

# TAC EM ESPAÇOS-TEMPO curvos

SEJA  $(M, g_{ab})$  UM ESPAÇO-TEMPO GLOBALMENTE Hiperbólico,  
 ENTÃO  $M \cong \mathbb{R}^n \times \Sigma$  E EXISTE UMA FUNÇÃO DIF.  $t: M \rightarrow \mathbb{R}$  T.q.  
 $\Sigma = \left\{ t \in M \mid t^2 = cte \right\}$  SEUAS SUPERFÍCIES DE CAUCHY.

A UM CAMPO ESCALAR (SPIN-0) E MASSA  $m$  EM  $(M, g_{ab})$  SATISFAZ  
 AS EQUAÇÕES DE KLEIN-GORDON:

$$(-\nabla_a \nabla^a + m^2) \phi = 0, \quad (1)$$

ONDE  $\nabla_a$  É A DERIVADA COVARIANTE SEM TORÇÃO COMPATÍVEL  
 COM  $g_{ab}$  I.E.  $\nabla_b f = \nabla_b f$  E  $\nabla_a g_{bc} = 0$ . DADOS CONDENSANDO  
 QUANTAS EN  $\{x^a\}$  EM  $M$  ENS.

$$\nabla^a \nabla_a \phi = \frac{1}{\sqrt{-g}} \sum_{a,b} \frac{\partial}{\partial x^a} \left( \sqrt{g} g^{ab} \frac{\partial \phi}{\partial x^b} \right), \quad (2)$$

ONDE  $g_{ab} = g(x^a)$  SÃO OS COMPONENTES DA MÉTRICA NAS COORD.  
 $\{x^a\}$  E  $-g = -\det g_{ab}$ .

PARA A Eq. (1), VALE O SEGUINTE:

Teorema 1: SE  $(M, g_{ab})$  É GLOBALMENTE Hiperbólico ONDOP. DF.  
 CAUCHY  $\Sigma$ , EXISTE DAS PÓS. (PÓSITIVAS),  $\phi$  E TB. FUNÇÕES  $C^\infty(\Sigma)$ , EXISTE  
 UMA ÚNICA SOLUÇÃO  $\phi \in C^\infty(M)$  DA Eq. (1) T.Q.

$$\phi|_\Sigma = \phi_0 \in m \nabla_a \phi|_\Sigma = T_b, \quad \begin{array}{c} \nearrow \\ \Sigma \end{array}$$

ONDE  $m^2$  É A NORMAL UNIDADE ( $m^2 = \det g_{ab} = -1$ ) DA  $\Sigma$

Dos dois soluções  $\phi_1$  e  $\phi_2$  de (1) [e vamos denotar o espaço de soluções da Eq. (1) por  $S$ ] entre definimos

$$S\mathcal{L}(\phi_1, \phi_2) = \int_{\Sigma_+} d^3x \sqrt{h} (\phi_2 \text{m} \partial_0 \phi_1 - \phi_1 \text{m} \partial_0 \phi_2), \quad (3)$$

Onde  $h_{00} = g_{00}|_{\Sigma}$  (i.e. A métrica induzida em  $\Sigma_+$ ),  
 $h = \det h_{ab}$ ,  $\text{m}^a$  são coordenadas sobre  $\Sigma_+$ .

Exercício: Mostre que  $\frac{d}{dt} S\mathcal{L}(\phi_1, \phi_2) = 0$  [ou, equivalente, que

$$\int_{\Sigma_+} d^3x \sqrt{h} (\phi_2 \text{m} \partial_0 \phi_1 - \phi_1 \text{m} \partial_0 \phi_2) = \int_{\Sigma_0} d^3x \sqrt{h} (\phi_2 \text{m} \partial_0 \phi_1 - \phi_1 \text{m} \partial_0 \phi_2)$$

(Sugestão: use a Eq. (1) e o teorema de Gauss).

Temos então nesse par  $(S, S\mathcal{L})$ . Podemos agora seguir os passos usuais (já descritos na o oscilação harmônica) para quantizar o campo.

Vamos complexificar  $S$ , i.e.,  $S \rightarrow S^c$  e definir em  $S^c$  o produto interno de Klein-Gordon:

$$\langle f_1, f_2 \rangle_{K.G.} = -i S\mathcal{L}(f_1, f_2), \quad f_1, f_2 \in S^c$$

AGORA HAMOS QUALQUER  $H \subset S^4$  da:

(1)  $S^4 = H \oplus \bar{H}$ ;

(2)  $\langle \cdot, \cdot \rangle_{K.G.}$  é positivo-definido em  $H \in \text{parte}$ ,

$(H, \langle \cdot, \cdot \rangle_{K.G.})$  é um ESPAÇO DE HILBERT.

(3) Para todo  $f_1 \in H$  e  $f_2 \in \bar{H}$  vale  $\langle f_1, f_2 \rangle_{K.G.} = 0$ .

TODOS OS  $H_i$  O ESPAÇO DE "I-ponicos", DEFINIMOS O ESPAÇO DE ESTADOS DO CAMPO COMO SENDO  $\mathcal{T}_S(H) = \text{C}(H \oplus (H \otimes H) \oplus \dots)$ . O CAMPO QUÂNTICO SERÁ O OPERADOR

$$\phi(x) = \sum_j [a(u_j, a\bar{u}_j) + \bar{u}_j a^\dagger(u_j)] \quad (4)$$

Onde  $\{u_j\}$  é uma BASE ORTHONORMAL DE  $H$

$$(1.p.1) \quad \langle u_i, u_j \rangle_{K.G.} = \delta_{ij}, \quad \text{entendendo que}$$

$$[a(\bar{u}_i), a^\dagger(u_j)] = \langle u_i, u_j \rangle_{K.G.} I \quad (5)$$

O ESTADO DE VÁCUO DA CONSTRUÇÃO É O VETOR

$$|0\rangle = \Psi_0 = (1, 0, \dots) \quad \text{de} \quad a(\bar{u})|0\rangle = 0, \forall \bar{u} \in H.$$

Para TERMINARMOS A QUANTIZAÇÃO, SERÁ ÚTIL COLOCAR O OPERADOR  $\phi$  EM UM FORMATO QUE SERÁ ÚTIL NA DESCRIÇÃO DE DETEÇÕES (ENTRE OUTROS CASOS).

SE  $K: S^4 \rightarrow H$  É O OP. QUE TOMA A PARTE DE NORMA POSITIVA DE  $f \in S^4$ , i.e.,  $\varphi = f^+ + \bar{f}$ , ONDE  $f \in H$  E  $\bar{f} \in \bar{H}$  ENTÃO  $Kf = f^+$ . DAIGASSEMENTE  $\bar{K}: S^4 \rightarrow \bar{H}$  TOME A PARTE

DE NORMA NEGATIVA DE  $\ell$ , i.e.  $\bar{K}\varphi \equiv \varphi^*$ . SE  $\ell \in S \subset S^*$ , i.e.,

$\ell$  É REAL,  $\bar{\ell} = \ell^*$  E  $\bar{K}\ell = \bar{\varphi} = \bar{\varphi}^* = \overline{K\ell}$ .

SE  $\{u_j\}$  É BASE ORT. DE  $H$ , ENTOS

$$\ell = \sum_j \langle u_j, \ell \rangle u_j - \langle \bar{u}_j, \ell \rangle_{H^*, H} \bar{u}_j \quad (6)$$

E

$$K\ell = \sum_j \langle u_j, \ell \rangle u_j \text{ E } \bar{K}\ell = - \sum_j \langle u_j, \ell \rangle \bar{u}_j.$$

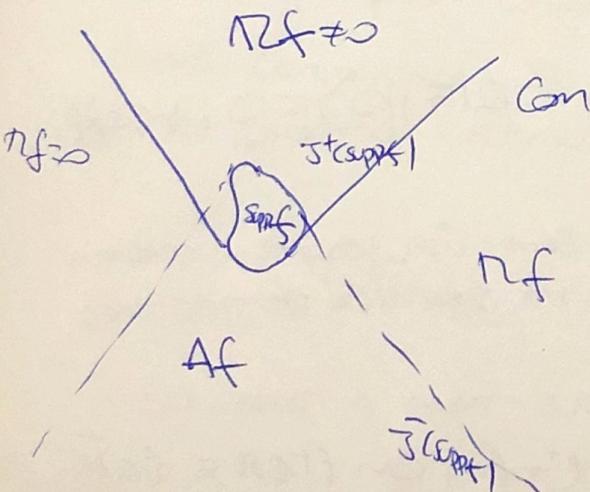
SE  $f \in C_0(\Omega)$  i.e.,  $f$  É SUAVE E DE SUPORTE COMPACTO  
(SUPORTE É O FECHADO DOS PONTOS ONDE  $f(x) \neq 0$ ). SE  $G_n(x, x')$  E  
 $G_A(x, x')$  SÃO AS FUNÇÕES DE GREEN ASSOCIADAS E RESPECTIVAS  
AO OPERADOR  $(-\nabla^2 + m^2)$  (OU SEJA:

$$(-\nabla^2 + m^2) G_n(x, x') = \frac{1}{V_S} \delta(x, x') = \delta_n(x, x')$$

$$(-\nabla^2 + m^2) G_A(x, x') = \frac{1}{V_S} \delta(x, x') = \delta_A(x, x')$$

DE TAL FORMA QUE

$$\int \underbrace{\delta_n(x, x')}_{\frac{1}{V_S} \delta(x, x')} dx' = 1$$



$$nf(x) = \int \underbrace{V_S d\chi}_{m} G_n(x, \chi) f(\chi), \text{ onde}$$

$f$  É UM SUPORTE EM  $J^+$  (SUPP)  
(i.e., PROPOSTA  $f \neq 0$  FUTURO)  
 $(-\nabla^2 + m^2) nf = f$

ANALOGAMENTE

$$Af = \int_M V \bar{\psi} G_A(x) \psi(x) dx$$

TBM SUPONTE EM  $J(SUPPL)$ ,  
i.e.,  $Af$  proporcional a 0

DISTO E

$$(-\nabla^2 + m^2) Af = f$$

Assim,  $\nabla f$  e  $Af$  SÃO SOLUÇÕES DA EQUAÇÃO DE KLEIN-GORDON COM FONTE  $f$ . VEMOS ENTÃO QUE

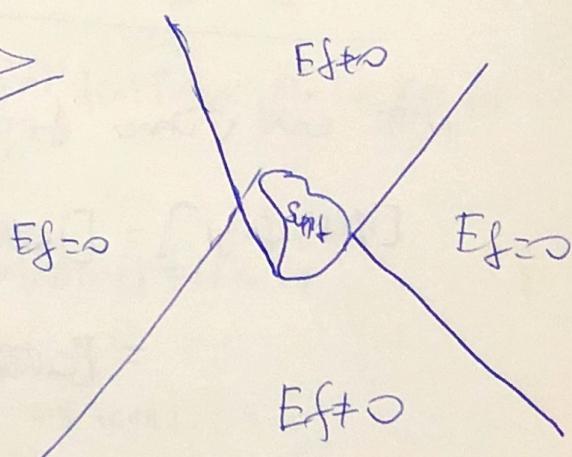
$$Ef = A f(x) - \nabla f(x) = \int_M V \bar{\psi} G_A(x) (\bar{G}_A(x, x') - \bar{G}_n(x, x')) \psi(x) dx$$

DEFINE UMA SOLUÇÃO DA EQUAÇÃO:

$$(-\nabla^2 + m^2) Ef = 0$$

EXISTE UMA IDENTIDADE MUITO  
ÚTIL QUE RELACIONA O PROBLEMA  
INTERNO DE KLEIN-GORDON COM  
UMA INTEGRAL NO ESPAÇO-TEMPO TODO  
(VER APÊNDICE)

$$\left\{ \int_M \bar{u}_j f \sqrt{-g} dx = -i \langle u_j, Ef \rangle_{KG} \right.$$



(7)

$$\left. \int_M u_j f \sqrt{-g} dx = i \langle \bar{u}_j, Ef \rangle_{KG}. \right.$$

$(u_j)$  É QUALQUER SOLUÇÃO DA EQUAÇÃO

NOTE ENNE QUE

$$\phi(f) = \int_M \sqrt{g} dx \phi(x) f(x) = \sum_j \left[ \underbrace{\int_M u_j f \sqrt{g} dx}_{\text{Q}(u_j)} \underbrace{Q(u_j)}_{K_E F} + \underbrace{\int_M \bar{u}_j f \sqrt{g} dx}_{\text{Q}^*(\bar{u}_j)} \underbrace{Q^*(\bar{u}_j)}_{K_E F} \right]$$

lou

$$\phi(f) = i \sum_j \left[ \underbrace{\langle \bar{u}_j, E_F \rangle}_{K_E} Q(\bar{u}_j) - \underbrace{\langle u_j, E_F \rangle}_{K_E} Q^*(u_j) \right]$$

$$= i Q \left( \underbrace{- \sum_j \langle \bar{u}_j, E_F \rangle \bar{u}_j}_{\widehat{K}_{EF}} \right) - i Q^* \left( \underbrace{\sum_j \langle u_j, E_F \rangle u_j}_{\widehat{K}_{EF}} \right)$$

Pontos

$$\overline{\phi(f)} = i Q(\widehat{K}_{EF}) - i Q^*(\widehat{K}_{EF}) \quad (8)$$

NOTE QUE (Dado feg dif. E de supõe compacto, temos

$$[\phi(f), \phi(g)] = [i Q(\widehat{K}_{EF}) - i Q^*(\widehat{K}_{EF}), i Q(\widehat{K}_{EG}) - i Q^*(\widehat{K}_{EG})]$$

$$= [Q(\widehat{K}_{EF}), Q^*(\widehat{K}_{EG})] + [Q^*(\widehat{K}_{ES}), Q(\widehat{K}_{EG})]$$

$$= \langle K_{EF}, K_{EG} \rangle_{K_E F} - \langle K_{EG}, K_{EF} \rangle_{K_E F}$$

$$= \langle K_{EF}, K_{EG} \rangle_{K_E F} - \overline{\langle K_{EF}, K_{EG} \rangle_{K_E F}}$$

lou

$$[\phi(f), \phi(g)] = 2i \operatorname{Im} \{ \langle K_{EF}, K_{EG} \rangle_{K_E F} \}$$

$$\text{More que: } (1) \langle \overline{KEf}, \overline{KEg} \rangle_{KG} = -\overline{\langle KEf, KEg \rangle} = \overline{\langle KEg, KEf \rangle} = -\langle KEg, KEf \rangle_{KG}$$

Logo  $\langle \overline{KEf}, \overline{KEg} \rangle_{KG} = -\overline{\langle KEf, KEg \rangle}$

$$(2) \langle E_f, E_g \rangle_{KG} = \langle KE_f + \overline{KE_f}, KE_g + \overline{KE_g} \rangle_{KG}$$

$$= \langle KE_f, KE_g \rangle + \langle \overline{KE_f}, \overline{KE_g} \rangle$$

Logo  $= \underbrace{\langle KE_f, KE_g \rangle}_{(1)} - \overline{\langle KE_f, KE_g \rangle}_{KG}$

$$\langle E_f, E_g \rangle_{KG} = -i \operatorname{Im} \langle KE_f, KE_g \rangle_{KG}$$

(3) Usando (1)

$$\begin{aligned} \langle E_f, E_g \rangle_{KG} &= -i \int_M \nabla \cdot g^* d^4x \times E_f G_1 g(x) = -i \int_M \nabla \cdot g^* d^4x \int_M \nabla \cdot g^* d^4x' g(x) E_f(x') f(x) \\ &= i \int_M \nabla \cdot g^* d^4x \int_M \nabla \cdot g^* d^4x' f(x) E_f(x') g(x) \stackrel{f = E(x), g = E(x')}{=} E(f, g) \end{aligned}$$

Assim

$$[\phi(f), \phi(g)] = i E(f, g) \quad \text{ou} \quad [\phi(x), \phi(x')] = i E(x, x')$$

$$\text{Com } E(x, x') = G_A(x, x') - G_B(x, x')$$

RELACION DE CONVERGÊNCIA CARÔMICA (CCR)

CONVEXA  $\nabla/\circ$  com  $\phi$

OBS: SE  $f$  FOR COMPLEXA ENTÃO:

$$\phi(nf) = i Q(\overline{KE_{nf}}) - i Q^+(\overline{KE_{nf}})$$

$$\phi(inf) = i Q(\overline{KE_{-f}}) - i Q^+(\overline{KE_{-f}})$$

Logo, como  $f = nE_f + i\pi nf$ , TEMOS:

$$\phi(f) = i Q(\overline{KE_f}) - i Q^+(\overline{KE_f}) \quad (9)$$

## TRANSFORMAÇÕES DE BOSONICO

A DECOMPOSIÇÃO DE  $S^F$  CASO  $S^G \oplus H^F$  SATISFAZENDO (1)-(3) NÃO É ÚNICA: EXISTEM INFINITAS ESCOAS DE  $H$  SATISFAZENDO (1)-(3). CASO ESCOAS DE  $H$  ESTAM J-1 COM 10)  $(Q(F), Q(X))$ , ENTÃO TERÁS INFINITAS ESCOAS DIFERENTES DE VÁCUO E EXAMES Sobre TAL VÁCUO (QUE, EM CERTAS SITUAÇÕES, PODEM SER INTERPRETADAS COMO PARTICULOS).

TAL ARBITRARIEDADE NA ESCOA DE  $H$  (DE VÁCUO) NÃO IMPÕE NENHUMA DIFICULDADE NA FORMULAÇÃO DA TEORIA. SÓ SÃO DESCRITAS DIFERENÇAS DE 1º O MESMO FENÔMENO/ESTADO FÍSICO.

NO ENTANTO, COM VENHO ADIANTE, SE (M, S) POSSUI SIMETRIAS, TALIS SIMETRIAS PERMITEM ESCOAS "NATURAIS" DE  $H$  (EXPONENCIAL DE VÁCUO 10).

SEJAM ENTÃO DOIS  $\mathcal{H}_1 \oplus \mathcal{H}_2$  SATISFAZENDO (1)-(3). ENTÃO COM TALO  $\Psi \in S^F$ , TERÁS

~~K<sub>1</sub> E K<sub>2</sub> S<sup>F</sup>~~

$$\left\{ \begin{array}{l} K_1: S^F \rightarrow \mathcal{H}_1 \\ \Psi_{S^F} \rightarrow K_1 \Psi = f_1^+ \otimes \mathcal{H}_2 \\ K_1: S^F \rightarrow \mathcal{H}_1 \\ K_1 \Psi_{S^F} = f_1^- \otimes \mathcal{H}_1 \end{array} \right.$$

$$\left\{ \begin{array}{l} K_2: S^F \rightarrow \mathcal{H}_2 \\ \Psi_{S^F} \rightarrow K_2 \Psi = f_2^+ \otimes \mathcal{H}_1 \\ K_2: S^F \rightarrow \mathcal{H}_2 \\ K_2 \Psi_{S^F} = f_2^- \otimes \mathcal{H}_2 \end{array} \right.$$

SE  $\mathcal{T}_S(\mathcal{H}_1) \in \mathcal{T}_S(\mathcal{H}_2)$  SÓ OS RESPECTIVOS ESTADOS DE FOCK ENTÃO

$$\phi_t = \int [v_j \alpha_2(\bar{u}_j) + \bar{u}_j \alpha_1^\dagger(u_j)] ; \{u_j\}: \text{BASE ORTHONORMAL DE } \mathcal{H}_1$$

ANALOGAMENTE DEFINIMOS A:  $H_2 \rightarrow H_1$  E B:  $H_2 \rightarrow \overline{H}_1$

como  $A\phi_2 = k_s \phi_1$ ,  $B\phi_2 = \overline{k}_s \phi_1$ ,  $\phi_2 \in H_2$

logo

$$A\phi_2 = \sum_j \langle \psi_j, \phi_2 \rangle_{H_2} \psi_j ; B\phi_2 = - \sum_j \langle \bar{\psi}_j, \phi_2 \rangle_{H_2} \bar{\psi}_j$$

ASSIM VENEMOS DE QUE (12a) E (12b) FICAM

$$U^+ Q_2(\bar{\psi}_k) U = Q_2\left( \overline{\sum_j \langle \bar{\psi}_j, \psi_k \rangle \psi_j} \right) - Q_2^+\left( \overline{\sum_j \langle \bar{\psi}_j, \psi_k \rangle \bar{\psi}_j} \right),$$

$$U^+ Q_2(\bar{\psi}_k) U^T = Q_2\left( \overline{A\psi_k} \right) - Q_2^+\left( \overline{B\psi_k} \right)$$

E

$$U^+ Q_1(\psi_k) U = Q_1\left( \overline{A\psi_k} \right) - Q_1^+\left( \overline{B\psi_k} \right)$$

Como as relações acima valem p/ uma base temos que  
Dado  $\xi \in H_1$  E  $x \in H_2$  temos

$$\begin{cases} U^+ Q_2(\bar{x}) U^T = Q_2\left( \overline{C\bar{x}} \right) - Q_2^+\left( \overline{D\bar{x}} \right) & (12a) \\ U^+ Q_2(x) U = Q_2\left( \overline{Ax} \right) - Q_2^+\left( \overline{Bx} \right) & (12b) \end{cases}$$

PI TAMBÉM  $\langle 10 \rangle_2$  É O VÁCUO NA DESCRIÇÃO  $\Leftrightarrow$  (i.e.,  $Q_2(10) = 0$ )  
POIS SE  $\langle 10 \rangle_2$  É O VÁCUO NA DESCRIÇÃO  $\Leftrightarrow$  ESSE ESTADO É DESCRITO EM 2  
 $(\psi_0(H_2))$  | como o Estado

$$\psi_0 = U|10\rangle_2$$

$$\phi_2(x) = \sum_j (v_j Q_2(\bar{v}_j) + \bar{v}_j Q_2^+(v_j)), \quad \{v_j\} \text{ BASE ORT DE } \mathcal{H}_2$$

Queremos Achar a forma explícita do operador unitário  $U: \mathcal{H}_S(H_1) \rightarrow \mathcal{H}_S(H_2)$  que liga as duas estruturas, i.e.,

$$U\phi_1 U^\dagger = \phi_2 \quad , \quad \text{Logo}$$

$$U \left( \sum_j (v_j Q_1(\bar{v}_j) + \bar{v}_j Q_1^+(v_j)) \right) U^\dagger = \sum_j (v_j Q_2(\bar{v}_j) + \bar{v}_j Q_2^+(v_j)) \quad (10)$$

Tomemos o produto escalar de (10) com  $v_K$  temos

$$U Q_1(\bar{v}_{Kc}) U^\dagger = \sum_j \langle v_{Kc}, v_j \rangle_{Kc} Q_2(\bar{v}_j) + \langle v_{Kc}, \bar{v}_j \rangle_{Kc} Q_2^+(v_j) \quad (10a)$$

Analogamente

$$U^\dagger Q_2(\bar{v}_K) U = \sum_j \left[ \langle v_{Kc}, v_j \rangle_{Kc} Q_1(\bar{v}_j) + \langle v_{Kc}, \bar{v}_j \rangle_{Kc} Q_1^+(v_j) \right] \quad (10b)$$

Agora, dado  $\varphi \in \mathcal{H}_1$  vamos definir  $C: \mathcal{H}_1 \rightarrow \mathcal{H}_2$  e

$D: \mathcal{H}_1 \rightarrow \mathcal{H}_2$  com

$$C\varphi = k_2 \varphi, \quad D\varphi = \bar{k}_2 \varphi$$

Logo

$$C\varphi = \sum_j \langle v_j, \varphi \rangle v_j; \quad D\varphi = - \sum_j \langle \bar{v}_j, \varphi \rangle \bar{v}_j$$

(i.e.  $C$  é o sés das restrições de  $k_2$  e  $\bar{k}_2$  à  $\mathcal{H}_1$ )

Logo  $C$  Toma a parte de norma positiva com relação à  $\mathcal{H}_1$   
das soluções que são de norma positiva em  $\mathcal{H}_1$ .

Já  $D$  Toma a parte de norma negativa com relação à  $\mathcal{H}_1$   
de soluções que são puramente de norma positiva com relação  
à  $\mathcal{H}_1$ .

NOTE FROM SUE

$$\langle \psi_0^+ | Q_2^+(v_k) Q_2(\bar{v}_k) | \psi_0^+ \rangle = \langle 0 | U^+ e_2^+(v_k) e_2(\bar{v}_k) U | 0 \rangle,$$

USING (2b) TERMS (ALONG WITH SUE Q\_2(\bar{v}) | 0 \rangle = 0, \forall j \in N)

$$\begin{aligned} \langle \psi_0^+ | Q_2^+(v_k) Q_2(\bar{v}_k) | \psi_0^+ \rangle &= \langle 0 | (Q_1^+(Av_k) - Q_1(Bv_k)) (Q_1(A\bar{v}_k) - Q_1(B\bar{v}_k)) | 0 \rangle \\ &= \langle 0 | Q_1(Bv_k) Q_1^+(B\bar{v}_k) | 0 \rangle \end{aligned}$$

$$= \langle 0 | (Q_1^+(\bar{B}\bar{v}_k) Q_1(B\bar{v}_k) + \langle B\bar{v}_k | B\bar{v}_k \rangle_{K^2} I) | 0 \rangle$$

$[Q_1^+(\bar{v}), Q_1^+(\bar{v})] = \langle \bar{v}, \bar{v} \rangle_{K^2} I$

thus

$$\langle \psi_0^+ | Q_2^+(v_k) Q_2(\bar{v}_k) | \psi_0^+ \rangle = \|B\bar{v}_k\|^2 = \sum_j |\langle \bar{v}_j | v_k \rangle|^2$$

BY CONV. DEFINITION

$$\left\{ \begin{array}{l} Av_k = \sum_j \underbrace{\langle v_j | v_k \rangle}_{A_{jk}} N_j \equiv \sum_j A_{jk} N_j \\ Bv_k = - \sum_j \underbrace{\langle \bar{v}_j | v_k \rangle}_{B_{jk}} \bar{N}_j \equiv - \sum_j B_{jk} \bar{N}_j \end{array} \right.$$

$$\text{thus}$$

$$\langle \psi_0^+ | Q_2^+(v_k) Q_2(\bar{v}_k) | \psi_0^+ \rangle = \sum_j |B_{jk}|^2 \quad (13)$$

AS TRANSFORMAÇÕES  $A, B, C \in D$ , São chamadas Transformações  
DE BODGURSON  $\downarrow$  Sendo  $\psi_0$  um  $\psi$

USANDO A Eq. (120) VEMOS QUE

$$D = U Q_2(\bar{\sigma}) U^\dagger \psi_0^\perp = Q_2(\bar{\sigma}) \psi_0^\perp - Q_2^\dagger(\bar{\sigma}) \psi_0^\perp$$

$\omega_0$

$$\boxed{Q_2(\bar{\sigma}) \psi_0^\perp = Q_2^\dagger(\bar{\sigma}) \psi_0^\perp} \quad (14)$$

TOMAMOS  $\Gamma = \bar{C}\bar{\xi}$ , com  $\bar{\xi} \in H_2$  para os termos ~~que são todos zero~~  
~~desse tipo~~ ~~desse tipo~~ ~~desse tipo~~

$$Q_2(\bar{\xi}) \psi_0^\perp = Q_2^\dagger(\bar{D}\bar{\xi}) \psi_0^\perp$$

DEFINIMOS  $\varepsilon\bar{\xi} \equiv \overline{D\bar{C}\bar{\xi}}$  ( $\varepsilon: H_2 \rightarrow H_2$ ) TERMOS

$$\boxed{Q_2(\bar{\xi}) \psi_0^\perp = Q_2^\dagger(\varepsilon\bar{\xi}) \psi_0^\perp} \quad (15)$$

A Eq. (15) VAI NOS PERMITIR ACHAR A FORMA  
 EXPLICATIVA DE  $U(D)$ ,  $\psi_0^\perp = \psi_0^L$ . USANDO AS FORMAS EXPLICATIVAS  
 DE  $Q_2(\bar{\xi}) \varepsilon = Q_2^\dagger(\chi)$  TERMOS

$$\psi_0^L = (c, \psi_1, \psi_2, \psi_3, \psi_4, \dots)$$

$$Q_2(\bar{\xi}) \psi_0^\perp = (\langle \bar{\xi}, \psi_i \rangle)_{k,i} \sqrt{\bar{\xi}} \cdot \psi_1, \sqrt{\bar{\xi}} \cdot \psi_2, \sqrt{\bar{\xi}} \cdot \psi_3, \sqrt{\bar{\xi}} \cdot \psi_4, \dots$$

$$Q_2^\dagger(\varepsilon\bar{\xi}) \psi_0^L = (0, c \varepsilon\bar{\xi}, \sqrt{\varepsilon\bar{\xi}} \otimes_s \psi_1, \sqrt{\varepsilon\bar{\xi}} \otimes_s \psi_2, \sqrt{\varepsilon\bar{\xi}} \otimes_s \psi_3, \dots)$$

Logo

$$\langle \vec{z}, \psi_1 \rangle = 0 \quad (\forall z \in H_1 \Rightarrow \psi_1 = 0)$$

$$\nabla \vec{z} \cdot \psi_2 = c \vec{z} \quad \text{---}$$

$$\sqrt{3} \vec{z} \cdot \psi_3 = \sqrt{3} \vec{z} \otimes \psi_3 \quad \Rightarrow \psi_3 = 0 \quad (\text{entonces } \psi_1 = 0)$$

$$\nabla \vec{z} \cdot \psi_4 = \sqrt{3} \vec{z} \otimes \psi_4$$

?

Vemos si  $\psi_{2j+1} = 0$  ;  $j = 0, 1, 2, \dots$

$$\text{DE } \nabla \vec{z} \cdot \psi_j = c \vec{z} \quad ,$$

Con DEFINICIÓN  $E \in H_2 \otimes H_2$  dado por  $E = \sum_{ij} \epsilon^{ij} v_i \otimes v_j$ ,  
 $\epsilon^{ij} = \epsilon^{vi} = \langle v_i, \epsilon v_j \rangle$  E TOMANDO  $\vec{z} = \vec{v}_j$  TENEMOS

$$\nabla \vec{z} \cdot \psi_j = c \sum_i \epsilon^{ji} \quad (\#)$$

Con  $\psi_2 = \sum_{ij} \psi_2^{ij} v_i \otimes v_j$   $(\psi_2^{ij} = \epsilon^{vi})$   $\nabla \vec{z} \cdot \psi_2 = \sum_j \psi_2^{jj}$   
TOMANDO O PROVANDO ESCALAN DE (#) CON  $v_i$  TENEMOS

$$\nabla \vec{z} \cdot \psi_2^{jj} = c \langle v_i, \epsilon v_i \rangle = c \epsilon^{ii}$$

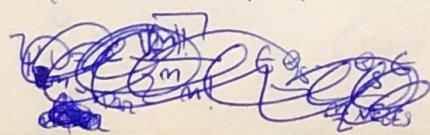
Logo

$$\psi_2 = \frac{c}{\sqrt{3}} \sum_{ij} \epsilon^{ii} v_i \otimes v_j = \frac{c}{\sqrt{3}} E$$

Vemos si  $\psi_2 = 0$

$$\nabla \vec{z} \cdot \psi_4 = \sqrt{3} \vec{z} \otimes \left( \frac{c}{\sqrt{3}} E \right) \Rightarrow \psi_4 = c \sqrt{\frac{3 \cdot 1}{4 \cdot 2}} E \otimes E$$

E POR INVERSO:



$$\psi_m = \frac{\sqrt{m!}}{2^m \left(\frac{m}{2}\right)!} E \otimes \dots \otimes E$$

Assim

$$\Psi_0^I = c \left( +, 0, \frac{e}{\sqrt{2}}, 10, \dots, 0, \frac{\sqrt{m!}}{2^{\frac{m}{2}} \binom{m}{2}} \underbrace{68 - 86}_{\frac{m}{2} \text{ VECES}}, 0, \dots \right)$$

OBS: REPRESENTAÇÃO DE ~~HAMILTONIANO~~ INTENSAO

$$H = H_0 + V(t) ; |\Psi_{(4)}\rangle = V(t)|\Psi_{(6)}\rangle \quad i \frac{dV}{dt} = H_0$$

CONHECIDA AS  
SOLUÇÕES  $\psi_{k_0} = e^{ik_0 t}$

$$i \frac{dV}{dt} = H_0 V_0 ,$$

DEFINIMOS

$$|\Psi_{(4)}\rangle = V_0^\dagger (1) \underbrace{U(+) |\Psi_{(6)}\rangle}_{|\Psi_{(4)}\rangle} ; A^\pm \equiv V_0^\dagger A_S V_0 , \text{ P/ TUDO OBS. } A_S$$

TERMOS

$$i \frac{d}{} \underbrace{|\Psi_{(4)}\rangle}_{H_0^I} = - \underbrace{V_0^\dagger H_0 V_0}_{H_0^I} \underbrace{V_0^\dagger |\Psi_{(4)}\rangle}_{|\Psi_F\rangle} + \underbrace{V_0^\dagger H |\Psi_F\rangle}_{V_0^\dagger H_0 V_0^\dagger |\Psi_F\rangle} = - H_0^I |\Psi_F\rangle + H^I |\Psi_F\rangle$$

Assim

$$i \frac{d}{} \underbrace{|\Psi_{(4)}\rangle}_{H_0^I} = \underbrace{(H^I - H_0^I)}_{V^I} |\Psi_F\rangle = V^I |\Psi_F\rangle$$
$$V^I \equiv V_0^\dagger V_0$$

Assim

$$i \frac{d}{} \underbrace{|\Psi_{(4)}\rangle}_{H_0^I} = V^I |\Psi_F\rangle \Rightarrow |\Psi_F\rangle = T \exp \left[ -i \int_0^t V_I^{(41)} \right] |\Psi_{(4)}\rangle$$
$$|\Psi_{(6)}\rangle = V_0^\dagger (0) |\Psi_{(6)}\rangle = |\Psi_{(6)}\rangle$$

## Capítulo 5

# O Efeito Unruh e a Teoria da Informação Quântica

A partir desse capítulo, iremos estudar a teoria da informação quântica no contexto da teoria quântica de campos e em particular do efeito Unruh [1, 117, 118]. Isso permitirá estudar não só efeitos relativísticos na teoria da informação quântica no espaço-tempo de Minkowski, como fizemos até aqui, mas também em espaços-tempos curvos, como por exemplo, espaços-tempos que contém buracos negros.

Na Seção 5.1, faremos uma revisão sobre a teoria quântica de campos em espaços-tempos curvos globalmente hiperbólicos e o efeito Unruh. Na Seção 5.2, estudaremos o emaranhamento e o teletransporte quando um dos qubits acelera uniformemente, via o efeito Unruh. Na seção 5.3, estudaremos as correlações clássica e quântica nesse mesmo contexto.

### 5.1 Teoria Quântica de Campos em Espaços-Tempos Curvos

Nessa seção, vamos fazer uma breve revisão sobre a teoria quântica de campos em espaços-tempos curvos. Para uma revisão mais abrangente sobre o assunto, recomendamos as referências [1, 119, 120, 121]. Para nossos propósitos, é suficiente considerar um campo escalar real de massa  $m$  porém, o formalismo apresentado vale, com pequenas modificações, para outros campos, e.g., campo eletromagnético ou de Dirac.

Em um espaço-tempo  $(M, g_{ab})$ , a equação de Klein-Gordon, que descreve a propagação de um campo escalar  $\phi$  de massa  $m$ , é dada por

$$(\nabla^a \nabla_a - m^2) \phi = 0, \quad (5.1)$$

onde  $\nabla_a$  é a derivada covariante compatível com  $g_{ab}$ , i.e.,  $\nabla_c g_{ab} = 0$ . A teoria quântica de campos em espaços-tempos curvos estuda a propagação de campos quânticos em um

espaço-tempo de fundo fixo bem como sua retro-ação no espaço-tempo. Antes de analisarmos a quantização do campo  $\phi$  solução da equação (5.1), precisamos primeiro definir em que classe de espaços-tempos iremos realizá-la. O principal requisito (além da orientação temporal) é que o problema de valores iniciais da equação dinâmica para o campo escalar seja bem posto. Por isso, vamos nos restringir aos chamados *espaços-tempos globalmente hiperbólicos* [2, 3], i.e., espaços-tempos  $(M, g_{ab})$ , onde  $M$  é uma variedade diferenciável quadridimensional e  $g_{ab}$  uma métrica Lorentziana, tal que exista uma hiperfície tridimensional  $\Sigma$  que satisfaça  $D(\Sigma) = M$ . Aqui, dado um subconjunto  $A \subset M$  qualquer, temos

$$D(A) \equiv \{p \in M \mid \text{toda curva causal inextensível passando por } p \text{ intercepta } A\}, \quad (5.2)$$

onde uma curva é dita causal se a tangente a cada um de seus pontos é um vetor tipo tempo ou tipo luz. O conjunto  $D(A)$  é chamado desenvolvimento de Cauchy de  $A$ . Uma hiperfície  $\Sigma$  que satisfaz  $D(\Sigma) = M$  é dita uma superfície de Cauchy. Todo espaço-tempo globalmente hiperbólico satisfaz [122, 123]:

**Teorema 5.1.1.** *Seja  $(M, g_{ab})$  é um espaço tempo globalmente hiperbólico. Então ele é difeomorfo a  $(\mathbb{R} \times \Sigma, g_{ab})$  e existe uma função diferenciável  $t$  e uma família  $\Sigma_t$  de superfícies de Cauchy tal que  $\Sigma_{t=\text{cte}} = \{p \in M \mid t(p) = \text{cte}\}$ .*

Como em um espaço-tempo globalmente hiperbólico toda curva causal inextensível se “registra” em  $\Sigma$ , é de se esperar que em tais espaços-tempos tenhamos um problema de valores iniciais bem posto. Isso de fato é verdade como garante o próximo teorema [3, 124].

**Teorema 5.1.2.** *Seja  $(M, g_{ab})$  um espaço-tempo globalmente hiperbólico com superfície de Cauchy  $\Sigma$ . Então, se  $(\phi_0, \pi_0) \in C^\infty(\Sigma) \times C^\infty(\Sigma)$ , onde  $C^\infty(\Sigma)$  indica o conjunto das funções reais definidas em  $\Sigma$  infinitamente diferenciáveis, existe uma única solução  $\phi \in C^\infty(M)$  da equação (5.1) tal que  $\phi|_\Sigma = \phi_0$  e  $n^a \nabla_a \phi|_\Sigma = \pi_0$ . Aqui,  $n^a$  é a normal unitária e futuro direta (i.e., que aponta na direção do futuro) de  $\Sigma$ .*

Vamos definir agora a forma bilinear anti-simétrica

$$\Omega(\phi_1, \phi_2) \equiv \int_{\Sigma_t} d\mathbf{x} \sqrt{h} (\phi_2 n^a \nabla_a \phi_1 - \phi_1 n^a \nabla_a \phi_2), \quad (5.3)$$

onde  $h \equiv \det(h_{ab})$ ,  $h_{ab}$  é a métrica em  $\Sigma_t$  induzida por  $g_{ab}$ ,  $\mathbf{x}$  são coordenadas em  $\Sigma_t$  e  $\phi_1, \phi_2$  são soluções infinitamente diferenciáveis da equação de Klein-Gordon cujos valores iniciais tem suporte compacto em  $\Sigma_t$ . (Nos restringimos a soluções que têm valores iniciais de suporte compacto para garantir que a integral acima seja convergente. Mais adiante, vamos considerar uma classe mais ampla de funções.) Estendendo  $\Omega$  às soluções complexas da equação (5.1) por linearidade, definimos o *produto interno de Klein-Gordon* como

$$(f_1, f_2)_{KG} \equiv -i\Omega(\bar{f}_1, f_2). \quad (5.4)$$

Note entretanto que  $(.,.)_{KG}$  não é positivo definido. Usando a equação (5.1), mostra-se que o produto interno (5.4) não depende de qual superfície de Cauchy  $\Sigma_t$  foi escolhida para fazer a integração.

### 5.1.1 Quantização do Campo Escalar Real em Espaços-Tempos Globalmente Hiperbólicos

Antes de descrever a quantização do campo de Klein-Gordon em um espaço-tempo globalmente hiperbólico  $(M, g_{ab})$ , será conveniente fazer uma breve revisão sobre sua quantização no espaço tempo de Minkowski  $(\mathbb{R}^4, \eta_{ab})$ . Vimos no capítulo anterior que a invariância de Poincaré implica que o espaço de Hilbert que descreve os estados (de uma partícula) de um campo de massa  $m$  e spin  $s = 0$  é o  $L^2(\mathbb{R}^3, d\mathbf{p})$ , que carrega uma representação unitária e irredutível de  $\tilde{\mathcal{P}}_+^\dagger$  dada por  $(U(a, \Lambda)\phi)(\mathbf{p}) \equiv e^{-i\langle a, \mathbf{p} \rangle} \phi(\Lambda^{-1}\mathbf{p})$ , onde lembramos que  $\Lambda \equiv \Lambda(A)$  e  $p^0 = \sqrt{m^2 + \mathbf{p}^2}$ . Se ao invés de usarmos o espaço dos momentos  $L^2(\mathbb{R}^3, d\mathbf{p})$  quisermos usar o espaço-tempo para descrever os estados do sistema, basta usarmos a transformada de Fourier e definir o espaço vetorial

$$H_{KG} \equiv \left\{ \phi(x) = \int \frac{d\mathbf{p}}{\sqrt{2\omega_{\mathbf{p}}}} \tilde{\phi}(\mathbf{p}) e^{i(\mathbf{p} \cdot \mathbf{x} - \omega_{\mathbf{p}} t)} \middle| \tilde{\phi} \in L^2(\mathbb{R}^3, d\mathbf{p}) \right\}, \quad (5.5)$$

onde  $\omega_{\mathbf{p}} \equiv p^0 = \sqrt{m^2 + \mathbf{p}^2}$ . Usando coordenadas cartesianas  $(t, x, y, z)$ , a equação (5.1) pode ser escrita como

$$\left( -\frac{\partial^2}{\partial t^2} + \nabla^2 \right) \phi = 0. \quad (5.6)$$

Então, vemos que os elementos de  $H_{KG}$  são soluções da equação (5.6). O espaço complexo conjugado  $\overline{H}_{KG}$  de  $H_{KG}$  é dado por

$$\overline{H}_{KG} \equiv \left\{ \varphi(x) = \int \frac{d\mathbf{p}}{\sqrt{2\omega_{\mathbf{p}}}} \tilde{\varphi}(\mathbf{p}) e^{-i(\mathbf{p} \cdot \mathbf{x} - \omega_{\mathbf{p}} t)} \middle| \tilde{\varphi} \in L^2(\mathbb{R}^3, d\mathbf{p}) \right\}. \quad (5.7)$$

Com isso, podemos definir o espaço das soluções complexas  $S_\mu^C$  da equação (5.6) como  $S_\mu^C \equiv H_{KG} \oplus \overline{H}_{KG}$ . Logo, se  $\phi \in S_\mu^C$  temos que

$$\phi(x) = \int \frac{d\mathbf{p}}{\sqrt{2\omega_{\mathbf{p}}}} \tilde{\phi}^+(\mathbf{p}) e^{i(\mathbf{p} \cdot \mathbf{x} - \omega_{\mathbf{p}} t)} + \int \frac{d\mathbf{p}}{\sqrt{2\omega_{\mathbf{p}}}} \tilde{\phi}^-(\mathbf{p}) e^{-i(\mathbf{p} \cdot \mathbf{x} - \omega_{\mathbf{p}} t)}, \quad (5.8)$$

onde  $\tilde{\phi}^+(\mathbf{p}), \tilde{\phi}^-(\mathbf{p}) \in L^2(\mathbb{R}^3, d\mathbf{p})$ . Vemos, usando as equações (5.3) e (5.4) e a definição de  $H_{KG}$ , que se  $\phi_1, \phi_2 \in S_\mu^C$  então

$$(\phi_1, \phi_2)_{KG} = \int d\mathbf{p} \overline{\tilde{\phi}_1^+(\mathbf{p})} \tilde{\phi}_2^+(\mathbf{p}) - \int d\mathbf{p} \overline{\tilde{\phi}_1^-(\mathbf{p})} \tilde{\phi}_2^-(\mathbf{p}). \quad (5.9)$$

Consequentemente, vemos que os elementos de  $H_{KG}$  satisfazem: **(a)** se  $f_1, f_2 \in H_{KG}$ ,  $(f_1, f_2)_{KG} = \int d\mathbf{p} \overline{\tilde{f}_1^+(\mathbf{p})} \tilde{f}_2^+(\mathbf{p})$  e portanto  $H_{KG}$  é um espaço de Hilbert com relação ao produto interno de Klein-Gordon; **(b)** se  $f_1 \in H_{KG}$  e  $f_2 \in \overline{H}_{KG}$  então  $(f_1, f_2)_{KG} = 0$ . Portanto, a invariância de Poincaré nos permite escolher um sub-espaco  $H_{KG}$  das soluções da equação de Klein-Gordon que é um espaço de Hilbert com relação a  $(., .)_{KG}$ , que expande, junto com seu complexo conjugado  $\overline{H}_{KG}$ , um espaço conveniente  $S_\mu^C$  das soluções

complexas da equação (5.6) e cujos elementos de  $H_{KG}$  e  $\bar{H}_{KG}$  são ortogonais com relação ao produto interno de Klein-Gordon.

Tendo o espaço de Hilbert  $H_{KG}$ , a quantização do campo é feita da seguinte forma. Tomamos o espaço de Fock simétrico  $\mathfrak{F}_s(H_{KG}) \equiv \mathbb{C} \bigoplus_{n=1}^{\infty} (\bigotimes_{s=1}^n H_{KG})$ , onde  $\bigotimes_s$  indica o produto tensorial simétrico\*, que será o espaço dos estados do campo quantizado  $\phi$ . Este por sua vez será um operador hermitiano definido em  $\mathfrak{F}_s(H_{KG})$ . Para definir o operador  $\phi$ , vamos primeiro definir os operadores de aniquilação e criação como

$$a(\bar{\tau})\Psi \equiv ((\tau, \psi_1)_{KG}, \sqrt{2}\tau \cdot \psi_2, \sqrt{3}\tau \cdot \psi_3, \dots) \quad (5.10)$$

e

$$a^\dagger(\sigma)\Psi \equiv (0, c\sigma, \sqrt{2}\sigma \otimes_s \psi_1, \sqrt{3}\sigma \otimes_s \psi_3, \dots), \quad (5.11)$$

respectivamente, onde  $\Psi = (c, \psi_1, \psi_2, \psi_3, \dots) \in \mathfrak{F}_s(H_{KG})$ ,  $\sigma, \tau \in H_{KG}$  e dado  $\psi_n \in \bigotimes_{s=1}^n H_{KG}$ , temos que  $\sigma \cdot \psi_n \equiv (\sigma, \psi_n)_{KG} \in \bigotimes_{s=1}^{n-1} H_{KG}$  (o produto interno é com relação ao primeiro espaço de Hilbert do produto tensorial). Vemos que os operadores  $a(\bar{\tau})$  e  $a^\dagger(\sigma)$  destroem e criam modos  $\tau$  e  $\sigma$  do campo, respectivamente. Usando as equações (5.10) e (5.11) concluímos que

$$[a(\bar{\tau}), a^\dagger(\sigma)] = (\tau, \sigma)_{KG} I, \quad (5.12)$$

onde  $I$  é o operador identidade em  $\mathfrak{F}_s(H_{KG})$ . O vetor  $|0\rangle \in \mathfrak{F}_s(H_{KG})$  que satisfaz

$$a(\bar{\tau})|0\rangle = 0 \quad (5.13)$$

para todo  $\tau \in H_{KG}$  é chamado *estado de vácuo*. Se  $\{u_j \in H_{KG} | j \in \mathbb{N}\}$  é uma base ortonormal de  $H_{KG}$  (e portanto  $\{\bar{u}_j \in H_{KG} | j \in \mathbb{N}\}$  é uma base ortonormal de  $\bar{H}_{KG}$ , com relação a  $- (., .)_{KG}$ ), o operador  $\phi$  é definido como

$$\phi \equiv \sum_j (u_j a(\bar{u}_j) + \bar{u}_j a^\dagger(u_j)). \quad (5.14)$$

Tendo isolado os elementos essenciais da quantização do campo escalar real no espaço-tempo de Minkowski, estamos em condições de descrever a quantização do campo de Klein-Gordon em espaços-tempos globalmente hiperbólicos arbitrários. Basta então tomarmos qualquer sub-espaco  $H$  do espaço das soluções complexas da equação (5.1) que satisfaz:

- (i)  $S_\mu^{\mathbb{C}} = H \oplus \bar{H}$ , onde  $S_\mu^{\mathbb{C}}$  é um espaço de soluções complexas conveniente;
- (ii)  $(., .)_{KG}$  é positivo definido em  $H$  e  $(H, (., .)_{KG})$  é um espaço de Hilbert;
- (iii) para todo  $f_1 \in H$  e  $f_2 \in \bar{H}$ , vale  $(f_1, f_2)_{KG} = 0$ .

Tendo o espaço de Hilbert  $H$ , procedemos como em Minkowski. Definimos os espaço de Fock  $\mathfrak{F}_s(H)$ , os operadores de aniquilação e criação, equações (5.10) e (5.11), respectivamente, e o operador campo, equação (5.14). A questão agora não é sobre a existência de um espaço de Hilbert  $H$  que satisfaça (i), (ii) e (iii) mas sim que existem infinitos

---

\*Se  $\psi_1, \psi_2 \in H$  então  $\psi_1 \otimes_s \psi_2 \equiv \frac{1}{2} [\psi_1 \otimes \psi_2 + \psi_2 \otimes \psi_1]$

espaços de Hilbert  $H$  e que (a menos que haja simetrias no espaço-tempo) nenhum deles é privilegiado. Veremos mais adiante que quando há simetria de translação temporal no espaço-tempo (ou seja, o espaço-tempo é estacionário), há uma escolha natural para  $H$ .

Para terminarmos a descrição da quantização do campo de Klein-Gordon, vamos colocar o operador campo em um forma que nos será mais útil a frente. Dado uma solução  $\varphi \in S_\mu^{\mathbb{C}}$  da equação (5.1) temos que  $\varphi = \varphi^+ + \varphi^-$ , onde  $\varphi^+ \in H$  e  $\varphi^- \in \overline{H}$ . Podemos então definir o operador  $K : S_\mu^{\mathbb{C}} \rightarrow H$  dado por  $K\varphi = \varphi^+$ , ou seja, ele toma a parte de norma positiva da solução  $\varphi$  (analogamente, definimos o operador  $\overline{K}\varphi \equiv \varphi^-$ , que toma a parte de norma negativa de  $\varphi$ ). Multiplicando a equação (5.14) com uma função real, diferenciável e de suporte compacto  $f$ , integrando formalmente e usando as relações (provadas no Apêndice D)

$$\begin{aligned} \int_M \bar{u}_j f \sqrt{-g} d^4x &= -i(u_j, Ef)_{KG}, \\ \int_M u_j f \sqrt{-g} d^4x &= -i(\bar{u}_j, Ef)_{KG}, \end{aligned} \quad (5.15)$$

obtemos

$$\phi(f) = ia(\overline{KEf}) - ia^\dagger(KEf), \quad (5.16)$$

onde

$$Ef = \int d^4x' \sqrt{-g(x')} [G^{\text{adv}}(x, x') - G^{\text{ret}}(x, x')] f(x'),$$

com  $G^{\text{adv}}$  e  $G^{\text{ret}}$  sendo as funções de Green avançada e retardada, respectivamente [124],  $\{u_j \in H_{KG} | j \in \mathbb{N}\}$  uma base ortonormal de  $H$  e usamos que  $KEf = \sum_j (u_j, Ef)_{KG} u_j$ .

Podemos estender a ação de  $\phi$  para funções complexas  $g$  de suporte compacto. Se  $g \in C_0^{\mathbb{C}\infty}(M)$ , onde  $C_0^{\mathbb{C}\infty}(M)$  indica o conjunto das funções complexas, infinitamente diferenciáveis de suporte compacto em  $M$ , definimos  $\phi(g) \equiv \phi(\text{Reg}) + i\phi(\text{Img})$  e portanto, usando a equação (5.16), temos que<sup>†</sup>

$$\phi(g) = ia(\overline{KEg}) - ia^\dagger(KEg). \quad (5.17)$$

### 5.1.2 Transformações de Bogoliubov

Suponha que  $S_\mu^{\mathbb{C}}$  é o espaço das soluções da equação de Klein-Gordon em um espaço-tempo curvo globalmente hiperbólico  $(M, g_{ab})$  e  $H_1, H_2 \subset S_\mu^{\mathbb{C}}$  são espaços de Hilbert que satisfazem as condições (i), (ii) e (iii) descritas na Seção 5.1.1. Sejam  $K_k : S_\mu^{\mathbb{C}} \rightarrow H_k$  e  $\overline{K}_k : S_\mu^{\mathbb{C}} \rightarrow \overline{H}_k$  os operadores que tomam a parte de norma positiva e negativa, respectivamente, com relação a  $H_k$ ,  $k \in \{1, 2\}$ , e  $a_k, a_k^\dagger$  os operadores de aniquilação e

---

<sup>†</sup>Isso nos permite definir o operador campo como uma distribuição que toma valores em operadores hermitianos (*operator valued distributions*). Como a série na equação (5.14) não converge em nenhum sentido razoável, a equação (5.17) deve substituir a equação (5.14) como definição do operador campo.

criação definidos em  $\mathfrak{F}_s(H_k)$ . Então, o operador campo pode ser escrito como

$$\phi_1 = \sum_j \left( u_j a_1(\bar{u}_j) + \bar{u}_j a_1^\dagger(u_j) \right) \quad (5.18)$$

ou como

$$\phi_2 = \sum_j \left( v_j a_2(\bar{v}_j) + \bar{v}_j a_2^\dagger(v_j) \right) \quad (5.19)$$

onde  $\{u_j \subset H_1 | j \in \mathbb{N}\}$  e  $\{v_j \subset H_2 | j \in \mathbb{N}\}$  formam bases ortonormais de  $H_1$  e  $H_2$ , respectivamente. Queremos achar a forma explícita do operador unitário  $U : \mathfrak{F}_s(H_1) \rightarrow \mathfrak{F}_s(H_2)$  que liga as duas construções, i.e., do operador unitário  $U$  tal que

$$U \sum_j \left( u_j a_1(\bar{u}_j) + \bar{u}_j a_1^\dagger(u_j) \right) U^\dagger = \sum_j \left( v_j a_2(\bar{v}_j) + \bar{v}_j a_2^\dagger(v_j) \right). \quad (5.20)$$

Convém observar que, muitas vezes, tal operador poderá existir apenas formalmente. Isso se dá porquê, em geral, diferentes escolhas de  $H$ 's (que satisfazem as condições **(i)**, **(ii)** e **(iii)** descritas na Seção 5.1.1) levam a espaços de Fock que *não* são unitariamente equivalentes. Entretanto, isso não representa nenhuma dificuldade para a formulação da teoria quântica de campos em espaços-tempos curvos, como fica claro formulando-a através da abordagem algébrica [1].

Fazendo o produto interno de Klein-Gordon da equação (5.20) com  $u_k$  obtemos

$$U a_1(\bar{u}_k) U^\dagger = \sum_j \left[ (u_k, v_j)_{KG} a_2(\bar{v}_j) + (u_k, \bar{v}_j)_{KG} a_2^\dagger(v_j) \right]. \quad (5.21)$$

Agora, para todo  $\varphi \in H_1$ , vamos definir os operadores

$$C\varphi \equiv K_2\varphi, \quad D\varphi \equiv \bar{K}_2\varphi.$$

Ou seja,  $C$  e  $D$  são as restrições à  $H_1$  dos operadores  $K_2$  e  $\bar{K}_2$ , respectivamente. Portanto, eles tomam a parte de norma positiva e negativa dos elementos de  $H_1$  com relação a  $H_2$ . De maneira análoga, definimos os operadores  $A : H_2 \rightarrow H_1$  e  $B : H_2 \rightarrow \bar{H}_1$  que tomam a parte de norma positiva e negativa, respectivamente, com relação a  $H_1$  dos elementos de  $H_2$ .

Com isso, vemos que a equação (5.21) é a expressão da equação

$$U a_1(\bar{\sigma}) U^\dagger = a_2(\bar{C}\bar{\sigma}) - a_2^\dagger(\bar{D}\bar{\sigma}) \quad (5.22)$$

na base  $\{v_j \subset H_2 | j \in \mathbb{N}\}$ , onde  $\sigma \in H_1$  e lembramos que  $C\sigma \equiv K_2\sigma = \sum_j (v_j, \sigma) v_j$  e  $D\sigma \equiv \bar{K}_2\sigma = -\sum_j (\bar{v}_j, \sigma) v_j$ . Tomemos o estado de vácuo  $|0\rangle \in \mathfrak{F}_s(H_1)$  e seu vetor correspondente em  $\mathfrak{F}_s(H_2)$ , i.e.,  $\Psi_0 \equiv U|0\rangle$ . Dado  $\xi \in H_2$  qualquer, defina  $\sigma \equiv C^{-1}\xi$  (os operadores  $A, B, C$  e  $D$  são inversíveis. Para ver isso e outras propriedades ver [1]). Então, podemos colocar a equação (5.22) na forma

$$a(\bar{\xi})\Psi_0 = a^\dagger(\bar{C}\bar{\xi})\Psi_0, \quad (5.23)$$

onde definimos o operador  $\mathcal{E} : \overline{H}_2 \rightarrow H_2$  como  $\mathcal{E}\bar{\xi} \equiv \overline{DC^{-1}\xi}$  para todo  $\xi \in H_2$  (e portanto  $\bar{\xi} \in \overline{H}_2$ ). A partir da equação (5.23), pode-se mostrar que [1]

$$\Psi_0 \equiv U|0\rangle = c \left( 1, 0, \frac{\epsilon}{\sqrt{2}}, 0, \dots, 0, \frac{\sqrt{n!}}{2^{\frac{n}{2}}(\frac{n}{2})!} \underbrace{\epsilon \otimes_s \dots \otimes_s \epsilon}_{n \text{ vezes}}, 0, \dots \right), \quad (5.24)$$

onde  $\epsilon \equiv \sum_{i,j} \mathcal{E}^{ij} u_i \otimes_s u_j$ ,  $\mathcal{E}^{ij} \equiv (u_i, \mathcal{E}\bar{u}_j)_{KG}$  e  $\mathcal{E}^{ij} = \mathcal{E}^{ji}$ . A equação (5.24) determina a ação do operador  $U$  no estado de vácuo  $|0\rangle$  e isso será suficiente para nossos propósitos. Para ver a ação de  $U$  em qualquer vetor de  $\mathfrak{F}_s(H_1)$  bem como a prova que tal  $U$  é de fato unitário ver [1]. A transformação unitária  $U$  com os operadores  $A, B, C$  e  $D$  é chamada uma *transformação de Bogoliubov*.

### 5.1.3 Quantização em Espaços-Tempos Estáticos

Vimos que para quantizar o campo de Klein-Gordon em um espaço-tempo globalmente hiperbólico  $(M, g_{ab})$ , devemos tomar um sub-espacô H de soluções da equação (5.1) que obedeça as condições (i), (ii) e (iii) da Seção 5.1.1. Entretanto, como já comentamos, existem infinitos  $H$ 's que satisfazem tais propriedades e, em geral, não há como privilegiar nenhum deles. Entretanto, quando há simetria de translação temporal no espaço-tempo (espaço-tempo estacionário [2, 3]) temos uma escolha natural para  $H$ . Para nossos propósitos, será suficiente considerar espaços-tempos estáticos. Um espaço-tempo  $(M, g_{ab})$  é dito estático se existe um sistema de coordenadas tal que o elemento de linha associado com  $g_{ab}$  pode ser posto na forma<sup>†</sup>:

$$ds_{g_{ab}}^2 = -f(\mathbf{x})dt^2 + \sum_{i,j} h_{ij}(\mathbf{x})dx^i dx^j, \quad (5.25)$$

onde  $f(\mathbf{x}) > 0$  e  $\mathbf{x}$  são coordenadas na superfície de Cauchy  $\Sigma_{t=cte}$ . O campo vetorial  $\chi \equiv \partial/\partial t$  é dito um campo de Killing [2, 3] tipo tempo. Suas curvas integrais (ou seja, as curvas que em cada ponto tem  $\chi$  como tangente), que nesse sistema de coordenadas são dadas por  $\phi_t(t_1, \mathbf{x}_1) = (t_1 + t, \mathbf{x}_1)$ , podem (por serem tipo tempo) ser associadas com as linhas de mundo de uma congruência de observadores  $\mathcal{O}$ . Vemos que para tais observadores, o espaço-tempo não muda ao aplicarmos a translação temporal definida por  $\phi_t$  (por isso,  $\phi_t$  também é chamada de uma isometria temporal). Em um sistema de coordenadas arbitrário, a equação (5.1) pode ser posta na forma [2, 3]

$$\frac{1}{\sqrt{-g}} \sum_{\mu,\nu} \frac{\partial}{\partial x^\mu} \left( \sqrt{-g} g^{\mu\nu} \frac{\partial \phi}{\partial x^\nu} \right) - m^2 \phi = 0, \quad (5.26)$$

---

<sup>†</sup>Em termos abstratos (sem utilizar coordenadas), um espaço-tempo é estacionário se existe um campo de Killing tipo tempo  $\xi$ , i.e.,  $\mathcal{L}_\xi g_{ab} = 0$  e  $g_{ab} \xi^a \xi^b < 0$ , onde  $\mathcal{L}_\xi$  indica a derivada de Lie. Um espaço-tempo é dito estático se ele é estacionário e admite uma hiperfície ortogonal a  $\xi$ . Em termos das coordenadas definidas na equação (5.25),  $\mathcal{L}_\xi g_{ab} = 0 \Leftrightarrow \frac{\partial g_{\mu\nu}}{\partial t} = 0$ .

onde  $g = \det g_{\mu\nu}$ ,  $g^{\mu\nu}$  é a inversa de  $g_{\mu\nu}$  e  $\mu, \nu \in \{0, \dots, 3\}$ . Especializando nas coordenadas estáticas, equação (5.25), a equação (5.26) é escrita como

$$\left( -\frac{\partial^2}{\partial t^2} - \mathcal{K} \right) \phi = 0, \quad (5.27)$$

onde

$$\mathcal{K}\phi \equiv f \left[ -\frac{1}{\sqrt{-g}} \sum_{i,j} \frac{\partial}{\partial x^i} \left( \sqrt{-g} h^{ij} \frac{\partial \phi}{\partial x^j} \right) + m^2 \phi \right], \quad (5.28)$$

com  $i, j \in \{1, 2, 3\}$ , é um operador hermitiano em  $L^2(\Sigma_t, \sqrt{-g}f^{-1}dx)$ . Vemos que  $\mathcal{K}$  não depende de  $t$ . Em geral,  $\mathcal{K}$  será uma função de um conjunto completo  $J$  de operadores que comutam. Por exemplo, no caso do espaço-tempo de Minkowski com coordenadas cartesianas,  $\mathcal{K} = \sum_j p_j^2 + m^2$ , onde  $p_j \equiv -i\partial/\partial x^j$ . Seja  $\mathcal{J}$  o espectro conjunto dos elementos de  $J$  (ou seja, o conjunto de todos os números quânticos),  $\mu$  uma medida em  $\mathcal{J}$  e  $\psi_j$ ,  $j \in \mathcal{J}$ , auto-funções de  $\mathcal{K}$  com auto-valores  $\omega_j^2 \geq 0$ , i.e.,

$$\mathcal{K}\psi_j = \omega_j^2 \psi_j,$$

e que satisfazam

$$\int_{\Sigma_t} d\mathbf{x} \sqrt{-g} f^{-1} \bar{\psi}_j(\mathbf{x}) \psi_{j'}(\mathbf{x}) = \delta_\mu(j, j'),$$

onde  $\int d\mu(j) \bar{\phi}(j) \delta_\mu(j, j') = \bar{\phi}(j')$ , e  $\bar{\psi}_j = \psi_k$  para algum  $k \in \mathcal{J}$ . Definimos então o espaço de Hilbert

$$H_\chi \equiv \left\{ \varphi(x) = \int \frac{d\mu(j)}{\sqrt{2\omega_j}} \tilde{\varphi}(j) e^{-i\omega_j t} \psi_j(\mathbf{x}) \mid \tilde{\varphi} \in \mathcal{L}^2(\mathcal{J}, d\mu(j)) \right\} \quad (5.29)$$

de soluções da equação de Klein-Gordon. É fácil ver que  $H_\chi$  satisfaz as condições (i), (ii) e (iii) descritas na Seção 5.1.1. Tendo  $H_\chi$ , basta seguirmos o processo de quantização descrito na Seção 5.1.1. Fazendo a transformada de Fourier

$$\hat{\varphi}(\sigma, \mathbf{x}) \equiv \int dt e^{i\sigma t} \varphi(t, \mathbf{x})$$

dos elementos de  $\varphi(t, \mathbf{x})$  de  $H_\chi$ , vemos que  $\hat{\varphi}(\sigma < 0, \mathbf{x}) = 0$ . Por essa razão, os elementos de  $H_\chi$  são chamados soluções de frequência positiva com relação a  $t$  (ou equivalentemente, com relação ao campo de Killing  $\chi = \partial/\partial t$ ).

A teoria quântica de campos construída a partir de  $H_\chi$  tem uma interpretação natural em termos de estados de partículas. Por exemplo, interpretamos o estado  $\frac{1}{\sqrt{n!}} [a^\dagger(\sigma)]^n |0\rangle$  como sendo o estado de  $n$  partículas no modo  $\sigma \in H_\chi$ . Entretanto, enfatizamos que para espaços-tempos não estacionários, qualquer interpretação em termos de partículas é extremamente problemática [1, 120].

## DETECTORES DE Partículas

SEJA  $(M, \phi)$  UM ESPAÇO-TEMPO ESTÁTICO COM CAMPO DE KILLING TIPO-TEMPO  $\xi$ .

VAMOS TOMEZ ENTÃO  $S = H_\xi \otimes \bar{H}_\xi$ , COM  $H_\xi$  SENDO O ESTADO DE GUSTAVIO USANDO A SIMETRIA DE TRANSLAÇÃO DEFINIDA POR  $\xi$  (COM MOSTRANDO ANTERIAMENTE ASSIM  $H_\xi$  É O ESPAÇO DE SISTEMA DE FREQUÊNCIA POSITIVA COM NECESSIDADE DE TRANSLAÇÃO TEMPORAL  $\phi$ , DEFINIDA POR  $\xi$ ).

$$H_\xi = \left\{ \phi(x) = \int_{\mathbb{R}^3} d\mu(j) \tilde{\psi}(j) e^{-i\omega_j t} \psi_j(x) \mid \tilde{\psi} \in L^2(\mathbb{R}^3, d\mu(j)) \right\}$$

VAMOS ENTÃO TOMEZ  
CAMPO  $E$  SEGUIN COM  $\tilde{f}_S(H_\xi)$  COMO ESPAÇOS DE ESTADOS DO CONTAUSO DEDICADO POR  $\phi$  DA MARCHA USUAL,  
 $\forall f \in \tilde{f}_S(H_\xi)$ .  $f(Q) \in \tilde{f}_S(H_\xi)$ ,  $Q(f) | Q\rangle = 0$

USAMOS COMO DETECTOR UM SISTEMA DE DOIS NÍVEIS COM HAMILTONIANA PRÓPRIA

$$H_D = \sum D^\dagger D \quad (\text{DT})$$

ONDE  $H_D = c^2$  (ESPAÇO DE HILBERT DE ESTADOS)  $|0\rangle, |1\rangle = D^\dagger |1\rangle = 0$ ,  
 $D|0\rangle = |0\rangle, (D^\dagger |0\rangle = |1\rangle) \in \{ |0\rangle, |1\rangle \}$  SÃO OS AUTO-ESTADOS DE ENERGIA DO DETECTOR:

$$H_D |0\rangle = 0; H_D |1\rangle = \sum D^\dagger D |1\rangle, \\ \langle 0|1\rangle = 0, \langle 0|0\rangle = \langle 1|1\rangle = 1 \quad (\text{DZ})$$

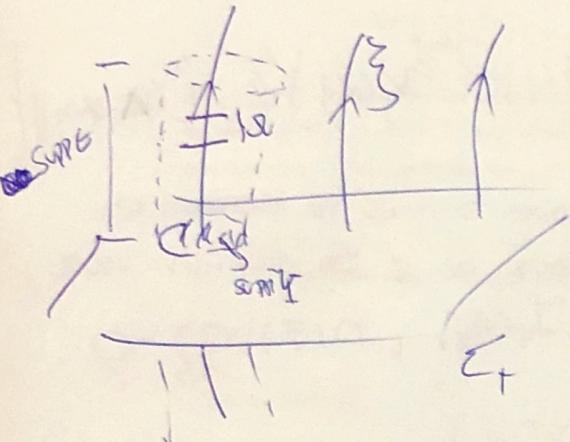
VAMOS TOMEZ A HAMILTONIANA DE INTEMPO DO DETECTOR COM O CAMPO  $\phi$  POR:

$$H_{int}^{(+)} = E^{(+)} \int d^3x \sqrt{-g} \phi(x) [\bar{\Psi}(x) D + \bar{D}^\dagger(x) \bar{\Psi}] \quad (\text{D3})$$

ONDE  $E^{(+)} = \frac{c}{2}$  CONSTANTE DE ACOPLAGEM (QUE DEPENDE

Do tempo medido no "luzes e desluces" a intervalo em um tempo finito,  $\epsilon$ , o sistema é  $\mathcal{H}_{EG}(\epsilon)$  modela que o detector interage com o campo em um vizinhoza de sua linha de mundo. Vamos tomar o detector se movendo ao longo das curvas integrais de  $\xi$  (i.e., EGFs) seguem a simetria de translação temporal.

A Hamiltoniana total do



Sistema é

$$H_{\text{sys}} = H_0 + H_{\text{int}}$$

$$H_0 = H_D + H_{K.G}$$

Hamiltoniano livre  
do campo.

$$(S \Psi \equiv (-\frac{\partial}{\partial z}, \frac{\partial}{\partial t}))$$

Assim, na representação de interação

$$|\Psi_+^{D0}\rangle = T \exp \left\{ -i \int_{-\infty}^t H_{\text{int}}^I(t') dt' \right\} |\Psi_{-\infty}^{D0}\rangle$$

com

$$H_{\text{int}}^I(+)=U_0^+ H_m (+) V_0 = E(+) \int_{-\infty}^t d\tau \sqrt{S} \phi(+, \tau) [e^{-i\omega(\tau, \tau)} D + h.c.]$$

Definindo  $f = E(+) \psi(\tau) e^{i\omega \tau}$  temos

$$H_{\text{int}}^I(+) = \int_{-\infty}^t d\tau \sqrt{S} \phi(\tau) [f(+, \tau) D + f(+, \tau) D^\dagger]$$

$$\langle V_{\alpha}, E_f \rangle = i \int_M \nabla \cdot d^4x f \bar{V}_{\alpha}$$

$$\langle \bar{V}_{\alpha}, E_f \rangle_{KG} = i \int_M \nabla \cdot d^4x f V_{\alpha}$$

SUPONHO  $E_f \approx \text{cte} \equiv E$  QUANDO O DETETOR ESTA LIGADO, TEMOS

$$\langle \bar{V}_{\alpha}, E_f \rangle_{KG} = i \int_0^{+\infty} dt E e^{-i(\omega_{\alpha} + \omega)t} + \underbrace{\int_0^{+\infty} dt V \sqrt{-g} \nabla \cdot \Psi \frac{\bar{\Psi} \Psi_{\alpha}(\omega)}{\sqrt{\omega_{\alpha}}}}_{\Sigma_f} \overbrace{\Psi_{\alpha}}$$

ASSIM

$$\langle \bar{V}_{\alpha}, E_f \rangle_{KG} = E \int_{-\frac{\Delta}{2}}^{\frac{\Delta}{2}} dt e^{-i(\omega_{\alpha} + \omega)t} \quad \Psi_{\alpha} = 2ie \bar{\Psi}_{\alpha} \frac{\sin[(\omega_{\alpha} + \omega)\frac{\Delta}{2}]}{\omega_{\alpha} + \omega}$$

AGORA, USANDO QUE  $\frac{\sin[(\omega_{\alpha} + \omega)\frac{\Delta}{2}]}{\omega_{\alpha} + \omega} \approx \pi \delta(\omega_{\alpha} + \omega)$   
TEMOS

$$\langle \bar{V}_{\alpha}, E_f \rangle_{KG} \approx 2ie \bar{\Psi}_{\alpha} \pi \delta(\omega_{\alpha} + \omega) = 0.$$

Logo,  $E_f$  É (APRIMORADAMENTE) DE FREQ. POSITIVA:

$$E_f \approx \int d\omega | \langle \bar{V}_{\alpha}, E_f \rangle | V_{\alpha} = K E_f \approx -\lambda$$

~~Detetor de EG (positivo)~~

~~| E\_f | = | I\_f |~~

ANALOGAMENTE, MOSTRAMOS QUE  $K E_f \approx 0$  ( $E_f$  E DE FREQ. NEGATIVA).

$$\langle \psi_{\infty}^{D^0} \rangle = T \exp \left\{ -i \int_{-\infty}^{+\infty} dt' \left[ \delta(x) \bar{\phi}(t') \left( D f(t') + D^+ \bar{f}(t', x) \right) \right] \right\} x \langle \psi_{\infty}^{D^0} \rangle$$

$\int_{-\infty}^{+\infty} dt' \delta(x) \bar{\phi}(t') [f(t') + \bar{f}(t', x)]$

Ponemos:

$$\langle \psi_{\infty}^{D^0} \rangle = T \exp \left\{ -i \phi(+I) - i \phi(-I) D^+ \langle \psi_{\infty}^{D^0} \rangle \right\}$$

(D4)

En primera orden de teoría de perturbación,  
A Eq. (D4) figura:

$$\phi(+I)$$

$$\langle \psi_{\infty}^{D^0} \rangle = [I - i(\phi(+I)D + \phi(-I)D^+)] \langle \psi_{\infty}^{D^0} \rangle \quad (\text{DS})$$

Lembra-se que

$$\phi(f) = i [\alpha(\overline{k_f}) - \alpha^+(\overline{k_f})]$$

E sabendo que ligamos f descaímos a interações  
de matrizes / tensões / i.e., estivava anteriormente quando  
comparado com  $\Delta S^2$  e  $\Delta S^2 S^{-1}$ , temos que

$$E_f = \int dN(\alpha) \left[ \langle \psi_{\infty} | E_f \rangle_{k_f} \overline{\psi}_{k_f} - \langle \overline{\psi}_{k_f} | E_f \rangle_{k_f} \overline{\psi}_{k_f} \right]$$

Com  $\psi_{\infty} = \frac{e^{-i\omega_f t}}{\sqrt{2\omega_f}} \psi_{\infty}(x)$  base ort. de  $H_S$

E

(i.e.  $\langle \psi_{\infty} | \psi_B \rangle_{k_f} = S_N(\alpha, \beta)$ )

Com isso temos:

$$\phi(t) = iQ(\overline{KET}) - iQ^\dagger(KET) \approx iQ^\dagger(\overline{KET})$$

ou seja, A ex. (DS | PDA)

$$|\psi_{\infty}^{(0)}\rangle = [I + iQ(\lambda ID - iQ(\pi)D^\dagger)] |\psi_{\infty}^{(0)}\rangle$$

Vamos tomar

$$|\psi_{\infty}^{(0)}\rangle = |0_3\rangle \otimes (\alpha|0\rangle + \beta|1\rangle)$$

Assim

$$|\psi_{\infty}^{(0)}\rangle = |\psi_{\infty}^{(0)}\rangle + \beta i Q^\dagger(\lambda|10_3\rangle \otimes D|1\rangle) \\ - \alpha Q(\bar{\lambda})|0_3\rangle \otimes D^\dagger|0\rangle$$

Logo

$$|\psi_{\infty}^{(0)}\rangle = |0_3\rangle \otimes (\alpha|0\rangle + \beta|1\rangle)$$

$$+ \beta |1\lambda\rangle \otimes |0\rangle ; \text{ onde } \hat{\lambda} = \frac{\lambda}{||\lambda||}$$

SE  $\alpha=0, \beta=1$  i.e.  $|\psi_0\rangle = |1\rangle$

$$|\psi_{\infty}^{(0)}\rangle = |0_3\rangle \otimes |1\rangle + ||\lambda|| \beta |1\lambda\rangle \otimes |0\rangle$$

$$P_{\psi_{\infty}^{(0)}} = ||\lambda||^2 = \langle \psi_{\infty}^{(0)} | I_{\infty} \otimes |0\rangle \langle 0| \psi_{\infty}^{(0)} \rangle$$

$$\text{Logo } \boxed{P_{\psi_{\infty}^{(0)}}^{(0)} = ||KET||^2}$$

DEFINIÇÃO DE SELEÇÃO  
ENTRE AS MÍNIAS POSSÍVEIS  
NO MODO  $\lambda = -\frac{KET}{||KET||}$

Avaliamente SE  $\alpha=0$ :

$$|\psi_{\infty}^{(0)}\rangle = |0_3\rangle \otimes |0\rangle : \text{DEFINIÇÃO SE NÓS TEMOS}  
P_{\psi_{\infty}^{(0)}}^{(0)} = 0. \quad \text{NO GROUND-STATE}$$

$$SE \quad |\psi_{\infty}^{(0)}\rangle = |+\rangle_x \otimes (\alpha|0\rangle + \beta|1\rangle)$$

Então

$$|\psi_{\infty}^{(0)}\rangle = |+\rangle_x \otimes (\alpha|0\rangle + \beta|1\rangle) \quad \begin{cases} \lambda \in \mathbb{K}_{\mathbb{R}}; Q^{\dagger}(Q|b\rangle) = |b\rangle \\ \langle x|x\rangle = 1. \end{cases}$$

$$+ \text{Hull}(Q^{\dagger}(\lambda|D - Q(\bar{\lambda}|D^{\dagger})(\alpha|0\rangle + \beta|1\rangle)) \otimes |+\rangle_x)$$

Assim

$$|\psi_{\infty}^{(0)}\rangle = |+\rangle_x \otimes (\alpha|0\rangle + \beta|1\rangle)$$

$$+ \|x\| \beta |+\rangle_x |+\rangle_x \otimes |0\rangle$$

$$- \|x\| \alpha \langle \bar{\lambda} | x \rangle_{\mathbb{K}_G} |0\rangle \otimes |+\rangle$$

ON SEJA

$$|\psi_{\infty}^{(0)}\rangle = |+\rangle_x \otimes (\alpha|0\rangle + \beta|1\rangle)$$

$$- \alpha \langle \lambda | x \rangle_{\mathbb{K}_G} |0\rangle \otimes |1\rangle \quad ; \lambda = -KEf$$

$$SE \quad + \|x\| \beta |+\rangle_x |+\rangle_x \otimes |0\rangle$$

$$\bullet |\psi\rangle = |b\rangle \in$$

$$|\psi_{\infty}^{(0)}\rangle = |+\rangle_x \otimes |0\rangle + \langle KEf | x \rangle_{\mathbb{K}_G} |0\rangle \otimes |1\rangle$$

$$P_{0 \rightarrow 1}^{(k_x)} = |\langle KEf | x \rangle_{\mathbb{K}_G}|^2 = |\langle EF, x \rangle_{\mathbb{K}_G}|^2 = \left| \int_M f(x) \bar{x} dx \right|^2$$

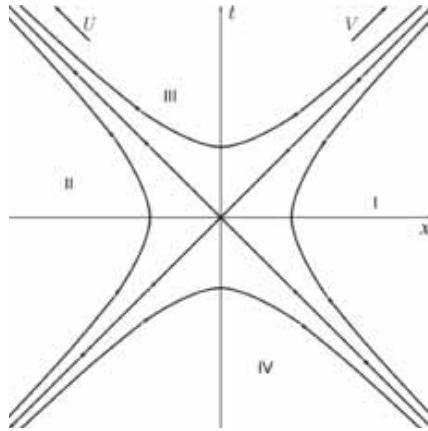


Figura 5.1: Diagrama espaço-temporal do espaço-tempo de Minkowski com as regiões I, II, III e IV dadas por  $|t| < x$ ,  $|t| < -x$ ,  $t > |x|$  e  $t < -|x|$ , respectivamente. As curvas com as setas são as curvas integrais do campo de Killing  $a[x\partial/\partial t + t\partial/\partial x]$ .

#### 5.1.4 O Efeito Unruh

Vamos aplicar a construção da seção anterior no espaço-tempo de Minkowski com relação a dois conjuntos diferentes de observadores, os iniciais e os uniformemente acelerados, e comparar a descrição que ambos dão ao vácuo de Minkowski (vácuo com relação aos observadores iniciais).

Tomemos primeiro um sistema de coordenadas cartesianas globais  $t, x, y, z$  em  $(\mathbb{R}^4, \eta_{ab})$ .

Nessas coordenadas, o elemento de linha associado a  $\eta_{ab}$  toma a forma

$$ds_{\eta_{ab}}^2 = -dt^2 + dx^2 + dy^2 + dz^2. \quad (5.30)$$

Vemos então que  $(\mathbb{R}^4, \eta_{ab})$  é estático com campo de Killing  $\chi_1 = \partial/\partial t$ , que gera a translação temporal  $\phi_t^{\chi_1}(t_1, \mathbf{x}_1) = (t_1 + t, \mathbf{x}_1)$ , onde  $\mathbf{x}_1 \equiv (x_1, y_1, z_1)$ , e portanto está associado com observadores iniciais. Nessas coordenadas,  $\mathcal{K} = \sum_j p_j^2 + m^2$ , onde  $p_j \equiv -i\partial/\partial x^j$ . Sendo assim,  $\mathcal{J} = \mathbb{R}^3$  (e portanto  $j = \mathbf{k} \in \mathbb{R}^3$ ),  $\omega_j = \sqrt{\mathbf{k}^2 + m^2}$  e tomamos  $d\mu(j) \equiv d\mathbf{k}$  e  $\psi_j \equiv (2\pi)^{-3/2} e^{i\mathbf{k} \cdot \mathbf{x}}$ . Portanto, usando a equação (5.29), vemos que  $H_{\chi_1} = H_{KG}$ , onde  $H_{KG}$  é dado na equação (5.5), e com isso recuperamos a construção da teoria quântica de campos usual no espaço-tempo de Minkowski descrita no começo da Seção 5.1.1. O estado de vácuo dessa construção, i.e., o vetor  $|0_M\rangle \in \mathfrak{F}_s(H_{\chi_1})$  que satisfaz  $a(\bar{\sigma})|0_M\rangle$  para todo  $\sigma \in H_{\chi_1}$ , é chamado *vácuo de Minkowski*.

Entretanto, podemos realizar outra construção para a teoria quântica de campos. Tome a região I da Figura 5.1, ou seja, a região caracterizada por  $|t| < x$ . Podemos cobrir essa região com as coordenadas  $\tau, \xi, y, z$  onde  $\tau$  e  $\xi$  são dados por

$$t = a^{-1} e^{a\xi} \sinh a\tau, \quad (5.31)$$

$$x = a^{-1} e^{a\xi} \cosh a\tau, \quad (5.32)$$

onde  $a$  é uma constante positiva. O elemento de linha de  $\eta_{ab}$  nessas coordenadas toma a forma

$$ds_{\eta_{ab}}^2 = e^{2a\xi}(-d\tau^2 + d\xi^2) + dy^2 + dz^2. \quad (5.33)$$

Vemos então que a região  $I$ , que é globalmente hiperbólica e portanto define um espaço-tempo, é estática com campo de Killing dado por  $\chi_2 = \partial/\partial\tau$  (que em coordenadas cartesianas pode ser escrito como  $\chi_2 = a[x\partial/\partial t + t\partial/\partial x]$ ). O campo de Killing  $\chi_2$  gera a translação temporal  $\phi_\tau^{\chi_2}(\tau_1, \xi_1, \mathbf{x}_\perp) = (\tau_1 + \tau, \xi_1, \mathbf{x}_\perp)$ , onde  $\mathbf{x}_\perp = (y, z)$ . Para cada  $(\tau_1, \xi_1, \mathbf{x}_\perp)$ , a curva  $\phi_\tau^{\chi_2}(\tau_1, \xi_1, \mathbf{x}_\perp)$  corresponde a uma hipérbole que passa por  $(\tau_1, \xi_1, \mathbf{x}_\perp)$ , ver Figura 5.1. Tais hipérboles tem como tangente  $\partial/\partial\tau$  em cada um de seus pontos (no sistema de coordenadas  $\tau, \xi, y, z$ ,  $\partial/\partial\tau$  pode ser escrito como  $(1, 0, 0, 0)$ ). Se definirmos  $u^\mu \equiv e^{-a\xi}(1, 0, 0, 0)$ , vemos que  $u^\mu u_\mu = -1$  e portanto,  $u^\mu$  corresponde à quadrivelocidade dos observadores que seguem as hipérboles. A aceleração própria de cada linha de mundo é dada por  $\sqrt{a_\mu a^\mu} = ae^{-a\xi}$ , onde  $a^\mu \equiv u^\mu \nabla_a u^\mu$  é sua quadriaceleração. Com isso, vemos que os observadores associados a essa translação temporal estão uniformemente acelerados. Vemos também que para as hipérboles com  $\xi = 0$  vale  $\sqrt{a_\mu a^\mu} = a$  e o campo de Killing  $\chi_2$  satisfaz  $\partial/\partial\tau = u$ . Por isso, dizemos que a família de observadores descrita acima está naturalmente associada com observadores que aceleram uniformemente com aceleração própria  $a$ .

Nas coordenadas  $\tau, \xi, y, z$ ,

$$\mathcal{K} = \left[ -\frac{\partial^2}{\partial\xi^2} + m^2 e^{2a\xi} \right] + e^{2a\xi} \sum_{j=2}^3 p_j^2.$$

Suponha que  $\psi$  é uma auto-função de  $\mathcal{K}$  com auto-valor  $\omega^2$ , i.e.,  $\mathcal{K}\psi = \omega^2\psi$ . Fazendo a separação de variáveis  $\psi = (2\pi)^{-1}g(\xi)e^{i\mathbf{k}_\perp \cdot \mathbf{x}_\perp}$  vemos que  $g$  satisfaz

$$\left[ -\frac{d^2}{d\xi^2} + e^{2a\xi}(\mathbf{k}_\perp^2 + m^2) \right] g(\xi) = \omega^2 g(\xi). \quad (5.34)$$

Os auto-valores  $\omega$  tomam valores em  $(0, \infty)$ . Os parâmetros  $\omega$  e  $\mathbf{k}_\perp$  rotulam uma família ortonormal completa de auto-funções de  $\mathcal{K}$  e com isso, tomamos  $j \equiv (\omega, \mathbf{k}_\perp)$ . As soluções da equação (5.34) (com as condições de contornos físicas adequadas [118]) são dadas por

$$g_{\omega\mathbf{k}_\perp}(\xi) = \left[ \frac{2\omega \sinh(\pi\omega/a)}{\pi^2 a} \right] K_{i\omega/a} \left( \frac{\kappa}{a} e^{a\xi} \right), \quad (5.35)$$

onde  $\kappa \equiv \sqrt{\mathbf{k}_\perp^2 + m^2}$  e  $K_\nu(z)$  é a função de Bessel modificada [126]. Agora, usando a equação (5.29), definimos

$$H_{\chi_2}^I \equiv \left\{ \varphi(x) = \int \frac{d\omega d\mathbf{k}_\perp}{\sqrt{2\omega}} \tilde{\varphi}(\omega, \mathbf{k}_\perp) e^{-i\omega\tau} \psi_{\omega\mathbf{k}_\perp}(\xi, \mathbf{x}_\perp) \middle| \tilde{\varphi} \in L^2((0, \infty) \times \mathbb{R}^2, d\omega d\mathbf{k}_\perp) \right\}, \quad (5.36)$$

onde vemos que  $\mathcal{J} = (0, \infty) \times \mathbb{R}^2$ ,

$$\psi_{\omega\mathbf{k}_\perp}(\xi, \mathbf{x}_\perp) \equiv \left[ \frac{\sinh(\pi\omega/a)}{4\pi^4 a} \right]^{1/2} K_{i\omega/a}(\kappa e^{a\xi}/a) e^{i\mathbf{k}_\perp \cdot \mathbf{x}_\perp},$$

e tomamos  $d\mu(j) \equiv d\omega d\mathbf{k}_\perp$ .

Podemos agora cobrir a região  $II$  da Figura 5.1 com as coordenadas  $\hat{\tau}, \hat{\xi}, y, z$  onde

$$t = a^{-1} e^{a\hat{\xi}} \sinh a\hat{\tau}, \quad (5.37)$$

$$x = -a^{-1} e^{a\hat{\xi}} \cosh a\hat{\tau}. \quad (5.38)$$

Então, procedemos de maneira análoga a descrita acima, usando  $\hat{\tau}$  e  $\hat{\xi}$  no lugar de  $\tau$  e  $\xi$ , obtemos o espaço de Hilbert  $H_{\chi_2}^{II}$ . Definindo  $H_{\chi_2} \equiv H_{\chi_1}^I \oplus H_{\chi_2}^{I\frac{1}{2}}$ , e procedendo como descrito na Seção 5.1.1, obtemos uma segunda construção para o campo quântico  $\phi$  em todo o espaço-tempo de Minkowski [1, 118].

Queremos agora achar o estado  $\Psi_0 \equiv U|0_M\rangle \in \mathfrak{F}_s(H_{\chi_2}) \simeq \mathfrak{F}_s(H_{\chi_2}^I) \otimes \mathfrak{F}_s(H_{\chi_2}^{II})$ , correspondente ao vácuo de Minkowski na construção associada aos observadores uniformemente acelerados. Em particular, queremos calcular a restrição do vácuo de Minkowski à região  $I$ . Ela é obtida tomando o traço em  $\mathfrak{F}_s(H_{\chi_2}^{II})$  da matriz densidade correspondente ao vácuo de Minkowski.

Sejam  $\psi_\omega^I$ ,  $\omega \in (0, \infty)$ , soluções da equação de Klein-Gordon que oscilam harmonicamente com frequência  $\omega$  com relação a  $\tau$  na região  $I$  e se anulam na região  $II$ . As soluções  $\psi_\omega^{II}$  são dadas por  $\psi_\omega^{II} \equiv \overline{\psi_\omega^I \circ w}$ , onde  $w(t, x, y, z) = (-t, -x, y, z)$ . Vemos então que  $\psi_\omega^{II}$  oscila harmonicamente com frequência  $\omega$  com relação à  $\hat{\tau}$  na região  $II$  e se anula na região  $I$ . A observação principal que nos permite calcular  $\Psi_0$  é que

$$\Phi_\omega \equiv \psi_\omega^I + e^{-\pi\omega/a} \overline{\psi}_\omega^{II} \quad (5.39)$$

e

$$\Phi'_\omega \equiv \psi_\omega^{II} + e^{-\pi\omega/a} \overline{\psi}_\omega^I \quad (5.40)$$

são de frequência positiva com relação a  $t$  [1, 117, 118]. As soluções  $\psi_\omega^I$  e  $\psi_\omega^{II}$  não são normalizáveis e portanto não pertencem a  $H_{\chi_2}^I$  e  $H_{\chi_2}^{II}$ , respectivamente. Isso pode ser contornado tomando pacotes de onda  $\psi_{\omega_i}^I$  e  $\psi_{\omega_i}^{II}$  bem centrados em frequências  $\omega_i > 0$  de tal forma que  $\{\psi_{\omega_i}^I | i \in \mathbb{N}\}$  e  $\{\psi_{\omega_i}^{II} | i \in \mathbb{N}\}$  sejam bases ortonormais de  $H_{\chi_2}^I$  e  $H_{\chi_2}^{II}$ , respectivamente, e

$$\Phi_i \equiv \psi_{\omega_i}^I + e^{-\pi\omega_i/a} \overline{\psi}_{\omega_i}^{II} \quad (5.41)$$

e

$$\Phi'_i \equiv \psi_{\omega_i}^{II} + e^{-\pi\omega_i/a} \overline{\psi}_{\omega_i}^I \quad (5.42)$$

sejam de frequência positiva com relação a  $t$ . Então temos

$$C\Phi_i = \psi_{\omega_i}^I, \quad C\Phi'_i = \psi_{\omega_i}^{II} \quad (5.43)$$

$$D\Phi_i = e^{-\pi\omega_i/a} \overline{\psi}_{\omega_i}^{II}, \quad D\Phi'_i = e^{-\pi\omega_i/a} \overline{\psi}_{\omega_i}^I \quad (5.44)$$

---

<sup>§</sup>Aqui, os elementos de  $H_{\chi_2}^I$  e  $H_{\chi_2}^{II}$  estão naturalmente estendidos para o espaço-tempo de Minkowski inteiro [118]. Sendo assim, se  $\psi = \psi^I + \psi^{II} \in H_{\chi_2}$ , a restrição de  $\psi^I$  ( $\psi^{II}$ ) à região  $I$  ( $II$ ) é  $\int \frac{d\omega d\mathbf{k}_\perp}{\sqrt{2\omega}} \tilde{\varphi}(\omega, \mathbf{k}_\perp) e^{-i\omega\tau} \psi_{\omega\mathbf{k}_\perp}(\xi, \mathbf{x}_\perp) \left( \int \frac{d\omega d\mathbf{k}_\perp}{\sqrt{2\omega}} \tilde{\varphi}(\omega, \mathbf{k}_\perp) e^{-i\omega\hat{\tau}} \psi_{\omega\mathbf{k}_\perp}(\hat{\xi}, \mathbf{x}_\perp) \right)$  e à região  $II$  ( $I$ ) é nula.

e portanto  $\mathcal{E}\overline{\psi_{\omega_i}^I} = e^{-\pi\omega_i/a}\psi_{\omega_i}^{II}$  e  $\mathcal{E}\overline{\psi_{\omega_i}^{II}} = e^{-\pi\omega_i/a}\psi_{\omega_i}^I$ . Com isso,

$$\epsilon = \sum_i e^{-\pi\omega_i/a} 2\psi_{\omega_i}^I \otimes_s \psi_{\omega_i}^{II}. \quad (5.45)$$

Podemos agora colocar a equação (5.24) na forma

$$\begin{aligned} U|0_M\rangle &= c \left[ |0_R\rangle + \sum_i e^{-\pi\omega_i/a} a_{RI}^\dagger(\psi_{\omega_i}^I) a_{RII}^\dagger(\psi_{\omega_i}^{II}) |0_R\rangle \right. \\ &\quad \left. + \dots + \frac{1}{(\frac{n}{2})!} \left[ \sum_i e^{-\pi\omega_i/a} a_{RI}^\dagger(\psi_{\omega_i}^I) a_{RII}^\dagger(\psi_{\omega_i}^{II}) \right]^{n/2} |0_R\rangle + \dots \right] \\ &= c \sum_j \frac{1}{j!} \left[ \sum_i e^{-\pi\omega_i/a} a_{RI}^\dagger(\psi_{\omega_i}^I) a_{RII}^\dagger(\psi_{\omega_i}^{II}) \right]^j |0_R\rangle \\ &= c \exp \left[ \sum_i e^{-\pi\omega_i/a} a_{RI}^\dagger(\psi_{\omega_i}^I) a_{RII}^\dagger(\psi_{\omega_i}^{II}) \right] |0_R\rangle, \end{aligned} \quad (5.46)$$

onde na penúltima passagem fizemos a mudança de variáveis  $n = 2j$ ,  $j \in \mathbb{N}$ . Aqui, usamos que

$$\frac{1}{\sqrt{n!}} a_{RX}^\dagger(f_1^X) \dots a_{RX}^\dagger(f_n^X) |0_R\rangle = (0, \dots, f_1^X \otimes_s \dots \otimes_s f_n^X, 0\dots),$$

onde  $a_{RX}^\dagger$  é o operador criação em  $\mathfrak{F}_s(H_{\chi_2}^X)$ ,  $X \in \{I, II\}$ ,  $f_k^X \in H_{\chi_2}^X$  e  $|0_R\rangle$  é o vácuo de Rindler, i.e., o vetor  $|0_R\rangle \in \mathfrak{F}_s(H_{\chi_2}^I) \otimes \mathfrak{F}_s(H_{\chi_2}^{II})$  que satisfaz  $a_{RX}(f^X)|0_R\rangle = 0$  para todo  $f^X \in H_{\chi_2}^X$ , onde  $a_{RX}$  é o operador aniquilação em  $\mathfrak{F}_s(H_{\chi_2}^X)$ . Com isso, podemos escrever o vácuo de Minkowski em termos de modos de Rindler como

$$U|0_M\rangle = \prod_i \left( C_i \sum_{n_i=0}^{\infty} e^{-\pi n_i \omega_i / a} |n_{iI}\rangle \otimes |n_{iII}\rangle \right), \quad (5.47)$$

onde  $c = \prod_i C_i$ ,  $C_i \equiv (1 - e^{-2\pi\omega_i/a})^{1/2}$  e  $|n_{iX}\rangle \equiv \frac{1}{\sqrt{n_i!}} [a_{RX}^\dagger(\psi_i^X)]^{n_i} |0_R\rangle$ .

Observadores uniformemente acelerados na região  $I$  não têm acesso à região  $II$ , já que elas são causalmente desconectadas. Para tais observadores, o vácuo de Minkowski é descrito pelo estado misto  $\rho_M^I \equiv \text{tr}_{II} U|0_M\rangle\langle 0_M|U^\dagger$ , que descreve a restrição do vácuo de Minkowski à região  $I$ . Usando a equação (5.47) e tomado o traço em  $\mathfrak{F}_s(H_{\chi_2}^{II})$  obtemos

$$\rho_M^I = \prod_i \left( C_i^2 \sum_{n_i=0}^{\infty} e^{-2\pi n_i \omega_i / a} |n_{iI}\rangle\langle n_{iI}| \right). \quad (5.48)$$

Ou seja, vemos que a restrição do vácuo de Minkowski à região  $I$  é um estado térmico com temperatura

$$T = a/2\pi. \quad (5.49)$$

Esse é o chamado *efeito Unruh*. Interpretamos esse resultado dizendo que um observador uniformemente acelerado “se sente” imerso em um banho térmico com temperatura (5.49) quando o campo está no vácuo de Minkowski (ausência de partículas como definidas pelos

observadores inerciais). O efeito Unruh mostra como o conceito de partícula (quando existe) depende de observador. Entretanto, convém notar que observáveis físicos independentem de qual interpretação de partícula (a dos inerciais ou dos acelerados) se dá ao campo já que a teoria é de um campo quântico e seus observáveis dependem somente dessa estrutura de campo. A independência dos observáveis físicos com relação aos observadores pode ser usada para mostrar que o efeito Unruh é necessário para manter a própria consistência da teoria quântica de campos. Um exemplo emblemático disso é a desintegração de prótons uniformemente acelerados [127]. Para mais aplicações do efeito Unruh, indicamos a revisão [118] e suas referências. Uma formulação matematicamente rigorosa (que vale inclusive para teorias com interação que obedecem aos axiomas de Wightman) do efeito Unruh é que a restrição do vácuo de Minkowski à sub-álgebra  $\mathcal{A}_I$  associada a região  $x > |t|$  é um estado térmico (i.e. KMS) com relação a translação temporal definida pelos observadores uniformemente acelerados [1, 128]. Tal resultado é uma consequência do chamado Teorema de Bisognano-Wichmann [129] publicado, assim como o trabalho de W. Unruh [117], em 1976. Entretanto, o fato que tal teorema leva a uma demonstração rigorosa do efeito Unruh só foi notado em 1982 por Sewell [128].

## **5.2 Morte Súbita do Emaranhamento e Perda de Fidelidade no Teletransporte via o Efeito Unruh**

Nessa seção, vamos usar o efeito Unruh para investigar como o teletransporte de estados quânticos é afetado quando um dos qubits do par emaranhado está sob influência de alguma força externa [20]. Para obtermos um entendimento mais abrangente, faremos uma análise detalhada de como a aceleração afeta o sistema de qubits emaranhado. Em particular, calcularemos a informação mútua quântica e a concurrence entre os dois qubits e mostraremos que a última apresenta uma morte súbita [130] em uma aceleração finita cujo valor vai depender do intervalo de tempo em que o detetor permanece acelerado.

O teletransporte de estados quânticos é sem dúvida um dos efeitos mais interessantes descobertos nas últimas décadas. Como vimos na Seção 3.4.2, o trabalho original de Bennett et al [13] considera o sistema como sendo isolado de forças externas e com isso, o estado maximamente emaranhado que descreve o par de qubits evolui unitariamente. Como um desenvolvimento natural, Alsing e Milburn analisaram o caso em que o sistema não está totalmente isolado [77]. Em sua configuração, Bob é substituído por um observador uniformemente acelerado que chamamos de Rob. Alice e Rob carregam, cada um, uma cavidade ótica em repouso no seus referenciais próprios que assumimos como estando livres de fôtons de Minkowski. Cada cavidade suporta dois modos de Minkowski ortogonais  $A_i$  e  $R_i$  ( $i = 1, 2$ ) com mesma frequência, onde de agora em diante  $A$  e  $R$  serão usados para rotular Alice e Rob, respectivamente. No momento em que Alice e Rob se

OBS:  $\psi_{\text{ext}}$  É DE FREQ. P.S.I.T. COM RELAÇÃO À + SE  
 ESSA FREQ. É DE FREQ. P.S. COM RELAÇÃO À V EM  $h_B$   
 ONDE  $V = -x$ ,  $V = +x$

DE INT,

$$\psi = \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3 \omega_k} \tilde{\psi}(k) e^{-ik_x x} e^{i\vec{k}_F \cdot \vec{x}_L}; \quad \omega_k \propto$$

ENTÃO

$$\psi = \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3 \omega_k} \tilde{\psi}(k) e^{-i\omega_k(u+v)} e^{i\frac{k_F}{2}(v-u)} e^{i\vec{k}_F \cdot \vec{x}_L}$$

EM  $h_A$ ,  $U \approx E$

$$\psi = \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3 \omega_k} \tilde{\psi}(k) e^{-i(\omega_k - k_F) V} e^{i\vec{k}_F \cdot \vec{x}_L}$$

$$\text{COMO } \omega_k = \sqrt{k_x^2 + k_y^2 + m^2} \gg k_x$$

TENHO QUE  $\psi$  É DE F.P. COM RELAÇÃO À V  
 E ANALOGAMENTE À V EM  $h_B$

$$f_w^I = \left. \tilde{\psi}_{\text{ext}}^I \right|_{h_A} = \begin{cases} e^{-i\omega z} h_L & V > 0 \\ 0 & V < 0 \end{cases}$$

$$\xi = (z_x + x z_y) = \varphi (-v z_0 + v z_v)$$

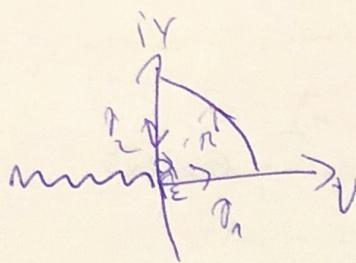
$$h_L = \xi(z) = \varphi V z, z = \pm 1 \quad \varphi = \varphi' \ln |V|$$

Assim

$$f_w^I = \begin{cases} e^{-i\omega \ln V} & V > 0 \\ 0 & V < 0 \end{cases}$$

$$\hat{f}_w(\sigma, z_1) = \int_{-\infty}^{\sigma} e^{i\sigma V} f(v, z_1) dv = h \underbrace{\int_0^{\sigma} e^{i\sigma V} e^{-\frac{i\pi}{2}\sigma V} dv}_{R(z)} \equiv h \alpha_1(\sigma)$$

$$R(z) = e^{iz} e^{-\frac{i\pi}{2}z}$$



$$\begin{aligned} & \text{Res } z=0 \\ & \int_{R_1} R(z) dz = - \int_{R_1} r(z) dz \end{aligned}$$

$$r_1: V > 0$$

$$r_1 = iy, y > 0$$

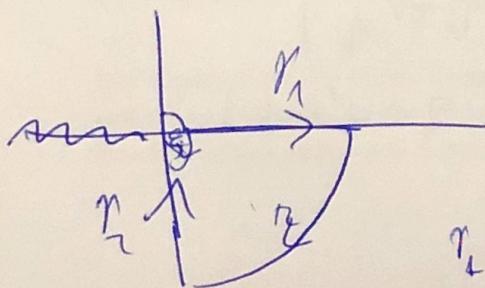
$$i \int_{\infty}^0 dy e^{-\sigma y - \frac{i\pi}{2}\sigma} \overline{e^{i\sigma y}} = - \int_0^{\sigma} r(u) du = I(\sigma)$$

$$I(\sigma) = i \int_0^{\infty} dy e^{\sigma y} e^{\frac{i\pi}{2}\sigma y} e^{-iy}$$

$$I(\sigma) = e^{\frac{i\pi}{2}\sigma} i \int_0^{\infty} dy e^{\sigma y} e^{-iy} \quad (*)$$

$r_1(\sigma) > 0$

$$\hat{f}(\sigma, z_1) = h(z_1) + I(\sigma) = h(z_1) \int_0^{\infty} \underbrace{e^{-i\sigma V} e^{-\frac{i\pi}{2}\sigma V}}_{R(z)} dv$$



$$\begin{aligned} & \text{Res } z=0 \\ & \int_{R_1} R(z) dz = - \int_{R_1} r(z) dz \end{aligned}$$

$$R(z) = e^{-iz} e^{-\frac{i\pi}{2}z}$$

$$r_1(M) = V; V > 0$$

$$\cancel{R(z)} \rightarrow R(z) = -iy, y > 0$$

$$I(\sigma) = \int_{\Gamma_1} \rho(\nu) d\nu = +i \int_{-\infty}^0 dy e^{i\sigma y} e^{-\frac{i\pi}{2} w e^{i\sigma y}} e^{-\frac{e^{i\sigma y}-1}{2}}$$

~~$\int_{-\infty}^0$~~

$$\Rightarrow e^{-\frac{i\pi}{2} w} i \int_0^{\infty} dy e^{i\sigma y} e^{-\frac{i\pi}{2} w e^{i\sigma y}}$$

$\boxed{I(\sigma) = e^{-\frac{i\pi}{2} w} I(\sigma)}$

loco

$$\boxed{I(-\sigma) = -e^{\frac{i\pi}{2} w} I(\sigma)} \quad (\star)$$

$$\bar{\chi}_{\omega}^{\pm} = \chi_{\omega}^{\pm} \Big|_{w=0} \quad (V \rightarrow -V)$$

loco  $\hat{f}_w^{\pm} = \bar{\chi}_{\omega}^{\pm} \Big|_{w=0} \circ V \propto$

$$e^{-\frac{i\pi}{2} w e^{i\sigma y}} \Big|_{w=0}, \quad V \subset \mathbb{C}$$

$$\hat{f}_w^{\pm}(\sigma, \vec{x}_+) = \int_{-\infty}^0 e^{i\sigma V} e^{-\frac{i\pi}{2} w e^{i\sigma y}} dV = + \int_{-\infty}^0 e^{-i\sigma V} e^{-\frac{i\pi}{2} w e^{i\sigma y}} = f_w^{\pm}(\sigma, \vec{x}_+)$$

$$\text{loco } \left( \hat{f}_w^{\pm}(\sigma, \vec{x}_+) = \hat{f}_w^{\pm}(-\sigma, \vec{x}_+) \right) \quad (\star\star)$$

Two cases results, define

$$\begin{cases} \hat{\phi}_{\omega} = \chi_{\omega}^+ + e^{\frac{i\pi}{2} w} \bar{\chi}_{\omega}^- \\ \hat{\phi}'_{\omega} = \chi_{\omega}^- + e^{-\frac{i\pi}{2} w} \bar{\chi}_{\omega}^+ \end{cases}$$

$$\begin{cases} \hat{\phi}_{\omega} = \chi_{\omega}^+ + e^{\frac{i\pi}{2} w} \bar{\chi}_{\omega}^- \\ \hat{\phi}'_{\omega} = \chi_{\omega}^- + e^{-\frac{i\pi}{2} w} \bar{\chi}_{\omega}^+ \end{cases}$$

En  $\mathcal{H}_A$  com  $\eta_1 \eta_2$

$$\left. \Phi_{\omega} \right|_{h_n} = f_{\omega} = f_{\omega}^+ + e^{\frac{i\pi n}{2}} f_{\omega}^-$$

$$\left. \Phi_{\omega}^I \right|_{h_n} = F_{\omega}^I = f_{\omega}^{\pm} + e^{\frac{i\pi n}{2}} f_{\omega}^{\mp}$$

Assim

$$\begin{aligned}\hat{\Phi}_{\omega}(-\tau) &= \hat{F}_{\omega}(-\tau, \tau_+) = \hat{f}_{\omega}^+(-\tau, \tau_+) + e^{-\frac{i\pi n}{2}} \hat{f}_{\omega}^-(-\tau, \tau_+) \\ &\stackrel{\text{prop}}{=} h(x_+) I(-\tau) + e^{-\frac{i\pi n}{2}} f(\tau, x_+) \\ &\stackrel{\text{prop}}{=} h(x_+) I(-\tau) + e^{-\frac{i\pi n}{2}} I(\tau) h(x_+) \\ &= h(x_+) (e^{-\frac{i\pi n}{2}} I(\tau) + e^{-\frac{i\pi n}{2}} I(\tau)) = 0\end{aligned}$$

Logo  $\Phi_{\omega} \in \mathcal{H}_M$

Analogamente  $(\Phi_{\omega}^I) \in \mathcal{H}_M$

P/ Térmos saúses normatizantes (assumindo que os termos de onda gerados em  $\omega_j$ ,  $j \in \mathbb{N}$ ). Assim temos

$$\Phi_j = \chi_{\omega_j}^+ + e^{-\frac{i\pi n}{2}} \chi_{\omega_j}^-$$

DE RA FORMA OR

$$\Phi_j^I = \chi_{\omega_j}^{\mp} + e^{-\frac{i\pi n}{2}} \chi_{\omega_j}^{\pm}$$

$\{\chi_j^{\pm}\}$  B.S DE  $\mathcal{H}_n^I$

$\{\chi_j^{\mp}\}$  B.S DE  $\mathcal{H}_n^{\mp}$

Assim  $\{\Phi_j, \Phi_j^I\}$  B.S DE  $\mathcal{H}_M$

Logo:

$$C\Phi_j = \chi_{\omega_j}^+ ; D\Phi_j = e^{\frac{i\pi n}{2}} \chi_{\omega_j}^-$$

$$C\Phi_j^I = \chi_{\omega_j}^{\mp} ; D\Phi_j^I = e^{-\frac{i\pi n}{2}} \chi_{\omega_j}^{\pm}$$

Assim

$$\sum \bar{q}_{w_j}^I = D C^{-1} u_{w_j}^I = e^{-\frac{\pi w_j}{\sigma}} u_{w_j}^I$$

$$\sum \bar{q}_{w_j}^{II} = \overline{D C^{-1} u_{w_j}^{II}} = e^{-\frac{\pi w_j}{\sigma}} u_{w_j}^{II}$$

Assim  $E = \sum_{\substack{j \\ j \\ \in J \\ \text{or} \\ \in J'}} \sum_{j,j'} \lambda_j^T \lambda_{j'}^T \otimes \lambda_{j'}^T$

$$E \quad \sum_{j,j'} = \langle \lambda_j^T, \bar{\lambda}_{j'}^T \rangle = \begin{cases} 0 & T = T' \\ f_{jj'} e^{-\frac{\pi w_j}{\sigma}} & T \neq T' \end{cases}$$

Assim

$$E = \sum_j e^{-\frac{\pi w_j}{\sigma}} 2 \bar{q}_{w_j}^T u_{w_j}^{II}$$

using a trust. DE Recognition

$$\Psi_0^M = \langle 1 | \Omega_n \rangle = c(1, 0, \dots) + c \sum_j \underbrace{e^{-\frac{\pi w_j}{\sigma}}}_{\in E} (0, \dots, 0, \sqrt{u_{w_j}^I} \bar{q}_{w_j}^{II}, 0, \dots) + \dots + c(0, \dots, 0, 1, \underbrace{2^{\frac{M}{2}} \sqrt{M!}}_{2^{\frac{M}{2}} (M!)!} \underbrace{(\sum_j e^{-\frac{\pi w_j}{\sigma}} \bar{q}_{w_j}^I \bar{q}_{w_j}^{II})}_{\sum M \text{ vecs}} \dots, \underbrace{(2^{\frac{M}{2}} \sqrt{M!} \bar{q}_{w_j}^I \bar{q}_{w_j}^{II})}_{2^{\frac{M}{2}} (M!)!} | 0, \dots)$$

NOTE GUE

$$\sum_j e^{-\frac{\pi w_j}{\sigma}} Q^+ (u_{w_j}^I) Q^+ (u_{w_j}^{II}) (1, 0, \dots) = Q^+ (u_{w_j}^I) (0, \bar{q}_{w_j}^{II}, 0, \dots) \\ = (0, 0, \sqrt{u_{w_j}^I} e^{-\frac{\pi w_j}{\sigma}} \bar{q}_{w_j}^I \bar{q}_{w_j}^{II}, 0, \dots)$$

E

$$\left( \frac{M}{2} \right)! \left( \sum_j e^{-\frac{\pi w_j}{\sigma}} Q^+ (u_{w_j}^I) Q^+ (u_{w_j}^{II}) \right)^{\frac{M}{2}} | \Omega_n \rangle = (0, \dots, 0, \underbrace{\frac{\sqrt{M!}}{2^{\frac{M}{2}} (M!)!} \sum_{j=1}^M}_{\text{vec}} Q^+ (1, 0, \dots))$$

Logo

$$\psi_0^M = U|k_n\rangle = c|10_k\rangle + \sum_j e^{-\frac{\pi i \omega_j}{2}} a_n^+ |k_{n,j}^I\rangle a_n^+ |k_{n,j}^{II}\rangle |k_n\rangle + \dots$$

$$+ \frac{1}{(k_n)!!} \left( \sum_j e^{-\frac{\pi i \omega_j}{2}} a_n^+ |k_{n,j}^I\rangle a_n^+ |k_{n,j}^{II}\rangle \right)^{\frac{m}{2}} |k_n\rangle$$

+ ...

Ents. SE M=2K, Tens. C=TC

$$\psi_0^M = U|k_n\rangle = c \sum_{k=0}^{\infty} \frac{1}{k!} \left( \sum_j e^{-\frac{\pi i \omega_j}{2}} a_n^+ |k_{n,j}^I\rangle a_n^+ |k_{n,j}^{II}\rangle \right) |k_n\rangle$$

$\underbrace{\exp \left[ \sum_j e^{-\frac{\pi i \omega_j}{2}} a_n^+ |k_{n,j}^I\rangle a_n^+ |k_{n,j}^{II}\rangle \right]}$

Assim

$$\psi_0^M = \prod_j \left( \sum_{m_j=0}^{\infty} e^{-\frac{\pi i \omega_j}{2}} a_n^+ |k_{n,j}^I\rangle a_n^+ |k_{n,j}^{II}\rangle \right) |k_n\rangle$$

$$= \prod_j \left( \left( \sum_{m_j=0}^{\infty} \frac{a_n^+ |k_{n,j}^I\rangle}{\sqrt{m_j!}} \right)^{m_j} \left( \frac{a_n^+ |k_{n,j}^{II}\rangle}{\sqrt{m_j!}} \right)^{m_j} \right) |k_n\rangle$$

Portanto

$$U|k_n\rangle = \prod_j \left( \sum_{m_j=0}^{\infty} e^{-\frac{\pi i \omega_j m_j}{2}} |m_{n,j}^I\rangle \otimes |m_{n,j}^{II}\rangle \right)$$

Logo, caso os oss. na real I NÓ SÓ PODEM ACESSAR À REAL II,  
 Boas TONAS OMAS PODEM EN HII P/ ACESSAR A  
 RESPOSTA MAS DE MIKAWSKI É NA REAL I.

Assim

$$\text{Tr}_{\text{HII}}(U_{21}) \langle 0_{\text{HII}} | U^{\dagger} \rangle = \int_{\text{HII}} f_0^M = \pi \left( \sum_{m_j}^2 e^{-\frac{2\pi m_j w_j}{\alpha}} h_{m_j}^{+} (m_j^{\pm}) \right)$$

com  $\left\{ T = \frac{\alpha}{2\pi} = \beta^{-1} \right\}$

Estarão JÁ FÍSICAMENTE ASSOCIADOS A TENSÃO  $T_{\text{HII}} = \frac{\alpha}{2\pi}$

$$(1) T_{\text{HII}} = \frac{\alpha}{2\pi c}$$

OBSERVAÇÃO: TRABALHO PONCIAN

TAMBÉM UM SISTEMA DESCRITO POR HAMILTONIANO

$$\text{Assim } |x\rangle \in \mathcal{H}_1 \otimes \mathcal{H}_2$$

$$|x\rangle = \sum_{n,m} |\psi_m| |e_n\rangle_1 \otimes |\phi_m\rangle_2$$

$|\psi_m\rangle_1$  B.S. DE  $\mathcal{H}_1$

$|\phi_m\rangle_2$  B.S. DE  $\mathcal{H}_2$

SUPONHA QUE SÓ TEMOS ACESSO AO SIST. I

Logo, SÓ PODEMOS FAZER OBSERVAÇÕES AOS  $I_1$

Assim

$$\langle x | A \otimes I | x \rangle = \sum_{m_1, m_2} (\psi_{m_1} | A \otimes I | \psi_{m_1}, \phi_{m_2}) \bar{\psi}_{m_1} \psi_{m_1}$$

$$\langle \chi | A \otimes I | \psi \rangle_2 = \sum_{m,m'} \bar{\chi}_{mm} \psi_{m'm} \langle e_m | t_m | A \otimes I | e_{m'} f_{m'} \rangle_{\text{Ans}}$$

$$= \sum_{m,m'} \underbrace{\bar{\chi}_{mm} \psi_{m'm}}_{d_{mm}} \langle e_m | A | e_{m'} \rangle_1 \langle f_{m'} | f_{m'} \rangle_2$$

$$= \sum_{m,m'} \left( \sum_m \bar{\chi}_{mm} \right) \langle e_m | A | e_{m'} \rangle_1$$

$$= \sum_k \left( \sum_{m,m'} d_{mm} \langle e_m | A | e_k \rangle_1 \langle e_k | e_{m'} \rangle \right)$$

Assim

$$\underbrace{\equiv f^{(1)}}_{}$$

$$\langle \chi | A \otimes I | \psi \rangle = \sum_k \langle e_k | \sum_{m,m'} d_{mm} \langle e_m | A | e_k \rangle \rangle$$

$$= \sum_k (f^{(1)} A)$$

Q. Em  $\mathcal{H}_1$

DEFINIÇÃO

$$\langle \psi | A \otimes I | \psi \rangle = \sum_{k,k'} \langle f_{k'} | A | \psi \rangle \langle \psi | f_k \rangle_2$$

$$= \sum_{m,m'} \bar{\chi}_{mm} \psi_{m'm} \sum_k \langle f_k | e_m \rangle_1 \langle e_m | t_m \rangle_1 \langle e_{m'} | f_k \rangle_2$$

$$= \sum_{m,m'} \underbrace{\bar{\chi}_{mm} \psi_{m'm}}_{d_{mm}} \langle f_{m'} | t_m \rangle_1 \langle f_m | f_{m'} \rangle_2$$

$$= \sum_{m,m'} (\bar{\chi}_{mm} \psi_{m'm}) \langle f_{m'} | f_m \rangle_1 = f^{(1)}$$

sub.

Assim todos os obs. associados ao sistema (1) podem ser obtidos através a chama MATRIZ DENSITADE NEUTRA:

$$\left. \begin{aligned} P^{(4)} &= \text{det}_{12} \begin{pmatrix} R \\ C \end{pmatrix}(4) \\ (R | A \otimes I_2 | C) &= \text{det} \begin{pmatrix} P^{(4)} & A \end{pmatrix} \end{aligned} \right\}$$

## Apêndice D

# Demonstração da Equação (5.15)

Seja  $(M, g_{ab})$  um espaço-tempo globalmente hiperbólico e temporalmente orientável. Sejam  $\phi \in C^\infty(M)$  uma solução qualquer da equação (5.1) e  $f \in C_0^\infty(M)$ , com  $Ef$  sendo sua respectiva solução da equação de Klein-Gordon. Então temos

$$\int_M \phi f \sqrt{-g} d^4x = \Omega(Ef, \phi) \equiv \int_\Sigma (\phi \nabla_a Ef - Ef \nabla_a \phi) n^a \sqrt{h} d^3x$$

onde  $\Sigma$  é uma superfície de Cauchy,  $n^a$  é a normal à  $\Sigma$ ,  $h_{ab}$  é a métrica induzida por  $g_{ab}$  em  $\Sigma$ ,  $C_0^\infty(M)$  é o conjunto das funções infinitamente diferenciáveis e de suporte compacto em  $M$  e

$$Ef = \int d^4x' \sqrt{-g(x')} [G^{\text{adv}}(x, x') - G^{\text{ret}}(x, x')] f(x'), \quad (\text{D.1})$$

com  $G^{\text{adv}}$  e  $G^{\text{ret}}$  sendo as funções de Green avançada e retardada, respectivamente [124].

*Demonstração.* Tomemos uma superfície de Cauchy  $\Sigma$  que fica contida fora do futuro causal do suporte de  $f$ , ou seja  $\Sigma \subset M - J^+(\text{suppf})$ . Defina

$$\lambda = \int_M G^{\text{adv}}(x, x') f(x') \sqrt{-g'} d^4x'. \quad (\text{D.2})$$

Com isso, usando as propriedades de  $G^{\text{adv}}$  [124],  $(\nabla^a \nabla_a - m^2)\lambda = f$  e  $\text{supp}\lambda \subset J^-(\text{suppf})$ .

Então temos

$$\begin{aligned} \int_M \phi f \sqrt{-g} d^4x &= \int_{J^+(\Sigma)} \phi f \sqrt{-g} d^4x = \int_{J^+(\Sigma)} \phi (\nabla^a \nabla_a - m^2)\lambda \sqrt{-g} d^4x \\ &= \int_{J^+(\Sigma)} \nabla^a (\phi \nabla_a \lambda - \lambda \nabla_a \phi) \sqrt{-g} d^4x + \int_{J^+(\Sigma)} \lambda (\nabla^a \nabla_a - m^2)\phi \sqrt{-g} d^4x \\ &= \int_\Sigma (\phi \nabla_a \lambda - \lambda \nabla_a \phi) n^a \sqrt{h} d^3x, \end{aligned} \quad (\text{D.3})$$

onde na última passagem usamos o teorema de Gauss no primeiro termo e que  $\phi$  é solução da equação de Klein-Gordon no segundo termo. Usando a equação (D.1), vemos que  $Ef|_\Sigma = \lambda|_\Sigma$  e portanto

$$\int_M \phi f \sqrt{-g} d^4x = \Omega(Ef, \phi) \equiv \int_\Sigma (\phi \nabla_a Ef - Ef \nabla_a \phi) n^a \sqrt{h} d^3x. \quad (\text{D.4})$$

□