

Espinores e álgebra de Clifford em qualquer espaço-tempo

Notas de Aulas de Marco Antonio De Andrade¹

Grupo de Física Teórica da UCP and CBPF (DCP)
Maio de 1999

Contents

1	Álgebra de Clifford e matrizes γ's de Dirac	1
1.1	Espaço-tempo de dimensão par	1
1.2	Espaço-tempo de dimensão ímpar	6
2	Espinores	7
2.1	Espinores de Weyl	8
2.2	Tipos de espinores conjugados-de-carga	10
3	Ação para espinores	11
3.1	O vínculo on-shell	12
3.2	Hermiticidade	13
3.3	Conjugação-de-carga	14
3.4	Análise das condições para a existência da ação para os diferentes tipos de espinores.	16
4	Estudo das representações	19
4.1	Representação de Weyl (quiral)	21
4.2	Representação de Majorana.	22
4.3	Uma receita para a construção das matrizes γ 's de Dirac	23
A	Um pouco mais de álgebra de Clifford das matrizes γ's e papel matemático da matriz C	26
B	Cálculo de ε	27
C	Transformação de Lorentz para um vetor	31
D	Identidade “espinor-vetor”	33
E	Números de Grassmann	34

¹e-mail: marco@cbpf.br and marco@inf.ucp.br

1 Álgebra de Clifford e matrizes γ 's de Dirac

Os números $a_i (i = 1, 2, \dots, N)$ que satisfazem as relações

$$\{a_i, a_j\} = 2\delta_{ij}$$

são chamados de números de Clifford. Os números de Clifford, em alguns aspectos, são semelhantes aos números de Grassmann ψ_i discutidos no Apêndice E. A diferença essencial entre estes dois tipos de números está no fato de $a_i^2=1$ enquanto $\psi_i^2=0$. Como no caso dos números de Grassmann, os números de Clifford a_i geram uma álgebra chamada de álgebra de Clifford, que tem como base o conjunto de monômios

$$1, a_i, a_{ij}, \dots, a_1 a_2 \dots a_N .$$

De fato cada relação de comutação destes monômios pode ser escrita como uma combinação linear deles próprios, logo formam uma álgebra fechada. Uma vez que o número total de monômios acima é 2^N a álgebra de Clifford expande um espaço linear de dimensão 2^N , i.e., um elemento arbitrário da álgebra pode ser escrito como uma combinação linear dos monômios mostrados acima.

As matrizes γ^μ de Dirac são exemplos típicos de números de Clifford como pode ser visto no Apêndice A, o índice μ contabiliza um total de D matrizes geradoras da álgebra de Clifford. Uma representação *matricial mínima* para poder expressar os 2^D elementos da base que expande esta álgebra deve ser implementada por matrizes $2^{\frac{D}{2}} \times 2^{\frac{D}{2}}$, neste caso D pode, apenas, tomar valores *pares*. Dentre os 2^D elementos, existem $D+1$ que anticomutam entre si e possuem a propriedade adicional de qualquer um ser o produto dos D restantes, a menos de fatores $\pm 1, \pm i$. Podemos fazer a conexão com o espaço-tempo de dimensão ímpar $D+1$, associando estas $D+1$ matrizes às coordenadas do espaço-tempo. Podemos, também, fazer a conexão com o espaço-tempo de dimensão par D , associando D destas matrizes às coordenadas do espaço-tempo e a matriz que sobra torna-se um dispositivo interno do espaço-tempo com o qual se concebe o que é chamado de quiralidade. Destas conexões surgem, naturalmente, entidades conhecidas como espinores.

1.1 Espaço-tempo de dimensão par

Inicialmente, vão ser tratados os espaços-tempos de dimensão par². A métrica considerada para o espaço-tempo é a métrica generalizada de Minkowski, dada pelos componentes $\eta_{\mu\nu}$, da matriz diagonal:

$$\begin{pmatrix} +1 & & & & & \\ & \ddots & & & & 0 \\ & & +1 & & & \\ & & & -1 & & \\ 0 & & & & \ddots & \\ & & & & & -1 \end{pmatrix}$$

As componentes $(+1)$ aparecem t -vezes e as componentes (-1) s -vezes, e não necessitam estar na ordem mostrada acima; vamos nos referir a esta métrica como $M^{s,t}$. Os índices de Lorentz (μ, ν, \dots)

²O caso ímpar será discutido no final desta seção

tomam $D=s+t$ diferentes valores que correspondem às D direções ortogonais do espaço-tempo, s direções tipo-espaço e t tipo-tempo. Vamos considerar que D é, sempre, um número par, a menos quando dito explicitamente o contrário. As D matrizes γ 's de Dirac que vão ser associadas ao espaço-tempo serão, aqui, representadas por matrizes $2^{\frac{D}{2}} \times 2^{\frac{D}{2}}$ complexas que satisfazem à relação de anticomutação

$$\{\gamma^\mu, \gamma^\nu\} = 2\eta^{\mu\nu} \mathbb{1} , \quad (1)$$

onde $\mathbb{1}$ é a identidade $2^{D/2} \times 2^{D/2}$. A nossa convenção será que as matrizes γ 's que satisfazem $(\gamma^{\mu 2} = \mathbb{1})$ e $(\gamma^{\mu 2} = -\mathbb{1})$ serão, respectivamente, associadas às direções tipo-tempo e tipo-espaço. A eq. (1), também implica que as matrizes γ 's têm traço nulo.

$$\text{tr}(\gamma^\mu) = \text{tr}(\pm\gamma^\mu\gamma^\nu\gamma^\nu), \quad \nu \neq \mu \quad \text{e} \quad \gamma^\nu\gamma^\nu = \pm\mathbb{1} .$$

Uma vez que $\gamma^\mu\gamma^\nu = -\gamma^\nu\gamma^\mu$.

$$\text{tr}(\gamma^\mu) = \text{tr}(\mp\gamma^\nu\gamma^\mu\gamma^\nu)$$

Usando, agora, a propriedade cíclica do traço,

$$\begin{aligned} \text{tr}(\gamma^\mu) &= \text{tr}(\mp\gamma^\mu\gamma^\nu\gamma^\nu) \\ &= -\text{tr}(\gamma^\mu) \end{aligned}$$

Portanto

$$\text{tr}(\gamma^\mu) = 0. \quad (2)$$

As matrizes γ 's para qualquer espaço-tempo podem ser escritas como produtos tensoriais da identidade 2×2 e das matrizes de Pauli que são unitárias, portanto as matrizes γ 's, também, vão ser unitárias. As matrizes $\eta_A\gamma^{\mu\dagger}$, $\eta_B\gamma^{\mu*}$ e $\eta_C\gamma^{\mu T}$, com os η 's iguais a $+1$ ou -1 , também satisfazem à eq. (1) e, portanto, pelo teorema fundamental de Pauli [1], são relacionadas a γ^μ por transformações de equivalência.

$$\gamma^{\mu\dagger} = -(-1)^t A\gamma^\mu A^{-1} , \quad (3)$$

$$\gamma^{\mu*} = \eta B\gamma^\mu B^{-1} , (\eta = \pm 1) \quad (4)$$

$$\gamma^{\mu T} = -\eta(-1)^t C\gamma^\mu C^{-1} . \quad (5)$$

Nas eqs. (3), (4) e (5), respectivamente, fizemos as substituições $\eta_A = -(-1)^t$, $\eta_B = \eta$ e $\eta_C = -\eta(-1)^t$. A escolha para η_A mencionada acima determina que a matriz A seja dada pelo produto de todas as matrizes γ^μ que satisfazem $(\gamma^\mu)^2 = \mathbb{1}$, estas são, na nossa convenção, as matrizes γ 's tipo-tempo. Vamos denotar estas matrizes por γ^I . A ordem do produto não é importante já que A pode ser sempre definida a menos de uma fase. Vamos escolher que o produto seja tomado na ordem crescente do índice I .

Em princípio, para D par, temos duas possíveis matrizes B 's correspondentes aos dois valores que η pode tomar. Veremos durante o nosso estudo que em duas situações teremos que optar em favor de uma das matrizes B 's:

1. Quando estendermos o formalismo aos espaços-tempos com número de dimensões ímpar.
2. Quando estabelecermos as condições para que a ação seja invariante sob conjugação-de-carga.

Estes comentários, também, se aplicam a matriz C , pois, $C \equiv B^T A$. Finalmente as matrizes A , B e C são unitárias, pois elas também podem ser escritas como produtos tensoriais da identidade 2×2 e das matrizes de Pauli.

Prova das relações de equivalência:

Suponha que $I = (1, 2, \dots, t)$, logo $A = \gamma^1 \dots \gamma^t$, e

$$A \gamma^\mu A^{-1} = \gamma^1 \dots \gamma^t \gamma^\mu \gamma^t \dots \gamma^1$$

Sabemos que se um dado γ^μ é tipo-tempo, $\gamma^{\mu\dagger} = \gamma^\mu$, então ele participa de A . Neste caso a última equação fica

$$A \gamma^\mu A^{-1} = -(-1)^t \gamma^\mu .$$

Por outro lado, se γ^μ é tipo-espaço, $\gamma^{\mu\dagger} = -\gamma^\mu$, ele não participa de A , neste caso a equação fica

$$A \gamma^\mu A^{-1} = -(-1)^t (-\gamma^\mu).$$

Portanto, para todos os casos, podemos escrever que

$$A \gamma^\mu A^{-1} = -(-1)^t \gamma^{\mu\dagger}$$

ou

$$\gamma^{\mu\dagger} = -(-1)^t A \gamma^\mu A^{-1}$$

Seja $\eta = \pm 1$, logo

$$\{\eta \gamma^{\mu*}, \eta \gamma^{\nu*}\} = 2\eta^{\mu\nu} \mathbb{1}$$

portanto,

$$\eta \gamma^{\mu*} = B \gamma^\mu B^{-1}$$

ou

$$\gamma^{\mu*} = \eta B \gamma^\mu B^{-1}$$

Da última equação resulta que

$$\gamma^\mu = \eta B^{-1} \gamma^{\mu*} B$$

$$\gamma^{\mu T} = \eta B^T \gamma^{\mu\dagger} (B^T)^{-1}$$

$$\gamma^{\mu T} = -\eta (-1)^t (B^T A) \gamma^\mu (B^T A)^{-1}$$

$$C \equiv B^T A \tag{6}$$

logo:

$$\gamma^{\mu T} = -\eta (-1)^t C \gamma^\mu C^{-1}$$

Outras relações úteis envolvendo A, B e C

$$A^{-1} = (-1)^{t(t-1)/2} A \tag{7}$$

$$B^T = \varepsilon B, \quad (\varepsilon = \pm 1) \tag{8}$$

$$C^T = \varepsilon \eta^t (-1)^{t(t-1)/2} C \tag{9}$$

$$A^* = \eta^t B A B^{-1} \tag{10}$$

$$A^T = \eta^t C A^{-1} C^{-1} \tag{11}$$

Prova das eqs. (7 - 11)

$$\begin{aligned} A^{-1} &= \gamma^t \dots \gamma^2 \gamma^1 = (-1)^{t-1} (-1)^{t-2} \dots (-1)^1 \gamma^1 \gamma^2 \dots \gamma^t \\ &= (-1)^{1+2+\dots+(t-1)} A = (-1)^\Sigma A \quad , \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} 2\Sigma &= 1 + 2 + \dots + (t-1) \\ &+ \frac{(t-1) + (t-2) + \dots + 1}{(t-1) \text{ vezes}} \\ 2\Sigma &= \underbrace{t + t + \dots + t}_{(t-1) \text{ vezes}} = t(t-1) \quad , \quad \text{logo} \end{aligned}$$

$$A^{-1} = (-1)^{t(t-1)/2} A$$

Da eq. (4) segue que :

$$\begin{aligned} \gamma^\mu &= \eta B^{-1} \gamma^{\mu*} B \\ \eta B^{-1} [\gamma^{\mu*} &= \eta (B^*)^{-1} \gamma^\mu B^*] B \\ \underbrace{\eta B^{-1} \gamma^{\mu*} B}_{\gamma^\mu} &= B^{-1} (B^*)^{-1} \gamma^\mu B^* B \\ \gamma^\mu &= (B^* B)^{-1} \gamma^\mu (B^* B) \end{aligned}$$

ou, $[B^* B, \gamma^\mu] = 0$. Pelo lema de Schur, $B^* B = \varepsilon \mathbb{1}$, ε é constante. Agora, usando que B é uma matriz unitária³, podemos escrever que:

$$B = \varepsilon B^T \Rightarrow B^T = \varepsilon B = \varepsilon^2 B^T \Rightarrow \varepsilon^2 = 1 \quad ,$$

$$B^T = \varepsilon B, \quad \varepsilon = \pm 1 \quad .$$

Da eq. (4) resulta, diretamente, que :

$$\begin{aligned} A^* &= \eta^t B A B^{-1} \\ A &= \eta^t B^{-1} A^* B \quad , \end{aligned}$$

e com uma simples transposição, obtemos que

$$A^T = \eta^t B^T A^{-1} (B^T)^{-1} \quad . \quad (12)$$

Usando as eqs. (7) e (8) na equação anterior obtém-se:

$$\begin{aligned} A^T &= \varepsilon \eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} B^T A B^{-1} \\ (B^T A)^T &= \varepsilon \eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} (B^T A) \quad , \end{aligned}$$

$$C^T = \varepsilon \eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} C \quad .$$

Podemos reescrever a eq. (12) como

$$\begin{aligned} A^T &= \eta^t B^T (B^T A)^{-1} \\ A^T &= \eta^t (B^T A) A^{-1} (B^T A)^{-1} \end{aligned}$$

³A substituição de B por $e^{i\varphi} B$ não altera a eq. (4), não altera o valor de $B^* B$ e não altera a relação $B^{-1} = B^\dagger$. Portanto B , e em conseqüência C , podem ser definido a menos de uma fase.

$$A^T = \eta^t C A^{-1} C^{-1}$$

Os valores de ε determinam maneiras diferentes de se impôr a condição de realidade para o espinor, ao valor, $+1$ de ε , temos associado o espinor de Majorana usual que será tratado aqui; ao valor, -1 , temos associado o espinor de $SU(2)$ -Majorana [2]. Os cálculos que determinam ε em função de s e t serão dados no Apêndice B. O valor de ε para as métricas $M^{s,t}$, $M^{s+1,t}$ e $M^{s,t+1}$ onde $s+t = \text{par}$, é dado por

$$\varepsilon = \cos \frac{\pi}{4} (s - t) - \eta \sin \frac{\pi}{4} (s - t) \quad (13)$$

Note que $s-t$ é sempre par e, portanto, ε , só pode ter os valores ± 1 .

Sabemos que a base de Clifford das matrizes γ 's com 2^D (D par) elementos contém $D+1$ matrizes que anticomutam entre si. No caso da dimensão do espaço-tempo ser igual a D , devemos tomar D delas (as matrizes γ 's) e associa-las às direções do espaço-tempo. A matriz que sobra pode ser, sempre, escrita como o produto das outras D já comprometidas e podemos, tomá-la de maneira que o seu quadrado seja igual a $\mathbb{1}$. Uma maneira sistemática de se fazer isto é tomar o produto na ordem crescente do índice μ com um fator, de valor $(-1)^{(s-t)/4}$. Vamos chamar esta matriz de γ_{D+1} . Em seguida listaremos as propriedades de γ_{D+1} e a sua utilidade será vista nas seções subsequentes.

$$\{\gamma_{D+1}, \gamma^\mu\} = 0, \quad (14)$$

$$(\gamma_{D+1})^2 = \mathbb{1} \quad (15)$$

$$\gamma_{D+1}^\dagger = \gamma_{D+1} = (-1)^t A \gamma_{D+1} A^{-1} \quad (16)$$

$$\gamma_{D+1}^* = (-1)^{\frac{(s-t)}{2}} B \gamma_{D+1} B^{-1} \quad (17)$$

$$\gamma_{D+1}^T = (-1)^{\frac{D}{2}} C \gamma_{D+1} C^{-1} \quad (18)$$

Prova das eqs. (15–18)

Sejam $\gamma^1, \dots, \gamma^D$ as D diferentes matrizes γ^μ , logo podemos escrever que

$$\gamma_{D+1} = (-1)^{\frac{(s-t)}{4}} \gamma^1 \dots \gamma^D, \quad (19)$$

e portanto,

$$\begin{aligned} (\gamma_{D+1})^2 &= (-1)^{\frac{(s-t)}{2}} \gamma^1 \dots \gamma^D \gamma^1 \dots \gamma^D \\ &= (-1)^{\frac{(s-t)}{2}} (-1)^{\frac{D(D-1)}{2}} (+1)^t (-1)^s \mathbb{1} \\ &= (-1)^{\frac{(s-t)}{2}} (-1)^{\frac{-D}{2}} (-1)^s \mathbb{1} \\ &= (-1)^{(s-t)} \mathbb{1} \end{aligned}$$

$$(\gamma_{D+1})^2 = \mathbb{1},$$

$$\begin{aligned} \gamma_{D+1}^\dagger &= (-1)^{\frac{(t-s)}{4}} \gamma^D \dagger \dots \gamma^{1\dagger} \\ &= (-1)^{\frac{(t-s)}{4}} (+1)^t (-1)^s \gamma^D \dots \gamma^1 \\ &= (-1)^{\frac{(t-s)}{4}} (-1)^s (-1)^{\frac{D(D-1)}{2}} \gamma^1 \dots \gamma^D \\ &= (-1)^{\frac{(t-s)}{2}} (-1)^s (-1)^{\frac{-D}{2}} \gamma_{D+1} \end{aligned}$$

$$\gamma_{D+1}^\dagger = \gamma_{D+1},$$

$$\begin{aligned} \gamma_{D+1}^\dagger &= (-1)^{\frac{(t-s)}{4}} \gamma^D \dagger \dots \gamma^{1\dagger} \\ &= (-1)^{\frac{(t-s)}{4}} (-1)^{(t+1)D} A \gamma^D \dots \gamma^1 A^{-1} \\ &= (-1)^{\frac{(t-s)}{4}} (-1)^{\frac{D(D-1)}{2}} A \gamma^1 \dots \gamma^D A^{-1} \\ &= (-1)^{\frac{(t-s)}{2}} (-1)^{\frac{-D}{2}} A \gamma_{D+1} A^{-1} \\ &= (-1)^{-s} A \gamma_{D+1} A^{-1} \\ &= (-1)^{D-s} A \gamma_{D+1} A^{-1} \end{aligned}$$

$$\gamma_{D+1}^\dagger = (-1)^t A \gamma_{D+1} A^{-1},$$

$$\begin{aligned} \gamma_{D+1}^* &= (-1)^{\frac{(t-s)}{4}} \gamma^{1*} \dots \gamma^{D*} \\ &= (-1)^{\frac{(t-s)}{4}} B \gamma^1 \dots \gamma^D B^{-1} \\ &= (-1)^{\frac{(t-s)}{2}} B \gamma_{D+1} B^{-1} \end{aligned}$$

$$\gamma_{D+1}^* = (-1)^{\frac{(s-t)}{2}} B \gamma_{D+1} B^{-1},$$

$$\begin{aligned} \gamma_{D+1}^T &= (-1)^{\frac{(s-t)}{4}} \gamma^{DT} \dots \gamma^{1T} \\ &= (-1)^{\frac{(s-t)}{4}} C \gamma^D \dots \gamma^1 C^{-1} \\ &= (-1)^{\frac{(s-t)}{4}} (-1)^{\frac{D(D-1)}{2}} C \gamma^1 \dots \gamma^D C^{-1} \\ &= (-1)^{\frac{-D}{2}} C \gamma_{D+1} C^{-1} \end{aligned}$$

$$\gamma_{D+1}^T = (-1)^{\frac{D}{2}} C \gamma_{D+1} C^{-1},$$

1.2 Espaço-tempo de dimensão ímpar

Para estender o formalismo já desenvolvido ao caso do espaço-tempo de $D+1$ dimensões (D par e $D=(s+t)$) de maneira que a matriz A , definida na eq. (3), permaneça a mesma, precisamos associar

à nova direção uma matriz tipo-espaco. Esta matriz que chamaremos γ^D é dada por $\gamma^D = i\gamma_{D+1}$ (γ_{D+1} é a única matriz disponível para a extensão aqui desejada). A exigência que γ^D satisfaça a eq. (4) fixa, dentre os dois possíveis valores para η , o seguinte valor:

$$\eta = -(-1)^{\frac{(s-t)}{2}}, \quad (20)$$

o que pode ser visto da eq. (17). Portanto todo o formalismo previamente desenvolvido para D par pode ser aplicado a $D+1$, sem se tocar na matriz A . desde que a nova direção seja do tipo-espaco e que tomemos dentre as duas possíveis escolhas para a matriz B (ou C), a correspondente ao valor de η dado na eq. (20). Esta extensão é simbolizada por:

$$M^{s,t}, \gamma^\mu = (\gamma^0, \dots, \gamma^{D-1}) \rightarrow M^{s+1,t}, \hat{\gamma}^\mu = (\gamma^0, \dots, \gamma^{D-1}, \gamma^D).$$

Do processo de extensão mencionado acima resulta que no final ficamos com, no mínimo, uma direção tipo-espaco. Portanto, o único caso que não pode ser contemplado pelo processo é aquele em que todas as direções são, no final, tipo-tempo e este vai ser simbolizado por $M^{0,t} \rightarrow M^{0,t+1}$ (t par). Para tratarmos deste caso, devemos tomar uma matriz γ^D tipo-tempo ($\gamma^D = \gamma_{D+1}$) e uma vez que $s = 0$, da eq. (17) resulta que

$$\eta = (-1)^{t/2} \quad (21)$$

A matriz A deve ser modificada de maneira que acomode γ^D , contudo, isto não afeta o formalismo pois, a eq. (3) tem a mesma forma, independente se t é par ou ímpar.

Note que a extensão: $D \rightarrow (D+1)$, não altera o tamanho ($2^{\frac{D}{2}} \times 2^{\frac{D}{2}}$) das matrizes γ 's.

2 Espinores

Os resultados estabelecidos nesta seção e nas subsequentes são para D par ($SO(s,t)$). Vamos, entretanto, enfatizar que, a menos se dito explicitamente o contrário, os mesmos resultados valem para $D+1$ ímpar desde que levemos em conta as considerações feitas na subseção 1.2 e substituamos γ^μ por $\hat{\gamma}^\mu$.

A idéia dos espinores surge com a observação da identidade obtida no Apêndice D.

$$e^{-\Omega} \gamma^\mu e^\Omega = (\epsilon^\omega)^\mu{}_\nu \gamma^\nu, \quad (22)$$

onde

$$\Omega \equiv \frac{1}{8} \omega_{\kappa\lambda} (\gamma^\kappa \gamma^\lambda - \gamma^\lambda \gamma^\kappa) \quad (23)$$

e $\omega_{\mu\nu} = -\omega_{\nu\mu}$ são parâmetros reais que em $D=(3+1)$ se relacionam ao ângulo do referencial que gira e à velocidade do referencial em movimento (boost). Veremos que esta identidade nos permite relacionar, dentro do grupo $SO(s,t)$ a representação vetorial com a chamada representação espinorial. Espinores são objetos que sob a atuação do grupo $SO(s,t)$, transformam-se como

$$\Psi \rightarrow \Psi' = e^\Omega \Psi, \quad (24)$$

Portanto, a mais simples representação para o espinor é aquela em que ele possui $2^{\frac{D}{2}}$ componentes complexas. O espinor adjunto $\bar{\Psi}$ é definido tendo a sua transformação sob $SO(s, t)$ inversa à transformação de Ψ .

$$\begin{aligned}\Psi' &= e^{\Omega} \Psi \\ \Psi'^{\dagger} &= \Psi^{\dagger} e^{\Omega^{\dagger}} \\ \Psi'^{\dagger} &= \Psi^{\dagger} e^{-A\Omega A^{-1}} \\ \Psi'^{\dagger} &= \Psi^{\dagger} A e^{-\Omega} A^{-1} \\ \Psi'^{\dagger} A &= \Psi^{\dagger} A e^{-\Omega}\end{aligned}$$

Portanto,

$$\bar{\Psi}' = \bar{\Psi} e^{-\Omega} \quad , \quad \bar{\Psi} \equiv \Psi^{\dagger} A \quad . \quad (25)$$

Para se obter um escalar sob $SO(s, t)$, é só tomar o produto $\bar{\Psi}\Psi$. Para se obter um vetor sob $SO(s, t)$, basta fazer o sanduiche da identidade (22) usando $\bar{\Psi}$ e Ψ ,

$$\bar{\Psi} e^{-\Omega} \gamma^{\mu} e^{\Omega} \Psi = (e^{\omega})^{\mu}{}_{\nu} \bar{\Psi} \gamma^{\nu} \Psi \quad (26)$$

ou

$$\bar{\Psi}' \gamma^{\mu} \Psi' = \Lambda^{\mu}{}_{\nu} \bar{\Psi} \gamma^{\nu} \Psi \quad . \quad (27)$$

Portanto, temos que $\bar{\Psi} \gamma^{\mu} \Psi$ é um vetor que se transforma sob $SO(s, t)$. Podemos, então, associar à cada direção do espaço-tempo uma matriz γ^{μ} e, deste modo, encontrar uma relação entre as representações vetorial e espinorial.

2.1 Espinores de Weyl

Para D par, tal representação é ainda redutível, pois, neste caso, pode-se definir operadores de projeções P_L e P_R , que dividem Ψ em duas partes com transformações uma independente da outra. Em seguida, mostraremos como encontrar estes projetores. As propriedades dos projetores P_L e P_R são a complementaridade e a ortogonalidade, que são propriedades gerais e implicam na idempotência dos projetores, $P_{L,R}^2 = P_{L,R}$. É mais uma terceira exclusiva do espaço espinorial. Estas propriedades, respectivamente, são dadas por

$$P_L + P_R = \mathbb{1} \quad , \quad (28)$$

$$P_L P_R = P_R P_L = 0 \quad , \quad (29)$$

$$[P_L, \Omega] = [P_R, \Omega] = 0 \quad . \quad (30)$$

Usando a eq. (28), podemos reescrever a eq. (24) como

$$\Psi'_L + \Psi'_R = e^{\Omega_L + \Omega_R} (\Psi_L + \Psi_R) \quad ,$$

onde $\Psi_{L,R} \equiv P_{L,R}\Psi$ e $\Omega_{L,R} \equiv P_{L,R}\Omega$. As eqs. (29) e (30), implicam que $\Omega_L \Omega_R = \Omega_R \Omega_L = 0$, de modo que

$$\Psi'_L + \Psi'_R = e^{\Omega_L} e^{\Omega_R} (\Psi_L + \Psi_R) = e^{\Omega_L} (\Psi_L + e^{\Omega_R} \Psi_R) = e^{\Omega_L} \Psi_L + e^{\Omega_R} \Psi_R.$$

Operando, novamente, os projetores P_L e P_R no último resultado, repartimos Ψ em partes com transformações independentes. Estas partes são conhecidas como espinores quirais ou de Weyl (left-handed ou right-handed),

$$\Psi'_L = e^{\Omega_L} \Psi_L \quad \text{e} \quad \Psi'_R = e^{\Omega_R} \Psi_R \quad (31)$$

Projetores que satisfazem às eqs. (28), (29) e (30) podem ser escritas em função de um único operador, $\tilde{\gamma}$ do espaço de Clifford das matrizes γ 's e são dados por

$$P_L = \frac{1}{2}(\mathbb{1} + \tilde{\gamma}), \quad P_R = \frac{1}{2}(\mathbb{1} - \tilde{\gamma}),$$

com $\tilde{\gamma}^2 = \mathbb{1}$ e $[\tilde{\gamma}, \Omega] = 0$. No espaço de Clifford das matrizes γ 's encontramos, apenas, duas possibilidades para $\tilde{\gamma}$ que são: $\tilde{\gamma} = \mathbb{1}$ e $\tilde{\gamma} = \gamma_{D+1}$. A única que torna os projetores P_L e P_R *não-triviais* é $\tilde{\gamma} = \gamma_{D+1}$. No caso do número de direções do espaço-tempo for ímpar γ_{D+1} não é mais disponível, pois foi associado à direção adicional quando feita a extensão descrita na subseção 1.2. Logo, neste caso, os projetores *não* podem ser definidos. No caso do números de direções ser par, γ_{D+1} é disponível e os projetores existem. Portanto, neste caso, os espinores de Weyl podem ser definidos e os projetores são, então, dados por

$$P_L = \frac{1}{2}(\mathbb{1} + \gamma_{D+1}), \quad P_R = \frac{1}{2}(\mathbb{1} - \gamma_{D+1}). \quad (32)$$

O Vínculo de Weyl

Seja Ψ um espinor sem qualquer vínculo. O espinor de Weyl- L é obtido a partir de Ψ por

$$\Psi_L = \frac{1}{2}(\mathbb{1} + \gamma_{D+1}) \Psi,$$

logo,

$$\gamma_{D+1} \Psi_L = \frac{1}{2}(\gamma_{D+1} + \mathbb{1}) \Psi = \Psi_L.$$

O espinor de Weyl- R é obtido por

$$\Psi_R = \frac{1}{2}(\mathbb{1} - \gamma_{D+1}) \Psi$$

logo,

$$\gamma_{D+1} \Psi_R = \frac{1}{2}(\gamma_{D+1} - \mathbb{1}) \Psi = -\Psi_R$$

Portanto, podemos descrever os vínculos de Weyl L e R como:

“ Ψ_L e Ψ_R são autovetores de γ_{D+1} com autovalores, respectivamente, dados por $+1$ e -1 .”

2.2 Tipos de espinores conjugados-de-carga

Da eq. (24), obtém-se que

$$\begin{aligned} (B^{-1}\Psi'^*) &= B^{-1}e^{\Omega^*}BB^{-1}\Psi^* \\ &= e^{B^{-1}\Omega^*B}(B^{-1}\Psi^*) \end{aligned}$$

Vamos definir

$$\Psi^C \equiv B^{-1}\Psi^* . \quad (33)$$

Da eq. (8), vê-se que $B^{-1}\Omega^*B = \Omega$, logo

$$\begin{aligned} \Psi'^C &= e^{\Omega}\Psi^C, \\ \Psi^C &= \Psi \Rightarrow \Psi'^C = e^{\Omega}\Psi = \Psi' \quad \text{ou} \quad \Psi^C = \Psi \Rightarrow \Psi'^C = \Psi'. \end{aligned}$$

E conclui-se que Ψ^C transforma-se sob $SO(s, t)$ como o próprio Ψ . Portanto, se imposto o vínculo $\Psi^C = \Psi$, este vai ser sempre preservado sob as transformações de $SO(s, t)$. Os espinores que possuem esta propriedade são conhecidos como espinores de Majorana. O **vínculo de Majorana** pode ser reescrito como

$$\Psi = B^{-1}\Psi^* , \quad (34)$$

e este vínculo em um espinor tem o mesmo papel que o vínculo de realidade em um escalar. Porém, da eq. (34), temos que

$$\begin{aligned} \Psi^* &= B\Psi \\ (\Psi^*)^* &= (B\Psi)^* \end{aligned}$$

$$\Psi = B^*\Psi^* = \overbrace{B^*B}^{\varepsilon\mathbb{1}}\Psi = \varepsilon\Psi$$

Portanto os espinores de Majorana⁴ só podem ser definidos para os espaços-tempos em que $\varepsilon = 1$.

De uma análise idêntica à que foi feita a partir de Ψ na seção 2.1, mostra-se, a partir de Ψ^C , que $P_L\Psi^C$ e $P_R\Psi^C$ transformam-se sob o grupo $SO(s, t)$, respectivamente, como os espinores de Weyl Ψ_L e Ψ_R . Aplicando $P_{L,R}$ ao espinor conjugado de carga obtém-se que

$$P_L\Psi^C = P_LB^{-1}\Psi^* \quad \text{e} \quad P_R\Psi^C = P_RB^{-1}\Psi^* \quad (35)$$

Por outro lado, da eq. (17) resulta que:

$$\frac{1}{2} \left[\mathbb{1} \pm (-1)^{\frac{(s-t)}{2}} \gamma_{D+1} \right] B^{-1} = B^{-1} \left[\frac{1}{2} (\mathbb{1} \pm \gamma_{D+1}) \right]^* \quad (36)$$

Portanto para $s-t = 0 \text{ mod } 4$, a eq. (36) pode ser reescrita como

$$(P_{L,R})B^{-1} = B^{-1}(P_{L,R})^* .$$

⁴No caso de $\varepsilon = -1$, podemos impor, por exemplo, a conhecida condição de realidade $SU(2)$, e definir os espinores $SU(2)$ - Majorana [2].

Com este resultado, a eq. (35) fica:

$$P_L \Psi^C = B^{-1} \Psi_L^* \equiv \Psi_L^C \quad \text{e} \quad P_R \Psi^C = B^{-1} \Psi_R^* \equiv \Psi_R^C .$$

Considerando, agora, o vínculo de Majorana,

$$\Psi_L^C = \Psi_L \Rightarrow \Psi_L'^C = e^{\Omega_L} \Psi_L = \Psi_L' \quad \text{ou} \quad \Psi_L^C = \Psi_L \Rightarrow \Psi_L'^C = \Psi_L' ,$$

conclui-se que Ψ_L^C e Ψ_R^C , respectivamente, transformam-se sob $SO(s, t)$ como Ψ_L e Ψ_R . Quando $\varepsilon = 1$, o que acontece, no caso tratado aqui, quando $s-t = 0 \text{ mod } 8$ (o que pode ser visto da eq. (13)), o vínculo de Majorana sobre estes espinores será preservado sob transformações de $SO(s, t)$, resultando nos chamados espinores de Majorana - Weyl.

Para $s-t = 2 \text{ mod } 4$, a eq. (36) pode ser reescrita como

$$(P_{R,L}) B^{-1} = B^{-1} (P_{L,R})^* .$$

Com este resultado, a eq. (35) fica:

$$P_L \Psi^C = B^{-1} \Psi_R^* \equiv \Psi_R^C \quad \text{e} \quad P_R \Psi^C = B^{-1} \Psi_L^* \equiv \Psi_L^C .$$

Neste caso, Ψ_L^C e Ψ_R^C , respectivamente, transformam-se sob $SO(s, t)$ como Ψ_R e Ψ_L . E não adianta impor o vínculo de Majorana sobre os espinores de Weyl, pois este não vai ser preservado sob transformações de $SO(s, t)$. O vínculo que podemos impor é

$$\Psi_L = \Psi_R^C \quad \text{ou} \quad \Psi_R = \Psi_L^C ,$$

que é o vínculo conhecido de $D = (3 + 1)$ que expressa, nada mais, que o vínculo de Majorana, só que escrito em termos dos espinores de Weyl.

Exercício

Na verdade o vínculo de Majorana é compatível com o vínculo de Weyl em $s-t = 0 \text{ mod } 4$ e incompatível em $s-t = 2 \text{ mod } 4$, como será visto em seguida. O vínculo de Majorana e o vínculo de Weyl são, respectivamente, dados por

$$\Psi = B^{-1} \Psi^* \quad , \quad \Psi = \pm \gamma_{D+1} \Psi ,$$

e simultaneamente impostos resultam em

$$(-1)^{\frac{s-t}{2}} \Psi = \Psi , \tag{37}$$

de onde podemos averiguar os resultados lidos no enunciado deste exercício. Usando eq. (17), verifique a eq. (37) mostrada acima.

3 Ação para espinores

Parte livre

A ação livre, S , é um funcional real, adimensional e escalar sob $SO(s, t)$, na qual deve estar contida toda a informação sobre a propagação do espinor Ψ quando este está livre de interações. Portanto deve ser construída a partir de bilineares que contenham informações sobre a dinâmica de Ψ . Já conhecemos um escalar: $\bar{\Psi} \Psi$.

Exercício

Mostre que $\bar{\Psi}\gamma_{D+1}\Psi$ é escalar⁵, apenas, se o número de dimensões do espaço-tempo for par, enquanto $\bar{\Psi}\gamma^\mu\partial_\mu\Psi$ é escalar para qualquer número de dimensões. Portanto, podemos escrever a ação como

$$S = \int d^D x \mathcal{L}_0(\Psi, \partial_\mu\Psi).$$

onde $\mathcal{L}_0(\Psi, \partial_\mu\Psi)$ é a densidade Lagrangeana que; pode ser sempre definida a menos de um “termo de superfície”, tem a dimensão canônica dada por $mass^D$ e é lida como

$$\mathcal{L}_0 = \alpha\bar{\Psi}\not{\partial}\Psi + \beta m\bar{\Psi}\Psi + \delta m_5\bar{\Psi}\gamma_{D+1}\Psi. \quad (38)$$

O último termo de \mathcal{L}_0 dado acima só pode ser considerado se o número de dimensões do espaço-tempo for par; m e m_5 são parâmetros reais com dimensão de massa; $\not{\partial} \equiv \gamma^\mu\partial_\mu$; α , β e δ são fatores que podem ter valores $(\pm 1, \pm i)$, dependendo do valor de t considerado e são determinados impondo-se que S , seja Hermiteana.

3.1 O vínculo on-shell

A equação que resulta da variação de S é dada por

$$(\alpha\not{\partial} + \beta m\mathbb{1} + \delta m_5\gamma_{D+1})\Psi = 0. \quad (39)$$

Sejam, aqui, x e y constantes que devem ser determinadas pelo vínculo on-shell, logo

$$\begin{aligned} (\alpha\not{\partial} + xm\mathbb{1} + ym_5\gamma_{D+1})(\alpha\not{\partial} + \beta m\mathbb{1} + \delta m_5\gamma_{D+1})\Psi = \\ [(\alpha^2\square + x\beta m^2 + y\delta m_5^2)\mathbb{1} + (x\delta + y\beta)mm_5\gamma_{D+1} + \\ (x + \beta)\alpha m\not{\partial} + (y - \delta)\alpha m_5\gamma_{D+1}\not{\partial}]\Psi = 0. \end{aligned}$$

O vínculo on-shell é estabelecido tomando $x = -\beta$, $y = \delta$ e substituindo \square por $-p^2$, assim a equação acima resulta em

$$\alpha^2 p^2 = (-\beta^2 m^2 + \delta^2 m_5^2) \quad (40)$$

O espinor que satisfaz as eqs. (39) e (40) é conhecido como espinor de Dirac ou simplesmente espinor on-shell. Em seguida mostraremos uma tabela em que os números de componentes reais (c.r.) é contabilizado a medida em que os diversos vínculos são impostos sobre o espinor. Vamos partir do espinor off-shell que é o espinor sem qualquer vínculo.

Tabela 1

espinor off-shell	$2^{(D+2)/2}$ c.r.
Weyl off-shell	$2^{D/2}$ c.r.
Majorana off-shell	$2^{D/2}$ c.r.
M-W off-shell	$2^{(D-2)/2}$ c.r.
espinor on-shell	$2^{D/2}$ c.r.
Weyl on-shell	$2^{(D-2)/2}$ c.r.
Majorana on-shell	$2^{(D-2)/2}$ c.r.
M-W on-shell	$2^{(D-4)/2}$ c.r.

⁵Na verdade, este termo é um pseudo-escalar o que pode ser visto se considerarmos a simetria de paridade.

Note que para $D=2$ o espinor de Majorana-Weyl on-shell tem $1/2$ componente real. Este resultado pode ser justificado no fato de tais espinores, neste caso, se moverem em um único sentido da direção espacial, o que será revisto na seção 4.

3.2 Hermiticidade

$$\begin{aligned}\mathcal{L}_0 &= \alpha \Psi^\dagger A \gamma^\mu \partial_\mu \Psi + \beta m \Psi^\dagger A \Psi + \delta m_5 \Psi^\dagger A \gamma_{D+1} \Psi, \\ \mathcal{L}_0^\dagger &= \alpha^* (\partial_\mu \Psi^\dagger) \gamma^{\mu\dagger} A^{-1} \Psi + \beta^* m \Psi^\dagger A^{-1} \Psi + \delta^* m_5 \Psi^\dagger \gamma_{D+1}^\dagger A^{-1} \Psi,\end{aligned}$$

que pode ser escrito, a menos de um “termo de superfície”, como

$$\begin{aligned}\mathcal{L}_0^\dagger &= -\alpha^* \Psi^\dagger \gamma^{\mu\dagger} A^{-1} \partial_\mu \Psi + \beta^* m \Psi^\dagger A^{-1} \Psi + \delta^* m_5 \Psi^\dagger \gamma_{D+1}^\dagger A^{-1} \Psi, \\ \mathcal{L}_0^\dagger &= -\alpha^* \bar{\Psi} A^{-1} \gamma^{\mu\dagger} A^{-1} \partial_\mu \Psi + \beta^* m \bar{\Psi} A^{-1} A^{-1} \Psi + \delta^* m_5 \bar{\Psi} A^{-1} \gamma_{D+1}^\dagger A^{-1} \Psi.\end{aligned}$$

Usando que $A^{-1} = (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} A$,

$$\mathcal{L}_0^\dagger = -\alpha^* (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} \bar{\Psi} A^{-1} \gamma^{\mu\dagger} A \partial_\mu \Psi + \beta^* (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} m \bar{\Psi} \Psi + \delta^* (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} m_5 \bar{\Psi} A^{-1} \gamma_{D+1}^\dagger A \Psi$$

Usando que $A^{-1} \gamma^{\mu\dagger} A = -(-1)^t \gamma^\mu$ e $A^{-1} \gamma_{D+1}^\dagger A = (-1)^t \gamma_{D+1}$,

$$\mathcal{L}_0^\dagger = \underbrace{\alpha^* (-1)^{\frac{t(t+1)}{2}} \bar{\Psi} \gamma^\mu \partial_\mu \Psi}_\alpha + \underbrace{\beta^* (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} m \bar{\Psi} \Psi}_\beta + \underbrace{\delta^* (-1)^{\frac{t(t+1)}{2}} m_5 \bar{\Psi} \gamma_{D+1} \Psi}_\delta,$$

Para que a ação S seja real, deve-se ter que:

$$\alpha^* (-1)^{\frac{t(t+1)}{2}} = \alpha, \quad \beta^* (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} = \beta, \quad \delta^* (-1)^{\frac{t(t+1)}{2}} = \delta.$$

Com estas equações, pode-se construir uma tabela, onde os valores de α , β , δ e p^2 (este último dado pela eq. (40)) são mostrados para números diferentes de t .

Tabela 2

t	0mod4	1mod4	2mod4	3mod4
α	1	i	i	1
β	1	1	i	i
δ	1	i	i	1
p^2	$-m^2 + m_5^2$	$m^2 + m_5^2$	$-m^2 + m_5^2$	$m^2 + m_5^2$

Um comentário interessante sobre redução dimensional será feito antes de prosseguirmos. Considere o problema de se fazer uma redução dimensional de $D = (2+2)$ para $D' = (2+1)$ e manter o pólo positivo-definido. Devemos escolher dentre as duas possibilidades de massa para $D = (2+2)$, a m_5 , pois neste caso $p^2 = m_5^2$ que é positivo-definido, como queríamos. Esta escolha é necessária pois no processo de redução dimensional, o sinal do pólo permanece o mesmo e este é o sinal adequado ao caso de termos uma única direção temporal. Note, entretanto, os seguintes detalhes: Se partimos com um único espinor de D , em D' ficamos com 2 espinores; A massa m_5 é, por definição pseudo-escalar, portanto é natural que o termo de massa em $D' = (2+1)$ seja, também, pseudo-escalar.

Parte de interação

A invariância sobre $U(1)$ local é conseguida as custas de um campo vetorial A_μ , que deve ser introduzido via o acoplamento mínimo usual em que ∂_μ é substituído pela derivada covariante $D_\mu = \partial_\mu + igA_\mu$. Deste modo a Lagrangeana \mathcal{L}

$$\mathcal{L} = \alpha \bar{\Psi} \not{D} \Psi + \beta m \bar{\Psi} \Psi + \delta m_5 \bar{\Psi} \gamma_{D+1} \Psi, \quad (41)$$

onde $\not{D} \equiv \gamma^\mu D_\mu$, fica invariante sob as transformações de gauge:

$$\Psi \xrightarrow{\text{gauge}} e^{ig\omega} \Psi, \quad A^\mu \xrightarrow{\text{gauge}} A^\mu - \partial^\mu \omega,$$

g é a constante de acoplamento associado à simetria $U(1)$ e ω é um parâmetro real. Isolando o termo de interação da eq. (41), obtemos que

$$\mathcal{L}_{\text{int}} = i\alpha g \bar{\Psi} \not{A} \Psi,$$

onde $\not{A} \equiv \gamma^\mu A_\mu$. \mathcal{L}_{int} é, facilmente, visto ser Hermiteano.

Prova:

$$\begin{aligned} \mathcal{L}_{\text{int}}^\dagger &= -i\alpha^* g \Psi^\dagger \gamma^{\mu\dagger} A^{-1} A_\mu \Psi \\ &= -i\alpha^* g \bar{\Psi} \left(A^{-1} \gamma^{\mu\dagger} A^{-1} \right) A_\mu \Psi \\ &= -i\alpha^* (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} g \bar{\Psi} \left(A^{-1} \gamma^{\mu\dagger} A \right) A_\mu \Psi \\ &= i\alpha^* (-1)^{\frac{t(t+1)}{2}} g \bar{\Psi} \gamma^\mu A_\mu \Psi \\ &= i\alpha g \bar{\Psi} \not{A} \Psi \end{aligned}$$

Exercício

Usando as propriedades dos projetores P_L e P_R , reescreva a Lagrangeana dada na eq. (41) em termos de Ψ_L e Ψ_R . Com \mathcal{L} escrito nesta forma, teremos um insight de como construir as ações dos supercampos (isto é, a su.sy.) em qualquer espaço-tempo.

Sugestão: Por causa da matriz A , os casos $t=\text{par}$ e $t=\text{ímpar}$ devem ser tratados separadamente.

3.3 Conjugação-de-carga

Vamos representar o lado direito da eq. (41) por $\mathcal{L}(\Psi, A_\mu)$. Uma vez que esta Lagrangeana é real, pode-se expressar a sua invariância sob a conjugação de carga por

$$\mathcal{C} \mathcal{L}(\Psi, A_\mu) \mathcal{C}^{-1} = [\mathcal{L}(\Psi, A_\mu)]^*. \quad (42)$$

A última igualdade foi motivada pelo fato de que a operação de conjugação de carga sobre um campo resulta no seu complexo conjugado, a menos de uma matriz se este é um espinor, ou um sinal se este é um campo vetorial ou escalar. O operador \mathcal{C} age no espaço de Hilbert da seguinte maneira

$$\mathcal{C} \mathcal{L}(\Psi, A_\mu) \mathcal{C}^{-1} = \mathcal{L}(\Psi^C, A_\mu^C), \quad (43)$$

onde $\Psi^C \equiv \mathcal{C}\Psi\mathcal{C}^{-1}$ e $A_\mu^C \equiv \mathcal{C}A_\mu\mathcal{C}^{-1}$ são os campos conjugados de carga. Enfatizaremos que a eq. (43), além da igualdade, expressa também que a conjugação de carga sobre a Lagrangeana original resulta em uma nova Lagrangeana, só que agora acomodando os campos conjugados de carga correspondentes, com exatamente a mesma forma da original. Logo podemos reescrever a eq. (42) como

$$\mathcal{L}(\Psi^C, A_\mu^C) = [\mathcal{L}(\Psi, A_\mu)]^* \quad (44)$$

A nossa estratégia vai ser a partir do lado direito da eq. (44), após alguma álgebra, dispôr seus termos de modo que tenham a mesma forma que os da Lagrangeana original, identificando-se assim os campos conjugados de carga.

Parte livre⁶

$$\begin{aligned} \mathcal{L}_0(\Psi) &= \alpha \bar{\Psi} \gamma^\mu \partial_\mu \Psi + \beta m \bar{\Psi} \Psi + \delta m_5 \bar{\Psi} \gamma_{D+1} \Psi \\ [\mathcal{L}_0(\Psi)]^* &= -\alpha^* \Psi^T (A \gamma^\mu)^* \partial_\mu \Psi^* - \beta^* m \Psi^T A^* \Psi^* - \delta^* m_5 \Psi^T (A \gamma_{D+1})^* \Psi^* \\ &= -\alpha^* \eta^{t+1} (\Psi^T B A) \gamma^\mu \partial_\mu (B^{-1} \Psi^*) - \beta^* \eta^t m (\Psi^T B A) (B^{-1} \Psi^*) \\ &\quad - \delta^* \eta^t (-1)^{\frac{s-t}{2}} m_5 (\Psi^T B A) \gamma_{D+1} B^{-1} \Psi^* . \end{aligned}$$

Neste momento, é interessante identificar o espinor conjugado de carga⁷ Ψ^C ,

$$\Psi^C = B^{-1} \Psi^* \rightarrow \bar{\Psi}^C = \Psi^T B A,$$

que coincide com o dado na eq. (33) e pode ser reescrito com a ajuda da eq. (6) como $\Psi^C = C^* \bar{\Psi}^T$. Portanto

$$\begin{aligned} [\mathcal{L}_0(\Psi)]^* &= -\alpha^* \eta^{t+1} \bar{\Psi}^C \gamma^\mu \partial_\mu \Psi^C - \beta^* \eta^t m \bar{\Psi}^C \Psi^C - \delta^* \eta^t (-1)^{\frac{s-t}{2}} m_5 \bar{\Psi}^C \gamma_{D+1} \Psi^C \\ &= -\eta^{t+1} (-1)^{\frac{t(t+1)}{2}} \alpha \bar{\Psi}^C \gamma^\mu \partial_\mu \Psi^C - \eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} \beta m \bar{\Psi}^C \Psi^C + \\ &\quad -\eta^t (-1)^{\frac{t(t+1)}{2}} (-1)^{\frac{s-t}{2}} \delta m_5 \bar{\Psi}^C \gamma_{D+1} \Psi^C . \end{aligned}$$

Termo cinético ($\not{\partial}$) – ele existe para um dado valor de t , desde que

$$\eta^{t+1} (-1)^{\frac{t(t+1)}{2}} = -1 \quad (45)$$

Termo de massa (m) – ele existe para um dado valor de t , desde que

$$\eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} = -1 \quad (46)$$

Termo de massa (m_5) – ele existe para dados valores de s e t , desde que

$$\eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} (-1)^{\frac{D}{2}} = -1 \quad (47)$$

Desde que as eqs. (45), (46) e (47) valem, pode-se escrever que

$$[\mathcal{L}_0(\Psi)]^* = \alpha \bar{\Psi}^C \not{\partial} \Psi^C + \beta m \bar{\Psi}^C \Psi^C + \delta m_5 \bar{\Psi}^C \gamma_{D+1} \Psi^C = \mathcal{L}_0(\Psi^C)$$

⁶Os espinores são anticomutantes. Adota-se para as variáveis anticomutantes a regra $(ab)^* = -a^*b^*$. Mais detalhes podem ser encontrados no Apêndice E.

⁷Lembre-se que Ψ^C pode ser, sempre, definido a menos de uma fase.

Parte de interação

$$\begin{aligned}
 \mathcal{L}_{\text{int}}(\Psi, A_\mu) &= i\alpha g \bar{\Psi} \gamma^\mu A_\mu \Psi \\
 [\mathcal{L}_{\text{int}}(\Psi, A_\mu)]^* &= i\alpha^* g (\bar{\Psi})^* \gamma^{\mu*} A_\mu \Psi^* \\
 &= i\alpha^* g \Psi^T (A \gamma^\mu)^* A_\mu \Psi^* \\
 &= i \underbrace{\eta^{t+1} (-1)^{\frac{t(t+1)}{2}}}_{-1} \alpha g (\Psi^T B A) \gamma^\mu A_\mu (B^{-1} \Psi^*) \\
 &= -i\alpha g \bar{\Psi}^C \gamma^\mu A_\mu \Psi^C
 \end{aligned}$$

Esta é a Lagrangeana que descreve a interação do “fóton” com um férmion que tem o sinal da carga oposto ao do original, esta é a razão do nome, conjugação-de-carga. A invariância sob conjugação de carga requer que $A_\mu^C = -A_\mu$, desta maneira:

$$[\mathcal{L}_{\text{int}}(\Psi, A_\mu)]^* = i\alpha g \bar{\Psi}^C A^C \Psi^C = \mathcal{L}_{\text{int}}(\Psi^C, A_\mu^C).$$

3.4 Análise das condições para a existência da ação para os diferentes tipos de espinores.

Dimensões pares

Considerando t par, logo, $t = 2k$, $k \in \mathbb{Z}$, resulta que η vai ser fixado, dentre os dois possíveis valores, pelo termo cinético como pode ser visto da eq. (45)

$$\eta(-1)^k = -1 \Rightarrow \eta(-1)^{t/2} = -1. \quad (48)$$

Da eqs. (46) e (47), obtemos, respectivamente, as relações de consistências

$$(-1)^{t/2} = -1 \quad , \quad (-1)^{s/2} = -1. \quad (49)$$

O que nos permite concluir que o termo cinético fixa o valor $\eta = -1$ para $t = 0 \bmod 4$ e o valor $\eta = 1$ para $t = 2 \bmod 4$. O termo de massa com m só é possível para $t = 2 \bmod 4$, e o com m_5 , apenas, para $s = 2 \bmod 4$.

No caso de t ímpar, logo, $t = 2k+1$, resulta, agora, que η vai ser fixado pelos termos de massas. Das eqs. (46) e (47), chegamos, respectivamente aos resultados

$$\eta = -(-1)^{(t-1)/2} = (-1)^{(t+1)/2} \quad , \quad \eta = (-1)^{(s-1)/2}. \quad (50)$$

Da eq. (45), agora, obtemos a relação de consistência para a existência de um termo cinético para o espinor conjugado

$$(-1)^{(t-1)/2} = 1. \quad (51)$$

Portanto, podemos concluir que o termo cinético existe, apenas, se $t = 1 \bmod 4$. O termo de massa com m fixa o valor $\eta = -1$ para $t = 1 \bmod 4$ e o valor $\eta = 1$ para $t = 3 \bmod 4$ (neste caso não teremos o termo cinético) e o termo com m_5 , fixa o valor $\eta = -1$ para $s = 3 \bmod 4$ e o valor $\eta = 1$ para s

$= 1 \text{ mod } 4$. Neste momento é conveniente mostrar explicitamente os resultados que são obtidos da eq. (13).

$s-t$	-10	-8	-6	-4	-2	0	2	4	6	8	10
ε	η	1	$-\eta$	-1	η	1	$-\eta$	-1	η	1	$-\eta$

(52)

Com estes últimos e mais os resultados listados acima, podemos montar a tabela dada logo em seguida.

Tabela 3

t	$D = 2$	$D = 4$	$D = 6$	$D = 8$	$D = 10$
0	$-1, \partial, m_5, M$ $1, m_5, \cancel{M}$	$-1, \partial, \cancel{M}^*$ $1, \cancel{M}^*$	$-1, \partial, m_5, \cancel{M}$ $1, m_5, M$	$-1, \partial, M^*$ $1, M^*$	$-1, \partial, m_5, M$ $1, m_5, \cancel{M}$
1	$-1, \partial, m, M^*$ $1, \partial, m_5, M^*$	$-1, \partial, m, m_5, M$ $1, \partial, \cancel{M}$	$-1, \partial, m, \cancel{M}^*$ $1, \partial, m_5, \cancel{M}^*$	$-1, \partial, m, m_5, \cancel{M}$ $1, \partial, M$	$-1, \partial, m, M^*$ $1, \partial, m_5, M^*$
2	$-1, m^-, \cancel{M}$ $1, \partial, m^-, M$	$-1, m^-, m_5, M^*$ $1, \partial, m^-, m_5, M^*$	$-1, m^-, M$ $1, \partial, m^-, \cancel{M}$	$-1, m^-, m_5, \cancel{M}^*$ $1, \partial, m^-, m_5, \cancel{M}^*$	$-1, m^-, \cancel{M}$ $1, \partial, m^-, M$
3		$-1, \cancel{M}$ $1, m, m_5, M$	$-1, m_5, M^*$ $1, m, M^*$	$-1, M$ $1, m, m_5, \cancel{M}$	$-1, m_5, \cancel{M}^*$ $1, m, \cancel{M}^*$
4		$-1, \partial, \cancel{M}^*$ $1, \cancel{M}^*$	$-1, \partial, m_5, \cancel{M}$ $1, m_5, M$	$-1, \partial, M^*$ $1, M^*$	$-1, \partial, m_5, M$ $1, m_5, \cancel{M}$
5			$-1, \partial, m, \cancel{M}^*$ $1, \partial, m_5, \cancel{M}^*$	$-1, \partial, m, m_5, \cancel{M}$ $1, \partial, M$	$-1, \partial, m, M^*$ $1, \partial, m_5, M^*$
6			$-1, m^-, M$ $1, \partial, m^-, \cancel{M}$	$-1, m^-, m_5, \cancel{M}^*$ $1, \partial, m^-, m_5, \cancel{M}^*$	$-1, m^-, \cancel{M}$ $1, \partial, m^-, M$
7				$-1, M$ $1, m, m_5, \cancel{M}$	$-1, m_5, \cancel{M}^*$ $1, m, \cancel{M}^*$
8				$-1, \partial, M^*$ $1, M^*$	$-1, \partial, m_5, M$ $1, m_5, \cancel{M}$
9					$-1, \partial, m, M^*$ $1, \partial, m_5, M^*$
10					$-1, m^-, \cancel{M}$ $1, \partial, m^-, M$

A tabela acima contém as seguintes informações. Em cada entrada, -1 e $+1$ são os valores de η , e a direita de cada um, estão os símbolos correspondentes. A presença de ∂ , m e m_5 denota, respectivamente, a existência de termo cinético, de massa m , de massa m_5 que respeitam a simetria de conjugação-de-carga; a não presença de um deles indica que o termo correspondente viola a conjugação-de-carga. Em algumas situações o sinal ($-$) aparece rotulando m , isto indica que com o vínculo on-shell, a contribuição de m^2 para p^2 é negativa, como já foi indicado na Tabela 2. Com M e \cancel{M} vamos denotar, respectivamente, $\varepsilon = 1$ (temos, então a presença de espinores de Majorana) e $\varepsilon = -1$ (temos, apenas, a presença de espinores de $SU(2)$ -Majorana). O símbolo ($*$) aparece sempre quando $s-t = 0 \text{ mod } 4$. Com estas últimas notações temos, por exemplo que M^* , denota a presença de espinores de Majorana-Weyl.

Dimensões ímpares

Da mesma forma podemos montar uma tabela referente aos espaços-tempos com número de direções ímpar. Porém, agora, devemos levar em conta as considerações feitas na subsecção 1.2. A tabela é mostrada logo abaixo.

Tabela 4

t	$D = 3$	$D = 5$	$D = 7$	$D = 9$	$D = 11$
0	$1, \cancel{M}$	$-1, \partial, \cancel{M}$	$1, M$	$-1, \partial, M$	$1, \cancel{M}$
1	$-1, \partial, m, M$	$1, \partial, \cancel{M}$	$-1, \partial, m, \cancel{M}$	$1, \partial, M$	$-1, \partial, m, M$
2	$1, \partial, m^-, M$	$-1, m^-, M$	$1, \partial, m^-, \cancel{M}$	$-1, m^-, \cancel{M}$	$1, \partial, m^-, M$
3	$-1, \cancel{M}$	$1, m, M$	$-1, M$	$1, m, \cancel{M}$	$-1, \cancel{M}$
4		$-1, \partial, \cancel{M}$	$1, M$	$-1, \partial, M$	$1, \cancel{M}$
5		$1, \partial, \cancel{M}$	$-1, \partial, m, \cancel{M}$	$1, \partial, M$	$-1, \partial, m, M$
6			$1, \partial, m^-, \cancel{M}$	$-1, m^-, \cancel{M}$	$1, \partial, m^-, M$
7			$-1, M$	$1, m, \cancel{M}$	$-1, \cancel{M}$
8				$-1, \partial, M$	$1, \cancel{M}$
9				$1, \partial, M$	$-1, \partial, m, M$
10					$1, \partial, m^-, M$
11					$-1, \cancel{M}$

Na tabela acima, $D = t+s+1$. Os símbolos nela têm os mesmos significados que na precedente. Nota-se, entretanto, os seguintes detalhes; m_5 não aparece, pois tratam-se, agora, de dimensões ímpares, também não mais aparece o símbolo $(*)$, pois este está relacionado à imposição simultânea dos vínculos de Majorana e Weyl e este último não faz mais sentido no caso aqui considerado. Nas Tabelas 3 e 4 os mesmos símbolos se repetem para um dado valor de t a cada $D \bmod 8$ e, também, para um dado valor de D , a cada $t \bmod 4$, portanto é imediato inferir o que temos nos espaços-tempos com número de dimensões superior a 11.

Vamos, para finalizar esta seção, reescrever as eqs. (5) e (9) como

$$\gamma^{\mu T} = \zeta C \gamma^\mu C^{-1} \quad \text{e} \quad C^T = \xi C \quad (53)$$

onde,

$$\zeta = -\eta(-1)^t \quad \text{e} \quad \xi = \varepsilon \eta^t (-1)^{t(t-1)/2}. \quad (54)$$

Já temos η e ε totalmente sob controle; portanto podemos montar uma tabela que nos permite identificar prontamente ζ e ξ

Tabela 5

t	$0 \bmod 4$	$1 \bmod 4$	$2 \bmod 4$	$3 \bmod 4$
ζ	$-\eta$	η	$-\eta$	η
ξ	ε	$\varepsilon \eta$	$-\varepsilon$	$-\varepsilon \eta$

Nas Tabelas 1-5 estão sumarizados todos os resultados que são necessários para se iniciar um trabalho com férmions, e em consequência su.sy., em qualquer espaço-tempo flat, e estes são os principais resultados destas notas. Estes mesmos resultados são obtidos em [3] de uma maneira bastante ilustrativa.

Obs.

Nada nos impede de associar as matrizes γ 's tipo-tempo (isto é, as que têm quadrado igual a matriz identidade) às direções espaciais (isto é, as que correspondem às componentes -1 da métrica) e, por sua vez, as matrizes γ 's tipo-espaço às direções temporais. Matematicamente isto é realizado substituindo a eq. (1) por

$$\{\gamma^\mu, \gamma^\nu\} = -2\eta^{\mu\nu} \mathbb{1} , \quad (55)$$

Uma vez que os cálculos foram baseados nas propriedades das matrizes γ 's e não da métrica. Tal procedimento tornaria os resultados que foram originariamente obtidos para s espaços e t tempos válidos, agora, para t -espaços e s -tempos e deste modo a dualidade entre s e t é estabelecida.

4 Estudo das representações

Antes de iniciarmos um estudo mais formal das representações das matrizes γ 's, vamos fazer um breve comentário sobre $D=(1+1)$, que é um dos espaços-tempos mais simples. A métrica vai ser dada por

$$\eta_{\mu\nu} = \begin{pmatrix} + & \\ & - \end{pmatrix} \quad (56)$$

Neste caso, $\varepsilon=1$ e $s-t = 0$, logo podemos, simultaneamente, impor os vínculos de Majorana e Weyl. Para a massa ser dada por m , e não m_5 , devemos escolher $\eta = -1$. As duas matrizes γ 's associadas ao espaço-tempo e a matriz γ_3 (versão 2-dimensional da matriz γ_{D+1}) vão ser escolhidas, convenientemente, como

$$\gamma^\mu = (\sigma_y, i\sigma_x); \quad \gamma_3 = \gamma^0\gamma^1 = \sigma_z, \quad (57)$$

as matrizes de Pauli são dadas por

$$\sigma_x = \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ 1 & 0 \end{pmatrix}, \quad \sigma_y = \begin{pmatrix} 0 & -i \\ i & 0 \end{pmatrix}, \quad \sigma_z = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix}. \quad (58)$$

A representação de Weyl é definida pela forma diagonal de γ_{D+1} , como na representação acima. Note que $\gamma^{\mu*} = -\gamma^\mu$. Logo, da equação

$$\gamma^{\mu*} = -B\gamma^\mu B^{-1} \quad (59)$$

vemos que $B = \mathbb{1}$, e é isto que caracteriza a representação de Majorana. A representação que tem, simultaneamente, as propriedades das representações de Weyl e Majorana é chamada de representação de Majorana-Weyl (não confundir com o espinor de mesmo nome). Uma outra maneira de identificar a representação de Majorana é através da matriz C , que pela eq. (6) torna-se $C=A$. No nosso caso temos, apenas, 1 tempo, logo $C=\gamma^0$. Na representação de Weyl, os espinores de Weyl aparecem sobrepostos um ao outro,

$$\Psi = \begin{pmatrix} \psi \\ \chi \end{pmatrix}, \quad \Psi_L = \begin{pmatrix} \psi \\ 0 \end{pmatrix} \quad \text{e} \quad \Psi_R = \begin{pmatrix} 0 \\ \chi \end{pmatrix}. \quad (60)$$

O vínculo de Majorana sobre Ψ , lembrando que $B = \mathbb{1}$, resulta em

$$\Psi^* = \Psi \begin{cases} \psi^* = \psi \text{ (1 g.l.)} \\ \chi^* = \chi \text{ (1 g.l.)} . \end{cases} \quad (61)$$

A condição que Ψ seja on-shell é dada por

$$(i\gamma^\mu \partial_\mu - m)\Psi = 0 \quad (62)$$

ou

$$\begin{pmatrix} -m & \partial_0 - \partial_1 \\ -\partial_0 - \partial_1 & -m \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \psi \\ \chi \end{pmatrix} = 0 \quad (63)$$

que é equivalente a um sistema de duas equações acopladas

$$\begin{cases} -m\psi + (\partial_0 - \partial_1)\chi = 0 \\ -(\partial_0 + \partial_1)\psi - m\chi = 0 . \end{cases} \quad (64)$$

Para desacoplar as equações de movimento devemos tomar $m = 0$, logo

$$\begin{cases} (\partial_0 - \partial_1)\chi = 0 & (1/2 \text{ g.l.}) \\ (\partial_0 + \partial_1)\psi = 0 & (1/2 \text{ g.l.}) . \end{cases} \quad (65)$$

Estas equações desacopladas são chamadas de equações de Weyl. Os espinores ψ e χ são os chamados espinores de Majorana-Weyl on-shell. e cada um possui 1/2 grau de liberdade. Qual o significado físico de 1/2 g.l.? Vamos tomar a primeira equação do sistema acima:

$$\frac{\partial}{\partial t}\chi = \frac{\partial}{\partial x}\chi. \quad (66)$$

Note que

$$\frac{\partial}{\partial t}f(x+t) = \frac{df(x+t)}{d(x+t)} \frac{\partial(x+t)}{\partial t} = f' \quad (67)$$

e

$$\frac{\partial}{\partial x}f(x+t) = \frac{df(x+t)}{d(x+t)} \frac{\partial(x+t)}{\partial x} = f' . \quad (68)$$

Portanto

$$\chi = \chi(x+t) \quad (69)$$

Como um ponto sobre a curva desta função, de ordenada χ_0 , se desloca a medida que t passa?

$$\begin{aligned} \chi(x_0) &= \chi_0 \\ \chi(x+t) &= \chi_0 , \end{aligned} \quad (70)$$

logo

$$x+t = x_0 \Rightarrow x = x_0 - t \Rightarrow v = -1 , \quad (71)$$

o que mostra que χ sempre se desloca para o lado esquerdo de x . O espinor χ é chamado de left-mover e este é o significado físico de 1/2 grau de liberdade. Como exercício, poderia ser mostrado que ψ é um right-mover.

Com este exemplo, em que foi mostrado uma situação onde temos uma representação para as matrizes γ 's muito simples, fica fácil nos determos em um estudo mais formal das representações.

Uma notação para a matriz identidade

Vamos denotar por $\mathbb{1}_n$ a matriz identidade $2^{\frac{n}{2}} \times 2^{\frac{n}{2}}$, logo

$$\mathbb{1}_D = \begin{pmatrix} \mathbb{1}_{D-2} & 0 \\ 0 & \mathbb{1}_{D-2} \end{pmatrix} = \mathbb{1}_2 \otimes \mathbb{1}_{D-2} \quad (72)$$

4.1 Representação de Weyl (quiral)

Sabemos que a matriz γ_{D+1} tem traço nulo e autovalores ± 1 , o que pode ser visto das eqs. (2) e (15). Portanto o número de autovalores $+1$ é idêntico ao de -1 , e estes podem ser convenientemente ordenados por meio de transformações unitárias. Assim, pode-se encontrar uma representação onde γ_{D+1} possui a forma

$$\gamma_{D+1} = \begin{pmatrix} \mathbb{1}_{D-2} & 0 \\ 0 & -\mathbb{1}_{D-2} \end{pmatrix} = \sigma_z \otimes \mathbb{1}_{D-2}. \quad (73)$$

Esta é a chamada representação de Weyl. Uma vez que

$$\gamma^\mu \gamma_{D+1} + \gamma_{D+1} \gamma^\mu = 0, \quad (74)$$

as eqs. (73) e (74) asseguram a seguinte forma para as matrizes γ^μ :

$$\gamma^\mu = \begin{pmatrix} 0 & \sigma^\mu \\ \tilde{\sigma}^\mu & 0 \end{pmatrix}, \quad (75)$$

o que, por sua vez, conduz à forma diagonal para Ω :

$$\Omega = \frac{1}{8} \omega_{\mu\nu} (\gamma^\mu \gamma^\nu - \gamma^\nu \gamma^\mu) = \begin{pmatrix} \omega_L & 0 \\ 0 & \omega_R \end{pmatrix}. \quad (76)$$

Portanto podemos escrever que

$$\Psi = \begin{pmatrix} \psi_L \\ \psi_R \end{pmatrix}, \quad (77)$$

onde $\psi_{L,R}$ são os espinores de Weyl e possuem, cada um, $(2^{\frac{D}{2}-1})$ componentes complexas. As matrizes γ 's na representação de Weyl, exceto γ_{D+1} mostrada na eq. (73), são constituídas de blocos na posição off-diagonal.

Exercício

Escreva os projetores P_L e P_R nesta representação e calcule $\Psi_L = P_L \Psi$, $\Psi_R = P_R \Psi$, $\Omega_L = P_L \Omega$ e $\Omega_R = P_R \Omega$. Nesta representação, os resultados da subseção 2.1 tornam-se mais evidentes.

4.2 Representação de Majorana.

Vamos em seguida mostrar que nos casos em que $\varepsilon = 1$, podemos sempre encontrar uma matriz unitária S que faz a transformação de uma base arbitrária para a base de Majorana. *Uma base de Majorana é definida quando a matriz B é igual a identidade.* Antes de encontrar a matriz S , vamos ver que para $\varepsilon = 1$ é possível expressar a matriz B de uma base arbitrária em uma forma bastante conveniente para o nosso propósito. Para os casos onde $\varepsilon = 1$, a matriz B , além de *unitária*, é *simétrica*, o que pode ser visto na eq. (8). Assim, podemos decompô-la como

$$B = B_1 + iB_2, \quad B_1 \text{ e } B_2 \text{ reais e simétricas,} \quad (78)$$

de modo que

$$B^\dagger B = B_1^2 + B_2^2 + i[B_1, B_2] = \mathbb{1}_D \quad (79)$$

ou

$$\begin{cases} B_1^2 + B_2^2 = \mathbb{1}_D \\ [B_1, B_2] = 0 \end{cases} \quad (80)$$

“Uma vez que B_1 e B_2 são *reais, simétricas e comutam* entre si, existe uma matriz *ortogonal e real* R e matrizes *diagonais e reais* b_1 e b_2 tais que

$$B_1 = Rb_1R^T, \quad B_2 = Rb_2R^T, \quad (81)$$

logo

$$B = R(b_1 + ib_2)R^T \equiv RbR^T, \quad (82)$$

de modo que

$$B^\dagger B = Rb^*bR^T = \mathbb{1}_D. \quad (83)$$

Considerando a seguinte reparametrização,

$$b = e^{i\Lambda}, \quad \Lambda \text{ diagonal e real} \quad (84)$$

podemos reescrever B como

$$B = Re^{i\Lambda}R^T. \quad (85)$$

Com este resultado, podemos retornar ao nosso objetivo que é encontrar a matriz S que faz a transformação de uma base arbitrária γ^μ para a base de Majorana $\tilde{\gamma}^\mu$. O teorema fundamental de Pauli [1], é lido como

“As matrizes $\tilde{\gamma}^\mu$ e γ^μ são representações equivalentes da álgebra de Clifford, desde que

$$\tilde{\gamma}^\mu = S\gamma^\mu S^{-1} \quad (86)$$

Devemos, agora, encontrar a equação para a nova base $\tilde{\gamma}^\mu$ que corresponde à

$$\gamma^{\mu*} = \eta B\gamma^\mu B^{-1}. \quad (87)$$

Reescrevendo eq. (87) com γ^μ dado em termos de $\tilde{\gamma}^\mu$, temos que

$$(S^{-1}\tilde{\gamma}^\mu S)^* = \eta B S^{-1}\tilde{\gamma}^\mu S B^{-1} \quad (88)$$

que resulta em

$$\tilde{\gamma}^{\mu*} = \eta S^* B S^{-1}\tilde{\gamma}^\mu S B^{-1} S^{*-1} \quad (89)$$

ou

$$\tilde{\gamma}^{\mu*} = \eta \tilde{B} \tilde{\gamma}^\mu \tilde{B}^{-1} \quad (90)$$

onde

$$\tilde{B} = S^* B S^{-1}. \quad (91)$$

Assim, pode-se escrever, com a eq.(85), e as propriedades de ortogonalidade e realidade da matriz R , que

$$\tilde{B} = (SR)^* e^{i\Lambda} (SR)^{-1}. \quad (92)$$

A seguir, pode-se escolher

$$S = e^{\frac{1}{2}i\Lambda} R^T \quad (93)$$

unitária, com o que se chega a

$$\tilde{B} = \mathbb{1}_D, \quad (94)$$

e, conseqüentemente,

$$\tilde{\gamma}^{\mu*} = \eta \tilde{\gamma}^\mu. \quad (95)$$

A matriz S dada pela eq. (93) faz a transformação desejada. Substituindo, $B = \mathbb{1}_D$ na eq. (34) resulta que Ψ é real. Estas são as propriedades da chamada *representação de Majorana*. Vemos, também, que vale a igualdade, $C = A$. As matrizes γ 's ou são todas reais, ou todas imaginárias puras, o que pode ser visto da eq. (95); conseqüentemente, a matriz Ω será sempre real e qualquer transformação de $SO(s, t)$ vai manter Ψ real.

4.3 Uma receita para a construção das matrizes γ 's de Dirac

Uma representação *matricial mínima* para poder expressar os 2^p elementos da base que expande uma álgebra de Clifford deve ser implementada por matrizes $2^{p/2} \times 2^{p/2}$, logo p deve ser *par*. Vamos denotar por γ_p^m o conjunto das $p+1$ matrizes, contidas nesta base, que anticomutam entre si e, também, por $\mathbb{1}_p$ a identidade deste espaço. Ex. para $p=4$, temos 5 matrizes que anticomutam entre si, que podem ser as matrizes γ 's do espaço-tempo habitual mais $\gamma_5 = i\gamma^0\gamma^1\gamma^2\gamma^3$.

As matrizes Γ_D 's do espaço de dimensão $D = p+q+2$ (p, q pares $\Rightarrow D = \text{par}$) podem ser dadas na representação de Weyl [4] por

$$\Gamma_D^M \left\{ \begin{array}{l} \Gamma_D^m = \sigma_x \otimes \mathbb{1}_q \otimes \gamma_p^m, \quad m = (0, \dots, p) \\ \Gamma_D^{p+1+\bar{m}} = \sigma_y \otimes \gamma_q^{\bar{m}} \otimes \mathbb{1}_p, \quad \bar{m} = (0, \dots, q) \end{array} \right\}, \quad M = (0, \dots, D-1). \quad (96)$$

Note que $2 \cdot 2^{q/2} \cdot 2^{p/2} = 2^{D/2}$, logo Γ_D^M são matrizes $2^{D/2} \times 2^{D/2}$. Estas matrizes, também podem ser escritas como:

$$\Gamma_D^M = \begin{pmatrix} 0 & \sigma^M \\ \tilde{\sigma}^M & 0 \end{pmatrix}, \quad (97)$$

onde

$$\begin{cases} \sigma^M = (\mathbb{1}_q \otimes \gamma_p^m ; -i\gamma_q^{\overline{m}} \otimes \mathbb{1}_p) \\ \tilde{\sigma}^M = (\mathbb{1}_q \otimes \gamma_p^m ; i\gamma_q^{\overline{m}} \otimes \mathbb{1}_p) \end{cases} \quad (98)$$

Por construção, a métrica η^{MN} do espaço de D dimensões é escrita a partir de η^{mn} e $\eta^{\overline{m}\overline{n}}$, que são, respectivamente, as métricas dos espaços de $p+1$ e $q+1$ dimensões. As matrizes Γ_D 's satisfazem a

$$\{\Gamma_D^M, \Gamma_D^N\} = 2\eta^{MN} \mathbb{1}_D . \quad (99)$$

$$\text{Se } \begin{cases} N = M \implies \eta^{MN} = (\eta^{mn}; \eta^{\overline{m}\overline{n}}) = \text{assinatura}, \\ N \neq M \implies \eta^{MN} = 0 . \end{cases}$$

Dentre os D sinais da assinatura, teremos t sinais (+) e s sinais (-). Podemos construir a matriz Γ_{D+1} que anticomuta com as demais matrizes Γ_D 's da seguinte maneira

$$\Gamma_{D+1} = (-1)^{(s-t)/4} \Gamma_D^0 \dots \Gamma_D^{D-1} \quad (100)$$

O fator garante que $\Gamma_{D+1}^2 = \mathbb{1}_D$. É fácil verificar que, a menos de um sinal, $\Gamma_{D+1} = \sigma_z \otimes \mathbb{1}_q \otimes \mathbb{1}_p$. Os geradores do grupo $\text{SO}(s, t)$, Σ^{MN} , vão ser aqui definidos de maneira que Ω dado na eq. (23) seja escrito como

$$\Omega = \frac{1}{2} \omega_{MN} \Sigma^{MN} , \quad (101)$$

logo, são dados por

$$\Sigma^{MN} = \frac{1}{4} [\Gamma^M, \Gamma^N] = \begin{cases} \mathbb{1}_2 \otimes \mathbb{1}_q \otimes \sigma_p^{mn} , \\ \mathbb{1}_2 \otimes \sigma_q^{\overline{m}\overline{n}} \otimes \mathbb{1}_p , \\ \frac{1}{2} i \sigma_z \otimes \gamma_q^{\overline{n}} \otimes \gamma_p^m , \end{cases} \quad (102)$$

onde, $\sigma_p^{mn} = \frac{1}{4} [\gamma_p^m, \gamma_p^n]$, e $\sigma_q^{\overline{m}\overline{n}} = \frac{1}{4} [\gamma_q^{\overline{m}}, \gamma_q^{\overline{n}}]$. Portanto, temos um total de geradores dado por $\frac{p(p+1)}{2} + \frac{q(q+1)}{2} + (p+1)(q+1) = \frac{D(D-1)}{2}$.

A tabela abaixo mostra os possíveis valores que p e q podem ter para um dado D

Tabela 6

D	p	q
2	0	0
4	2	0
6	$\begin{cases} 4 \\ 2 \end{cases}$	$\begin{cases} 0 \\ 2 \end{cases}$
8	$\begin{cases} 6 \\ 4 \end{cases}$	$\begin{cases} 0 \\ 2 \end{cases}$
10	$\begin{cases} 8 \\ 6 \\ 4 \end{cases}$	$\begin{cases} 0 \\ 2 \\ 4 \end{cases}$

Note que para $D=4N$ e $D=4N+2$, temos N possíveis pares (p,q) 's.

Podemos generalizar os diferentes tipos de representações das matrizes γ 's de $D=(3+1)$, dadas nos livros, para $D=(s+t)$ arbitrário. Ex's:

Dirac (Itzykson-Zuber)

$$\Gamma_D^M = \begin{cases} \sigma_z \otimes \mathbb{1}_p \otimes \gamma_q^{\overline{m}} \\ i\sigma_y \otimes \gamma_p^m \otimes \mathbb{1}_q \end{cases}, \quad (103)$$

para $D=(3+1)$, $\gamma_2^m=(\sigma_x, \sigma_y, \sigma_z)$ e $\gamma_0^{\overline{m}}=1$;

Weyl (Itzykson-Zuber)

$$\Gamma_D^M = \begin{cases} \sigma_x \otimes \mathbb{1}_p \otimes \gamma_q^{\overline{m}} \\ i\sigma_y \otimes \gamma_p^m \otimes \mathbb{1}_q \end{cases}, \quad (104)$$

para $D=(3+1)$, $\gamma_2^m=(\sigma_x, \sigma_y, \sigma_z)$ e $\gamma_0^{\overline{m}}=-1$;

Majorana (Greiner)

$$\Gamma_D^M = \begin{cases} \sigma_x \otimes \mathbb{1}_q \otimes \gamma_p^m \\ \sigma_z \otimes \gamma_q^{\overline{m}} \otimes \mathbb{1}_p \end{cases}, \quad (105)$$

para $D=(3+1)$, $\gamma_2^m=(\sigma_y, i\sigma_x, i\sigma_z)$ e $\gamma_0^{\overline{m}}=i$.

Maj-Weyl real em $D=(3+3)$ com assinatura $(+ - - - ++)$.

$$\Gamma_6^M = \begin{cases} \sigma_y \otimes \mathbb{1}_q \otimes \gamma_p^m \\ i\sigma_x \otimes \gamma_q^{\overline{m}} \otimes \mathbb{1}_p \end{cases}, \quad (106)$$

i) $p=q=2$

$m, \overline{m}=(0,1,2)$ e $\gamma_2^m=\gamma_2^{\overline{m}}=(\sigma_y, i\sigma_x, i\sigma_z)$.

ii) $p=4, q=0$

$m=(0,1,2,3,4)$ e $\gamma_4^m=(\gamma^0, \gamma^1, \gamma^2, \gamma^3, \gamma^5)=$ puras imaginárias; $\overline{m}=0$ e $\gamma_0^{\overline{m}}=i$.

γ_4^m , a menos de $\gamma_5=i\gamma^0\gamma^1\gamma^2\gamma^3$, são dadas pela eq.(105) no caso $(3+1)$.

A Um pouco mais de álgebra de Clifford das matrizes γ 's e papel matemático da matriz C

Seja Γ , o conjunto cujos elementos, $\Gamma_{(n)}^{i_n}$, $n=(0,1,\dots,D)$ D par, formam a base da álgebra de Clifford gerada pelas D matrizes γ 's de Dirac. A álgebra de Clifford é lida das relações de comutação satisfeitas por todos possíveis pares de elementos de Γ ; por exemplo, para $D = 4$, Γ contém os seguintes elementos

$$\Gamma \left\{ \begin{array}{l} \Gamma_{(0)} \leftarrow \mathbb{1}, \quad i_1 = (1) \\ \Gamma_{(1)} \left\{ \begin{array}{l} \gamma^0 \\ \gamma^1 \\ \gamma^2 \\ \gamma^3 \end{array} \right. , \quad i_1 = (1, 2, 3, 4) \\ \Gamma_{(2)} \left\{ \begin{array}{l} \gamma^0 \gamma^1 \\ \gamma^0 \gamma^2 \\ \gamma^1 \gamma^2 \\ \gamma^0 \gamma^3 \\ \gamma^1 \gamma^3 \\ \gamma^2 \gamma^3 \end{array} \right. , \quad i_2 = (1, 2, 3, 4, 5, 6) \\ \Gamma_{(3)} \left\{ \begin{array}{l} \gamma^0 \gamma^1 \gamma^2 \\ \gamma^0 \gamma^1 \gamma^3 \\ \gamma^0 \gamma^2 \gamma^3 \\ \gamma^1 \gamma^2 \gamma^3 \end{array} \right. , \quad i_3 = (1, 2, 3, 4) \\ \Gamma_{(4)} \leftarrow \gamma^0 \gamma^1 \gamma^2 \gamma^3, \quad i_4 = (1) \end{array} \right.$$

Para $D=4$, $i_n = (1, \dots, \binom{4}{n})$. Portanto o número de elementos de Γ é dado por

$$N = \sum_{n=0}^4 \binom{4}{n} = (1 + 1)^4 = 2^4 = 16.$$

Em geral, $i_n (1, \dots, \binom{D}{n})$, logo o número de elementos de Γ é dado por

$$N = \sum_{n=0}^D \binom{D}{n} = (1 + 1)^D = 2^D$$

Portanto, a base da álgebra de Clifford possui 2^D elementos. Um objeto que vive no espaço linear expandido por esta base, para ser expresso, precisa de 2^D componentes. Uma estrutura que carrega naturalmente 2^D componentes é uma matriz $2^{\frac{D}{2}} \times 2^{\frac{D}{2}}$. Portanto as próprias matrizes γ 's podem ser deste tamanho, esta representação das matrizes γ 's é a de tamanho mínimo e, correspondentemente, um espinor deverá ser representado por uma matriz coluna com $2^{\frac{D}{2}}$ componentes. Seja M um dos objetos que vive no espaço linear mencionado.

$$M = \sum_n \sum_{i_n} A_{(n)}^{i_n} \Gamma_{(n)}^{i_n}, \quad n = (0, 1, \dots, D) \text{ e } i_n = \left(1, \dots, \binom{D}{n}\right).$$

M nesta base, é descrito pelos 2^D coeficientes $A_{(n)}^{i_n}$. Para a matriz γ^0 , por exemplo, todos os $A_n^{i_n}$, com exceção de $A_{(1)}^1 = 1$, são nulos.

Dentro de um subconjunto $\Gamma_{(n)}$ de Γ , caracterizado por um valor fixo de n , temos como elementos algumas matrizes simétricas e outras anti-simétricas. A matriz C tem a propriedade de o seu produto com cada uma das matrizes de $\Gamma_{(n)}$ resultar em novas matrizes que são agora, todas simétricas para alguns valores de n , e todas anti-simétricas para os outros valores de n , e estas passam a ser os elementos de um novo subconjunto do espaço das matrizes $2^{\frac{D}{2}} \times 2^{\frac{D}{2}}$ que vamos chamar de $\tilde{\Gamma}_{(n)}$.

$$\tilde{\Gamma}_{(n)} = \left\{ C\Gamma_{(n)}^{i_n} ; i_n = \left(1, \dots, \binom{D}{n} \right) \right\} .$$

E por sua vez, $\tilde{\Gamma}_{(n)}$ define uma nova base $\tilde{\Gamma}$. Dados $S = \frac{1}{2}(M + M^T)$ e $A = \frac{1}{2}(M - M^T)$. Note que $S^T = S$; $A^T = -A$ e $M = S + A$. Isto é, qualquer matriz arbitrária M pode ser reescrita como sendo a soma de uma simétrica S e uma anti-simétrica A . Se M é $N \times N$ sua parte simétrica possui no máximo $\frac{N(N+1)}{2}$ componentes independentes, ao passo que, se é anti-simétrica possui no máximo $\frac{N(N-1)}{2}$ componentes independentes. Assim qualquer base para matrizes $N \times N$ simétricas (anti-simétricas) possui $\frac{N(N+1)}{2}$ ($\frac{N(N-1)}{2}$) elementos. Para verificação deste resultado disponha uma matriz simétrica (anti-simétrica) arbitrária e isole, a partir desta, a base mais simples e conte o número de elementos que constituem a base.

Exemplo: Matriz anti-simétrica 3×3

$$A = \begin{pmatrix} 0 & a_{12} & a_{13} \\ -a_{12} & 0 & a_{23} \\ -a_{13} & -a_{23} & 0 \end{pmatrix} = a_{12} \begin{pmatrix} 0 & 1 & 0 \\ -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} + a_{13} \begin{pmatrix} 0 & 0 & 1 \\ 0 & 0 & 0 \\ -1 & 0 & 0 \end{pmatrix} + a_{23} \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \\ 0 & -1 & 0 \end{pmatrix} .$$

A base mais simples para se escrever qualquer matriz anti-simétrica 3×3 consiste dos elementos dados em seguida:

$$\left[\begin{pmatrix} 0 & 1 & 0 \\ -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} ; \begin{pmatrix} 0 & 0 & 1 \\ 0 & 0 & 0 \\ -1 & 0 & 0 \end{pmatrix} ; \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \\ 0 & -1 & 0 \end{pmatrix} \right] ,$$

que ao todo são $3 = \frac{3(3-1)}{2}$ elementos. Se $N = 2^{D/2}$, M pode ser expandida via $\tilde{\Gamma}$ que contém elementos simétricos e anti-simétricos em números dados, respectivamente, por $\frac{2^{\frac{D}{2}}(2^{\frac{D}{2}}+1)}{2}$ e $\frac{2^{\frac{D}{2}}(2^{\frac{D}{2}}-1)}{2}$, como pode ser entendido dos argumentos mencionados acima.

B Cálculo de ε

Em $D=(3+1)$, temos os seguintes cálculos:

$$\begin{aligned}
 C^T &= -\varepsilon C \\
 (C\gamma^\mu)^T &= \gamma^{\mu T} C^T = -C\gamma^\mu C^{-1} (-\varepsilon C) = \varepsilon (C\gamma^\mu) \\
 (C\gamma^\mu\gamma^\nu)^T &= \gamma^{\nu T} \gamma^{\mu T} C^T = C\gamma^\nu\gamma^\mu C^{-1} (-\varepsilon C) = -\varepsilon C\gamma^\nu\gamma^\mu = \varepsilon (C\gamma^\mu\gamma^\nu) \\
 (C\gamma^\mu\gamma^\nu\gamma^\rho)^T &= \gamma^{\rho T} \gamma^{\nu T} \gamma^{\mu T} C^T = -C\gamma^\rho\gamma^\nu\gamma^\mu C^{-1} (-\varepsilon C) = \varepsilon C\gamma^\rho\gamma^\nu\gamma^\mu = -\varepsilon (C\gamma^\mu\gamma^\nu\gamma^\rho) \\
 (C\gamma^0\gamma^1\gamma^2\gamma^3)^T &= \gamma^{3T} \gamma^{2T} \gamma^{1T} \gamma^{0T} C^T = C\gamma^3\gamma^2\gamma^1\gamma^0 C^{-1} (-\varepsilon C) = -\varepsilon C\gamma^3\gamma^2\gamma^1\gamma^0 = -\varepsilon (C\gamma^0\gamma^1\gamma^2\gamma^3)
 \end{aligned}$$

ou melhor

$$\begin{aligned}
 (C\Gamma_{(0)}^i)^T &= -\varepsilon (C\Gamma_{(0)}^i), \quad i_{(\max)} = 1 \\
 (C\Gamma_{(1)}^i)^T &= \varepsilon (C\Gamma_{(1)}^i), \quad i_{(\max)} = 4 \\
 (C\Gamma_{(2)}^i)^T &= \varepsilon (C\Gamma_{(2)}^i), \quad i_{(\max)} = 6 \\
 (C\Gamma_{(3)}^i)^T &= -\varepsilon (C\Gamma_{(3)}^i), \quad i_{(\max)} = 4 \\
 (C\Gamma_{(4)}^i)^T &= -\varepsilon (C\Gamma_{(4)}^i), \quad i_{(\max)} = 1
 \end{aligned}$$

Dentre todos os 16 elementos dados acima, 6 satisfazem à $(C\Gamma_{(n)}^i)^T = -\varepsilon (C\Gamma_{(n)}^i)$; 10 satisfazem à $(C\Gamma_{(n)}^i)^T = \varepsilon (C\Gamma_{(n)}^i)$. Sabemos que $\tilde{\Gamma}$ deve conter $6 = \frac{4(4-1)}{2}$ elementos anti-simétricos, e $10 = \frac{4(4+1)}{2}$, simétricos. Portanto isto nos obriga a tomar o valor $\varepsilon = 1$ para $D=(3+1)$.

Vamos voltar ao caso geral que vale para espaços-tempos com qualquer número de direções. Neste caso temos os seguintes cálculos.

$$\begin{aligned}
 (\gamma^1\gamma^2\dots\gamma^n)^T &= (\gamma^n)^T \dots (\gamma^2)^T (\gamma^1)^T = [\eta (-1)^{t+1}]^n C\gamma^n\dots\gamma^2\gamma^1 C^{-1} \\
 \gamma^n\dots\gamma^2\gamma^1 &= (-1)^{[n-1+n-2+\dots+2+1]} \gamma^1\gamma^2\dots\gamma^n = (-1)^{\frac{n(n-1)}{2}} \gamma^1\gamma^2\dots\gamma^n \\
 (\gamma^1\gamma^2\dots\gamma^n)^T &= [\eta (-1)^{t+1}]^n (-1)^{\frac{n(n-1)}{2}} C\gamma^1\gamma^2\dots\gamma^n C^{-1} \\
 (\gamma^1\gamma^2\dots\gamma^n)^T C &= [\eta (-1)^{t+1}]^n (-1)^{\frac{n(n-1)}{2}} C\gamma^1\gamma^2\dots\gamma^n \\
 (C\gamma^1\gamma^2\dots\gamma^n)^T &= \underbrace{\varepsilon \eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} [\eta (-1)^{t+1}]^n (-1)^{\frac{n(n-1)}{2}}}_{\xi_n(t, \eta, \varepsilon) = \pm 1} (C\gamma^1\gamma^2\dots\gamma^n) \tag{107}
 \end{aligned}$$

Portanto, qualquer matriz $\Gamma_{(n)}^{i_n}$ satisfaz a

$$(C\Gamma_{(n)}^{i_n})^T = \xi_n(t, \eta, \varepsilon) (C\Gamma_{(n)}^{i_n}), \quad n = (0, 1, \dots, D)$$

Tendo em vista a equação anterior, podemos escrever uma expressão que conta o número de matrizes anti-simétricas de $\tilde{\Gamma}$,

$$\sum_{n=0}^D \frac{1}{2} (1 - \xi_n) \binom{D}{n}.$$

Este contador elimina da contagem todos os subconjuntos $\tilde{\Gamma}_{(n)}$ cujos valores de n correspondem a matrizes simétricas, restando então aqueles que os valores de n correspondem a matrizes anti-simétricas. O fator $\binom{D}{n}$ conta o número de matrizes de cada subconjunto $\tilde{\Gamma}_{(n)}$ que sobrevive. Deste

modo podemos escrever a equação

$$\sum_{n=0}^D \frac{1}{2} (1 - \xi_n) \binom{D}{n} = \frac{1}{2} 2^{\frac{D}{2}} (2^{\frac{D}{2}} - 1) .$$

O lado direito da equação anterior é o resultado esperado da contagem que é igual ao número de matrizes anti-simétricas de $\tilde{\Gamma}$. Desta equação obtemos que

$$\frac{1}{2} \sum_{n=0}^D \binom{D}{n} - \frac{1}{2} \sum_{n=0}^D \xi_n \binom{D}{n} = \frac{1}{2} 2^D - \frac{1}{2} 2^{\frac{D}{2}}$$

tal que

$$\sum_{n=0}^D \xi_n \binom{D}{n} = (\sqrt{2})^D \quad (108)$$

Vamos resolver a eq. (108) para encontrar $\varepsilon(D, t, \eta)$. Substituindo explicitamente ξ_n dado na eq. (107), obtemos que

$$\varepsilon \eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} \sum_{n=0}^D [\eta (-1)^{t+1}]^n (-1)^{\frac{n(n-1)}{2}} \binom{D}{n} = (\sqrt{2})^D .$$

Logo, ε é dado por

$$\varepsilon = \eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} (\sqrt{2})^{-D} \sum_{n=0}^D [\eta (-1)^{t+1}]^n (-1)^{\frac{n(n-1)}{2}} \binom{D}{n} . \quad (109)$$

Muita álgebra faz ε ficar numa melhor forma:

$$\varepsilon = \cos \frac{\pi}{4} (s - t) - \eta \sin \frac{\pi}{4} (s - t), \quad s = (D - t) . \quad (110)$$

A álgebra necessária, para da eq. (109) se chegar a eq. (110), será exposta em seguida. Com a ajuda da identidade abaixo:

$$(-1)^{\frac{n(n-1)}{2}} = \frac{\sqrt{2}}{2} [e^{-i\frac{\pi}{4}} i^n + e^{i\frac{\pi}{4}} (-i)^n], \quad n \in Z , \quad (111)$$

podemos rescrever a eq. (109) como

$$\begin{aligned} \varepsilon = & \eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} (\sqrt{2})^{-D} \frac{\sqrt{2}}{2} \left\{ e^{-i\frac{\pi}{4}} \sum_{n=0}^D [i\eta (-1)^{t+1}]^n \binom{D}{n} + \right. \\ & \left. + e^{i\frac{\pi}{4}} \sum_{n=0}^D [-i\eta (-1)^{t+1}]^n \binom{D}{n} \right\} . \end{aligned}$$

Usando a expressão do binômio de Newton, a última equação pode ser escrita como

$$\varepsilon = \frac{\sqrt{2}}{2} \eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} (\sqrt{2})^{-D} \left\{ e^{-i\frac{\pi}{4}} [1 + i\eta (-1)^{t+1}]^D + e^{i\frac{\pi}{4}} [1 - i\eta (-1)^{t+1}]^D \right\} .$$

Podemos mostrar que,

$$\frac{1}{\sqrt{2}} \left[1 + i\eta (-1)^{t+1} \right] = e^{i\frac{\pi}{4}\eta(-1)^{t+1}D} ,$$

o que pode ser verificado, observando que $\eta (-1)^{t+1}$ é um sinal, cosseno é uma função par e seno é uma função ímpar. Logo podemos reescrever ε como,

$$\begin{aligned} \varepsilon &= \frac{\sqrt{2}}{2} \eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} (\sqrt{2})^{-D} \left\{ e^{-i\frac{\pi}{4}} (\sqrt{2})^D e^{i\frac{\pi}{4}\eta(-1)^{t+1}D} + e^{i\frac{\pi}{4}} (\sqrt{2})^D e^{-i\frac{\pi}{4}\eta(-1)^{t+1}D} \right\} \\ &= \frac{\sqrt{2}}{2} \eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} \left\{ e^{i\frac{\pi}{4}[\eta(-1)^{t+1}D-1]} + e^{-i\frac{\pi}{4}[\eta(-1)^{t+1}D-1]} \right\} \\ &= \sqrt{2} \eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} \cos \frac{\pi}{4} [\eta (-1)^{t+1} D - 1] . \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \varepsilon &= \sqrt{2} \eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} \left\{ \cos \left[\frac{\pi}{4} \eta (-1)^{t+1} D \right] \cos \frac{\pi}{4} + \sin \left[\frac{\pi}{4} \eta (-1)^{t+1} D \right] \sin \frac{\pi}{4} \right\} \\ \varepsilon &= \eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} \left\{ \cos \left[\frac{\pi}{4} \eta (-1)^{t+1} D \right] + \sin \left[\frac{\pi}{4} \eta (-1)^{t+1} D \right] \right\} \end{aligned}$$

Porém, $\eta (-1)^{t+1}$ é um sinal, cosseno é uma função par e seno é uma função ímpar, logo

$$\begin{aligned} \varepsilon &= \eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} \left\{ \cos \frac{\pi}{4} D + \eta (-1)^{t+1} \sin \frac{\pi}{4} D \right\} \\ &= \eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} \left\{ \cos \frac{\pi}{4} [(s-t) + 2t] + \eta (-1)^{t+1} \sin \frac{\pi}{4} [(s-t) + 2t] \right\} \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \varepsilon &= \eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} \left\{ \cos \frac{\pi}{4} (s-t) \cos \frac{\pi}{2} t - \sin \frac{\pi}{4} (s-t) \sin \frac{\pi}{2} t + \right. \\ &\quad \left. + \eta (-1)^{t+1} \left[\sin \frac{\pi}{4} (s-t) \cos \frac{\pi}{2} t + \cos \frac{\pi}{4} (s-t) \sin \frac{\pi}{2} t \right] \right\} \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \varepsilon &= \eta^t (-1)^{\frac{t(t-1)}{2}} \left\{ \cos \frac{\pi}{2} t \left[\cos \frac{\pi}{4} (s-t) + \eta (-1)^{t+1} \sin \frac{\pi}{4} (s-t) \right] + \right. \\ &\quad \left. + \sin \frac{\pi}{2} t \left[\eta (-1)^{t+1} \cos \frac{\pi}{4} (s-t) - \sin \frac{\pi}{4} (s-t) \right] \right\} \end{aligned}$$

Se t =par, isto é, $t = 2k$, $k = 0, 1, \dots$

$$\begin{aligned} \varepsilon &= \underbrace{(-1)^{k(2k-1)}}_1 \cos k\pi \left[\cos \frac{\pi}{4} (s-t) - \eta \sin \frac{\pi}{4} (s-t) \right] \\ \varepsilon &= \cos \frac{\pi}{4} (s-t) - \eta \sin \frac{\pi}{4} (s-t) \end{aligned}$$

Se t =ímpar, isto é, $t = 2k + 1$, $k = 0, 1, \dots$

$$\begin{aligned} \varepsilon &= \eta \underbrace{(-1)^{(2k+1)k}}_1 \sin \left(k\pi + \frac{\pi}{2} \right) \left[\eta \cos \frac{\pi}{4} (s-t) - \sin \frac{\pi}{4} (s-t) \right] \\ \varepsilon &= \cos \frac{\pi}{4} (s-t) - \eta \sin \frac{\pi}{4} (s-t) \end{aligned}$$

Portanto, para qualquer t , temos que:

$$\varepsilon = \cos \frac{\pi}{4} (s-t) - \eta \sin \frac{\pi}{4} (s-t) . \quad (112)$$

Uma vez que $(s-t)$ é sempre par, vê-se que ε toma, apenas, os valores ± 1 .

C Transformação de Lorentz para um vetor

Considere a transformação para x^μ (ou para qualquer vetor V^μ) dada por

$$\begin{aligned} x'^\mu &= (\epsilon^\omega)^\mu{}_\nu x^\nu \\ &= \left[\delta^\mu{}_\nu + \omega^\mu{}_\nu + \frac{1}{2!} (\omega^2)^\mu{}_\nu + \frac{1}{3!} (\omega^3)^\mu{}_\nu + \dots \right] x^\nu \\ &= \Lambda^\mu{}_\nu x^\nu, \end{aligned} \quad (113)$$

onde, $(\omega^2)^\mu{}_\nu = \omega^\mu{}_\kappa \omega^\kappa{}_\nu$, $(\omega^3)^\mu{}_\nu = \omega^\mu{}_\kappa \omega^\kappa{}_\lambda \omega^\lambda{}_\nu$, etc.

Esta transformação é chamada de transformação de Lorentz para x^μ se

- (i) deixa invariante a forma $\eta_{\mu\nu} x^\mu x^\nu$,
- (ii) $\det(\epsilon^\omega) = 1 \Leftrightarrow \text{tr } \omega = 0$,

onde $\eta_{\mu\nu}$ são as componentes da matriz métrica que no nosso caso é dada por

$$\begin{pmatrix} +1 & & & & \\ & \ddots & & & \\ & & +1 & & 0 \\ & & & -1 & \\ 0 & & & & \ddots \\ & & & & & -1 \end{pmatrix} \quad (114)$$

As componentes +1 aparecem t -vezes e as componentes -1 , s -vezes e $D=(s+t)$. A condição (i) é equivalente à validade da equação

$$\eta_{\mu\nu} \Lambda^\mu{}_\kappa \Lambda^\nu{}_\lambda = \eta_{\kappa\lambda}, \quad (115)$$

A eq. (115) e a condição (ii) ficam satisfeitas se

$$\omega^\mu{}_\nu = -\eta_{\nu\rho} \omega^\rho{}_\sigma \eta^{\sigma\mu} \quad (116)$$

onde $\eta^{\sigma\mu}$ são as componentes da inversa da matriz métrica. Da eq. (116), vê-se que $\omega^\mu{}_\nu$ contabiliza $D(D-1)/2$ parâmetros reais onde D é a dimensão do espaço-tempo, que aqui pode ser par ou ímpar.

Exemplo – Transformação de Lorentz para $D=(3+1)$

$$\eta_{00} = +1, \quad \eta_{11} = \eta_{22} = \eta_{33} = -1. \quad (117)$$

Os índices $(1, 2, 3)$, vão ser representados por (i, j, \dots) . De $\omega^\mu{}_\nu$ podemos selecionar as rotações e os boosts. A relação entre $\omega^\mu{}_\nu$ e o ângulo do referencial que gira é dada por

$$\omega^i{}_j = -\omega^j{}_i = \varepsilon_{ijk} \theta^k, \quad (118)$$

o primeiro sinal de igual segue da eq. (116) e ε_{ijk} é o tensor de Levi - Civita com $\varepsilon_{123} = 1$. A relação entre $\omega^\mu{}_\nu$ e a velocidade do referencial em movimento (boost) é dada por

$$\omega^0{}_i = \omega^i{}_0 = -\eta^i{}^0 = -\text{arctanh } v^i, \quad (119)$$

a velocidade da luz foi considerada tendo o valor 1. Separando, na eq. (113), a parte temporal da espacial, obtemos que

$$\begin{aligned} x'^0 &= \Lambda^0_0 x^0 + \Lambda^0_j x^j \\ x'^i &= \Lambda^i_0 x^0 + \Lambda^i_j x^j \end{aligned} \quad (120)$$

Exercício – Rotação de θ em torno de x^3

$$v^i = 0 \Rightarrow \omega^0_i = \omega^i_0 = 0,$$

$$\theta^1 = \theta^2 = 0, \quad \theta^3 = \theta \Rightarrow \omega^2_3 = \omega^3_1 = 0, \quad \omega^1_2 = -\omega^2_1 = \theta.$$

Mostre, usando a expansão em série dada na eq. (113), que

$$\begin{aligned} \Lambda^0_0 &= \Lambda^3_3 = 1 \\ \Lambda^1_1 &= \Lambda^2_2 = 1 - \frac{1}{2!}\theta^2 + \dots = \cos \theta \\ \Lambda^1_2 &= -\Lambda^2_1 = \theta - \frac{1}{3!}\theta^3 + \dots = \sin \theta \end{aligned}$$

e os demais $\Lambda^\mu_\nu = 0$. Logo, substituindo estes resultados na eq. (120), obtemos que

$$\begin{cases} x'^0 = x^0 \\ x'^1 = \cos \theta \cdot x^1 + \sin \theta \cdot x^2 \\ x'^2 = -\sin \theta \cdot x^1 + \cos \theta \cdot x^2 \\ x'^3 = x^3, \end{cases}$$

Exercício – Boost na direção de x^1 com velocidade v

$$v^1 = v, \quad v^2 = v^3 = 0 \Rightarrow \omega^0_1 = \omega^1_0 = \operatorname{arctanh} v = \eta, \quad \omega^0_2 = \omega^0_3 = 0$$

$$\theta^k = 0 \Rightarrow \omega^i_j = 0,$$

Mostre, usando, a expansão em série dada na eq. (113), que

$$\begin{aligned} \Lambda^0_0 &= \Lambda^1_1 = 1 + \frac{1}{2!}\eta^2 + \dots = \cosh \eta \\ \Lambda^0_1 &= \Lambda^1_0 = -\left(\eta + \frac{1}{3!}\eta^3 + \dots\right) = -\sinh \eta. \\ \Lambda^2_2 &= \Lambda^3_3 = 1 \end{aligned}$$

e os demais $\Lambda^\mu_\nu = 0$. Considerando que

$$\tanh \eta = v \begin{cases} \cosh \eta = \frac{1}{\sqrt{1-v^2}} \equiv \gamma \\ \sinh \eta = \frac{v}{\sqrt{1-v^2}} = \gamma v \end{cases}$$

Segue da eq. (120), que

$$\begin{cases} x'^0 = \gamma (x^0 - vx^1) \\ x'^1 = \gamma (x^1 - vx^0) \\ x'^2 = x^2 \\ x'^3 = x^3, \end{cases}$$

D Identidade “espinor-vetor”

Agora vamos deduzir a identidade que permite relacionar a transformação de Lorentz espinorial com a vetorial. A equação que resulta da invariância da forma quadrática $\eta_{\mu\nu}x^\lambda x^\mu$ é dada por

$$\eta_{\lambda\mu} \Lambda^\lambda{}_\kappa \Lambda^\mu{}_\rho = \eta_{\kappa\rho}, \quad (121)$$

Multiplicando ambos os lados por $\eta^{\rho\sigma} \Lambda^\nu{}_\sigma$,

$$\eta_{\lambda\mu} \Lambda^\lambda{}_\kappa (\eta^{\rho\sigma} \Lambda^\mu{}_\rho \Lambda^\nu{}_\sigma) = \Lambda^\nu{}_\kappa = \eta_{\lambda\mu} \Lambda^\lambda{}_\kappa (\eta^{\mu\nu}). \quad (122)$$

Logo:

$$\eta_{\lambda\mu} \Lambda^\lambda{}_\kappa (\eta^{\mu\nu} - \eta^{\rho\sigma} \Lambda^\mu{}_\rho \Lambda^\nu{}_\sigma) = 0 \quad (123)$$

Portanto:

$$\eta^{\mu\nu} = \eta^{\rho\sigma} \Lambda^\mu{}_\rho \Lambda^\nu{}_\sigma \quad (124)$$

Usando a eq. (124), podemos computar que

$$\{\Lambda^\mu{}_\rho \gamma^\rho, \Lambda^\nu{}_\sigma \gamma^\sigma\} = 2\eta^{\mu\nu} \mathbb{1}. \quad (125)$$

Então, pelo teorema fundamental de Pauli, existe a transformação de similaridade dada em seguida:

$$S^{-1}(\Lambda) \gamma^\mu S(\Lambda) = \Lambda^\mu{}_\nu \gamma^\nu. \quad (126)$$

Em termos de $\omega^\mu{}_\nu$ esta fica

$$S^{-1}(\omega) \gamma^\mu S(\omega) = (e^\omega)^\mu{}_\nu \gamma^\nu.$$

Quem é $S(\omega)$?

Para responder a esta questão, vamos introduzir a matriz Ω dada por

$$\Omega \equiv \frac{1}{8} \omega_{\kappa\lambda} [\gamma^\kappa, \gamma^\lambda], \quad (127)$$

onde $\omega_{\kappa\lambda}$ é anti-simétrica em κ, λ e relacionados aos parâmetros $\omega^\mu{}_\lambda$ por

$$\omega^\mu{}_\lambda = \eta^{\mu\kappa} \omega_{\kappa\lambda}. \quad (128)$$

É importante para os nossos objetivos computar o comutador, $[-\Omega, \gamma^\mu]$. Para isto devemos usar a identidade matricial que será calculada em seguida. Sejam A, B e C matrizes, logo

$$\begin{aligned} [AB, C] &= A \{B, C\} - \{A, C\} B \\ [BA, C] &= B \{A, C\} - \{B, C\} A \end{aligned}$$

logo, subtraindo a segunda equação da primeira, encontramos a identidade requerida

$$[[A, B], C] = \{A, \{B, C\}\} - \{\{A, C\}, B\}.$$

Portanto,

$$\begin{aligned} [-\Omega, \gamma^\mu] &= -\frac{1}{8} \omega_{\kappa\lambda} \left[[\gamma^\kappa, \gamma^\lambda], \gamma^\mu \right] \\ &= \frac{1}{8} \left(\omega_{\lambda\kappa} \{ \gamma^\kappa, \{ \gamma^\lambda, \gamma^\mu \} \} + \omega_{\kappa\lambda} \{ \{ \gamma^\kappa, \gamma^\mu \}, \gamma^\lambda \} \right) \\ &= \frac{1}{4} \left(\omega_{\lambda\kappa} \eta^{\lambda\mu} \{ \gamma^\kappa, \mathbb{1} \} + \omega_{\kappa\lambda} \eta^{\kappa\mu} \{ \mathbb{1}, \gamma^\lambda \} \right) \\ &= \frac{1}{2} \left(\omega^\mu{}_\kappa \gamma^\kappa + \omega^\mu{}_\lambda \gamma^\lambda \right) \\ &[-\Omega, \gamma^\mu] = \omega^\mu{}_\kappa \gamma^\kappa \end{aligned} \quad (129)$$

A fórmula de Hausdorff-Campbell-Baker

$$e^{-\Omega} \gamma^\mu e^\Omega = \gamma^\mu + [-\Omega, \gamma^\mu] + \frac{1}{2} [-\Omega, [-\Omega, \gamma^\mu]] + \dots + \frac{1}{n!} \underbrace{[-\Omega, [-\Omega, \dots [-\Omega, \gamma^\mu] \dots]]}_{n \text{ vezes}} .$$

Da eq. (129) resulta que,

$$\begin{aligned} [-\Omega, [-\Omega, \gamma^\mu]] &= \omega^\mu{}_\kappa [-\Omega, \gamma^\kappa] = \omega^\mu{}_\kappa \omega^\kappa{}_\lambda \gamma^\lambda = (\omega^2)^\mu{}_\kappa \gamma^\kappa \\ &\dots \\ \underbrace{[-\Omega, [-\Omega, \dots [-\Omega, \gamma^\mu] \dots]]}_{n \text{ vezes}} &= (\omega^n)^\mu{}_\kappa \gamma^\kappa . \end{aligned}$$

Finalmente, da fórmula de Hausdorff-Campbell-Baker, encontramos que,

$$e^{-\Omega} \gamma^\mu e^\Omega = \left[\delta^\mu{}_\kappa + \omega^\mu{}_\kappa + \frac{1}{2} (\omega^2)^\mu{}_\kappa + \dots + \frac{1}{n!} (\omega^n)^\mu{}_\kappa + \dots \right] \gamma^\kappa ,$$

ou melhor

$$e^{-\Omega} \gamma^\mu e^\Omega = (e^\omega)^\mu{}_\kappa \gamma^\kappa = \Lambda^\mu{}_\kappa \gamma^\kappa , \quad (130)$$

que é o resultado que queríamos obter.

E Números de Grassmann

Férmions são partículas que obedecem a estatística de Fermi-Dirac ao invés da de Bose-Einstein. Para se tratar férmions em um dado formalismo deve-se incorporar neste o Princípio de Exclusão de Pauli:

- Quanticamente isto é feito introduzindo-se operadores quânticos, Ψ_i , que satisfazem relações de anticomutação análogas àquelas de comutação que envolvem os operadores \vec{x} e \vec{p} dadas na M.Q.

- Classicamente isto deve ser feito introduzindo números anticomutantes, ψ_i , chamados de números de Grassmann com as propriedades básicas:

$$\begin{aligned} \psi_1 \psi_2 &= -\psi_2 \psi_1 \\ \psi_1 a &= a \psi_1 , \end{aligned}$$

onde a é um número comum (comutante). Note que

$$\psi_1 \psi_1 = -\psi_1 \psi_1 = 0 \quad \text{ou} \quad (\psi_i)^2 = 0 .$$

N números de Grassmann $i = (1, \dots, N)$ geram um espaço linear que tem como base:

$$1, \psi_i, \psi_i \psi_j, \dots, \psi_1 \psi_2 \dots \psi_N, \quad (i \neq j) ,$$

onde é contabilizado um total de elementos dado por

$$\binom{N}{0} + \binom{N}{1} + \binom{N}{2} + \dots + \binom{N}{N} = 2^N .$$

Derivação

$$\frac{\partial}{\partial \psi_1} \psi_1 = 1; \quad \frac{\partial}{\partial \psi_1} \psi_1 \psi_2 = \psi_2; \quad \frac{\partial}{\partial \psi_2} \psi_1 \psi_2 = -\psi_1; \quad \frac{\partial}{\partial \psi_3} \psi_1 \psi_2 = 0.$$

$$\frac{\partial}{\partial (\psi_i)^2} \left[\text{qualquer um dos } 2^N \text{ elementos acima} \right] = 0,$$

Integração

Devido a estranha natureza das variáveis de Grassmann (ou fermiônicas). Devemos definir a operação de integração de modo que seja conveniente para os propósitos de integração funcional. As propriedades relevantes para a integração funcional são a linearidade e a invariância sob a translação da variável a ser integrada. Estas são as únicas propriedades que devem ser consideradas para a integração de variáveis fermiônicas. A invariância sob translação nos dá que

$$\int f(\psi) d\psi = \int f(\psi + a) d\psi . \quad (131)$$

No caso de variáveis comutantes (ou bosônicas) a equação equivalente a eq. (131) é dada por

$$\int_{-\infty}^{+\infty} f(x) dx = \int_{-\infty}^{+\infty} f(x + a) dx .$$

Porém, diferente de $f(x)$ que admite uma expansão em série de potências com um número infinito de termos, $f(\psi) = c + b\psi$, pois, $(\psi^2 = 0)$. Usando, agora, a propriedade de linearidade, temos que

$$\int f(\psi) d\psi = c \int d\psi + b \int \psi d\psi . \quad (132)$$

Por outro lado,

$$f(\psi + a) = c + b(\psi + a) = (c + ba) + b\psi .$$

Portanto,

$$\int f(\psi + a) d\psi = (c + ba) \int d\psi + b \int \psi d\psi \quad (133)$$

A comparação entre as eqs. (132) e (133) nos informa que a única solução não-trivial para a eq. (131), só pode ser obtida se tomarmos

$$\int d\psi = 0 , \quad \int \psi d\psi = \text{constante}. \quad (134)$$

A convenção normalmente usada é considerar o valor da constante igual a 1. Note que, com estes resultados:

$$\int f(\psi) d\psi = b .$$

Entretanto,

$$\frac{d}{d\psi} f(\psi) = b .$$

“A integração coincide com a derivação no caso de variáveis de Grassmann.”!

No caso de duas variáveis, este resultado pode ser verificado como no exemplo dado em seguida.

$$\int d\psi_1 \int d\psi_2 \psi_1 \psi_2 = - \int d\psi_1 \left(\int (d\psi_2) \psi_2 \right) \psi_1 = - \int (d\psi_1) \psi_1 = -1$$

Regras de Hermitização e conjugação-complexa

Sejam os objetos M e N (como objetos queremos designar os números, as matrizes, os operadores e etc.) Para M e N bosônicos (comutantes) ou fermiônicos (Grassmann) vamos adotar a *mesma* regra de Hermitização, dada por

$$(MN)^\dagger = N^\dagger M^\dagger . \quad (135)$$

No caso em que temos, apenas, objetos fermiônicos, sejam Ψ e X estes objetos, da propriedade de transposição, imediatamente, segue que

$$\begin{aligned} \Psi X &\equiv (\Psi X)^{TT} \\ &= -(X^T \Psi^T)^T . \end{aligned}$$

O complexo-conjugado da equação acima resulta em

$$(\Psi X)^* = -(X^T \Psi^T)^\dagger .$$

Usando a regra de Hermitização adotada, a eq. (135), no lado direito da equação acima, obtemos o resultado

$$(\Psi X)^* = -\Psi^* X^* . \quad (136)$$

Esta é a nossa regra de conjugação-complexa.

Exercício

No livro de Pierre Ramond [5] é adotada uma regra de Hermitização para objetos fermiônicos diferente da regra seguida aqui, a convenção dele é: $(\Psi X)^\dagger = -X^\dagger \Psi^\dagger$. Veja que efeito esta regra tem sobre a operação de conjugação de carga e compare o resultado com o dado no livro. Veja, também, como ele escreve a ação de Dirac e justifique.

Agradecimentos

Somos gratos ao Grupo de Física Teórica da UCP aos colegas do DCP (CBPF) à J. A. Helayël-Neto e F. Toppan pelas discussões que foram valiosas para a preparação deste trabalho e também à Viviane M. Braconi e a Letícia M. G. Furtado, ambas da UCP, por datilografarem o manuscrito.

References

- [1] J.J. Sakurai, *Advanced Quantum Mechanics*, Addison Wesley 10th printing (1967) USA.
- [2] T. Kugo e P. Townsend, *Nucl. Phys.* **B221** (1983) 357;
C. Wetterich, *Nucl. Phys.* **B211** (1983) 177.
- [3] M.A. De Andrade, F. Toppan, CBPF-NF-013/99 ou hep-th/9904134
- [4] L.P. Colatto, M.A. De Andrade, F. Toppan, CBPF-NF-063/98 ou hep-th/9810145
- [5] Pierre Ramond, *Field Theory: A Modern Primer*, Second Edition, Addison Wesley (1989) USA.