

Cinemática Relativística

Sérgio F. Novaes

Índice

1	Cinemática Relativística	3
1.1	Relatividade Restrita	3
1.1.1	Transformação de Lorentz	3
1.1.2	Sistemas de Referência	8
1.2	Decaimento	13
1.2.1	Decaimento de Dois Corpos	13
1.2.2	Decaimento de Três Corpos	14
1.3	Espalhamento $2 \rightarrow 2$	16
1.3.1	Região Física em s , t e u	18
1.4	Seção de Choque e Largura de Decaimento	20
1.5	Espaço de Fase	22
1.5.1	Espaço de Fase de Uma Partícula	23
1.5.2	Espaço de Fase de Duas Partículas	24
1.5.3	Espaço de Fase de Três Partículas	26

Capítulo 1

Cinemática Relativística

1.1 Relatividade Restrita

1.1.1 Transformação de Lorentz

Consideremos um sistema de referência inercial S' onde um ponto do espaço-tempo é descrito pelas coordenadas (t', x', y', z') se movendo com velocidade constante $\vec{\beta}_s = \vec{V}_s/c$ em relação a um sistema S onde o mesmo ponto do espaço-tempo possui coordenadas (t, x, y, z) . Escolhendo $z \parallel z' \parallel \vec{\beta}_s$ e assumindo que a origem de ambos os sistemas de coordenadas coincidiam em $t = t' = 0$ a transformação de Lorentz e sua inversa são dadas por:

$$\begin{aligned} t &= \gamma_s(t' + \beta_s z') , & x &= x' , & y &= y' , & z &= \gamma_s(z' + \beta_s t') \\ t' &= \gamma_s(t - \beta_s z) , & x' &= x , & y' &= y , & z' &= \gamma_s(z - \beta_s t) \end{aligned} \quad (1.1)$$

onde tomamos $c = 1$ e definimos o fator de Lorentz como:

$$\gamma_s = (1 - \beta_s^2)^{-1/2}$$

As equações da Relatividade Restrita e, em particular, da Física de Partículas ficam bastante simplificadas se considerarmos o conceito de quadri-vetores. Para as coordenadas do espaço-tempo, escrevemos

$$x^\mu = (x^0, x^1, x^2, x^3) = (x^0, \vec{x}) = (t, x, y, z) \quad (1.2)$$

Qualquer quadri-vetor A^μ se transforma sob Lorentz como x^μ , ou seja, sob a transformação Eq.(1.1), temos:

$$A^0 = \gamma_s(A'^0 + \beta_s A'^3), \quad A^1 = A'^1, \quad A^2 = A'^2, \quad A^3 = \gamma_s(A'^3 + \beta_s A'^0)$$

Introduzindo o tensor métrico:

$$g_{\mu\nu} = g^{\mu\nu} = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \end{pmatrix} \quad (1.3)$$

temos:

$$A_\mu = g_{\mu\nu} A^\nu$$

Onde A^μ são chamadas de componentes *contravariantes* e A_μ *covariantes*, com:

$$A_0 = A^0, \quad A_1 = -A^1, \quad A_2 = -A^2, \quad A_3 = -A^3,$$

em particular,

$$x_\mu = (x_0, x_1, x_2, x_3) = (x_0, -\vec{x}) = (t, -x, -y, -z)$$

Definimos também o tensor unitário δ_ν^μ , tal que $\delta_\nu^\mu A^\nu = A^\mu$, com $\delta_\mu^\mu = 4$. Além destes dois tensores (*i.e.* $g^{\mu\nu}$ e δ_ν^μ), o tensor totalmente antissimétrico $\epsilon^{\mu\nu\alpha\beta}$ ($\epsilon^{0123} = +1$) também possui as mesmas componentes em qualquer sistema de referência.¹

¹Na realidade, $\epsilon^{\mu\nu\alpha\beta}$ é um pseudo-tensor uma vez que sob rotações ele se comporta como um tensor mas a mudança de sinal de uma ou três coordenadas **não** acarreta na

Podemos escrever o produto escalar entre dois quadrivetores como:

$$\begin{aligned}
A \cdot B &\equiv \sum_{\mu=0}^3 A^\mu B_\mu = g_{\mu\nu} A^\mu B^\nu \\
&= A^0 B_0 + A^1 B_1 + A^2 B_2 + A^3 B_3 = A^0 B^0 - A^1 B^1 - A^2 B^2 - A^3 B^3 \\
&= A^0 B^0 - \vec{A} \cdot \vec{B}
\end{aligned} \tag{1.4}$$

Podemos também definir o *quadrimomento* de uma partícula como:

$$p^\mu = (E, \vec{p}) \tag{1.5}$$

onde,

$$\begin{aligned}
E &= m\gamma \\
\vec{p} &= m\gamma\vec{\beta}
\end{aligned} \tag{1.6}$$

onde m é a massa da partícula com velocidade β :

$$\vec{\beta} = \vec{p}/E, \quad \text{e } \gamma = (1 - \beta^2)^{-1/2} = E/m$$

O quadrado do quadrimomento de uma partícula satisfaz:

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

Vamos escrever o momento de uma partícula em coordenadas esféricas:

$$\vec{p} = (p_x, p_y, p_z) = |\vec{p}| (\sin \theta \cos \phi, \sin \theta \sin \phi, \cos \theta)$$

mudança de sinal de suas coordenadas. Sob reflexão do sistema de coordenadas, *i.e.* sob a mudança de sinal de todas as coordenadas: um escalar e um pseudo-vetor ou vetor axial (*e.g.* $\vec{A} \times \vec{B}$) **não mudam** de sinal, enquanto, um pseudo-escalar (*e.g.* $\vec{A} \times \vec{B} \cdot \vec{C}$) e um vetor **mudam**. Ele possui ainda as seguintes propriedades:

$$\epsilon^{\mu\nu\alpha\beta} \epsilon_{\rho\sigma\alpha\beta} = -2(\delta_\rho^\mu \delta_\sigma^\nu - \delta_\sigma^\mu \delta_\rho^\nu), \quad \epsilon^{\mu\nu\alpha\beta} \epsilon_{\rho\nu\alpha\beta} = -6\delta_\rho^\mu \quad \text{e} \quad \epsilon^{\mu\nu\alpha\beta} \epsilon_{\mu\nu\alpha\beta} = -24$$

e, como iremos tratar na maioria dos casos transformações ao longo do eixo z , vamos definir o *momento longitudinal* e *transversal* como:

$$\begin{aligned} p_{\parallel} &= p_z = |\vec{p}| \cos \theta \\ p_{\perp} &= (p_x^2 + p_y^2)^{1/2} = |\vec{p}| \sin \theta \end{aligned} \quad (1.7)$$

Desta forma, a energia e o momento (E', \vec{p}') de uma partícula vistos de um sistema que se move com velocidade $\vec{\beta}_s$ na direção z são dados por:

$$\begin{pmatrix} E' \\ p'_{\parallel} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \gamma_s & -\gamma_s \beta_s \\ -\gamma_s \beta_s & \gamma_s \end{pmatrix} \begin{pmatrix} E \\ p_{\parallel} \end{pmatrix}, \quad p'_{\perp} = p_{\perp} \quad (1.8)$$

onde p_{\perp} (p_{\parallel}) são as componentes de \vec{p} perpendicular (paralela) à $\vec{\beta}_s$. Esta última expressão é apenas uma maneira mais conveniente de se escrever a Eq.(1.1).

Exercício 1.1:

Mostre que o produto escalar de quaisquer dois quadrivetores

$p_1 \cdot p_2 = E_1 E_2 - \vec{p}_1 \cdot \vec{p}_2$ *é invariante sob transformações de Lorentz, ou seja, independente de sistema de referência.*

A transformação de ângulos sob transformações de Lorentz pode ser facilmente extraída da Eq.(1.8). Para o caso do ângulo azimutal ϕ , temos:

$$\tan \phi' = \frac{p'_y}{p'_x} = \frac{p_y}{p_x} = \tan \phi$$

ou seja, o ângulo azimutal ao redor de um eixo é invariante sob transformações de Lorentz ao longo deste eixo.

Para o ângulo polar, ou seja, o ângulo que o momento da partícula faz com o eixo do “boost” visto do sistema S' é:

$$\tan \theta' = \frac{p'_{\perp}}{p'_{\parallel}} = \frac{p_{\perp}}{p_{\parallel}}$$

$$\begin{aligned}
&= \frac{p_{\perp}}{\gamma_s(p_{\parallel} - \beta_s E)} = \frac{1}{\gamma_s} \frac{p_{\perp}/|\vec{p}|}{(p_{\parallel}/|\vec{p}| - \beta_s E/|\vec{p}|)} \\
&= \frac{1}{\gamma_s} \frac{\sin \theta}{(\cos \theta - \beta_s/\beta)} \tag{1.9}
\end{aligned}$$

ou, equivalentemente:

$$\tan \theta = \frac{1}{\gamma_s} \frac{\sin \theta'}{(\cos \theta' + \beta_s/\beta')}$$

Para introduzirmos o conceito de *rapidez* vamos escrever a transformação Eq.(1.8) como:

$$\begin{pmatrix} E' \\ p'_{\parallel} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \cosh y & -\sinh y \\ -\sinh y & \cosh y \end{pmatrix} \begin{pmatrix} E \\ p_{\parallel} \end{pmatrix}, \quad p'_{\perp} = p_{\perp} \tag{1.10}$$

onde definimos o parametro y chamado de rapidez através de:

$$\beta_s = \tanh y, \quad \gamma_s = \cosh y, \quad \gamma_s \beta_s = \sinh y \tag{1.11}$$

ou, inversamente²:

$$\begin{aligned}
y &= \cosh^{-1}(\gamma) = \ln(\gamma + \gamma\beta_s) \\
&= \tanh^{-1}(\beta_s) = \frac{1}{2} \ln \left(\frac{1 + \beta_s}{1 - \beta_s} \right) \tag{1.12}
\end{aligned}$$

Supondo a partícula parada em s' , temos $\beta = \beta_s$ e, como:

$$E \pm p_{\parallel} = m\gamma(1 \pm \beta)$$

podemos escrever a rapidez de uma partícula como:

$$y = \frac{1}{2} \ln \left(\frac{E + p_{\parallel}}{E - p_{\parallel}} \right)$$

²Lembre que:

$$\sinh^{-1}(z) = \ln(z + \sqrt{z^2 + 1}), \quad \cosh^{-1}(z) = \ln(z + \sqrt{z^2 - 1}), \quad \text{e} \quad \tanh^{-1}(z) = \frac{1}{2} \ln \left(\frac{1+z}{1-z} \right)$$

Enquanto a velocidade varia no intervalo $-1 \leq \beta \leq 1$, a rapidez varia $-\infty \leq y \leq \infty$.

Quando executamos duas transformações de Lorentz paralelas consecutivas de parâmetros β_1 e β_2 o resultado combinado é expresso pelos parâmetros:

$$\begin{aligned}\beta_3 &= \frac{\beta_1 + \beta_2}{1 + \beta_1\beta_2} \\ \gamma_3 &= \gamma_1\gamma_2(1 + \beta_1\beta_2)\end{aligned}\tag{1.13}$$

Exercício 1.2:

Mostre as relações (1.13)

Desta forma, em termos da rapidez, temos:

$$\begin{aligned}\beta_3 &= \tanh y_3 = \frac{\tanh y_1 + \tanh y_2}{1 + \tanh y_1 \tanh y_2} \\ &\equiv \tanh(y_1 + y_2)\end{aligned}\tag{1.14}$$

ou seja, a rapidez é aditiva sob transformações de Lorentz paralelas *i.e.* : $y_3 = y_1 + y_2$

1.1.2 Sistemas de Referência

Consideremos a colisão de duas partículas de quadrimomento (E_a, \vec{p}_a) e (E_b, \vec{p}_b) . Na descrição destas colisões, dois sistemas de referência são usualmente utilizados:

(i) *Sistema de Centro de Massa (CM)*: É definido como o sistema onde

$$\vec{p}_a = \vec{p}_b$$

e, as quantidade referentes a este sistema serão denotadas a partir de agora por um asterisco (*).

(ii) *Sistema de Laboratório (LAB)*: É o sistema no qual são feitas as medidas. No caso de experimento de alvo fixo este sistema coincide com o

sistema do alvo, onde uma das partículas (*e.g.* b) encontra-se em repouso *i.e.* $\vec{p}_b = 0$. Nos experimentos de anéis de colisão, onde feixes de partículas idênticas colidem em direções opostas, este sistema coincide com o CM.

Escolhendo o eixo z como a direção de movimento, os momentos das partículas a e b podem ser escritos, no sistema de CM como:

$$\begin{aligned} p_a^* &= (E_a^*, 0, 0, p_a^*) \\ p_b^* &= (E_b^*, 0, 0, -p_a^*) \end{aligned} \quad (1.15)$$

e, no sistema LAB (alvo fixo, b em repouso) como:

$$\begin{aligned} p_a^{lab} &= (E_a^{lab}, 0, 0, p_a^{lab}) \\ p_b^{lab} &= (m_b, 0, 0, 0) \end{aligned} \quad (1.16)$$

A transformação de Lorentz entre os dois sistemas será dada por:

$$\begin{aligned} E_i^* &= \gamma_{cm}(E_i^{lab} - \beta_{cm}p_i^{lab}) \\ p_i^* &= \gamma_{cm}(p_i^{lab} - \beta_{cm}E_i^{lab}) \end{aligned} \quad (1.17)$$

onde $i = a, b$ e β_{cm} é a velocidade do CM no LAB. Como $\vec{p}_a^* + \vec{p}_b^* = 0$ da Eq.(1.17) temos:

$$\gamma_{cm}[(p_a^{lab} + p_b^{lab}) - \beta_{cm}(E_a^{lab} + E_b^{lab})] = 0$$

e portanto β_{cm} é dada por:

$$\beta_{cm} = \frac{|\vec{p}_a + \vec{p}_b|}{E_a^{lab} + E_b^{lab}} (\vec{p}_b = 0) = \frac{p_a^{lab}}{E_a^{lab} + m_b}$$

No caso de uma colisão de duas partículas de massa m_a e m_b a energia total da colisão ou *massa invariante* é dada por:

$$\begin{aligned} E_T &= (p_a + p_b)^{1/2} = \left[(E_a + E_b)^2 - (\vec{p}_a + \vec{p}_b)^2 \right]^{1/2} \\ &= \left[m_a^2 + m_b^2 + 2E_a E_b (1 - \beta_a \beta_b \cos \theta) \right]^{1/2} \end{aligned} \quad (1.18)$$

onde θ é o ângulo entre as duas partículas. Podemos ver que na definição de E_T aparecem apenas produtos escalares de quadrimomentos o que faz de E_T uma quantidade independente de sistema de referência. Em termos das variáveis de CM e LAB onde a partícula b está em repouso temos:

$$\begin{aligned} E_T &= (E_a^* + E_b^*) \\ &= \left[(E_a^{lab} + m_b)^2 - (\vec{p}_a^{lab})^2 \right]^{1/2} = \left(m_a^2 + m_b^2 + 2m_b E_a^{lab} \right)^{1/2} \quad (1.19) \end{aligned}$$

Exercício 1.3:

Mostre que $\gamma_{cm} = (E_a^{lab} + m_b)/E_T$

A quantidade E_T pode ser considerada como a energia útil de um acelerador. Para termos idéia de algumas ordens de magnitude consideremos protons ($m_p \simeq 1$ GeV) colidindo a uma energia de 1 TeV com outro proton em repouso. Neste caso:

$$E_T \simeq \sqrt{2m_p E_p^{lab}} = \sqrt{2000}\text{GeV} \simeq 45\text{GeV}$$

Por outro lado se considerarmos dois protons em um anél de colisão colidindo com 1 TeV, a energia total será:

$$E_T = E_{pa}^* + E_{pb}^* = 2E_p = 2000\text{GeV}$$

Da Eq.(1.17) podemos escrever as variáveis de CM em termos das do LAB:

$$\begin{aligned} E_a^* &= \frac{m_a^2 + m_b E_a^{lab}}{E_T} \\ E_b^* &= \frac{m_b(m_b + E_a^{lab})}{E_T} \\ p_a^* &= \frac{m_b p_a^{lab}}{E_T} \\ p_b^* &= \frac{-m_b p_a^{lab}}{E_T} = -p_a^* \end{aligned} \quad (1.20)$$

Exercício 1.4:*Confira as Eq.(1.20)*

Apresentamos na Tabela (1.1) os valores da energia total (E_T) e do momento (p_a^*) no CM para a colisão de feixes de eletron ($m_a = m_e \simeq 0$) e proton ($m_a = m_p \simeq 0.938$ GeV) colidindo com um proton fixo em função do momento do feixe (p_a^{lab}).

Tabela 1.1: Energia e Momento CM versus Momento do Feixe de Protons

p_a^{lab} (GeV)	E_T (GeV)		p_a^* (GeV)	
	ep	pp	ep	pp
1	1.66	2.08	0.57	0.45
10	4.43	4.54	2.12	2.07
100	13.73	13.76	6.83	6.82
500	30.65	30.66	15.3	15.3
1000	43.33	43.34	21.7	21.6
10000	137.0	137.0	68.5	68.5

Podemos escrever de maneira compacta as variáveis não invariantes ($E_{a,b}$ e $p_{a,b}$) em termos das invariantes (E_T e $m_{a,b}$) nos diferentes sistemas de referência. A quantidade E_T^2 é usualmente designada pela variável de Mandelstam s , que será introduzida posteriormente. Passaremos portanto a utilizar esta notação para o quadrado da massa invariante.

Vamos definir a função cinemática:

$$\begin{aligned}
 \lambda(x, y, z) &= (x - y - z)^2 - 4yz \\
 &= x^2 + y^2 + z^2 - 2xy - 2yz - 2zx \\
 &= [x - (\sqrt{y} + \sqrt{z})^2] [x - (\sqrt{y} - \sqrt{z})^2] \quad (1.21)
 \end{aligned}$$

que, para alguns valores especiais fica:

$$\lambda(x, y, y) = x(x - 4y)$$

$$\lambda(x, y, 0) = (x - y)^2 \quad (1.22)$$

Utilizando a definição de $\lambda(x, y, z)$ podemos reescrever Eq.(1.20). Como $\vec{p}_a^* + \vec{p}_b^* = 0$ escrevemos:

$$|\vec{p}_a^*| = |\vec{p}_b^*| = p^*$$

e, conforme Eq.(1.19)

$$\sqrt{s} = E_a^* + E_b^*$$

ou seja:

$$\sqrt{s} = [p^{*2} + m_a^2]^{1/2} + [p^{*2} + m_b^2]^{1/2} = E_a^* + [E_a^{*2} - m_a^2 + m_b^2]^{1/2}$$

Obtemos portanto:

$$\begin{aligned} E_a^* &= \frac{s + m_a^2 - m_b^2}{2\sqrt{s}} \\ E_b^* &= \sqrt{s} - E_a^* = \frac{s - m_a^2 + m_b^2}{2\sqrt{s}} \\ p^* &= \frac{\lambda^{1/2}(s, m_a^2, m_b^2)}{2\sqrt{s}} \end{aligned} \quad (1.23)$$

E, utilizando a Eq.(1.19), temos:

$$\begin{aligned} E_a^{lab} &= \frac{s - m_a^2 - m_b^2}{2m_b} \\ p_a^{lab} &= [(E_a^{lab})^2 - m_a^2]^{1/2} = \frac{\lambda^{1/2}(s, m_a^2, m_b^2)}{2m_b} \end{aligned} \quad (1.24)$$

Exercício 1.5:

Obtenha as Eq.(1.23) e Eq.(1.24)

1.2 Decaimento

1.2.1 Decaimento de Dois Corpos

Consideremos uma partícula de massa M e quadrimomento P decaindo em duas outras de quadrimomentos:

$$p_i = (E_i, \vec{p}_i), \quad i = 1, 2$$

No sistema de repouso da partícula de massa M , os quadrimomentos se escrevem com:

$$\begin{aligned} P^* &= (M, 0, 0, 0) \\ p_1^* &= (E_1^*, \vec{p}^*) \\ p_2^* &= (E_2^*, -\vec{p}^*) \end{aligned} \quad (1.25)$$

onde $M = E_1^* + E_2^*$ e $\vec{p}_1^* = -\vec{p}_2^* = \vec{p}^*$. Desta forma:

$$\begin{aligned} M^2 &= (p_1^* + p_2^*)^2 = m_1^2 + m_2^2 + 2(E_1^* E_2^* + |\vec{p}^*|^2) \\ &= m_1^2 + m_2^2 + 2[E_1^*(M - E_1^*) + (E_1^{*2} - m_1^2)] \end{aligned} \quad (1.26)$$

E podemos escrever as energias e momentos finais como:

$$\begin{aligned} E_1^* &= \frac{M^2 + m_1^2 - m_2^2}{2M} \\ E_2^* &= M - E_1^* = \frac{M^2 - m_1^2 + m_2^2}{2M} \\ |\vec{p}_1^*| = |\vec{p}_2^*| &= (E_1^{*2} - m_1^2)^{1/2} \\ &= \frac{[(M^2 - (m_1 + m_2)^2)(M^2 - (m_1 - m_2)^2)]^{1/2}}{2M} \\ &= \frac{\lambda^{1/2}(M^2, m_1^2, m_2^2)}{2M} \end{aligned} \quad (1.27)$$

1.2.2 Decaimento de Três Corpos

Consideremos uma partícula de massa M e quadrimomento P decaindo agora em três outras de massas m_i e quadrimomentos $p_i; i = 1, 2, 3$. Vamos primeiramente definir:

$$p_{ij} = p_i + p_j, \quad s_{ij} = p_{ij}^2$$

ou seja:

$$\begin{aligned} s_{12} &= (p_1 + p_2)^2 = (P - p_3)^2 \\ s_{23} &= (p_2 + p_3)^2 = (P - p_1)^2 \\ s_{31} &= (p_3 + p_1)^2 = (P - p_2)^2 \end{aligned} \tag{1.28}$$

desta forma, temos:

$$s_{12} + s_{23} + s_{31} = M^2 + m_1^2 + m_2^2 + m_3^2$$

Exercício 1.6:

Mostre a relação acima.

No sistema de repouso da partícula que decai temos $\vec{P}^* = \vec{p}_1^* + \vec{p}_2^* + \vec{p}_3^* = 0$ e podemos obter as energias e momentos em termos de s_{ij} substituindo $P = (M, 0, 0, 0)$ em Eq.(1.28). Por exemplo:

$$s_{12} = (P^* - p_3^*)^2 = M^2 + m_3^2 - 2ME_3^*,$$

de onde obtemos E_3^* e conseqüentemente p_3^* . Da mesma forma obtemos as demais energias e momentos:

$$\begin{aligned} E_1^* &= \frac{M^2 + m_1^2 - s_{23}}{2M} \\ E_2^* &= \frac{M^2 + m_2^2 - s_{31}}{2M} \\ E_3^* &= \frac{M^2 + m_3^2 - s_{12}}{2M} \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
p_1^* &= \frac{\lambda^{1/2}(M^2, m_1^2, s_{23})}{2M} \\
p_2^* &= \frac{\lambda^{1/2}(M^2, m_2^2, s_{31})}{2M} \\
p_3^* &= \frac{\lambda^{1/2}(M^2, m_3^2, s_{12})}{2M}
\end{aligned} \tag{1.29}$$

Em geral é mais conveniente considerar um sistema no qual duas das três partículas finais estão em repouso. Consideremos por exemplo o referencial (r) no qual as partículas 2 e 3 encontram-se em repouso *i.e.* $p_2^r + p_3^r = (\sqrt{s_{23}}, 0, 0, 0) = P^r - p_1^r$. Conseguimos as energias e momentos neste referencial substituindo esta relação na Eq.(1.28), *e.g.* :

$$\begin{aligned}
s_{23} &= (P^r - p_1^r)^2 = [(\sqrt{s_{23}} + E_1^r, \vec{p}_1^r) - (E_1^r, \vec{p}_1^r)]^2 \\
&= M^2 + m_1^2 - 2 [(\sqrt{s_{23}} + E_1^r)E_1^r - (E_1^r)^2 - m_1^2] \\
&= M^2 - m_1^2 - 2\sqrt{s_{23}}E_1^r
\end{aligned} \tag{1.30}$$

Assim, as energias e momentos neste referencial são dados por:

$$\begin{aligned}
E^r &= \frac{M^2 + s_{23} - m_1^2}{2\sqrt{s_{23}}} \\
E_1^r &= \frac{M^2 - s_{23} - m_1^2}{2\sqrt{s_{23}}} \\
E_2^r &= \frac{s_{23} + m_2^2 - m_3^2}{2\sqrt{s_{23}}} \\
E_3^r &= \frac{s_{23} - m_2^2 + m_3^2}{2\sqrt{s_{23}}} \\
P^r = p_1^r &= \frac{\lambda^{1/2}(M^2, s_{23}, m_1^2)}{2\sqrt{s_{23}}} \\
p_2^r = p_3^r &= \frac{\lambda^{1/2}(s_{23}, m_2^2, m_3^2)}{2\sqrt{s_{23}}}
\end{aligned} \tag{1.31}$$

1.3 Espalhamento $2 \rightarrow 2$

Vamos definir as chamadas *Variáveis de Mandelstam* para o processo $p_a + p_b \rightarrow p_1 + p_2$:

$$\begin{aligned}
 s &= (p_a + p_b)^2 = (p_1 + p_2)^2 \\
 &= (E_a^* + E_b^*)^2 = (E_1^* + E_2^*)^2 \\
 &= m_a^2 + m_b^2 + 2m_b E_a^{lab} \\
 t &= (p_a - p_1)^2 = (p_b - p_2)^2 \\
 &= m_a^2 + m_1^2 - 2E_a E_1 + 2p_a p_1 \cos \theta_{a1} , \quad \text{CM ou LAB} \\
 &= m_b^2 + m_2^2 - 2m_b E_2^{lab} \\
 u &= (p_a - p_2)^2 = (p_b - p_1)^2 \\
 &= m_a^2 + m_2^2 - 2E_a E_2 + 2p_a p_2 \cos \theta_{a2} , \quad \text{CM ou LAB} \\
 &= m_b^2 + m_1^2 - 2m_b E_1^{lab}
 \end{aligned} \tag{1.32}$$

satisfazem,

$$s + t + u = m_1^2 + m_2^2 + m_3^2 + m_4^2 \tag{1.33}$$

Exercício 1.7:

Mostre a relação (1.33)

A energia e momento das partículas no CM em termos das variáveis de Mandelstam são:

$$\begin{aligned}
 E_a^* &= \frac{s + m_a^2 - m_b^2}{2\sqrt{s}} \\
 E_b^* &= \frac{s + m_b^2 - m_a^2}{2\sqrt{s}} \\
 E_1^* &= \frac{s + m_1^2 - m_2^2}{2\sqrt{s}} \\
 E_2^* &= \frac{s + m_2^2 - m_1^2}{2\sqrt{s}}
 \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
p_a^* = p_b^* &= \frac{\lambda^{1/2}(s, m_a^2, m_b^2)}{2\sqrt{s}} \\
p_1^* = p_2^* &= \frac{\lambda^{1/2}(s, m_1^2, m_2^2)}{2\sqrt{s}}
\end{aligned} \tag{1.34}$$

Introduzindo estes resultados na relação entre t e $\cos \theta_{a1}^*$, Eq.(1.32), temos:

$$\begin{aligned}
\cos \theta_{a1}^* &= \frac{t - m_a^2 - m_1^2 + 2E_a^* E_1^*}{2p_a^* p_b^*} \\
&= \frac{2s(t - m_a^2 - m_1^2) + (s + m_a^2 - m_b^2)(s + m_1^2 - m_2^2)}{\lambda^{1/2}(s, m_a^2, m_b^2) \lambda^{1/2}(s, m_1^2, m_2^2)}
\end{aligned} \tag{1.35}$$

a relação para θ_{a2}^* pode ser obtida lembrando que $\theta_{a2}^* = \pi - \theta_{a1}^*$

Agora, a energia e momento das partículas no LAB, em termos das variáveis de Mandelstam se escrevem:

$$\begin{aligned}
E_a^{lab} &= \frac{s - m_a^2 - m_b^2}{2m_b} \\
E_b^{lab} &= m_b \\
E_1^{lab} &= \frac{-u + m_b^2 + m_1^2}{2m_b} \\
E_2^{lab} &= \frac{-t + m_b^2 + m_2^2}{2m_b} \\
p_a^{lab} &= \frac{\lambda^{1/2}(s, m_a^2, m_b^2)}{2m_b} \\
p_b^{lab} &= 0 \\
p_1^{lab} &= \frac{\lambda^{1/2}(u, m_b^2, m_1^2)}{2m_b} \\
p_2^{lab} &= \frac{\lambda^{1/2}(t, m_b^2, m_2^2)}{2m_b}
\end{aligned} \tag{1.36}$$

E, as relações para os ângulos são:

$$\begin{aligned}
\cos \theta_{a1}^{lab} &= \frac{2m_b^2(t - m_a^2 - m_1^2) + (s - m_a^2 - m_b^2)(-u + m_b^2 + m_1^2)}{\lambda^{1/2}(s, m_a^2, m_b^2) \lambda^{1/2}(u, m_b^2, m_1^2)} \\
\cos \theta_{a2}^{lab} &= \frac{2m_b^2(u - m_a^2 - m_2^2) + (s - m_a^2 - m_b^2)(-t + m_b^2 + m_2^2)}{\lambda^{1/2}(s, m_a^2, m_b^2) \lambda^{1/2}(t, m_b^2, m_2^2)}
\end{aligned} \tag{1.37}$$

Exercício 1.8:

Verifique as Eq.(1.34), Eq.(1.35), Eq.(1.36) e Eq.(1.37)

1.3.1 Região Física em s , t e u

Vamos determinar a região fisicamente aceitável no plano st para a reação $a + b \rightarrow 1 + 2$. Vamos assumir que $m_a = m_1 = m$ e $m_b = m_2 = M$. As energias e momentos são dados por:

$$\begin{aligned} E_a^* &= E_1^* = \frac{s + m^2 - M^2}{2\sqrt{s}} \\ E_b^* &= E_2^* = \frac{s + M^2 - m^2}{2\sqrt{s}} \\ p_a^* &= p_b^* = p_1^* = p_2^* \equiv p^* = \frac{\lambda^{1/2}(s, M^2, m^2)}{2\sqrt{s}} \end{aligned} \quad (1.38)$$

O ângulo θ_{a1}^* é obtido da Eq.(1.35):

$$\cos \theta_{a1}^* = 1 + \frac{2st}{\lambda(s, M^2, m^2)} \quad (1.39)$$

e, a variável t :

$$\begin{aligned} t &= -\frac{\lambda(s, M^2, m^2)}{2s}(1 - \cos \theta_{a1}^*) \\ &= -2(p^*)^2(1 - \cos \theta_{a1}^*) \\ &= -4(p^*)^2 \sin(\theta_{a1}^*/2) \end{aligned} \quad (1.40)$$

Podemos obter a relação para u usando:

$$s + t + u = 2M^2 + 2m^2$$

obtendo:

$$u = \frac{(M^2 - m^2)^2}{s} - \frac{\lambda(s, M^2, m^2)}{2s}(1 + \cos \theta_{a1}^*) \quad (1.41)$$

Exercício 1.9:

Mostre as Eq.(1.39), Eq.(1.40) e Eq.(1.41)

As fronteiras da região física podem ser obtidas da relação :

$$-1 \leq \cos \theta_{a1}^* \leq 1$$

O limite superior de t é obtido quando $\cos \theta_{a1}^* = 1$

$$\begin{aligned} t &= 0 \\ u &= 2(M^2 + m^2) - s \end{aligned} \quad (1.42)$$

e o limite inferior de t é obtido quando $\cos \theta_{a1}^* = -1$

$$\begin{aligned} t &= \frac{-\lambda(s, M^2, m^2)}{s} \\ u &= \frac{(M^2 - m^2)^2}{s} \end{aligned} \quad (1.43)$$

Desta forma os limites são dados pela reta Eq.(1.42) e pela hipérbole Eq.(1.43) que possuem assíntotas:

$$\begin{aligned} s &= 0 \\ u &= 0 \quad \text{ou} \quad t = -s + 2M^2 + 2m^2 \end{aligned} \quad (1.44)$$

As curvas Eq.(1.42) e Eq.(1.43) se intersectam em $s = (M^2 \pm m^2)^2$. O sinal positivo corresponde ao limiar da reação .

Os valores máximos e mínimos de t podem ser obtidos da Eq.(1.35) impondo $\cos \theta_{a1}^* = \pm 1$ e usando Eq.(1.34) para escrever as energias e momentos em termos de s :

$$\begin{aligned} t_{\pm} &= m_a^2 + m_1^2 - 2E_a^* E_1^* \pm 2p_a^* p_1^* \\ &= m_a^2 + m_1^2 - \frac{1}{2s} [(s + m_a^2 - m_b^2)(s + m_1^2 - m_2^2) \\ &\quad \pm \lambda^{1/2}(s, m_a^2, m_b^2) \lambda^{1/2}(s, m_1^2, m_2^2)] \end{aligned} \quad (1.45)$$

onde t_- (t_+) é o maior (menor) valor de t . Note que t_+ é sempre negativo e $t_- > t_+$

Exercício 1.10:

Verifique a Eq.(1.45)

1.4 Seção de Choque e Largura de Decaimento

A Seção de Choque para o processo $a + b \rightarrow 1 + \dots + n$ é dada por:

$$d\sigma = \frac{1}{|\vec{\beta}_a - \vec{\beta}_b|} \frac{1}{(2E_a)} \frac{1}{(2E_b)} |\mathcal{M}|^2 \frac{d^3p_1}{2E_1(2\pi)^3} \dots \frac{d^3p_n}{2E_n(2\pi)^3} \cdot (2\pi)^4 \delta^4 [p_a + p_b - (p_1 + \dots + p_n)] S \quad (1.46)$$

ou seja,

$$d\sigma = \frac{1}{|\vec{\beta}_a - \vec{\beta}_b|} \frac{1}{(2E_a)} \frac{1}{(2E_b)} \frac{1}{(2\pi)^{3n-4}} |\mathcal{M}|^2 \prod_{i=1}^n \frac{d^3p_i}{2E_i} \delta^4 \left(p_a + p_b - \sum_{i=1}^n p_i \right) \quad (1.47)$$

onde S é o fator estatístico que leva em conta o fato de haver m partículas idêntica no estado final, *i.e.* :

$$S = \prod_i \frac{1}{m_i!}$$

Podemos ver que:

$$\frac{1}{|\vec{\beta}_a - \vec{\beta}_b|} = \frac{E_a E_b}{[(p_a \cdot p_b)^2 - m_a^2 m_b^2]^{1/2}} = \frac{2E_a E_b}{\lambda^{1/2}(s, m_a^2, m_b^2)} \quad (1.48)$$

Exercício 1.11:

Mostre as duas igualdades da Eq.(1.48). Lembre que $\cos \theta_{ab} = \pi$

e definindo o fator fluxo por:

$$\mathcal{F} = 2(2\pi)^{3n-4} \lambda^{1/2}(s, m_a^2, m_b^2) \quad (1.49)$$

e o espaço de fase diferencial por:

$$d\mathcal{R}_n = \prod_{i=1}^n \frac{d^3 p_i}{2E_i} \delta^4 \left(p_a + p_b - \sum_{i=1}^n p_n \right) \quad (1.50)$$

podemos escrever³:

$$d\sigma = \frac{S}{\mathcal{F}} |\mathcal{M}|^2 d\mathcal{R}_n \quad (1.51)$$

A quantidade \mathcal{M} é chamada de *Amplitude Invariante*. Ela contém toda a informação sobre a dinâmica do processo que esta sendo estudado sendo calculada para um modelo específico através das chamadas *Regras de Feynman*. Podemos ver das Eq.(1.49) e (1.50) que $[\mathcal{F}] = E^2$ e $[\mathcal{R}_n] = E^{2n-4}$. Uma vez que $[\sigma] = E^{-2}$, podemos ver que $[\mathcal{M}] = E^{2-n}$, ou seja, em um processo $2 \rightarrow 2$ a amplitude invariante é adimensional.

Quando a integral em (1.51) é feita sobre todo o espaço de fase de dimensão $3n - 4$ obtemos a *seção de choque total* da reação ; se a integração for restrita a um sub-espaço do espaço de fase temos a *seção de choque diferencial*. Chamamos de *reação exclusiva* aquela na qual a energia e momento de todas as partículas é medido. Numa *reação inclusiva* apenas a energia e momento de algumas das partículas finais são medidos.

A Largura de Decaimento $p \rightarrow p_1 + \dots + p_n$ é dada por:

$$\begin{aligned} d\Gamma &= \frac{1}{2M} |\mathcal{M}|^2 \prod_{i=1}^n \frac{d^3 p_i}{2E_i (2\pi)^3} (2\pi)^4 \delta^4 \left(p - \sum_{i=1}^n p_n \right) S \\ &= \frac{1}{2M} \frac{S}{(2\pi)^{3n-4}} |\mathcal{M}|^2 d\mathcal{R}_n \end{aligned} \quad (1.52)$$

Quando integramos sobre todo o espaço de fase obtemos a largura de decaimento que é o inverso da vida média da partícula. Podemos ver que o

³É importante notar que esta fórmula também é válida para fermions quando adotamos a normalização do spinor de Dirac igual a $2m$, ou seja:

$$\sum_{\pm s} u(p, s) \bar{u}(p, s) = \not{p} + m \quad \text{e} \quad \sum_{\pm s} v(p, s) \bar{v}(p, s) = \not{p} - m$$

mesmo espaço de fase diferencial Eq.(1.50) aparece aqui ocorrendo apenas a troca $p_a + p_b \rightarrow p$ onde $p_{a,b}$ são os quadrimomentos iniciais da colisão e p é o quadrimomento da partícula que decai.

1.5 Espaço de Fase

Em uma reação $2 \rightarrow n$ (*i.e.* $a + b \rightarrow 1 + 2 + \dots + n$) devemos impor a conservação de energia e momento:

$$\begin{aligned} E_a + E_b &= \sum_{i=1}^n E_i \\ \vec{p}_a + \vec{p}_b &= \sum_{i=1}^n \vec{p}_i \end{aligned} \quad (1.53)$$

com,

$$E_j^2 = |\vec{p}_j|^2 + m_j^2, \quad j = a, b, 1, \dots, n$$

Chamamos de *espaço dos momentos* o espaço de $3n$ dimensões dos momentos \vec{p}_i . As condições (1.53) restringem o conjunto de \vec{p}_i possíveis e definem neste espaço um sub-espaço de dimensão $3n - 4$ chamado de *espaço de fase*.

Numa reação $2 \rightarrow n$ existem $3n - 4$ variáveis do estado final ($3n$ componentes de momento menos 4 vínculos (1.53)). Porém, neste caso, o eixo do feixe inicial define uma direção no espaço em relação à qual o processo possui simetria levando a uma variável trivial ϕ . Assim temos $3n - 5$ variáveis essenciais no estado final. Se levarmos em conta o estado inicial, existe mais uma variável essencial que é o quadrado da energia total s levando portanto a um total de $3n - 4$ variáveis essenciais (no processo $2 \rightarrow 2$ estas duas variáveis são s e t).

Vamos nos deter agora ao espaço de fase diferencial. Podemos ver que o elemento de integração $d^3p/2E$ é invariante de Lorentz. Supondo um “boost” na direção de p_z , temos:

$$dp_z = \gamma(dp'_z + \beta dE') = \frac{E}{E'} dp'_z \quad (1.54)$$

Exercício 1.12:

Verifique a Eq.(1.54). Lembre-se que $E'^2 = p'^2 + m^2$ e $E = \gamma(E' + \beta p'_z)$

Desta forma,

$$\frac{d^3 p}{2E} = \frac{dp_x dp_y dp_z}{2E} = \frac{d^3 p'}{2E'}$$

Podemos também escrever o elemento de espaço de fase em forma integral como:

$$\frac{d^3 p}{2E} = \int d^4 p \delta(p^2 - m^2) \Theta(p^0) \quad (1.55)$$

onde a integral é feita sobre todos os valores das componentes p^μ e $\Theta(p^0) = 0(1)$ para $p^0 < (>)0$.

Exercício 1.13:

Escreva $p^2 = (p^0)^2 - \vec{p}^2$ e $E^2 = \vec{p}^2 + m^2$ e use a propriedade da função delta

$$\delta[f(x)] = \frac{1}{|f'(x_0)|} \delta(x - x_0), \quad f(x_0) = 0$$

para mostrar a Eq.(1.55)

Desta forma \mathcal{R}_n Eq.(1.50) pode ser escrito como:

$$\mathcal{R}_n = \int \prod_{i=1}^n d^4 p_i \delta(p_i^2 - m_i^2) \Theta(p_i^0) \delta^4 \left(p_a + p_b - \sum_{i=1}^n p_n \right) \quad (1.56)$$

Em geral omite-se a função $\Theta(p_i^0)$ que apenas denota o fato da energia ser uma quantidade positiva.

1.5.1 Espaço de Fase de Uma Partícula

O espaço de fase de uma partícula é trivial. Utilizando a Eq.(1.50) e Eq.(1.55) o espaço de fase para a reação $p_a + p_b \rightarrow p$, fica:

$$d\mathcal{R}_1 = \int d^4 p \delta(p^2 - m^2) \delta^4(p_a + p_b - p)$$

ou, integrando em d^4p usando a função δ^4 :

$$\mathcal{R}_1 = \delta[(p_a + p_b)^2 - m^2] = \delta(s - m^2) \quad (1.57)$$

1.5.2 Espaço de Fase de Duas Partículas

Vamos agora considerar a integral do espaço de fase de duas partículas:

$$\mathcal{R}_2 = \int d^4p_1 d^4p_2 \delta(p_1^2 - m_1^2) \delta(p_2^2 - m_2^2) \delta^4(p - p_1 - p_2) \quad (1.58)$$

No caso do espalhamento $2 \rightarrow 2$ temos $p = p_a + p_b$ e no caso do decaimento de uma partícula, p é o seu momento.

Integrando em d^4p_2 usando a δ^4 obtendo:

$$\mathcal{R}_2 = \int d^4p_1 \delta(p_1^2 - m_1^2) \delta[(p - p_1)^2 - m_2^2]$$

Lembrando que \mathcal{R}_n é invariante de Lorentz podemos escolher o referencial onde $p = (\sqrt{s}, 0, 0, 0)$ ou seja o CM das partículas iniciais ou o sistema de repouso da partícula que decai ($\sqrt{s} = M$):

$$\mathcal{R}_2 = \int d^4p_1 \delta(p_1^2 - m_1^2) \delta(s - 2\sqrt{s}E_1 + m_1^2 - m_2^2)$$

Usando a Eq.(1.55) temos:

$$\mathcal{R}_2 = \int \frac{d^3p_1}{2E_1} \delta(s - 2\sqrt{s}E_1^* + m_1^2 - m_2^2)$$

Note que não mencionamos a função $\Theta(p_0) = \Theta(\sqrt{s} - m_1 - m_2)$ que aparece na Eq.(1.55). Ela neste caso apenas garante que \mathcal{R}_2 seja nulo abaixo do limiar de produção das partículas 1 e 2 em repouso *i.e.* $\sqrt{s} < m_1 + m_2$. Como

$$d^3p = p^2 dp d\Omega = p E dE d\Omega$$

temos:

$$\mathcal{R}_2 = \int \frac{p_1^* dE_1^* d\Omega_1^*}{2} \delta(s - 2\sqrt{s}E_1^* + m_1^2 - m_2^2)$$

onde, $d\Omega_1^* = \sin\theta d\theta_1^* d\phi_1^*$ descreve a orientação do momento \vec{p}_1^* no sistema CM (repouso) de p . A função δ fixa o o valor de E_1^* e conseqüentemente o modulo do momento p_1^* (ver Eq.(1.34)), *i.e.* :

$$p_1^* = p_2^* = [(E_1^*)^2 - (m_1^*)^2]^{1/2} = \frac{\lambda^{1/2}(s, m_1^2, m_2^2)}{2\sqrt{s}}$$

Desta forma, integrando a função δ , lembrando que $\delta(ax) = (1/a)\delta(x)$ temos:

$$\mathcal{R}_2 = \frac{p_1^*}{4\sqrt{s}} \int d\Omega_1^* = \frac{\lambda^{1/2}(s, m_1^2, m_2^2)}{8s} \int d\Omega_1^* \quad (1.59)$$

Em geral a Amplitude Invariante depende do ângulo θ^* . No entanto, se \mathcal{M} independe de θ^* , chegamos ao resultado final com $\int d\Omega_1^* = 4\pi$:

$$\mathcal{R}_2 = \frac{\pi p_1^*}{\sqrt{s}} = \frac{\pi \lambda^{1/2}(s, m_1^2, m_2^2)}{2s}$$

Utilizando as Eq.(1.51,1.59), a seção de choque de um processo $a + b \rightarrow 1 + 2$ fica:

$$\begin{aligned} d\sigma &= \frac{S}{2(2\pi)^2 \lambda^{1/2}(s, m_a^2, m_b^2)} |\mathcal{M}|^2 d\mathcal{R}_2 \\ &= \frac{S}{2(2\pi)^2 \lambda^{1/2}(s, m_a^2, m_b^2)} |\mathcal{M}|^2 \frac{\lambda^{1/2}(s, m_1^2, m_2^2)}{8s} d\Omega_1^* \end{aligned} \quad (1.60)$$

Portanto:

$$\begin{aligned} \frac{d\sigma}{d\Omega_1^*} &= \frac{S}{64\pi^2 s} \frac{\lambda^{1/2}(s, m_1^2, m_2^2)}{\lambda^{1/2}(s, m_a^2, m_b^2)} |\mathcal{M}|^2 \\ &= \frac{S}{64\pi^2 s} \frac{p_1^*}{p_a^*} |\mathcal{M}|^2 \end{aligned} \quad (1.61)$$

onde $p_{a(1)}^*$ são os momentos iniciais (finais) no CM, dados pela Eq.(1.34).

Em geral é mais interessante termos uma expressão invariante para a seção de choque diferencial. Isto pode ser feito usando a definição de t Eq.(1.32):

$$dt = 2p_a^* p_1^* d(\cos\theta_{a1}^*) = \frac{1}{\pi} p_a^* p_1^* d\Omega_1^*$$

Destá forma:

$$\frac{d\sigma}{dt} = \frac{d\sigma}{d\Omega_1^*} \frac{d\Omega_1^*}{dt} = \frac{\pi}{p_a^* p_1^*} \frac{d\sigma}{d\Omega_1^*}$$

ou seja:

$$\begin{aligned} \frac{d\sigma}{dt} &= \frac{S}{64\pi s} \frac{1}{(p_a^*)^2} |\mathcal{M}|^2 \\ &= \frac{S}{16\pi} \frac{1}{\lambda(s, m_a^2, m_b^2)} |\mathcal{M}|^2 \end{aligned} \quad (1.62)$$

Devemos lembrar que a integral em dt é feita levando em conta os limites Eq.(1.45), ou seja

$$\sigma = \int_{t_+}^{t_-} \frac{d\sigma}{dt}$$

Exercício 1.14:

Suponha que $|\mathcal{M}|^2 = -t/s$. Calcule a seção de choque total neste caso utilizando Eq.(1.61). Compare o resultado obtido quando se utiliza a Eq.(1.62). Considere $m_a = m_1 = 0$ e $m_b = m_2 = m$

Podemos também computar a largura de decaimento Eq.(1.52) de uma partícula de massa M , em repouso, em duas outras *i.e.* $P \rightarrow p_1 + p_2$:

$$\begin{aligned} d\Gamma &= \frac{1}{2M} \frac{S}{(2\pi)^2} |\mathcal{M}|^2 d\mathcal{R}_2 \\ &= \frac{1}{2M} \frac{S}{(2\pi)^2} |\mathcal{M}|^2 \frac{\lambda^{1/2}(M^2, m_1^2, m_2^2)}{8M^2} d\Omega_1^* \\ &= \frac{S}{64\pi^2 M^3} \lambda^{1/2}(M^2, m_1^2, m_2^2) |\mathcal{M}|^2 d\Omega_1^* \\ &= \frac{S}{32\pi^2 M^2} p_1^* |\mathcal{M}|^2 d\Omega_1^* \end{aligned} \quad (1.63)$$

1.5.3 Espaço de Fase de Três Partículas

O espaço de fase para três partículas é:

$$\mathcal{R}_3 = \int \prod_{i=1}^3 \frac{d^3 p_i}{2E_i} \delta^3(\vec{p} - \vec{p}_1 - \vec{p}_2 - \vec{p}_3) \delta(E - E_1 - E_2 - E_3)$$

Vamos escolher o referencial onde $\vec{p} = 0$ e integrar sobre \vec{p}_2 usando a função δ^3 :

$$\mathcal{R}_3 = \int \frac{d^3 p_1 d^3 p_3}{8E_1 E_2 E_3} \delta(\sqrt{s} - E_1 - E_2 - E_3)$$

sendo E_2 dado por:

$$E_2^2 = |\vec{p}_1 + \vec{p}_3|^2 + m_2^2$$

Escrevendo o elemento de integração como:

$$d^3 p_1 d^3 p_3 = (p_1^2 dp_1 d\Omega_1)(p_3^2 dp_3 d\Omega_3) = (p_1 E_1 dE_1 d\Omega_1)[p_3 E_3 dE_3 (d \cos \theta_{13} d\phi_3)]$$

onde Ω_3 descreve a orientação de \vec{p}_3 em relação a \vec{p}_1 e Ω_1 a orientação de \vec{p}_1 em relação a algum eixo.

Podemos assim usar a função δ para integrar em $d \cos \theta_{13}$ usando:

$$\frac{dE_2}{d \cos \theta_{13}} = \frac{p_1 p_3}{E_2}$$

obtendo,

$$\mathcal{R}_3 = \frac{1}{8} \int dE_1 dE_3 d\Omega_1 d\phi_3$$

Podemos também escrever \mathcal{R}_3 em função de s_{12} e s_{23} , definidos anteriormente na Eq.(1.28) ($s = M^2$), usando o Jacobiano:

$$\frac{\partial(E_1, E_3)}{\partial(s_{12}, s_{23})} = \frac{1}{4s}$$

obtendo:

$$\mathcal{R}_3 = \frac{1}{32s} \int ds_{12} ds_{23} d\Omega_1 d\phi_3 \quad (1.64)$$

Devemos notar que no caso da colisão de duas partículas (*i.e.* $p = p_a + p_b$) Ω_1 descreve a orientação de \vec{p}_1 no CM e ϕ_3 a rotação da configuração de todos os momentos em torno de um eixo. Para o caso do decaimento como não existe um eixo preferencial (imagine a partícula em repouso) podemos integrar em $d\Omega_1$ e $d\phi_3$ obtendo:

$$\mathcal{R}_3 = \pi^2 \int dE_1 dE_3 = \frac{\pi^2}{4s} \int ds_1 ds_2$$

Desta forma a largura de decaimento Eq.(1.52) fica:

$$\begin{aligned}\Gamma &= \frac{S}{(2\pi)^3} \frac{1}{8M} \int |\mathcal{M}|^2 dE_1 dE_3 \\ &= \frac{S}{(2\pi)^3} \frac{1}{32M^3} \int |\mathcal{M}|^2 ds_{12} ds_{23}\end{aligned}\quad (1.65)$$

Podemos notar que a distribuição de espaço de fase:

$$\frac{d\mathcal{R}_3}{ds_{12} ds_{23}} = \frac{\pi^2}{4s}$$

é constante para s fixo. Desta forma se os dados de um experimento de decaimento forem “plotados” no plano $s_{12} \times s_{23}$ a densidade de pontos será proporcional ao modulo ao quadrado da amplitude invariante. Ou, dito de outra maneira, a não uniformidade no “plot” fornece informação sobre a dinâmica do processo. Por exemplo, no caso do decaimento $D \rightarrow K\pi\pi$, o aparecimento de bandas quando $m_{(K\pi)} = m_{K^*}$, reflete o aparecimento do canal de decaimento $D \rightarrow K^*\pi \rightarrow K\pi\pi$. Esta distribuição é chamada de *Dalitz Plot*.

A região física do Dalitz Plot pode ser determinada considerando s_{12} para o caso em que \vec{p}_1 é paralelo ou antiparalelo a \vec{p}_1 , ou seja:

$$\begin{aligned}s_{12}^\pm &= m_1^2 + m_2^2 + 2(E_1^r E_2^r \pm |\vec{p}_1^r| |\vec{p}_2^r|) \\ &= m_1^2 + m_2^2 + \frac{1}{2s_{23}} [(M^2 - s_{23} - m_1^2)(s_{23} + m_2^2 - m_3^2) \\ &\quad \pm \lambda^{1/2}(M^2, s_{23}, m_1^2) \lambda^{1/2}(s_{23}, m_2^2, m_3^2)]\end{aligned}\quad (1.66)$$

No caso em que apenas m_2 é diferente de zero a Eq.(1.66) impõe os limites:

$$\frac{M^2 m_2^2}{s_{23}} \leq s_{12} \leq M^2 + m_2^2 - s_{23}$$

e, no caso em que todas as massas são nulas, temos:

$$0 \leq s_{12} \leq M^2 - s_{23}$$

As igualdades determinam as fronteiras do Dalitz Plot. No primeiro caso temos:

$$\begin{aligned} s_{23} &= \frac{M^2 m_2^2}{s_{12}} \\ s_{23} &= M^2 + m_2^2 - s_{12} \end{aligned} \tag{1.67}$$

e para o caso de todas as massas nulas:

$$\begin{aligned} s_{12} &= 0 \\ s_{23} &= 0 \\ s_{23} &= M^2 - s_{12} \end{aligned} \tag{1.68}$$

Bibliografia

- [1] L.D. Landau e E.M. Lifshitz, “The Classical Theory of Fields”, (Pergamon Press, 1975)
- [2] E. Byckling e K. Kajantie, “Particle Kinematics”, (John Wiley & Sons, 1973)
- [3] J.D. Bjorken e S.D. Drell, “Relativistic Quantum Mechanics” (McGraw-Hill, 1964)
- [4] Particle Data Group, ”Review of Particle Properties” Phys. Lett. **239B**, 1 (1990)