Módulo de Teoría: Teoría Cuántica de Campos

Nicolás BERNAL
New York University Abu Dhabi

12/3/2024

Latin American alliance for
Capacity building in Advanced physics
LA-CoNGA physics

Cofinanciado por el
programa Erasmus+
de la Unión Europea

Invariancia de Lorentz

La invariancia de Lorentz, i.e. bajo $x'^{\mu} = \Lambda^{\mu}_{\nu} x^{\nu}$, de las eom requiere que S sea invariante $S = \int d^4x \mathcal{L}$

Se cumple siempre que L sea un escalar de Lorentz, i.e. $\mathcal{L}'(x') = \mathcal{L}(x)$

Ejemplos

$$\mathcal{L} = \partial_{\mu} \phi^* \partial^{\mu} \phi - m^2 \phi^* \phi$$

$$\mathcal{L} = -\frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu}, \quad F_{\mu\nu} \equiv \partial_{\mu} A_{\nu} - \partial_{\nu} A_{\mu}$$

Simetría continua (i.e. S invariante) $\rightarrow$ corriente conservada j^μ

$$\phi_a \rightarrow \phi_a + \alpha \Delta\phi_a, \quad \mathcal{L} \rightarrow \mathcal{L} + \alpha \partial_\mu \mathcal{F}^\mu$$

$$j^\mu = \sum_a \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu \phi_a)} \Delta\phi_a - \mathcal{F}^\mu$$

Ecuaciones de movimiento

$$\partial_\mu \left[\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu \phi_a)} \right] - \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \phi_a} = 0 \quad \rightarrow \quad \partial_\mu j^\mu = 0$$

$$Q = \int d^3x j^0 \quad \rightarrow \quad \frac{dQ}{dt} = 0$$

Teorema de Noether

Ejemplos:

1. $\mathcal{L} = \partial_\mu \phi^* \partial^\mu \phi - m^2 \phi^* \phi$, simetría $U(1)$ global $\phi \rightarrow e^{i\alpha} \phi$, $\phi^* \rightarrow e^{-i\alpha} \phi^*$

$$j^\mu = i (\phi \partial^\mu \phi^* - \phi^* \partial^\mu \phi) \quad \leftarrow \text{tarea 1}$$

2. $\mathcal{L} = \sum_{a=1}^2 [\partial_\mu \phi_a^* \partial^\mu \phi_a - m^2 \phi_a^* \phi_a]$ 2 campos escalares complejos de igual masa m

es conveniente construir el doblete $\varphi = \begin{pmatrix} \phi_1 \\ \phi_2 \end{pmatrix}$, $\varphi^\dagger = (\phi_1^*, \phi_2^*)$

$$\mathcal{L} = \partial_\mu \varphi^\dagger \partial^\mu \varphi - m^2 \varphi^\dagger \varphi$$

simetría $SU(2)$ global $\varphi \rightarrow e^{i \frac{\theta^j}{2} \sigma^j} \varphi$ con σ^j : matrices de Pauli

→ Ejercicio: hallar las corrientes conservadas

* Formulación Hamiltoniana

Momento conjugado $\pi^a = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\phi}_a}$

$$\mathcal{H} = \pi^a \dot{\phi}_a - \mathcal{L}, \quad H = \int d^3x \mathcal{H}$$

Ejemplo: $\mathcal{L} = \frac{1}{2} \partial_\mu \phi \partial^\mu \phi - \frac{1}{2} m^2 \phi^2$

$$H = \int d^3x \left[\frac{1}{2} \pi^2 + \frac{1}{2} (\vec{\nabla} \phi)^2 + \frac{1}{2} m^2 \phi^2 \right]$$

Cuantización del Campo Escalar Libre

* Cuantización del campo escalar libre

Tomando la transformada de Fourier se descubre que

la solución general de $\partial_\mu \partial^\mu \phi + m^2 \phi = 0$

es la superposición de osciladores armónicos con frecuencia $\omega_{\vec{p}} = \sqrt{\vec{p}^2 + m^2}$

Para cuantizar $\phi(t, \vec{x})$ se cuantizan los osciladores.

Se procede en la representación de Schrödinger.

Los operadores $\phi(\vec{x})$ y $\pi(\vec{x})$ satisfacen las reglas de conmutación

$$[\phi(\vec{x}), \phi(\vec{y})] = [\pi(\vec{x}), \pi(\vec{y})] = 0$$

$$[\phi(\vec{x}), \pi(\vec{y})] = i \delta^{(3)}(\vec{x} - \vec{y})$$

→ análogo a $[q_a, q_b] = [p^a, p^b] = 0, \quad [q_a, p^b] = i \delta_a^b$

Cuantización del Campo Escalar Libre

$$\phi(\vec{x}) = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \frac{1}{\sqrt{2\omega_{\vec{p}}}} \left(a_{\vec{p}} e^{i\vec{p}\cdot\vec{x}} + a_{\vec{p}}^\dagger e^{-i\vec{p}\cdot\vec{x}} \right) \quad \text{asumiendo } \phi^* = \phi$$

$$\pi(\vec{x}) = -i \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \sqrt{\frac{\omega_{\vec{p}}}{2}} \left(a_{\vec{p}} e^{i\vec{p}\cdot\vec{x}} - a_{\vec{p}}^\dagger e^{-i\vec{p}\cdot\vec{x}} \right), \quad \omega_{\vec{p}} = \sqrt{\vec{p}^2 + m^2}$$

Se demuestra que

$$[a_{\vec{p}}, a_{\vec{p}'}] = [a_{\vec{p}}^\dagger, a_{\vec{p}'}^\dagger] = 0 \quad \rightarrow \quad [\phi(\vec{x}), \phi(\vec{y})] = [\pi(\vec{x}), \pi(\vec{y})] = 0$$

$$[a_{\vec{p}}, a_{\vec{p}'}^\dagger] = (2\pi)^3 \delta^{(3)}(\vec{p} - \vec{p}') \quad \rightarrow \quad [\phi(\vec{x}), \pi(\vec{y})] = i \delta^{(3)}(\vec{x} - \vec{y})$$

→ tarea :-)

Hamiltoniano

$$H = \int d^3x \left[\frac{1}{2} \pi^2 + \frac{1}{2} (\vec{\nabla} \phi)^2 + \frac{1}{2} m^2 \phi^2 \right]$$

Sustituyendo $\phi(\vec{x})$, $\pi(\vec{x})$

$$\begin{aligned} H &= \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \frac{1}{2} \omega_{\vec{p}} \left(a_{\vec{p}}^\dagger a_{\vec{p}} + a_{\vec{p}} a_{\vec{p}}^\dagger \right) \quad \text{con} \quad \omega_{\vec{p}} = \sqrt{\vec{p}^2 + m^2} \\ &= \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \omega_{\vec{p}} \left(a_{\vec{p}}^\dagger a_{\vec{p}} + \frac{1}{2} [a_{\vec{p}}, a_{\vec{p}}^\dagger] \right) \end{aligned}$$

→ tarea :-)

Estado de Vacío

En analogía con el oscilador armónico en mecánica cuántica, se define el estado de vacío $|0\rangle$ tal que

$$a_{\vec{p}} |0\rangle = 0 \quad \forall \vec{p}$$

Actuando con H , $H |0\rangle = \tilde{E}_0 |0\rangle$

$$H = \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3} \omega_{\vec{p}} \left(a_{\vec{p}}^\dagger a_{\vec{p}} + \frac{1}{2} [a_{\vec{p}}, a_{\vec{p}}^\dagger] \right) \quad \rightarrow \quad \tilde{E}_0 = \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3} \frac{1}{2} \omega_{\vec{p}} [a_{\vec{p}}, a_{\vec{p}}^\dagger]$$

Pero
$$H |0\rangle = \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3} \omega_{\vec{p}} \left(0 + \frac{1}{2} [a_{\vec{p}}, a_{\vec{p}}^\dagger] \right) |0\rangle = \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3} \omega_{\vec{p}} \frac{1}{2} (2\pi)^3 \delta^{(3)}(0) |0\rangle = \infty |0\rangle$$

→ Qué hacer?! :-/

Realmente hay dos divergencias:

$$\tilde{E}_0 = \underbrace{\int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3} \omega_{\vec{p}}}_{\rightarrow \infty} \frac{1}{2} \underbrace{(2\pi)^3 \delta^{(3)}(0)}_{\rightarrow \infty}$$

$$1. (2\pi)^3 \delta^{(3)}(\vec{p}) = \int d^3 \vec{x} e^{i \vec{x} \cdot \vec{p}} \xrightarrow{\vec{p} \rightarrow 0} \int d^3 \vec{x} = \text{volumen} \rightarrow \infty \quad \text{divergencia infrarroja } IR$$

Colocando el sistema en una caja de volumen V podemos considerar la *densidad de energía*

$$2. \frac{\tilde{E}_0}{V} = \int \frac{d^3 \vec{p}}{(2\pi)^3} \frac{1}{2} \omega_{\vec{p}} = \int \frac{d^3 \vec{p}}{(2\pi)^3} \frac{1}{2} \sqrt{\vec{p}^2 + m^2} = \frac{1}{4\pi^2} \int_0^\infty d|\vec{p}| |\vec{p}|^2 \sqrt{\vec{p}^2 + m^2} \rightarrow \infty \quad \text{divergencia ultravioleta } UV$$

* Se puede introducir un corte para $|\vec{p}|$ (i.e. una escala de validez de la teoría!)

* Las cantidades observables son las *diferencias* de energía! ← [constante cosmológica]

Ordenamiento Normal

Como los observables son las diferencias de energía,

$$H = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \omega_{\vec{p}} \left(a_{\vec{p}}^\dagger a_{\vec{p}} + \frac{1}{2} [a_{\vec{p}}, a_{\vec{p}}^\dagger] \right) \quad \rightarrow \quad H = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \omega_{\vec{p}} a_{\vec{p}}^\dagger a_{\vec{p}}$$

esto es equivalente a trabajar con el ordenamiento normal

Para un producto de campos libres $\phi_1(\vec{x}_1) \phi_2(\vec{x}_2) \cdots \phi_n(\vec{x}_n)$

se define el producto normal $:\phi_1(\vec{x}_1) \phi_2(\vec{x}_2) \cdots \phi_n(\vec{x}_n):$ como el producto usual con todos los operadores de aniquilación colocados a la derecha

$$H = : \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \frac{1}{2} \omega_{\vec{p}} \left(a_{\vec{p}}^\dagger a_{\vec{p}} + a_{\vec{p}} a_{\vec{p}}^\dagger \right) : = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \frac{1}{2} \omega_{\vec{p}} \left(a_{\vec{p}}^\dagger a_{\vec{p}} + a_{\vec{p}}^\dagger a_{\vec{p}} \right) = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \omega_{\vec{p}} a_{\vec{p}}^\dagger a_{\vec{p}}$$

Partículas

$$H = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \omega_{\vec{p}} a_{\vec{p}}^\dagger a_{\vec{p}}$$

Se puede demostrar que $[H, a_{\vec{p}}] = -\omega_{\vec{p}} a_{\vec{p}}$, $[H, a_{\vec{p}}^\dagger] = \omega_{\vec{p}} a_{\vec{p}}^\dagger$ ← tarea :-)

$$H a_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle = \omega_{\vec{p}} a_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle = \underbrace{\sqrt{\vec{p}^2 + m^2}}_{E_{\vec{p}}} a_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle$$

← Energía relativista de una partícula de masa m y momento p

También se calcula el autovalor de P dado por

$$P^i = \int d^3x T^{0i} = \int d^3x \dot{\phi} \partial^i \phi \quad \rightarrow \quad \vec{P} = - \int d^3x \pi(\vec{x}) \vec{\nabla} \phi(\vec{x})$$

$$\vec{P} = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \vec{p} a_{\vec{p}}^\dagger a_{\vec{p}}$$

$$\vec{P} a_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle = \vec{p} a_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle$$

Partículas

$a_{\vec{p}}^\dagger$ crea un estado de momento $\vec{p}$ y energía $E_{\vec{p}} = \sqrt{\vec{p}^2 + m^2}$

$a_{\vec{p}}^\dagger|0\rangle$ se interpreta como el estado de una partícula con $\vec{p}$ y $E_{\vec{p}}$

Además $H a_{\vec{k}}^\dagger a_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle = (E_{\vec{k}} + E_{\vec{p}}) a_{\vec{k}}^\dagger a_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle$

$$\vec{P} a_{\vec{k}}^\dagger a_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle = (\vec{k} + \vec{p}) a_{\vec{k}}^\dagger a_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle \quad \text{y así sucesivamente...}$$

Tenemos un espacio de estados (*espacio de Fock*)

$$\underbrace{|0\rangle}_{\text{vacío}}, \quad \underbrace{a_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle}_{1 \text{ partícula}}, \quad \underbrace{a_{\vec{k}}^\dagger a_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle}_{2 \text{ partículas}}, \quad \underbrace{a_{\vec{q}}^\dagger a_{\vec{k}}^\dagger a_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle}_{3 \text{ partículas}}, \dots$$

Operador número $N = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} a_{\vec{p}}^\dagger a_{\vec{p}}$

$$N |\vec{p}_1, \vec{p}_2, \dots, \vec{p}_n\rangle = n |\vec{p}_1, \vec{p}_2, \dots, \vec{p}_n\rangle,$$

$$[N, H] = i \frac{dN}{dt} = 0 \quad \rightarrow \text{el número de partículas se conserva}$$

Notar que $[a_{\vec{p}}^\dagger, a_{\vec{k}}^\dagger] = 0 \quad \rightarrow \quad a_{\vec{p}}^\dagger a_{\vec{k}}^\dagger |0\rangle = a_{\vec{k}}^\dagger a_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle$

los estados son idénticos

$\exists \underbrace{a_{\vec{p}}^\dagger a_{\vec{p}}^\dagger \cdots a_{\vec{p}}^\dagger}_n |0\rangle$ estado de n partículas con momento p

$\rightarrow$ las partículas asociadas al campo de Klein-Gordon son *bosones*

También se verifica que

$$\vec{J} a_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle \Big|_{\vec{p}=0} = 0 \quad \rightarrow \text{espín } 0$$

$\vec{J}$ es la carga conservada correspondiente a rotaciones

Normalización

Se escoge $\langle 0|0\rangle = 1$

Denotamos el estado de un 1 partícula $|\vec{p}\rangle$

Hemos visto $|\vec{p}\rangle \propto a_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle$

La normalización apropiada es $|\vec{p}\rangle = \sqrt{2 E_{\vec{p}}} a_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle$

razón: $\langle \vec{k}|\vec{p}\rangle = \langle 0|a_{\vec{k}} a_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle = 2(2\pi)^3 \underbrace{E_{\vec{k}} \delta^{(3)}(\vec{k} - \vec{p})}_{\text{invariante de Lorentz}}$

$\rightarrow E_{\vec{k}'} \delta^{(3)}(\vec{k}' - \vec{p}') = E_{\vec{k}} \delta^{(3)}(\vec{k} - \vec{p}) \quad \leftarrow \text{Ver Peskin \& Schroeder :-}$

Recapitulando...

$$\phi(\vec{x}) = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \frac{1}{\sqrt{2 E_{\vec{p}}}} \left(a_{\vec{p}} e^{i \vec{x} \cdot \vec{p}} + a_{\vec{p}}^\dagger e^{-i \vec{x} \cdot \vec{p}} \right) = \phi^*(\vec{x})$$

$$|\vec{p}\rangle = \sqrt{2 E_{\vec{p}}} a_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle$$

$$\phi(\vec{x})|0\rangle = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \frac{1}{2 E_{\vec{p}}} e^{-i \vec{x} \cdot \vec{p}} |\vec{p}\rangle$$

$$\langle 0|\phi(\vec{x})|\vec{p}\rangle = e^{i \vec{x} \cdot \vec{p}}$$

Similar a

$$|\vec{x}\rangle = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} e^{-i \vec{x} \cdot \vec{p}} |\vec{p}\rangle$$

$$\langle \vec{x}|\vec{p}\rangle = e^{i \vec{x} \cdot \vec{p}}$$

en mecánica cuántica

$\phi(\vec{x})$ actuando sobre el vacío crea una partícula en $\vec{x}$

Campo escalar *complejo* libre

$$\mathcal{L} = \partial_\mu \phi^* \partial^\mu \phi - m^2 \phi^* \phi$$

$$\phi(\vec{x}) = \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3} \frac{1}{\sqrt{2 E_{\vec{p}}}} \left(b_{\vec{p}} e^{i \vec{x} \cdot \vec{p}} + c_{\vec{p}}^\dagger e^{-i \vec{x} \cdot \vec{p}} \right) \neq \phi^*(\vec{x})$$

$$\pi(\vec{x}) = \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3} i \sqrt{\frac{E_{\vec{p}}}{2}} \left(b_{\vec{p}}^\dagger e^{-i \vec{x} \cdot \vec{p}} - c_{\vec{p}} e^{i \vec{x} \cdot \vec{p}} \right)$$

$$[b_{\vec{p}}, b_{\vec{p}'}^\dagger] = (2\pi)^3 \delta^{(3)}(\vec{p} - \vec{p}'), \quad [c_{\vec{p}}, c_{\vec{p}'}^\dagger] = (2\pi)^3 \delta^{(3)}(\vec{p} - \vec{p}'), \quad \text{etc...}$$

$$[\phi(\vec{x}), \pi(\vec{y})] = i \delta^{(3)}(\vec{x} - \vec{y}), \quad [\phi(\vec{x}), \pi^\dagger(\vec{y})] = 0, \quad \text{etc...}$$

Campo escalar *complejo* libre

- 2 operadores de creación $b_{\vec{p}}^\dagger$ y $c_{\vec{p}}^\dagger$
crean 2 tipos de partículas de igual masa
- Se interpretan como *partículas y antipartículas*
 - tienen carga opuesta

Al cuantizar:

$$Q = i \int d^3x : (\pi \phi - \phi^\dagger \pi^\dagger) :$$

$$Q = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \left(c_{\vec{p}}^\dagger c_{\vec{p}} - b_{\vec{p}}^\dagger b_{\vec{p}} \right)$$

En una tarea ya habíamos calculado
la corriente de Noether para una simetría $U(1)$

$$\phi \rightarrow e^{i\alpha} \phi, \phi^* \rightarrow e^{-i\alpha} \phi^*$$

$$j^\mu = i (\phi \partial^\mu \phi^* - \phi^* \partial^\mu \phi)$$

$$Q = \int d^3x j^0$$

Campo escalar *complejo* libre

$\underbrace{c_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle}_{\text{antipartícula}}$ y $\underbrace{b_{\vec{p}}^\dagger |0\rangle}_{\text{partícula}}$ tienen carga opuesta

$$\phi \sim b_{\vec{p}} e^{i \vec{x} \cdot \vec{p}} + c_{\vec{p}}^\dagger e^{-i \vec{x} \cdot \vec{p}}$$

$$\phi^* \sim b_{\vec{p}}^\dagger e^{-i \vec{x} \cdot \vec{p}} + c_{\vec{p}} e^{i \vec{x} \cdot \vec{p}}$$

Para terminar de entender hay que considerar la *dependencia temporal*

Hasta ahora $\phi(\vec{x})$ y $\pi(\vec{x})$ en la representación de Schrödinger

Para obtener $\phi(t, \vec{x})$ y $\pi(t, \vec{x})$ pasamos a la representación de Heisenberg

Schrödinger

$$\begin{aligned} \mathcal{O}_S \\ \frac{\partial \mathcal{O}_S}{\partial t} = 0 \end{aligned}$$

Heisenberg

$$\begin{aligned} \mathcal{O}_H(t) &= e^{i H t} \mathcal{O}_S e^{-i H t} \\ i \frac{\partial \mathcal{O}_H}{\partial t} &= [\mathcal{O}_H, H] \end{aligned}$$

Entonces

$$\phi(x) = \phi(t, \vec{x}) = e^{i H t} \phi(\vec{x}) e^{-i H t}$$

$$\pi(x) = \pi(t, \vec{x}) = e^{i H t} \pi(\vec{x}) e^{-i H t}$$

Campo de Klein-Gordon en espacio-tiempo

En la representación de Heisenberg
las reglas de conmutación son a igual tiempo

$$[\phi(t, \vec{x}), \phi(t, \vec{y})] = [\pi(t, \vec{x}), \pi(t, \vec{y})] = 0$$

$$[\phi(t, \vec{x}), \pi(t, \vec{y})] = i \delta^{(3)}(\vec{x} - \vec{y})$$

Para el campo de Klein-Gordon (escalar real libre)

$$H = \int d^3x \left[\frac{1}{2} \pi^2(t, \vec{x}) + \frac{1}{2} (\vec{\nabla} \phi(t, \vec{x}))^2 + \frac{1}{2} m^2 \phi^2(t, \vec{x}) \right]$$

se demuestra (tarea 2)

$$\begin{aligned} [\phi(t, \vec{x}), H] &= i \pi(t, \vec{x}) \quad \rightarrow \quad \frac{\partial}{\partial t} \phi(t, \vec{x}) = \pi(t, \vec{x}) \\ [\pi(t, \vec{x}), H] &= i (\vec{\nabla}^2 - m^2) \phi(t, \vec{x}) \quad \rightarrow \quad \frac{\partial}{\partial t} \pi(t, \vec{x}) = (\vec{\nabla}^2 - m^2) \phi(t, \vec{x}) \end{aligned}$$

Por lo tanto $\frac{\partial^2 \phi}{\partial t^2} = (\vec{\nabla}^2 - m^2) \phi \quad \rightarrow \quad$ Ecuación de Klein-Gordon

Campos en espacio-tiempo

$$\phi(x) = \phi(t, \vec{x}) = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \frac{1}{\sqrt{2 E_{\vec{p}}}} \left(\underbrace{e^{i H t} a_{\vec{p}} e^{-i H t}}_{a_{\vec{p}} e^{-i E_{\vec{p}} t}} e^{i \vec{p} \cdot \vec{x}} + \underbrace{e^{i H t} a_{\vec{p}}^\dagger e^{-i H t}}_{a_{\vec{p}}^\dagger e^{i E_{\vec{p}} t}} e^{-i \vec{p} \cdot \vec{x}} \right)$$

Demo: $[H, a_{\vec{p}}] = -E_{\vec{p}} a_{\vec{p}} \quad \rightarrow \quad H a_{\vec{p}} = a_{\vec{p}} (H - E_{\vec{p}}) \quad \rightarrow \quad H^n a_{\vec{p}} = a_{\vec{p}} (H - E_{\vec{p}})^n$

$$e^{i H t} a_{\vec{p}} = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{(i t)^n}{n!} H^n a_{\vec{p}} = a_{\vec{p}} \sum_{n=0}^{\infty} \frac{(i t)^n}{n!} (H - E_{\vec{p}})^n = a_{\vec{p}} e^{i(H - E_{\vec{p}})t}$$

$$e^{i H t} a_{\vec{p}} e^{-i H t} e^{i \vec{x} \cdot \vec{p}} = a_{\vec{p}} e^{-i E_{\vec{p}} t} e^{i \vec{x} \cdot \vec{p}} = a_{\vec{p}} e^{-i x_\mu p^\mu}$$

$$x_\mu p^\mu = E_{\vec{p}} t - \vec{x} \cdot \vec{p}$$

$$p^\mu = (E_{\vec{p}}, \vec{p})$$

$$E_{\vec{p}} = \sqrt{p'^2 + m^2}$$

Campos en espacio-tiempo

$$\phi(x) = \phi(t, \vec{x}) = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \frac{1}{\sqrt{2E_{\vec{p}}}} \left(a_{\vec{p}} e^{-i x_{\mu} p^{\mu}} + a_{\vec{p}}^{\dagger} e^{i x_{\mu} p^{\mu}} \right)$$

$$\pi(x) = \pi(t, \vec{x}) = \frac{\partial \phi(t, \vec{x})}{\partial t}$$

Se observa:

* Dualidad onda-partícula

$\phi(x)$ crea y destruye partículas

es combinación de soluciones $e^{\mp i x_{\mu} p^{\mu}}$ de $\partial_{\mu} \partial^{\mu} \phi + m^2 \phi = 0$

* aparecen $e^{-i E_{\vec{p}} t}$ y $e^{i E_{\vec{p}} t}$ pero $E_{\vec{p}} = \sqrt{p^2 + m^2} \geq 0$

* $\phi(x)$ no es una función de onda, es un campo cuántico

$a_{\vec{p}} e^{-i x_{\mu} p^{\mu}}$ destruye una partícula de energía $E_{\vec{p}}$

$a_{\vec{p}}^{\dagger} e^{i x_{\mu} p^{\mu}}$ crea una partícula de energía $E_{\vec{p}}$

* Causalidad

Necesitaremos el resultado

$$\int \frac{d^3 p}{2 E_{\vec{p}}} \quad \leftarrow \quad \text{es invariante de Lorentz} \quad E_{\vec{p}} = \sqrt{\vec{p}^2 + m^2}$$

$$\text{Demo: } \int \frac{d^3 p}{2 E_{\vec{p}}} = \int \underbrace{d^4 p}_{\text{invariante}} \underbrace{\delta(p^2 - m^2)}_{\text{invariante}} \Big|_{p^0 > 0}$$

$p^2 = p_\mu p^\mu = E^2 - \vec{p}^2$

Luego se evalúa la integral en p^0 usando

$$\int dx f(x) \delta(g(x)) = \sum_{g(x_i)=0} \frac{1}{|g'(x_i)|} f(x_i)$$

Invariancia de Lorentz

* Propagador de Feynman

Aparecerán integrales de contorno en el plano complejo
y se evalúan usando el teorema del residuo

https://es.wikipedia.org/wiki/Teorema_integral_de_Cauchy
https://es.wikipedia.org/wiki/Teorema_de_los_residuos
[https://es.wikipedia.org/wiki/Residuo_\(análisis_complejo\)](https://es.wikipedia.org/wiki/Residuo_(análisis_complejo))

<http://laconga.redclara.net>

contacto@laconga.redclara.net

lacongaphysics

Latin American alliance for
Capacity buildiNG in Advanced physics

LA-CoNGA physics

Cofinanciado por el
programa Erasmus+
de la Unión Europea

El apoyo de la Comisión Europea para la producción de esta publicación no constituye una aprobación del contenido, el cual refleja únicamente las opiniones de los autores, y la Comisión no se hace responsable del uso que pueda hacerse de la información contenida en la misma.