiv punto de vista pasivo (el observador se ha movido

de $t=t_0$ a $t=t_0+\Delta t$)



si el entzo se mueve activamente por Δt



$$e^{-i\Delta t \hat{G}}$$

el observador, que no se mueve de t_0 , verá $|\psi\rangle = e^{+i\Delta t \hat{H}} |\psi_0\rangle$

\Rightarrow ~~se~~ $-\hat{H}$ generador de la t. activa.

Galileo

$$X = (\vec{r}, t) \in \mathbb{R}^4$$

$$\delta X = (\delta \vec{\omega} \times \vec{r} + t \delta \vec{\omega} + \delta \vec{a}, \delta \tau)$$

$$\delta G = -i \delta x^\mu \partial_\mu = -i \delta \vec{r} \cdot \vec{\nabla} - i \delta \tau \partial_t$$

$$= -i (\delta \vec{\omega} \times \vec{r} + t \delta \vec{\omega} + \delta \vec{a}) \cdot \vec{\nabla} - i \delta \tau \partial_t$$

$$= \mathbb{R} \cdot \delta \vec{a} \cdot \vec{P} + \delta \vec{\omega} \cdot \vec{J} + \delta \vec{\omega} \cdot \vec{K} - \delta \tau H$$

$$\vec{P} = -i \vec{\nabla}$$

$$\vec{J} = -i \vec{r} \times \vec{\nabla} = \vec{r} \times \vec{P}$$

en $L^2(\mathbb{R}^n)$

$$\vec{K} = -i t \vec{\nabla} = t \vec{P}$$

$$H = i \partial_t$$

$$[J_i, J_j] = i \epsilon_{ijk} J_k$$

$$[P_i, P_j] = 0 \quad [K_i, K_j] = 0$$

$$[J_i, P_j] = i \epsilon_{ijk} P_k$$

$$[J_i, K_j] = i \epsilon_{ijk} K_k \quad [\vec{J}, H] = 0$$

$$[K_i, P_j] = 0$$

$$[\vec{P}, H] = 0$$

$$[\vec{K}, H] = -i \vec{P}$$

0, no rep $L^2(\mathbb{R}^4)$ no física (la física es $L^2(\mathbb{R}^3)$)

q: $(i \partial_t, \vec{P})$ pero en K $[\vec{K}, \vec{P}] \neq 0$.

una $[A, B]$ (o $[A, A]$) derivaciones.

\vec{r} no pertenece al conmutador de los ops (ni que \vec{r} existe)

haber a la en detalle

$$\langle \underbrace{M_{hh}} \quad \underbrace{M_{hh}^\dagger} \quad M_{he} \quad M_{eh}^\dagger \rangle$$

$$A^2 B_1 = A^2 (B_2 + D_B) = D_B(A^2)$$

$$\begin{aligned} A(B_2 + D_B)^2 &= AB_2^2 + 2AB_2 D_B + AD_B^2 \\ &= D_B^2 A + AB_2^2 + 2(D_B A)B \end{aligned}$$

$$\delta_1(\vec{r}, t) = (\delta_1 \vec{\omega} \times \vec{r} + t \delta_1 \vec{v} + \delta_1 \vec{a}, \delta_1 \tau)$$

$$\delta_1 \delta_2(\vec{r}, t) = (\delta_1 \vec{\omega} \times (\delta_2 \vec{\omega} \times \vec{r} + t \delta_2 \vec{v} + \delta_2 \vec{a}) + \delta_2 \vec{v} + \delta_2 \vec{a}, 0)$$

$$(\vec{r}, t) \xrightarrow{2} (\vec{r} + \delta_2 \vec{r}, \mathcal{E} + \delta_2 \mathcal{E})$$

$$= (\vec{r} + \delta_2 \vec{\omega} \times \vec{r} + t \delta_2 \vec{\omega} + \delta_2 \vec{a}, t + \delta_2 \tau)$$

$$\delta_{[1,2]} = [\delta_1, \delta_2]$$

$$= \delta_{12} - \delta_{21}$$

$$\xrightarrow{1} (\vec{r} + \delta_2 \vec{\omega} \times \vec{r} + t \delta_2 \vec{\omega} + \delta_2 \vec{a} + \delta_1 \vec{\omega} \times (\vec{r} + \delta_2 \vec{\omega} \times \vec{r} + t \delta_2 \vec{\omega} + \delta_2 \vec{a})$$

$$+ (t + \delta_2 \tau) \delta_1 \vec{\omega} + \delta_1 \vec{a}, t + \delta_2 \tau + \delta_1 \tau) = (\vec{r}, t) + \delta_{[1,2]}(\vec{r}, t)$$

$$\delta_{[1,2]}(\vec{r}, t) = (\delta_{12} - \delta_{21})(\vec{r}, t)$$

$$= (\delta_1 \vec{\omega} \times (\delta_2 \vec{\omega} \times \vec{r}) - \delta_2 \vec{\omega} \times (\delta_1 \vec{\omega} \times \vec{r}) + t \delta_1 \vec{\omega} \times \delta_2 \vec{\omega} - t \delta_2 \vec{\omega} \times \delta_1 \vec{\omega}$$

$$+ \delta_1 \vec{\omega} \times \delta_2 \vec{a} - \delta_2 \vec{\omega} \times \delta_1 \vec{a} + \delta_2 \tau \delta_1 \vec{\omega} - \delta_1 \tau \delta_2 \vec{\omega}, 0)$$

$$\Rightarrow \delta_{[1,2]} \vec{\omega} = (\delta_1 \vec{\omega} \times \delta_2 \vec{\omega})$$

$$\delta_{[1,2]} \vec{\omega} = \delta_1 \vec{\omega} \times \delta_2 \vec{\omega} - \delta_2 \vec{\omega} \times \delta_1 \vec{\omega}$$

$$\delta_{[1,2]} \vec{a} = \delta_1 \vec{\omega} \times \delta_2 \vec{a} - \delta_2 \vec{\omega} \times \delta_1 \vec{a} + (\delta_2 \tau \delta_1 \vec{\omega} - \delta_1 \tau \delta_2 \vec{\omega})$$

$$\delta_{[1,2]} \tau = 0$$

Quintessential

$$\delta_{[1,2]} a^k = \delta_{12} a^k - \delta_{21} a^k = c_{ij}^k \delta_1 a^i \delta_2 a^j$$

by calculating $\delta_{12} \vec{\omega}$, $\delta_{21} \vec{\omega}$ etc. for separate

rotations the law of multiplication: $R_{12} = R_1 R_2$

which means that $\delta_2 \vec{r} = \delta_2 \vec{\omega} \times \vec{r}$ $\delta_{12} \vec{\omega} = \delta_1 \vec{\omega} \times \delta_2 \vec{\omega}$

$$\vec{r} \xrightarrow{2} \vec{r} + \delta_2 \vec{\omega} \times \vec{r} \xrightarrow{1} \vec{r} + \delta_2 \vec{\omega} \times \vec{r} + \delta_1 \vec{\omega} \times (\vec{r} + \delta_2 \vec{\omega} \times \vec{r})$$

$$= \vec{r} + (\delta_1 \vec{\omega} + \delta_2 \vec{\omega}) \times \vec{r} + \delta_1 \vec{\omega} \times (\delta_2 \vec{\omega} \times \vec{r})$$

$$= \vec{r} + (\delta_1 \vec{\omega} + \delta_2 \vec{\omega}) \times \vec{r} + \delta_1 \vec{\omega} \cdot \vec{r} \delta \vec{\omega}_2 - \delta_2 \vec{\omega} \cdot \vec{r} \delta \vec{\omega}_1$$

$$+ \frac{1}{2} (\delta_1 \vec{\omega} \times \delta_2 \vec{\omega}) \times \vec{r} + \frac{1}{2} \delta_1 \vec{\omega} \delta_2 \vec{\omega} \cdot \vec{r}$$

$$R_{12} \vec{u} = R_1 R_2 \vec{u} = R_1 (\vec{u} + \vec{\omega}_2 \times \vec{u}) = \vec{u} + \vec{\omega}_2 \times \vec{u} + \vec{\omega}_1 \times \vec{u} + \vec{\omega}_1 \times (\vec{\omega}_2 \times \vec{u})$$

$$\begin{aligned} \mathcal{D}_{[12]} \vec{u} &= \vec{\omega}_1 \times (\vec{\omega}_2 \times \vec{u}) - \vec{\omega}_2 \times (\vec{\omega}_1 \times \vec{u}) \\ &= (\vec{\omega}_1 \cdot \vec{u} \vec{\omega}_2 - \vec{\omega}_1 \cdot \vec{\omega}_2 \vec{u}) - \chi_{12} = (\vec{\omega}_1 \cdot \vec{u}) \vec{\omega}_2 - (\vec{\omega}_2 \cdot \vec{u}) \vec{\omega}_1 \\ &= (\vec{\omega}_1 \times \vec{\omega}_2) \times \vec{u} \quad \text{bajo rotaciones} \quad R_{(1,2)} = 1 + (\vec{\omega}_1 \times \vec{\omega}_2) \times \end{aligned}$$

$$\delta_{(1,2)} \vec{\omega} = \delta_1 \vec{\omega} \times \delta_2 \vec{\omega}$$

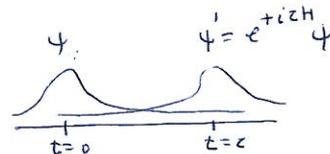
$$\delta_{[12]} \vec{\sigma} = (\delta_1 \vec{\sigma} + \delta_2 \vec{\sigma} + \delta_1 \vec{\omega} \times \delta_2 \vec{\sigma}) - \chi_{12} = \delta_1 \vec{\omega} \times \delta_2 \vec{\sigma} - \delta_2 \vec{\omega} \times \delta_1 \vec{\sigma}$$

$$\delta_{[12]} \vec{a} = \delta_1 \vec{\omega} \times \delta_2 \vec{a} - \delta_2 \vec{\omega} \times \delta_1 \vec{a} + \delta_1 \vec{\sigma} \delta_2 \tau - \delta_2 \vec{\sigma} \delta_1 \tau$$

$$\delta_{[12]} \tau = 0$$

Para los generadores apropiados tomamos el siguiente convenio

$$-i\delta G = -i\delta\vec{\omega} \cdot \vec{J} - i\delta\vec{\sigma} \cdot \vec{K} - i\delta\vec{a} \cdot \vec{P} + i\delta z H$$



por def. de $\vec{J}, \vec{K}, \vec{P}, H$ (H genera t. temporales positivas y $\vec{J}, \vec{K}, \vec{P}, -H$ activas)

Notar que $\vec{\omega}, \vec{\sigma}, \vec{a}, \tau$ son coord. normales cada uno en su subgrupo correspondiente pero no en el grupo completo, de modo que

$$U(R, \vec{\sigma}, \vec{a}, \tau) = e^{i\tau H} \underbrace{e^{-i\vec{a} \cdot \vec{P}} e^{-i\vec{k} \cdot \vec{\sigma}}}_{\text{conmutan}} e^{-i\vec{\omega} \cdot \vec{J}} \neq e^{i\tau H - i\vec{a} \cdot \vec{P} - i\vec{k} \cdot \vec{\sigma} - i\vec{\omega} \cdot \vec{J}} \quad \text{en general}$$

Ahora pueden leerse las cts de estructura de $\delta_{(12)} a_k = C_{ijk} \delta_1 a_i \delta_2 a_j$

por ej. para rotaciones $C_{ijk} = \epsilon_{ijk} \quad [G_i, G_j] = i\epsilon_{ijk} G_k$

o bien directamente, usando $\delta_{[12]} G = [\delta_1 G, \delta_2 G]$

$$[\delta_1 \vec{\omega} \cdot \vec{J}, \delta_2 \vec{\omega} \cdot \vec{J}] = i \delta_{[12]} \vec{\omega} \cdot \vec{J} = i \delta_1 \vec{\omega} \times \delta_2 \vec{\omega} \cdot \vec{J}$$

de donde $[J_i, J_j] = i\epsilon_{ijk} J_k$

$$g(1, \vec{0}, \vec{a}, 0) g(R, \vec{0}, \vec{0}, 0) g(1, \vec{0}, \vec{a}, 0)^{-1}$$

$$= g(R, \vec{0}, \vec{a}, 0) g(1, \vec{0}, -\vec{a}, 0)$$

$$= g(R, \vec{0}, \vec{a} - R\vec{a}, 0)$$

$$T_a R T_a^{-1} =$$

$$T_{a-Ra} R$$

$$= R T_{-a+Ra}$$

$$g(R, \vec{0}, \vec{0}, 0) g(1, \vec{0}, \vec{a}, 0) g(R, \vec{0}, \vec{a}, 0)^{-1}$$

$$= g(R, \vec{0}, R\vec{a}, 0) g(R', \vec{0}, \vec{0}, 0)$$

$$= g(1, \vec{0}, R\vec{a}, 0)$$

$$R T_a R^{-1} = T_{Ra}$$

$$g(R) g R_1 R(\hat{n}, \phi) R_1^{-1} = R(R_1 \hat{n}, \phi)$$

$$\vec{p} \sim p$$

$$T_{\vec{a}} \vec{r} T_{\vec{a}}^{-1} = \vec{r} - \vec{a}$$

$$\hat{r} |\vec{r}\rangle = \vec{r} |\vec{r}\rangle$$

$$T_{\vec{a}} \hat{r} T_{\vec{a}}^{-1} |\vec{r}\rangle = T_{\vec{a}} \hat{r} |\vec{r} - \vec{a}\rangle = (\vec{r} - \vec{a}) |\vec{r}\rangle$$

~~$$T_{\vec{a}} \hat{r} T_{\vec{a}}^{-1} T_{\vec{a}} |\vec{r}\rangle = T_{\vec{a}} \hat{r} T_{\vec{a}}^{-1} |\vec{r} - \vec{a}\rangle$$~~

$$\Rightarrow T_{\vec{a}} \hat{r} T_{\vec{a}}^{-1} = \vec{r} - \vec{a}$$

~~$$(\vec{r} - \vec{a}) |\vec{r} - \vec{a}\rangle$$~~

$$X^{g_1 g_2} = U_{g_1 g_2} X U_{g_1 g_2}^{-1} = U_{g_1} X^{g_2} U_{g_1}^{-1} = (X^{g_2})^{g_1}$$

(von $U^{-1} X U$
na kanonische form über)

$$\delta_{\vec{\omega}} \vec{p} = -\delta \vec{\omega} \times \vec{p} \quad \Rightarrow \quad U(R) \vec{p} U^{-1}(R) = R^{-1} \vec{p}$$

$$U_{R_2} \vec{p} U_{R_2}^{-1} = R_2^{-1} \vec{p}$$

$$\begin{aligned} U_{R_1} U_{R_2} \vec{p} U_{R_2}^{-1} U_{R_1}^{-1} &= U_{R_1} (R_2^{-1} \vec{p}) U_{R_1}^{-1} = R_2^{-1} (R_1^{-1} \vec{p}) \\ &= (R_1 R_2)^{-1} \vec{p} = U_{R_1 R_2} \vec{p} U_{R_1 R_2}^{-1} \end{aligned}$$

$$\left(1 - \frac{\delta \vec{\omega} \times}{N}\right)^N \xrightarrow{N \rightarrow \infty} R(\vec{\omega}) = e^{+i \vec{\omega} \cdot \vec{J}}$$

↑
matrix 3x3

$$(+i \omega_k J_k)_{ij} V_j = (-\vec{\omega} \times \vec{V})_i = -\epsilon_{ijk} \omega_j V_k = \epsilon_{ijk} \omega_k V_j$$

$$+i (J_k)_{ij} = \epsilon_{ijk} \quad (J_k)_{ij} = -i \epsilon_{ijk}$$

(sólo hay que tener cuidado de que con el convenio usen el generador es $-H$ en vez de H):

~~$[P_i, P_j] = i \epsilon_{ijk} P_k$~~

$$[\delta_1 \vec{\omega} \cdot \vec{J} + \delta_1 \vec{\sigma} \cdot \vec{K} + \delta_1 \vec{a} \cdot \vec{P} - \delta_1 \tau H, \delta_2 \vec{\omega} \cdot \vec{J} + \delta_2 \vec{\sigma} \cdot \vec{K} + \delta_2 \vec{a} \cdot \vec{P} - \delta_2 \tau H]$$

$$= i \delta_{[12]} \vec{\omega} \cdot \vec{J} + i \delta_{[12]} \vec{\sigma} \cdot \vec{K} + i \delta_{[12]} \vec{a} \cdot \vec{P} - i \delta_{[12]} \tau H$$

de donde

$$[J_i, J_j] = i \epsilon_{ijk} J_k, \quad [J_i, K_j] = i \epsilon_{ijk} K_k, \quad [J_i, P_j] = i \epsilon_{ijk} P_k$$

$$[K_i, H] = -i P_i, \quad [J_i, H] = 0, \quad [K_i, K_j] = 0, \quad [K_i, P_j] = 0$$

$$[P_i, P_j] = 0, \quad [P_i, H] = 0$$

comentar ^{por similitud.} subgrupos, ^{id. de Gal.} subgrupos invariantes (= no dep. del observador) $\{ \vec{P} \}, \{ \vec{P}, \vec{K} \}$, pero no $\{ \vec{J} \}, \{ \vec{K} \}$

Usando $\delta X = -i [\delta G, X]$ con $\delta G = \delta \vec{\omega} \cdot \vec{J}$, $X = \vec{P}$, se

deduce $\delta_{\vec{\omega}} \vec{P} = -i [\delta \vec{\omega} \cdot \vec{J}, \vec{P}] = -\delta \vec{\omega} \times \vec{P} \equiv$ bajo rotaciones \vec{P} se

transf. como un vector. Al mismo tiempo tomando $X = \vec{J}$,

$\delta G = \delta \vec{a} \cdot \vec{P}$, la misma relación de conmutación dice

$$\delta_{\vec{a}} \vec{J} = -i [\delta \vec{a} \cdot \vec{P}, \vec{J}] = -i \delta a_j i \epsilon_{jvk} P_k = -\delta \vec{a} \times \vec{P}$$

$\equiv \vec{J}$ el momento angular tiene una parte intrínseca consistente con

$$\vec{L} = \vec{r} \times \vec{p}, \quad \vec{r} \rightarrow \vec{r} + \delta \vec{a}. \quad (|\vec{x}\rangle \rightarrow |\vec{x} + \vec{a}\rangle)$$

$[J_i, H] = 0 \Rightarrow H$ escalar rot. y \vec{J} ~~es~~ de mov.

$$\delta_{\tau} = +i [\delta \tau H,]$$

Más curiosa es $[K_i, P_j] = 0$ que dice que $\delta_{\vec{v}} \vec{P} = 0$ bajo boosts

$$\vec{r} \rightarrow \vec{r} - \delta \vec{v} t$$

lo cual no es razonable: $\vec{P} = m \dot{\vec{r}}, \quad \delta \vec{P} = -m \delta \vec{v}$

debería esperarse $[K_i, P_j] = -i \delta_{ij} m$ $m =$ masa de la partícula.

$$-m \delta \vec{v} = \delta_{\vec{v}} \vec{P} = -i [\delta \vec{v} \cdot \vec{K}, \vec{P}]$$

pero m no está en el grupo de Galileo

* Adicional $[K_i, K_j] = 0 \Rightarrow$ subgrupo abeliano, por eso

$L^2(\mathbb{R})$

En principio, si admito una extensión central

$$[P, H] = -i'a, \quad [K, H] = -i'P - i'b, \quad [K, P] = -i'M$$

a, b, M c-núm.

De entrada postulo $\delta_a H = 0$ (ins. bajo rotaciones) $\Rightarrow a=0$

y absorbo b en P (redef.) ó P de de mos. n'n dep. expl. en t.

$$[P, H] = 0, \quad [K, H] = -i'P, \quad [K, P] = -i'M$$

$$\Rightarrow H = f(P) \quad K = -Mx + h(P) \quad \left(\begin{array}{l} K = -Mx \\ \text{~~K = -Mx~~ satura la relac.} \end{array} \right)$$

En general $[P, f(x, P)] = -i'\partial_x f(x, P)$ $f(x, P)$ ordenado
 $= \sum c_{nm} x^n P^m$
para $f(x, y) \mapsto f(x, P)$

$$[K, H] = -M[x, f(P)] = -M i' f'(P) = -i'P$$

$$\Rightarrow f(P) = \frac{P^2}{2M} + \text{cte}$$

$$P = -i'\partial_x \quad H = \frac{P^2}{2M} + \text{cte} \quad K = -Mx + h(P)$$

↑
esto se ha postulado.

Para ver esto consideremos el caso 1+1 dim. (no hay rotaciones)

$$[K, K] = [P, P] = [P, H] = [K, P] = 0, \quad [K, H] = -iP$$

triviales

buscamos sol. en el espacio $\mathcal{H} = L^2(\mathbb{R})$ de una partícula. Además

impongo* $P = -i \frac{d}{dx}$ de modo que $T_a |x\rangle = |x+a\rangle, \psi(x) = \psi(x-a)$

En \mathcal{H} todos los op. se pueden combinar con P y \hat{x} ($\hat{x}|x\rangle = x|x\rangle$)

(P y \hat{x} forman un conjunto irreducible junto, cada uno es un CCO)

$[K, P] = [H, P] = 0 \Rightarrow K, H$ son funciones de P sólo, pero

entonces $[K, H]$ debería anularse en contra de $[K, H] = -iP$. Se

deduce que el grupo de Galileo no admite una rep en este espacio.

Si se impone $H = \frac{P^2}{2M}$

$[K, H] = \frac{1}{2M} ([K, P]P + P[K, P]) = -iP$ es consistente con

$[K, P] = -iM$

en este caso no hay solución tomando $K = -\hat{x}M$. (Esto garantiza que la

modificación es consistente con Jacobi). La modificación no es arbitraria:

M es un c-núm. e índice que tenemos (necesariamente) una rep.

proyectiva del grupo de Galileo cuando éste actúa en $L^2(\mathbb{R}^n)$

$U(g_1, g_2) = \omega(g_1, g_2) U(g_1) U(g_2)$ ω una fase

$$U_{(12)} = \omega_{(12)} U_1^{-1} U_2^{-1} U_1 U_2$$

$$\omega_{(12)} = \int \omega_{(12)} + (G_1, G_2)$$

comentar: rep. proy. trivial

- " " tipo rotaciones (localmente trivial, $e^{-i \frac{\sigma \cdot \omega}{2}}$)
- " " " Galileo ω no eliminable localmente.

* $P \cong 1, K = \hat{x}, H = +i \frac{d}{dx}$ es solución

$$\delta G^L = \delta \vec{\omega} \cdot \vec{J} + \delta \vec{v} \cdot \vec{K} + \delta \vec{a} \cdot \vec{P} - \delta \tau H + \delta \varphi 1$$

$$\begin{aligned} [\delta_1^L G_i, \delta_2^L G_j] &= i (\delta_1 \vec{\omega} \times \delta_2 \vec{\omega} \cdot \vec{J} + i (\delta_1 \vec{\omega} \times \delta_2 \vec{v} - \delta_2 \vec{\omega} \times \delta_1 \vec{v}) \cdot \vec{K} \\ &+ i (\delta_1 \vec{\omega} \times \delta_2 \vec{a} - \delta_2 \vec{\omega} \times \delta_1 \vec{a} + \delta_1 \vec{v} \delta_2 \tau - \delta_2 \vec{v} \delta_1 \tau) \cdot \vec{P} \\ &+ i \delta \varphi 1 \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} [\delta_1^L G_i, \delta_2^L G_j] &= \delta_{1a}^i \delta_{2a}^j [G_i, G_j] = \delta_{1a}^i \delta_{2a}^j (i c_{ij}^k G_k + i c_{ij}) \\ &= i \delta_{[i,j]}^{[1,2]} a^k G_k + i \delta_{[i,j]} \varphi 1 \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
0 &= [[J_i, J_j], P_k] + [[J_j, P_k], J_i] + [[P_k, J_i], J_j] \\
&= [i\epsilon_{ijl} J_l, P_k] + [i\epsilon_{jke} P_e, J_i] + [-i\epsilon_{ike} P_e, J_j] \\
&= i\epsilon_{ijl} i\alpha\delta_{lk} + i\epsilon_{jke} (-i)\alpha\delta_{ik} - i\epsilon_{ike} (-i)\alpha\delta_{je} \\
&= \alpha \epsilon_{ijk} (-1 + 1 + 1) = \alpha \epsilon_{ijk} \Rightarrow \alpha = 0
\end{aligned}$$

o con $\delta\varphi$. Muestro que $M \neq 0$ es consistente (por $\alpha, \beta=0$)

$$0 = \delta_{[[12], 3]} \varphi + \text{c\u00edrculo}$$

$$0 = M (\delta_{[12]} \vec{a} \cdot \delta_3 \vec{\sigma} - \delta_3 \vec{a} \cdot \delta_{[12]} \vec{\sigma}) + \text{c\u00edrculo}$$

$$= M (\delta_1 \vec{\omega} \times \delta_2 \vec{a} + \delta_2 \vec{\sigma} \delta_3 \vec{z}) \cdot \delta_3 \vec{\sigma} - \delta_3 \vec{a} \cdot \delta_1 \vec{\omega} \times \delta_2 \vec{\sigma}) - X_{12} + \text{c\u00edrculo}$$

Se anula id\u00e9nticamente, por ej.:

$$\begin{aligned}
&\delta_1 \vec{\sigma} \delta_2 z \delta_3 \vec{\sigma} - \delta_2 \sigma \delta_1 z \delta_3 \sigma \\
&+ \delta_2 \sigma \delta_3 z \delta_1 \sigma - \delta_2 \sigma \delta_2 z \delta_1 \sigma \\
&+ \delta_3 \sigma \delta_1 z \delta_2 \sigma - \delta_1 \sigma \delta_3 z \delta_2 \sigma
\end{aligned}$$

Una forma práctica de proceder es extender (centralmente) el grupo con una fase $U(g, \varphi) \equiv U(g) \bar{e}^{i\varphi}$ de modo que la rep. no sea proyectiva:

$$U(g_{12}, \varphi_{12}) = U(g_1, \varphi_1) U(g_2, \varphi_2), \quad g_{12} = g_1 g_2$$

$$\bar{e}^{i\varphi_{12}} U(g_{12}) = \bar{e}^{i\varphi_1} U(g_1) \bar{e}^{i\varphi_2} U(g_2) \Rightarrow$$

$$\bar{e}^{i\varphi_{12}} = \bar{e}^{i\varphi_1} \bar{e}^{i\varphi_2} \omega^{-1}(g_1, g_2) \text{ es la ley de multiplicación de fases}$$

Para que sea consistente hace falta que defina un grupo ^(centralizado), lo cual equivale a Jacobi o nivel de álgebra de Lie:

$$-i\delta G = -i\delta\vec{a} \cdot \vec{P} - i\delta\vec{\omega} \cdot \vec{J} - i\delta\vec{\sigma} \cdot \vec{K} + i\delta z H - i\delta\varphi 1 \quad i\delta_{[12]}G = [\delta_1 G, \delta_2 G]$$

Puesto que los elementos del grupo original se multiplican igual que antes lo único nuevo es el término $-i\delta_{[12]}\varphi$ ($\delta_1\varphi 1$ y $\delta_2\varphi 1$ se cancelan dentro del conmutador)

La forma más general (teniendo ^{en cuenta} ino. bajo rotaciones ^{±x}) es

$$\delta_{[12]}\varphi = \alpha (\delta_1\vec{\omega} \cdot \delta_2\vec{a} - \delta_2\vec{\omega} \cdot \delta_1\vec{a}) + \beta (\delta_1\vec{\sigma} \cdot \delta_2\vec{\sigma} - \delta_2\vec{\sigma} \cdot \delta_1\vec{\sigma}) + M (\delta_1\vec{a} \cdot \delta_2\vec{\sigma} - \delta_2\vec{a} \cdot \delta_1\vec{\sigma})$$

$$\text{entonces } 0 = [\delta_{[12]}, 3] + \text{ciclo}^\alpha \Rightarrow$$

$$0 = \alpha (\delta_{[12]}\vec{\omega} \cdot \delta_3\vec{a} - \delta_3\vec{\omega} \cdot \delta_{[12]}\vec{a}) + \dots + \text{ciclo} \quad \forall \delta_{1,2,3}\vec{\omega}, \vec{\sigma}, \vec{a}$$

implica $\alpha = \beta = 0$ necesariamente. El término con M se anula sólo

$$\text{Por ejemplo } [J_i, P_j] = i\epsilon_{ijk} P_k + i\alpha \delta_{ij} \quad [J_i, K_j] = i\epsilon_{ijk} K_k + i\beta \delta_{ij}$$

$$0 = [[J_i, J_j], P_k] + [[J_j, P_k], J_i] + [[P_k, J_i], J_j] = [P_i, K_j] = i\delta_{ij} M$$

$$= (\alpha=0) + i^2\alpha \epsilon_{ijk} + (\alpha=0) + (\alpha=0)$$

$$= -\alpha \epsilon_{ijk} \Rightarrow \alpha = 0$$

(notese además que $\alpha, \beta \neq 0$ una paridad)

$$0 = [[\delta_1, \delta_2], \delta_3] + \text{ciclo} = \delta_{[12], 3} + \text{ciclo}, \quad 0 = \delta_{[12], 3}\varphi + \text{ciclo}$$

$$[J_i, J_j] = i\epsilon_{ijk} J_k + i\alpha \epsilon_{ijk} \text{ rompiendo ino. } \vec{a}, \text{ sin importar modo como extender}$$

$$H = \frac{\vec{P}^2}{2M} + H_{int}$$

↓ galera

$$[\vec{K}_i, P_j] = -iM\delta_{ij}$$

$$[\vec{K}, H] = -i\vec{P}$$

$$[\vec{K}, H] = -i\vec{P} = \frac{1}{2M} \{[\vec{K}, P_i], P_i\} + [\vec{K}, H_{int}]$$

$$= -\frac{1}{M} \vec{P} + [\vec{K}, H_{int}] \quad \Rightarrow \quad [\vec{K}, H_{int}] = 0$$

$$0 = [\vec{J}, H_{int}] = [\vec{J}, H_{int}] \quad \Rightarrow \quad [\vec{J}, H_{int}] = 0$$

$$0 = [\vec{P}, H] \quad \Rightarrow \quad [\vec{P}, H_{int}] = 0$$

$$0 = [H, H] \quad \Rightarrow \quad [H, H_{int}] = 0$$

además $[\vec{R}, H_{int}] = [\vec{J}, H_{int}] = 0$

Para el grupo extendido las relaciones quedan igual que antes excepto

$$[P_i, K_j] = iM \delta_{ij}$$

donde M es un parámetro (real si la rep. es unitaria) (- num

(conmuta con todo) ^{Galileo} que caracteriza la extensión. (puede ser un operador (suma directa de espacios) en principio, no. En el primer superespacio)

Desde luego existen rep. de Galileo (con $M=0$) por ej. en el espacio $\psi(\vec{x}, t)$, pero no en el espacio $\psi(\vec{x})$ que es el que aparece en el problema cuántico.

Si existe un ^o vector posición \vec{R} (de la partícula o del C.M.)

$$\delta_{\vec{a}} \vec{R} = -\delta \vec{a} = -i [\delta \vec{a} \cdot \vec{P}, \vec{R}] \quad \text{bajo traslaciones}$$

$$\Rightarrow [R_i, P_j] = i\delta_{ij}$$

$$\delta_{\vec{a}} \vec{J} = -\delta \vec{a} \times \vec{P} \quad \text{se satisface con} \quad \vec{J} = \vec{R} \times \vec{P} + \vec{S}, \quad \vec{S} \text{ como}$$

$\vec{S} \equiv$ momento angular intrínseco (= que es inv. bajo traslaciones)*

siempre que $[R_i, P_j] = [R_i, S_j] = 0$ ~~$[R_i, P_j] = [R_i, S_j]$~~ $[P_i, S_j] = 0$ (2^{da} de de Sitter)

Para que ~~\vec{S} sea un momento angular~~ \vec{R}, \vec{S} sean vectores bajo rotaciones

$$[\vec{R}, \vec{R}] = [\vec{R}, \vec{S}] = 0, \quad [S_i, S_j] = i\epsilon_{ijk} S_k$$

Respecto de los boosts, $\delta_{\vec{a}} \vec{K} = -i[\delta \vec{a} \cdot \vec{P}, \vec{K}] = \delta \vec{a} M = -\delta_{\vec{a}} \vec{R} M$

sugiere $\vec{K} = -M\vec{R}$, sin embargo todas las relaciones ^{con \vec{K}} se

satisfacen igualmente si $\vec{K} = -M\vec{R} + \alpha \vec{P}$. De entre todas las elecciones posibles tomamos ^{**} $\vec{K} = t\vec{P} - M\vec{R}$ de modo que sea cte de

mov. (además es consistente con la interpretación de que los boosts son traslaciones que ocurren linealmente con t , $\delta_{\vec{a}} \vec{R} = -i[\delta \vec{a} \cdot \vec{P}, \vec{R}] = -i[\delta \vec{a} \cdot t\vec{P}, \vec{R}] = -\delta \vec{a} t$
 Nota $[\vec{K}, \vec{J}]$ vector, lo hace \vec{L} , $[\vec{K}, \vec{S}] = 0$ OK.

* puede ser \vec{L}_{int} de un sistema de partículas sin espín, por ej.

** Nota t es un parámetro, no un operador

A posición se reconoce que se puede def.

$$\vec{R} \equiv \frac{t \vec{P} - \vec{K}}{M}$$

con todas las prop. básicas de un op. posición, incluso en el álgebra de operadores mínima, luego esto op. existe siempre (sup. que $M \neq 0$)

$$\vec{R} / t = \vec{V} t + \vec{R}_0 = \frac{\vec{P}}{M} t + \vec{R}_0 \quad - M \vec{R}_0 = t \vec{P} - M \vec{R} \equiv \vec{K}$$

Hasta ahora nos hemos ref. a "simetría" en un sentido amplio de transf. físicamente realizables. ¿por ej. para una partícula en ^{don} ~~una~~ ^{dos} dimensiones, el grupo de rotaciones

$SO(3)$
(tridimensionales) no es físicamente realizable y no existen los correspondientes

op. generadores infinitesimales, mientras que el grupo $SO(2)$ de rotaciones en un plano ^{es realizable} ~~existe~~, con generador $J_3 = -i \frac{d}{d\varphi}$.

Otra cuestión es si la dinámica es invariante bajo las transformaciones ^{de simetría}. Este es un concepto de simetría más restringido. En el ejemplo anterior, si el hamiltoniano ~~es invariante bajo rotaciones~~ el sistema físico es isotrópico (no hay campos externos que fijen direcciones privilegiadas), el hamiltoniano ^{será invariante} y la dinámica será la misma (salvo rotación) para un estado y su rotado.

$$S^i \psi \hat{p}_i \psi^* t \quad T_{\hat{\varphi}} \psi t \Rightarrow T_{\hat{\varphi}^0, \hat{\varphi}^0, t}$$

Sea $U(t, t_0)$ el op. de evolución y $U_g(t)$ la t. de simetría en t

la dinámica es invariante si $U(t, t_0) U_g(t_0) = U_g(t) U(t, t_0)$

$$i \frac{d}{dt} \Rightarrow H(t) U(t, t_0) U_g(t_0) = \left(i \frac{d}{dt} U_g(t) \right) U(t, t_0) + U_g(t) H(t) U(t, t_0)$$

$$t_0 = t \Rightarrow [H(t), U_g(t)] = i \frac{d}{dt} U_g(t)$$

o $i \frac{d}{dt} U_g(t) = \frac{\partial}{\partial t} U_g(t) + i [H(t), U_g(t)] = 0 \quad U_g(t) \text{ es un q. del mov.}$

o $\frac{d}{dt} G(t) = \frac{\partial}{\partial t} G(t) + i [H(t), G(t)] = 0 \quad G(t) \text{ es un q. del mov.}$

esto es el th. de Noether

usualmente H, G son indep. del tiempo, y la invariancia de la dinámica se expresa $[H, G] = 0$ (sim. en sentido restringido)

Exclusivamente se tiene un sim. de la dinámica si U_g forma parte del grupo de sim. en cuestión.

Por inspección del álgebra de Galileo se ve que la simetría implica automáticamente la invariancia de la dinámica (i.e. $\frac{\partial H}{\partial t} = 0$)

tomando $\frac{\partial \vec{P}}{\partial t} = \frac{\partial \vec{J}}{\partial t} = \frac{\partial H}{\partial t} = 0$, esto son ctes del movimiento
(además, $\frac{\partial \vec{R}}{\partial t} = \frac{\partial \vec{S}}{\partial t} = 0$)

por otro lado $\frac{d\vec{K}}{dt} = \frac{\partial \vec{K}}{\partial t} + i[\vec{K}, H] = \vec{P} - i(-i\vec{P}) = 0$. \vec{K} también

Además $0 = \frac{d\vec{K}}{dt} = \frac{d}{dt}(t\vec{P} - M\vec{R}) = \vec{P} - M\frac{d\vec{R}}{dt}$, es decir

~~de~~ $\frac{d\vec{R}}{dt} = \frac{\vec{P}}{M}$, \vec{R} se mueve a velocidad cte. (notar que $\frac{dM}{dt} = 0$)

ya que $[K_i, P_j] = -i\delta_{ij}M$ y \vec{K}, \vec{P} son ctes. del mov.)

además \vec{J}, \vec{P} indep. de t requiere $\frac{\partial \vec{R}}{\partial t} = 0$ y \vec{S}

Respecto de H :

$0 = \frac{d\vec{P}}{dt} = -i[\vec{P}, H] = -\frac{\partial H}{\partial \vec{R}} = 0$ H no contiene \vec{R} (un \vec{R} rep de posiciones y \vec{S})

$\frac{d\vec{R}}{dt} = -i[\vec{R}, H] = \frac{\partial H}{\partial \vec{P}} = \frac{\vec{P}}{M}$ ($\frac{\partial}{\partial \vec{P}}$ en rep. de \vec{P} y \vec{S})

$\Rightarrow H = \frac{\vec{P}^2}{2M} + (\text{i indep. de } \vec{P}, \vec{R})$

además $\frac{d\vec{J}}{dt} = \frac{d\vec{S}}{dt} = -i[\vec{S}, H] = 0$

Leibniz
 $(\frac{d}{dt} AB = \frac{dA}{dt} B + A \frac{dB}{dt})$
con $\frac{d}{dt} = \frac{\partial}{\partial t} + i[H, \cdot]$

$H = \frac{\vec{P}^2}{2M} + H_{int}$ con $[\vec{R}, H_{int}] = [\vec{P}, H_{int}] = [\vec{S}, H_{int}] = 0$
 $= [\vec{J}, H_{int}] = [\vec{K}, H_{int}] = [H, H_{int}]$

H_{int} es inv. bajo traslaciones, rotaciones y boosts, inv. Galileo.

Como \vec{P} se conserva, se puede hacer movt. de Galileo a $\vec{P} = 0$, ahí $H = H_{int}$

(separación del C.M.)

Nota: $[\vec{K}, \vec{S}] = 0$, no así en relativista. ^{el caso}

same $\psi \rightarrow e^{-i\hat{q}\wedge} \psi$
 (global $U(1)$)

no debt have no G

$\Rightarrow |q_1\rangle + |q_2\rangle$ no state

ψ is connected absolutely \hat{A} operator
 $(\mathcal{D}_g, \hat{A}) = 0$

$| \alpha_1, \alpha_2, \dots, \alpha_n \rangle_{\text{boson}} + | \alpha'_1, \alpha'_2, \dots, \alpha'_n \rangle_{\text{fermion}}$

$\xrightarrow{\hat{P}_{\text{impar}}} | \rangle - | \rangle \Rightarrow$ (no debt have no G)

\Rightarrow boson-like
 \hookrightarrow imparable $(P, \hat{A}) = 0$ \hat{A} observable

$U(2\pi) (| \text{boson} \rangle + | \text{fermion} \rangle) = + | b \rangle - | f \rangle$

" $(-1)^{2\hat{J}} \equiv \text{unimodular} = \mathbb{1}$

" $(-1)^{\hat{N}}$

regla de superselección de Bargmann:

$$U(g) = e^{i\vec{z}H} e^{-i\vec{a}\cdot\vec{P}} e^{-i\vec{k}\cdot\vec{S}} e^{-i\vec{w}\cdot\vec{J}}$$

~~U(g1, g2) = U(g1)U(g2)~~

$$U(g_1, g_2) = w(g_1, g_2) U(g_1) U(g_2)$$

w es una fase no trivial cuando $M \neq 0$. Esta fase se pueda calcular de varias formas. Depende solo del álgebra de Lie. Una forma es construir $U(g)$ en una rep. concreta (de masa M) y otra forma es usar las relaciones de conmutación. En todo caso se obtiene (salvo constantes triviales) pero también se cambian el álgebra

$U(g)$ en una rep. concreta (de masa M) y otra forma es usar las relaciones de conmutación. En todo caso se obtiene (salvo constantes triviales) pero también se cambian el álgebra

$$w(g_1, g_2) = e^{-iM(\frac{e_2 \vec{J}_1^2}{2} + \vec{J}_1 \cdot R_1 \vec{a}_2)}$$

pero también se cambian el álgebra

Por otro lado en el grupo de Galileo (no extendido) centralmente translations y boosts no extendido commutate, en particular

$$(1, \vec{0}, \vec{0}, 0) = (1, -\vec{v}, \vec{0}, 0) (1, \vec{0}, -\vec{a}, 0) (1, \vec{v}, \vec{0}, 0) (1, 0, \vec{a}, 0)$$

R o a r

so la identidad no debe haber nada físicamente. Un cálculo explícito de $U_{\vec{v}}^{-1} U_{\vec{a}}^{-1} U_{\vec{v}} U_{\vec{a}} = e^{iM\vec{a}\cdot\vec{v}} U_{-\vec{v}, -\vec{a}} e^{iM\vec{a}\cdot\vec{v}} U_{\vec{v}, \vec{a}} = e^{2iM\vec{a}\cdot\vec{v}} e^{iM(-\vec{v}\cdot\vec{a})} = e^{iM\vec{a}\cdot\vec{v}}$ (múltiplos del op. identidad como debe ser)

Por razones físicas esto no debe tener efecto físico. Lo cual se cumple sobre estados $|\psi, M\rangle$ con masa M definida, pero no sobre estados del tipo $|\psi_1, M_1\rangle + |\psi_2, M_2\rangle$ ($M_1 \neq M_2$). Se deduce que estos estados no son físicamente realizables (en la aprox. no relativista). Es un ejemplo de regla de superselección: cada M define un subespacio coherente (salvo nuevas reglas de superselección) y no hay op. observable interactivas que los mezcle (no serán invariantes bajo $U_{\vec{v}} U_{\vec{a}} U_{\vec{v}} U_{\vec{a}}$)

$M = \sum_i M_i$ se conserva en colisiones

idem rotaciones
 permutaciones
 in 3 temporal
 gauge