

$n_{\vec{k}}$  número de partículas

pois veremos que cada um destes modos de excitação do campo corresponde a uma partícula (de momento  $\vec{k}$ )

### Espaço de Fock

O espaço de Hilbert construído com os autoestados do operador número é conhecido como **Espaço de Fock**, a representação do espaço de Fock para um único oscilador é dada por:

$$\{ |n_{\vec{k}}\rangle \}$$

Como o Hamiltoniano total é dado pela soma dos Hamiltonianos de cada modo, os espaço de Hilbert é o produto direto dos espaços de cada modo:

$$|\{n_{\vec{k}}\}\rangle \in \bigotimes_{\vec{k}} \{ |n_{\vec{k}}\rangle \}$$

$$|\{n_{\vec{k}}\}\rangle = \prod_{\vec{k}} |n_{\vec{k}}\rangle = \prod_{\vec{k}} \frac{1}{\sqrt{n_{\vec{k}}!}} (\alpha_{\vec{k}}^{\dagger})^{n_{\vec{k}}} |0\rangle$$

↳ mesmo vácuo para todos os modos

### Ordenamento Normal

Assim como no caso do oscilador harmônico temos uma energia de modo zero para cada um dos modos permitidos:

$$\langle 0 | H_{\vec{k}} | 0 \rangle = \frac{\hbar \omega_{\vec{k}}}{2}$$

No caso do campo, **mesmo dentro de um volume finito**, a energia total dada pela soma de todos estes modos zero é infinita:

$$E = \sum_{\vec{k}} \frac{\hbar \omega_{\vec{k}}}{2} = \infty$$

O que não pode ser um observável. Portanto definiremos a energia acima desta como a energia observável física do sistema e o estado em que todos os modos estão no estado fundamental fica definido como  $E = 0$ . Uma forma de operacionalizar esta redefinição da energia é usando **Ordenamento Normal** definido na pg 17:

$$:H: = \sum_{\vec{k}} \frac{\omega_{\vec{k}}}{2} (\alpha_{\vec{k}}^{\dagger} \alpha_{\vec{k}} + \underbrace{\alpha_{\vec{k}}^{\dagger} \alpha_{\vec{k}}}_{\alpha_{\vec{k}}^{\dagger} \alpha_{\vec{k}} - 1}) = H - \sum_{\vec{k}} \frac{\omega_{\vec{k}}}{2} = \sum_{\vec{k}} \omega_{\vec{k}} N_{\vec{k}}$$

(compare com 33.2)

↳ infinito subtraído

$$\langle 0 | :H: | 0 \rangle = 0$$

Nós vamos generalizar este procedimento, dizendo que somente operadores normalmente ordenados são observáveis:

$$\langle \Omega | : \hat{O} : | \Omega \rangle$$

Notamos, finalmente, que:

$$\phi \sim (a_{\vec{p}} e^{i\vec{p}\cdot\vec{x}} + a_{\vec{p}}^{\dagger} e^{-i\vec{p}\cdot\vec{x}}) \quad \left| \begin{array}{l} \vec{p}^0 = E_{\vec{p}} \\ E_{\vec{p}} = +\sqrt{\vec{p}^2 + m^2} > 0 \end{array} \right.$$

No entanto o segundo termo tem o "sinal errado" em frente a energia:  $a_{\vec{p}} e^{+iE_{\vec{p}}t}$  por isso é comum a seguinte denominação:

$$a_{\vec{p}} e^{i\vec{p}\cdot\vec{x}} \sim a_{\vec{p}} e^{-iE_{\vec{p}}t} \quad \leftrightarrow \text{solução de frequência (ou energia) positiva}$$

$$a_{\vec{p}}^{\dagger} e^{-i\vec{p}\cdot\vec{x}} \sim a_{\vec{p}}^{\dagger} e^{iE_{\vec{p}}t} \quad \leftrightarrow \text{solução de frequência (ou energia) negativa}$$

Note, no entanto, que o operador hamiltoniano:  $H = \sum_{\vec{p}} \omega_{\vec{p}} N_{\vec{p}} \rightarrow \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \omega_{\vec{k}} \underbrace{a^{\dagger}(\vec{k}) a(\vec{k})}_{N_{\vec{k}}^{\text{CONT.}}}$

só tem autovalores maiores ou iguais a zero. Portanto não há mais o problema de energia negativa (não há nenhum estado com energia menor que zero).

### Interpretação de Partícula

Lembrando que a quantidade conservada quando fazemos translações espaço-temporais é o tensor energia momento:  $T^{\mu\nu} = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial(\partial_{\nu}\phi)} \partial^{\nu}\phi - \mathcal{L} \delta^{\mu\nu}$

E que podemos pensar nas componentes conservadas só por translações espaciais ou temporais:

$$t: H = \int T^{00} d^3x = \int (\pi(x) \dot{\phi}(x) - \mathcal{L}) d^3x = \int \mathcal{H} d^3x$$

$$x^i: P^i = \int T^{0i} d^3x = \int \pi \partial^i \phi d^3x \quad \vec{P} = \int \pi \vec{\nabla} \phi d^3x$$

$$\vec{P} = \int \pi \vec{\nabla} \phi d^3x = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \vec{p} a_{\vec{p}}^{\dagger} a_{\vec{p}} \quad (\text{eq. 35.1})$$

Isto nos mostra que o operador  $a_{\vec{p}}^{\dagger}$  age no vácuo para criar um estado com momento  $\vec{p}$  e energia  $E = +\sqrt{\vec{p}^2 + m^2}$  por isso interpretaremos estes estados como partículas de massa  $m$

Note que definimos o **momento total do estado** em termos da **carga conservada pela invariância sob translações**, e não como o momento canonicamente conjugado.

### Estatística de Bose-Einstein

Uma vez que:  $[a_{\vec{k}}, a_{\vec{k}'}^+] = 0$  temos que:

$$\begin{aligned}
 |\Psi\rangle &= \sum_{\vec{k}_1, \vec{k}_2} \Psi(\vec{k}_1, \vec{k}_2) a_{\vec{k}_1}^+ a_{\vec{k}_2}^+ |0\rangle = \sum_{\vec{k}_1, \vec{k}_2} \Psi(\vec{k}_1, \vec{k}_2) a_{\vec{k}_2}^+ a_{\vec{k}_1}^+ |0\rangle \\
 &= \sum_{\vec{k}_1, \vec{k}_2} \Psi(\vec{k}_2, \vec{k}_1) a_{\vec{k}_1}^+ a_{\vec{k}_2}^+ |0\rangle
 \end{aligned}$$

Estado qualquer definido pela função de onda  $\Psi(\vec{k}_1, \vec{k}_2)$

Vemos que este estado é simétrico sobre a troca  $\vec{k}_1 \leftrightarrow \vec{k}_2$  portanto, se interpretarmos cada criação como uma partícula (e neste caso são todas idênticas) de momento  $k$ , esta estarão satisfazendo uma estatística de Bose-Einstein:

$$\Psi(\vec{k}_1, \vec{k}_2) = \Psi(\vec{k}_2, \vec{k}_1)$$

### Propagador do Campo Escalar Livre

(Peskin 2.3-2.4, Nastase 4)

Vamos nos preocupar agora em achar expressões relativisticamente invariantes para as soluções da equação de Klein-Gordon e então abordar a questão da causalidade.

Vimos que, na versão discretizada, os estados são normalizados da seguinte forma (eq 33.3):

$$|n_{\vec{k}}\rangle = \frac{1}{\sqrt{n_{\vec{k}}!}} (a_{\vec{k}}^+)^{n_{\vec{k}}} |0\rangle \quad \langle n|m\rangle = \delta_{mn}$$

Lembrando que a relação entre o discreto e o contínuo é:

$$\begin{cases}
 a_{\vec{k}} \leftrightarrow \sqrt{V(2\pi)^3} \alpha_{\vec{k}} \\
 \delta^3(\vec{k} - \vec{k}') \leftrightarrow V \delta_{\vec{k}\vec{k}'}
 \end{cases}$$

$$n_{\vec{k}} = 1 \quad |1_{\vec{k}}\rangle \equiv |\vec{k}\rangle = a_{\vec{k}}^+ |0\rangle$$

Normalização no contínuo:  $\langle \vec{p} | \vec{k} \rangle = (2\pi)^3 \delta^3(\vec{p} - \vec{k})$   
↪ não é invariante

Considere um boost na direção 3:

$$\left. \begin{aligned}
 p_3' &= \gamma(p_3 + \beta E_p) \\
 E_p' &= \gamma(E_p + \beta p_3) \\
 k_3' &= \gamma(k_3 + \beta E_k) \\
 E_k' &= \gamma(E_k + \beta k_3)
 \end{aligned} \right\} \Rightarrow \int \rho(x) - \rho(x_0) = \frac{1}{|\rho'(x_0)|} \delta(x - x_0)$$

$$\vec{p}' = f(\vec{p}) \quad \vec{k}' = f(\vec{k})$$

$$\delta^3(\vec{p}' - \vec{k}') = \delta^3(\vec{p} - \vec{k}) \frac{1}{\left. \frac{dP_3'}{dP_3} \right|_{\vec{p}=\vec{k}}} \rightarrow \vec{p} = \vec{k} \rightarrow E_p = E_k = E$$

$$\delta^3(\vec{p} - \vec{k}) = \delta^3(\vec{p}' - \vec{k}') \left( 1 + \beta \frac{dE}{dP_3} \right) \left\{ \begin{array}{l} E = \sqrt{\vec{p}^2 + m^2} \\ \frac{dE}{dP_3} = \frac{1}{2\sqrt{\vec{p}^2 + m^2}} 2P_3 = \frac{P_3}{E} \end{array} \right.$$

$$\delta^3(\vec{p} - \vec{k}) = \delta^3(\vec{p}' - \vec{k}') \frac{d}{dP_3} (E + \beta P_3) = \delta^3(\vec{p}' - \vec{k}') \frac{E'}{E}$$

$$\delta^3(\vec{p} - \vec{k}) = \delta^3(\vec{p}' - \vec{k}') \frac{E'}{E}$$

Fica óbvio então que o objeto:  $E \delta^3(\vec{p} - \vec{k}) = E' \delta^3(\vec{p}' - \vec{k}')$

é invariante. Por isso usaremos a **normalização relativística** a seguir:

$$\langle \vec{p}, q \rangle = 2 E_{\vec{p}} (2\pi)^3 \delta^3(\vec{p} - \vec{q}) \quad (\text{eq. 37.1})$$

Que, para um número arbitrário de excitações, fica:

$$\langle \{ \vec{k}_i \} | \{ \vec{q}_j \} \rangle = \sum_{\pi(j)} \prod_i 2\omega_{\vec{k}_i} (2\pi)^3 \delta^3(\vec{k}_i - \vec{q}_{\pi(j)}) \quad (\text{eq. 37.2})$$

↳ permutações de  $\{ \vec{q}_j \}$

Se colocarmos um fator adicional de  $\sqrt{2\omega_{\vec{k}}}$  na normalização do estado, obtemos as relações acima:

$$|n_{\vec{k}}\rangle = \frac{1}{\sqrt{n_{\vec{k}}!}} \left( \alpha_{\vec{k}}^{\dagger} \right)^{n_{\vec{k}}} |0\rangle \xrightarrow{\text{redefino}} |n_{\vec{k}}\rangle = \frac{1}{\sqrt{n_{\vec{k}}!}} \left( \sqrt{2\omega_{\vec{k}}} \alpha_{\vec{k}}^{\dagger} \right)^{n_{\vec{k}}} |0\rangle$$

$$|\{ n_{\vec{k}} \} \rangle = \prod_{\vec{k}} \frac{1}{\sqrt{n_{\vec{k}}!}} \left( \sqrt{2\omega_{\vec{k}}} \alpha_{\vec{k}}^{\dagger} \right)^{n_{\vec{k}}} |0\rangle$$

Que passando para o contínuo:

$$|\{ \vec{k}_i \} \rangle = \prod_{\vec{k}} \frac{1}{\sqrt{n_{\vec{k}}!}} \left( \sqrt{2\omega_{\vec{k}}} \alpha_{\vec{k}}^{\dagger} \right)^{n_{\vec{k}}} |0\rangle \rightarrow \left[ \prod_{\vec{k}} \left( \sqrt{V(2\pi)^3} \right)^{n_{\vec{k}}} \right] |\{ n_{\vec{k}} \} \rangle \quad (\text{eq. 37.3})$$

$$|\vec{p}\rangle = \sqrt{2E_p} \alpha_{\vec{p}}^{\dagger} |0\rangle$$

Temos também que tomar cuidado em mudar esta normalização em todos os lugares:

$$\hat{1} = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \frac{1}{2E_p} |p\rangle \langle p|$$

Transformação de Lorentz:  $|\Lambda \vec{p}\rangle = U(\Lambda) |\vec{p}\rangle$   $\leftarrow$  unitária  $\langle \Lambda \vec{q} | \Lambda \vec{p} \rangle = \langle \vec{q} | \vec{p} \rangle$

**Importante:** note que agora que quantizamos o campo (transformando o mesmo em um operador) o requisito para que ele seja ESCALAR muda:

$$\phi'_\alpha(x' = \Lambda x) = R(\Lambda) \phi_\alpha(x) \Rightarrow \phi_\alpha(x) \xleftrightarrow{\text{equivalência}} \langle \Psi | \hat{\phi}(x) | \Psi \rangle$$

$$\parallel \phi'_\alpha(x) \xleftrightarrow{\text{equivalência}} \langle \Psi | U^\dagger(\Lambda) U(\Lambda) \hat{\phi}(x) U^\dagger(\Lambda) U(\Lambda) | \Psi \rangle$$

$$|\Lambda \vec{p}\rangle = \sqrt{2E_{\Lambda p}} a_{\Lambda \vec{p}}^\dagger |0\rangle = U(\Lambda) \sqrt{2E_p} a_p^\dagger U^\dagger(\Lambda) |0\rangle \quad U(\Lambda) |0\rangle = |0\rangle$$

$$U(\Lambda) a_{\vec{p}}^\dagger U^\dagger(\Lambda) = \sqrt{\frac{E_{\Lambda p}}{E_p}} a_{\Lambda \vec{p}}^\dagger$$

 (eq. 38.1)

Outro objeto que gostaríamos de ter em uma forma explicitamente relativística é a expansão do campo escalar:

$$\phi(\vec{x}, t) = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \frac{1}{\sqrt{2E_p}} (a_{\vec{p}} e^{ipx} + a_{\vec{p}}^\dagger e^{-ipx}) \Big|_{p^0 = E_p} = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \frac{1}{2E_p} \sqrt{2E_p} (a_{\vec{p}} e^{ipx} + a_{\vec{p}}^\dagger e^{-ipx}) \Big|_{p^0 = E_p}$$

$$= U^\dagger(\Lambda) \sqrt{2E_p} a_{\vec{p}}^\dagger U(\Lambda)$$

Para que:  $\phi(x) = U^\dagger(\Lambda) \phi'(x') U(\Lambda)$  este pedaço deve ser invariante

De fato:

$$\int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \frac{1}{2E_p} = \int \frac{d^4p}{(2\pi)^4} (2\pi) \delta(p^2 + m^2) \Big|_{p^0 > 0}$$

só tenho invariantes

$$\delta(p^2 + m^2) = \delta(-p_0^2 + \vec{p}^2 + m^2) = \delta(-p_0^2 + E_p^2)$$

$$\delta(p(p^0) - p(E_p)) = \frac{1}{|p'(p^0)|} \delta(p^0 - E_p) = \frac{1}{2p^0} \delta(p^0 - E_p)$$

o que mostra que esta é uma integral no tri-momento invariante de Lorentz, pois:

$$f(p) \xrightarrow{\text{Lorenz}} f(p) \Rightarrow \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \frac{f(p)}{2E_p} \rightarrow \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \frac{f(p)}{2E_p}$$

Podemos enfim escrever:

$$\phi(x) \equiv \phi(\vec{x}, t) = \int \frac{d^4p}{(2\pi)^4} (2\pi) \delta(p^2 + m^2) \Big|_{p^0 > 0} (\sqrt{2E_p} a_{\vec{p}} e^{ipx} + \sqrt{2E_p} a_{\vec{p}}^\dagger e^{-ipx}) \Big|_{p^0 = E_p}$$

 (eq. 38.2)

Finalmente consideremos:

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

operador na representação de Schödinger, lembre que:

$$\begin{aligned} [\hat{a}_p, \hat{H}] &= \omega_p \hat{a}_p & \hat{H}^+ \hat{a}^\dagger &= \hat{a}^\dagger (\hat{H} + E_p) \\ \hat{H} \hat{a}_p &= \hat{a}_p (\hat{H} - E_p) & \hat{H}^+ \hat{a}^\dagger &= \hat{a}^\dagger (\hat{H} + E_p) \\ \hat{H} \hat{a}_p^\dagger &= \hat{a}_p^\dagger (\hat{H} - E_p) & e^{i\hat{H}t} \hat{a}_p^\dagger e^{-i\hat{H}t} &= \hat{a}_p^\dagger e^{-iE_p t} \\ e^{i\hat{H}t} \hat{a}_p e^{-i\hat{H}t} &= \hat{a}_p e^{-iE_p t} & e^{i\hat{H}t} \hat{a}_p e^{-i\hat{H}t} &= \hat{a}_p e^{iE_p t} \end{aligned}$$

É uma superposição de vários estados de uma partícula (cada um deles com momento bem definido), muito similar aos auto-estados da posição em MQ (a diferença vem do fator  $1/E_p$ ). De fato:

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

Da mesma forma que na MQ tínhamos  $\langle \vec{x} | \vec{p} \rangle \sim e^{i\vec{p}\cdot\vec{x}}$

Por isso podemos interpretar esta função como a função de onda no espaço das posições da partícula criada com momento  $p$ , e dizemos que  $\phi(x)$  **cria uma partícula** na posição  $x$ .

## Campo Escalar Complexo

Para entender melhor a propagação (a evolução temporal) destes estados, nós passaremos à quantização do campo escalar complexo:

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

Esta Lagrangeana é simétrica sobre:  $\phi \rightarrow \phi e^{i\alpha}$   
↳ NÚMERO

que é uma simetria **U(1) Global**. Há várias formas de falar sobre  $\phi$ : dizemos que  $\phi$  é "carregado sobre U(1) Global", "tem carga de U(1) global" ou se "transforma sobre U(1) global".

Notem que temos um fator 1/2 faltando aí:  $\frac{1}{2} \partial_\mu \phi \partial^\mu \phi \leftrightarrow \partial_\mu \phi \partial^\mu \phi^*$

Isso porque um campo complexo tem dois graus de liberdade e trataremos  $\phi$  e  $\phi^*$  como campos independentes.

$$\text{EOM FOR } \phi: (\partial_\mu \partial^\mu - m^2) \phi^* = \frac{\partial U}{\partial \phi}$$

$$\text{FOR } \phi^*: (\partial_\mu \partial^\mu - m^2) \phi = \frac{\partial U}{\partial \phi^*}$$

Seguimos um procedimento análogo ao do campo real, só que agora com o dobro dos graus de liberdade:

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

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

(eq. 39.1)

$$\begin{array}{cc} a_+ & a_+^\dagger \\ a_- & a_-^\dagger \end{array}$$