(35)

Notamos, finalmente, que:

No entanto o segundo termo tem o "sinal errado" em frente a energia: $a_{\vec{l}}$ c por isso é comum a seguinte denominação:

 C_{p}^{p} C_{p}^{p} C_{p}^{p} C_{p}^{p} solução de frequência (ou energia) positiva C_{p}^{p} C_{p}^{p} C_{p}^{p} C_{p}^{p} C_{p}^{p} solução de frequência (ou energia) negativa

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

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

$$t: H = \int_{-\infty}^{\infty} J_3 x = \int_{-\infty}^{\infty} (T(x) \phi(x) - \xi) J_3 x = \int_{-\infty}^{\infty} J_3 x$$

$$\chi^{\mu}: \quad \stackrel{\sim}{\Gamma} = \int_{-\infty}^{\infty} J^{3}x = \int_{-\infty}^{\infty} J^{3}x \qquad \qquad \stackrel{\sim}{\underline{\Gamma}} = \int_{-\infty}^{\infty}$$

$$\underline{\overrightarrow{P}} = \left(\mathcal{T} \overrightarrow{\nabla} \phi \right)^{3} \mathcal{K} = \left(\frac{\mathcal{Y}^{3} \rho}{(2\pi)^{3}} \overrightarrow{P} \right)^{3} \alpha^{\dagger}_{\overrightarrow{P}} \alpha^{$$

Isto nos mostra que o operador $q_{\vec{p}}^{\dagger}$ age no vácuo para criar um estado com momento \vec{p} e energia $\vec{p} = +\sqrt{\vec{p}^2 + m^2}$ 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 canônicamente conjugado.

Estatística de Bose-Einstein

 $\left[q_{\vec{k}_{1}}^{\dagger} , q_{\vec{k}_{1}}^{\dagger} \right] = 0 \text{ temos que:}$

$$\frac{14}{14} = \sum_{\vec{k_1},\vec{k_2}} \psi(\vec{k_1},\vec{k_2}) \overset{+}{\sim} \overset{+}{\kappa_1} |0> = \sum_{\vec{k_1},\vec{k_2}} \psi(\vec{k_1},\vec{k_2}) \overset{+}{\sim} \overset{+}{\kappa_2} |0> = \sum_{\vec{k_1},\vec{k_2}} \psi(\vec{k_2},\vec{k_2}) \overset{+}{\sim} \overset{+}{\kappa_1} |0> = \sum_{\vec{k_1},\vec{k_2}} \psi(\vec{k_2},\vec{k_2}) \overset{+}{\sim} \overset{+}{\kappa_2} |0> = \sum_{\vec{k_1},\vec{k_2}} \psi(\vec{k_2},\vec{k_2}) \overset{+}{\sim} \overset{+}{\kappa_1} |0> = \sum_{\vec{k_1},\vec{k_2}} \psi(\vec{k_2},\vec{k_2}) \overset{+}{\sim} \overset{+}{\kappa_2} |0> = \sum_{\vec{k_1},\vec{k_2}} \psi(\vec{k_2},\vec{k_2}) \overset{+}{\sim} \overset{+}{\kappa_1} |0> = \sum_{\vec{k_1},\vec{k_2}} \psi(\vec{k_2},\vec{k_2}) \overset{+}{\sim} \overset{$$

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

Vemos que este estado é simétrico sobre a troca 🎉 ⊷ 🕏 portanto, se interpretarmos cada criação como uma partícula (e neste caso são todas idênticas) de momento k, esta estarão satizfazendo uma estatística de Bose-Einstein: 4(R1, R2) = 4/R2, R1)

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):

$$|N_{\overline{k}}\rangle = \frac{1}{\sqrt{N_{\ell}!}} \left(\langle \langle \frac{1}{k'} \rangle^{N_{\overline{k}'}} | 0 \rangle \right) \qquad \langle n | m \rangle = \delta_{mn}$$

$$\gamma_{\vec{a}} = 1$$
 $|1_{\vec{a}}\rangle \equiv |\vec{k}\rangle = \langle \vec{c} | 0 \rangle$

Normalização no contínuo: $\langle \vec{p}' | \vec{k} \rangle = \langle \vec{p}'' | \vec{k} \rangle$

Considere um boost na direção 3:

$$\begin{array}{l}
\Gamma_{3} = \mathcal{E}(P_{3} + \beta E_{p}) \\
E_{p} = \mathcal{E}(E_{p} + \beta P_{3})
\end{array}$$

$$E_{h} = \mathcal{E}(E_{p} + \beta E_{k})$$

$$E_{h} = \mathcal{E}(E_{p} + \beta E_{k})$$

$$E_{h} = \mathcal{E}(E_{p} + \beta E_{k})$$

$$= \mathcal{E}(E_{p} + \beta E_{$$

$$\delta^{3}(\vec{P}' - \vec{k}') = \delta^{2}(\vec{P}_{32} - \vec{k}_{32}) \delta(\vec{P}_{3} - \vec{k}_{3})$$
Teoria Quântica de Campos I
$$\delta^{3}(\vec{P}' - \vec{k}') = \delta^{3}(\vec{P}_{3} + \vec{P}_{3} + \vec{k}_{3}) \delta(\vec{P}_{3} + \vec{k}_{3}) \delta(\vec{P}_{3} - \vec{k}_{3}) \delta(\vec{P}_{3} -$$

Fica óbvio então que o objeto:
$$\mathbb{E} \delta^3(\vec{p} - \vec{k}) = \mathbb{E}^1 \delta^3(\vec{p}' - \vec{k}')$$

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

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

Que, para um número arbitrário de excitações, fica:

$$\langle 2\pi i \rangle | \{ q_{\hat{0}} \} \rangle = \sum_{\mathcal{T}} \mathcal{A} \omega_{\hat{k}\hat{k}} (2\pi)^3 \int_{\mathcal{T}}^3 (k\hat{k} - q_{\tilde{1}\tilde{1}}(j))$$
 (eq. 37.2)

Se colocarmos um fator adicional de 🔍 🗓 na normalização do estado, obtemos as relações acima:

One bassando basa o contínno:
$$|\sqrt{n^{k}}| > = \frac{\sqrt{n^{k}}}{\sqrt{n^{k}}} \left(\sqrt{n^{k}} + \sqrt{n^{k}} \right) > \frac{1}{\sqrt{n^{k}}} \left(\sqrt{n^{k}} + \sqrt{n^{k}} + \sqrt{n^{k}} \right) > \frac{1}{\sqrt{n^{k}}} \left(\sqrt{n^{k}} + \sqrt{n^{k}} + \sqrt{n^{k}} + \sqrt{n^{k}} \right) > \frac{1}{\sqrt{n^{k}}}$$

Que passando para o contínuo:

$$| \underbrace{\{ \mathcal{R}_{i}^{2} \}} \rangle = \prod_{\mathbf{k}'} \frac{1}{| \mathbf{n}_{\mathbf{k}'} |} \langle \nabla \mathbf{n}_{\mathbf{k}'} | \mathbf{n}_{\mathbf{k}'} \rangle | \mathbf{n}_{\mathbf{k}'$$

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

$$\hat{J} = \left\{ \frac{d^3 \rho}{(2\pi)^3} \frac{1}{2E_{\rho}} | \rho > \langle \rho |$$

Transformação de Lorentz:
$$| \bigwedge \vec{p} \rangle = \bigcup (\bigwedge) |\vec{p}' \rangle \qquad \langle \bigwedge \vec{q}' | \bigwedge \vec{r} \rangle = \langle \vec{q}'' | \vec{p}' \rangle$$

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

$$\phi_{I}^{G}(\kappa_{I}=V\kappa)=\frac{1}{K(V)}\phi_{I}^{G}(\kappa)$$

$$\phi_{\alpha}^{\prime}(\kappa' = \Lambda \kappa) = R(\Lambda) \phi(\kappa) \implies \phi_{\alpha}(\kappa) \stackrel{\text{equivalência}}{\longleftarrow} < \psi | \hat{\phi}(\kappa) | \psi > 0$$

$$| \psi_{\alpha}(\kappa') \longrightarrow \psi | \hat{\psi}(\kappa) | \psi \rangle$$

$$|\Lambda_{P}^{\circ}\rangle = \sqrt{\lambda E_{NP}} \alpha_{NP}^{\dagger} |0\rangle = U(\Lambda) \sqrt{\lambda E_{P}} \alpha_{P}^{\dagger} |0\rangle \qquad \forall U(\Lambda) |0\rangle = |0\rangle$$

$$\bigcup (\bigwedge) \alpha^{\dagger}_{\vec{P}} \bigcup^{\dagger} (\lambda) = \sqrt{\frac{E_{\Lambda P}}{E_{P}}} \alpha^{\dagger}_{\Lambda \vec{P}}$$
(eq. 38.1)

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

$$\phi(\vec{x}',t) = \left(\frac{\partial^3 \rho}{(\lambda \vec{l})^3} \frac{1}{|\Delta \vec{k} \rho|} (\alpha_{\vec{l}'} e^{i \rho x} + \alpha_{\vec{l}'}^{\dagger} e^{-i \rho x})\right) = \left(\frac{\partial^3 \rho}{(\lambda \vec{l})^3} \frac{1}{|\Delta \vec{k} \rho|} (\alpha_{\vec{l}'} e^{i \rho x} + \alpha_{\vec{l}'}^{\dagger} e^{-i \rho x})\right) = \left(\frac{\partial^3 \rho}{(\lambda \vec{l})^3} \frac{1}{|\Delta \vec{k} \rho|} (\alpha_{\vec{l}'} e^{i \rho x} + \alpha_{\vec{l}'}^{\dagger} e^{-i \rho x})\right) = \left(\frac{\partial^3 \rho}{(\lambda \vec{l})^3} \frac{1}{|\Delta \vec{k} \rho|} (\alpha_{\vec{l}'} e^{-i \rho x} + \alpha_{\vec{l}'}^{\dagger} e^{-i \rho x})\right) = \left(\frac{\partial^3 \rho}{(\lambda \vec{l})^3} \frac{1}{|\Delta \vec{k} \rho|} (\alpha_{\vec{l}'} e^{-i \rho x} + \alpha_{\vec{l}'}^{\dagger} e^{-i \rho x})\right) = \left(\frac{\partial^3 \rho}{(\lambda \vec{l})^3} \frac{1}{|\Delta \vec{k} \rho|} (\alpha_{\vec{l}'} e^{-i \rho x} + \alpha_{\vec{l}'}^{\dagger} e^{-i \rho x})\right) = \left(\frac{\partial^3 \rho}{(\lambda \vec{l})^3} \frac{1}{|\Delta \vec{k} \rho|} (\alpha_{\vec{l}'} e^{-i \rho x} + \alpha_{\vec{l}'}^{\dagger} e^{-i \rho x})\right) = \left(\frac{\partial^3 \rho}{(\lambda \vec{l})^3} \frac{1}{|\Delta \vec{k} \rho|} (\alpha_{\vec{l}'} e^{-i \rho x})\right) = \left(\frac{\partial^3 \rho}{(\lambda \vec{l})^3} \frac{1}{|\Delta \vec{k} \rho|} (\alpha_{\vec{l}'} e^{-i \rho x})\right) = \left(\frac{\partial^3 \rho}{(\lambda \vec{l})^3} \frac{1}{|\Delta \vec{k} \rho|} (\alpha_{\vec{l}'} e^{-i \rho x})\right)$$

Para que: $\phi(\kappa) = U^{-1}(\Lambda) \phi'(\kappa') U(\Lambda)$ este pedaço deve ser invariante

De fato:

$$2\left(\left(\left(\log_{3}\right) - \left(\left(\log_{3}\right)\right) - \frac{\left(\left(\log_{3}\right) - \log_{3}\right)}{\sqrt{2\left(\log_{3}\right)}} \right) \left(\left(\log_{3}\right) - \left(\log_{3}\right) + \log_{3}\right)$$

$$2\left(\left(\log_{3}\right) + \log_{3}\right) = 2\left(\left(\log_{3}\right) + \log_{3}\right) + \log_{3}\left(\log_{3}\right) + \log_{3}\left(\log_{3$$

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

$$\int (P) \frac{L_{URENĪZ}}{D} \int (P) = D \left(\frac{J^{3}P}{2II^{3}} \frac{\int (P)}{\int E_{P}} - D \left(\frac{J^{3}P}{2II^{3}} \frac{\int (P)}{\int E_{P}} \right) \right)$$

Podemos enfim escrever:

 $\phi(x) = \phi(x^{2}, t) = \frac{14p}{(2\pi)^{3}}(2\pi)\delta(p^{2}+m^{2})\left(\sqrt{2\pi}\alpha p^{2} e^{-\lambda p^{2}}e^{-\lambda p^{2}}\right)$ $(2\pi)^{3}\left(\sqrt{2\pi}\alpha p^{2}\right)\left(\sqrt{2\pi}\alpha p^{2}\right)\left(\sqrt{2\pi}\alpha p^{2}\right)\left(\sqrt{2\pi}\alpha p^{2}\right)$ $(2\pi)^{3}\left(\sqrt{2\pi}\alpha p^{2}\right)\left(\sqrt{2\pi}\alpha p^{2}\right)\left(\sqrt{2\pi}\alpha p^{2}\right)$

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:

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 quatização do campo escalar complexo:

Esta Lagrangeana é simétrica sobre: ゆー・ゅ で しょ NÚMERO

que é uma simetria U(1) Global. Há várias formas de falar sobre φ: dizemos que φ 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: $\frac{1}{2} \partial_{\mu} \phi \partial^{\nu} \phi \qquad \qquad \partial_{\mu} \phi \partial^{\nu} \phi^*$

Isso porque um campo complexo tem dois graus de liberdade e trataremos ϕ e ϕ * como campos independentes.

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

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

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

$$\pi^{\dagger}(\vec{x},t) = \int \frac{d^3p}{(2\pi)^3} \left(i\sqrt{\frac{\omega_p}{2}} \right) (a_-^{\dagger}(\vec{p},t)e^{-i\vec{p}\cdot\vec{x}} - a_+(\vec{p},t)e^{i\vec{p}\cdot\vec{x}})$$
(eq. 40.1)

Podemos repetir todo o procedimento do campo real para mostrar que $\psi_{\rho} = + \sqrt{\rho^2 + m^2}$ que a dependência temporal é a mesma e que:

$$\left[\alpha_{\pm}(\vec{p}', +), \alpha_{\pm}^{+}(\vec{p}', +)\right] = (i\pi)^{3} \int_{0}^{3} (\vec{p}' - \vec{p}'')$$
(qualquer outro comutador é zero)

A carga conservada pela simetria U(1) é (exercício):

$$Q = \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \left[\frac{d^4k}{d^4k} - \frac{d^4k}{d^4k} - \frac{d^4k}{d^4k} \right]$$
Número de partículas com carga negativa

Número de partículas com carga positiva

ambos tem funções de onda de uma partícula, de mesma massa m e cargas opostas. Assim introduzimos o conceito de antipartícula e vemos que o mesmo campo complexo descreve tanto a partícula quanto a antipartícula, de forma indissociável (pense quão mais elegante isto é do que a história do mar de Dirac). Ademais, para este campo:

$$\overline{\underline{P}}^{\circ} = \left(\frac{3^{3}k}{(2\overline{1})^{3}} \, \overline{R} \, \left[N_{+\overline{k}} + N_{-\overline{k}} \right] \right) \qquad H = \left(\frac{3^{3}k}{(2\overline{1})^{3}} \, \omega_{k} \, \left[N_{+\overline{k}} + N_{-\overline{k}} \right] \right)$$

De forma que o momento e a energia (que é positiva) se comportam como esperaríamos de dois conjuntos de partículas (só a carga é subtraída). O campo real pode ser visto como um caso particular, onde as partículas são a própria antipartícula (já que tem carga zero).

Consideremos agora o objeto:

<01 φ[†](~) φ(γ) 10>

cria um estado em y aniquila um estado em x

Note que esta é a função de dois pontos

da teoria (compare com a pg 24 - aqui os estados "fixos" |q> e |q'> são o vácuo da teoria em um tempo não especificado - que mais tarde veremos ser infinito passado e infinito futuro)

$$(q,+) \rightarrow (q',+')$$
Note que: $(q',+') \mid q,+> \frac{18}{18} \leq q' \mid e \mid q$

O que é o mesmo objeto que calculamos na pg 3:

O que é o mesmo objeto que calculamos na pg 3: $U(t) = \langle \vec{x} | e^{-t} H t | \vec{x_0} \rangle + \langle \vec{y} = \vec{x_0} \rangle$ $\dot{y} = \vec{x_0} \cdot \vec{y} = \vec{x_0} \cdot$

E que mostramos ter problemas com probabilidade não nula para propagação fora do cone de luz.

Voltemos por um instante para o campo real: $\phi^+(\kappa) = \phi(\kappa)$

32.3
$$\Rightarrow \phi(\vec{x}, t) = \int \frac{\lambda^3 \rho}{(\lambda \vec{n})^3} \frac{\Lambda}{\sqrt{2E_{\rho}}} \left(\alpha_{\vec{\rho}} e^{i\rho\kappa} + \alpha_{\vec{\rho}}^{\dagger} e^{-i\rho\kappa}\right) \Big|_{\rho^0 = E_{\rho}}$$

$$<0|\phi(x)\phi(y)|0>$$
 $\sim |(\alpha_{+}^{+}, e_{-}^{+}, e_{+}^{+})(\alpha_{-}^{+}, e_{-}^{+}, e_{-}^{+}, e_{-}^{+})|0> = 0$

$$= \langle 0|\alpha \overrightarrow{p} \ \alpha^{\dagger} |0\rangle e^{ip\xi - iq y}$$

$$= \langle 0|\alpha \overrightarrow{p} \ \alpha^{\dagger} |0\rangle e^{ip\xi - iq y}$$

$$= \langle 0|\alpha \overrightarrow{p} \ \alpha^{\dagger} |0\rangle e^{ip\xi - iq y}$$

$$= \langle 0|\alpha \overrightarrow{p} \ \alpha^{\dagger} |0\rangle e^{ip\xi - iq y}$$

$$= \langle 0|\alpha \overrightarrow{p} \ \alpha^{\dagger} |0\rangle e^{ip\xi - iq y}$$

$$\langle O | \phi (x) \phi (y) | O \rangle = \int \frac{(x_{11})^{2}}{\sqrt{3E_{p}}} \sqrt{\frac{3E_{p}}{\sqrt{3E_{p}}}} \int \frac{(x_{11})^{2}}{\sqrt{3E_{p}}} \sqrt{\frac{3E_{p}}{\sqrt{3E_{p}}}} \sqrt{\frac{3E_{p}}{\sqrt{3E_{p}}}}} \sqrt{\frac{3E_{p}}{\sqrt{3E_{p}}}} \sqrt{\frac{3E_{p}}{\sqrt{3E_{p}}}}} \sqrt{\frac{3E_{p}}{\sqrt{$$

$$D(x-y) \equiv \langle 0 | \phi(x) \phi(y) | 0 \rangle = \left(\frac{\sqrt[3]{2}}{\sqrt[3]{2}}, \frac{1}{\sqrt[3]{2}} e^{i\varphi(x-y)} \right)$$

$$e^{i\varphi(x-y)} \equiv \langle 0 | \phi(x) \phi(y) | 0 \rangle = \left(\frac{\sqrt[3]{2}}{\sqrt[3]{2}}, \frac{1}{\sqrt[3]{2}} e^{i\varphi(x-y)} \right)$$

$$e^{i\varphi(x-y)} \equiv \langle 0 | \phi(x) \phi(y) | 0 \rangle = \left(\frac{\sqrt[3]{2}}{\sqrt[3]{2}}, \frac{1}{\sqrt[3]{2}} e^{i\varphi(x-y)} \right)$$

$$e^{i\varphi(x-y)} = \langle 0 | \phi(x) \phi(y) | 0 \rangle = \left(\frac{\sqrt[3]{2}}{\sqrt[3]{2}}, \frac{1}{\sqrt[3]{2}} e^{i\varphi(x-y)} \right)$$

$$e^{i\varphi(x-y)} = \langle 0 | \phi(x) \phi(y) | 0 \rangle = \left(\frac{\sqrt[3]{2}}{\sqrt[3]{2}}, \frac{1}{\sqrt[3]{2}} e^{i\varphi(x-y)} \right)$$

$$e^{i\varphi(x-y)} = \langle 0 | \phi(x) \phi(y) | 0 \rangle = \left(\frac{\sqrt[3]{2}}{\sqrt[3]{2}}, \frac{1}{\sqrt[3]{2}} e^{i\varphi(x-y)} \right)$$

$$e^{i\varphi(x-y)} = \langle 0 | \phi(x) \phi(y) | 0 \rangle = \left(\frac{\sqrt[3]{2}}{\sqrt[3]{2}}, \frac{1}{\sqrt[3]{2}} e^{i\varphi(x-y)} \right)$$

$$e^{i\varphi(x-y)} = \langle 0 | \phi(x) \phi(y) | 0 \rangle = \left(\frac{\sqrt[3]{2}}{\sqrt[3]{2}}, \frac{1}{\sqrt[3]{2}} e^{i\varphi(x-y)} \right)$$

$$e^{i\varphi(x-y)} = \langle 0 | \phi(x) \phi(y) | 0 \rangle = \left(\frac{\sqrt[3]{2}}{\sqrt[3]{2}}, \frac{1}{\sqrt[3]{2}} e^{i\varphi(x-y)} \right)$$

$$e^{i\varphi(x-y)} = \langle 0 | \phi(x) \phi(y) | 0 \rangle = \left(\frac{\sqrt[3]{2}}{\sqrt[3]{2}}, \frac{1}{\sqrt[3]{2}} e^{i\varphi(x-y)} \right)$$

$$e^{i\varphi(x-y)} = \langle 0 | \phi(x) \phi(y) | 0 \rangle = \left(\frac{\sqrt[3]{2}}{\sqrt[3]{2}}, \frac{1}{\sqrt[3]{2}} e^{i\varphi(x-y)} \right)$$

Vamos ver o que acontece com este objeto sobre transformações de Lorentz. Temos que analisar dois casos:

(1) (x-y) é tipo-tempo - (x-y) dentro do cone de luz

(2) (x - y) é tipo-espaço $(x - y)^2 > 0$ fora do cone de luz