

Simetrias na Física Clássica

Henrique Fleming

29-12-2001

1 Introdução

O sistema que vamos estudar é caracterizado por uma densidade lagrangeana \mathcal{L} . Por enquanto estaremos restritos ao espaço-tempo de Minkowski. A ação clássica, então, é:

$$S = \int d^4x \mathcal{L}(\phi, \partial_\mu \phi), \quad (1)$$

onde tomamos \mathcal{L} como função de alguns campos $\Phi(x)$ e de suas primeiras derivadas $\partial_\mu \phi(x)$. Começaremos supondo que os campos $\phi(x)$ sejam escalares, para revelar mais claramente a estrutura do método.

Uma transformação infinitesimal dos campos

$$\phi(x) \rightarrow \phi'(x) = \phi(x) + \delta\phi(x) \quad (2)$$

induz uma variação infinitesimal $\delta\mathcal{L}$ na densidade lagrangeana. Diz-se que a transformação é uma simetria quando é possível mostrar, *sem o uso das equações do movimento*, que

$$\delta\mathcal{L} = \partial_\mu \Lambda^\mu \quad (3)$$

onde Λ^μ é um quadrivetor.

Comentários:

(i) “Sem o uso das equações de movimento”, ou seja, para todas as configurações, e não somente a configuração que a natureza escolhe.

(ii) É isto que permite que o conceito (de simetria) tenha valor na mecânica quântica, pois ali não há a “configuração que a natureza escolhe”. No formalismo de Feynman o propagador é uma soma sobre todas as configurações concebíveis. Logo, a simetria, como definida no texto, é uma simetria do propagador.

Exemplo 1:

$\mathcal{L} = \lambda \phi^* \phi$ (O asterisco * representa o complexo conjugado).

A transformação infinitesimal

$$\delta\phi(x) = i\alpha\phi(x) \quad (\alpha \text{ real}) \quad (4)$$

é uma simetria. de fato,

$$\delta\mathcal{L} = \lambda(\delta\phi^*)\phi + \lambda\phi^*\delta\phi = \lambda(-i\alpha\phi^*)\phi + \lambda\phi^*(i\alpha\phi) \quad (5)$$

ou

$$\delta\mathcal{L} = 0 \quad (6)$$

significando que $\Lambda^\mu = 0$. Simetrias desse tipo ($\Lambda^\mu = 0$) são ditas *simetrias internas*.

Exemplo 2: translações.

Uma translação das coordenadas

$$x'^\mu = x^\mu - \epsilon^\mu \quad (\epsilon^\mu \text{ constante}) \quad (7)$$

induz nos campos $\phi(x)$ uma transformação $\delta\Phi(x)$ que calcularemos agora. Como $\phi(x)$ é escalar,

$$\phi'(x') = \phi(x) \quad (8)$$

Por outro lado, expansão em potências de ϵ^μ dá

$$\begin{aligned} \phi'(x') &= \phi'(x) + (x' - x)^\lambda \partial_\lambda \phi' \\ &= \phi'(x) - \epsilon^\lambda \partial_\lambda \phi \end{aligned} \quad (9)$$

de maneira que

$$\delta\phi(x) = \phi'(x) - \phi(x) = \epsilon^\lambda \partial_\lambda \phi \quad (10)$$

Suponha que

$$\mathcal{L}(x) = \frac{1}{2} \partial^\mu \phi \partial_\mu \phi - \frac{m^2}{2} \phi^2 \quad (11)$$

$$\delta\mathcal{L}(x) = \frac{1}{2} (\partial^\mu \delta\phi) \partial_\mu \phi + \frac{1}{2} \partial^\mu \partial_\mu (\delta\phi) - m^2 \phi \delta\phi$$

$$\delta\mathcal{L}(x) = \partial^\mu \phi \partial_\mu (\delta\phi) - m^2 \phi \delta\phi$$

$$\delta\mathcal{L}(x) = \partial_\mu \phi \partial^\mu (\epsilon^\lambda \partial_\lambda \phi) - m^2 \phi (\epsilon^\lambda \partial_\lambda \phi) \quad (12)$$

$$\delta\mathcal{L}(x) = \epsilon^\lambda \partial_\lambda \mathcal{L} = \partial_\lambda (\epsilon^\lambda \mathcal{L}) = \partial_\lambda \Lambda^\lambda \quad (13)$$

o que mostra que translações são simetrias do sistema descrito pela lagrangeana exibida.

2 O teorema de Noether

O teorema de Noether afirma que a cada simetria contínua corresponde uma corrente que satisfaz uma equação de continuidade, ou, equivalentemente, uma quantidade que é conservada. Além disso, o teorema fornece uma expressão explícita para a corrente.

Seja $\delta\Phi$ uma transformação de simetria. Então existe Λ^μ tal que

$$\delta\mathcal{L}(x) = \partial_\mu \Lambda^\mu \quad (14)$$

Um cálculo independente de $\delta\mathcal{L}$, desta vez usando as equações de movimento, será realizado agora.

$$\delta\mathcal{L} = \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial\phi}\delta\phi + \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu\phi)}\partial_\mu\delta\phi \quad (15)$$

As equações de movimento são

$$\frac{\partial\mathcal{L}}{\partial\phi} = \partial_\mu \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu\phi)} \quad (16)$$

que, usadas em (15), dão

$$\delta\mathcal{L} = \partial_\mu \left(\frac{\partial\mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu\phi)} \right) \delta\phi + \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu\phi)} \partial_\mu\delta\phi \quad (17)$$

ou seja,

$$\delta\mathcal{L} = \partial_\mu \left(\frac{\partial\mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu\phi)} \delta\phi \right) \quad (18)$$

Subtraíndo (18) de (14), tem-se

$$\partial_\mu \left(\Lambda^\mu - \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu\phi)} \delta\phi \right) = 0 \quad (19)$$

que é o teorema de Noether. A quantidade

$$J^\mu \equiv \Lambda^\mu - \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu\phi)} \delta\phi \quad (20)$$

é a corrente de Noether associada à simetria $\delta\phi$.

2.1 Exemplo 1: translações

Vimos que, neste caso,

$$\Lambda^\mu = \epsilon^\mu \mathcal{L} \quad (21)$$

$$\delta\phi = \epsilon^\nu \partial_\nu \phi \quad (22)$$

A equação (20) dá, então,

$$J^\mu = -\epsilon^\nu \left\{ \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu\phi)} \partial_\nu \phi - \delta^\mu_\nu \mathcal{L} \right\} , \quad (23)$$

que é a corrente de Noether. Como os ϵ^ν são constantes arbitrárias, a lei de conservação

$$\partial_\mu J^\mu = 0 \quad (24)$$

pode ser escrita

$$\partial_\mu T^\mu_\nu = 0 \quad (25)$$

onde

$$T^\mu_\nu = \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu\phi)} \partial_\nu \phi - \delta^\mu_\nu \mathcal{L} , \quad (26)$$

que reconhecemos como o tensor de momento-energia canônico.

2.2 Exemplo 2: transformações de Lorentz

As transformações infinitesimais de Lorentz

$$x'^{\mu} = x^{\mu} + \omega^{\mu}_{\nu} x^{\nu} \quad (27)$$

com $\omega^{\mu\nu} = -\omega^{\nu\mu}$ constantes, são um caso particular das transformações infinitesimais gerais

$$x'^{\mu} = x^{\mu} + \epsilon^{\mu}(x) \quad (28)$$

onde $\epsilon^{\mu}(x)$ é um campo vetorial infinitesimal. Para um escalar, temos

$$\delta\phi(x) = -\epsilon^{\lambda}(x)\partial_{\lambda}\phi(x) . \quad (29)$$

Supondo que $\mathcal{L}(x)$ seja um escalar sob essas transformações, temos ainda

$$\delta\mathcal{L}(x) = -\epsilon^{\lambda}(x)\partial_{\lambda}\mathcal{L}(x) . \quad (30)$$

Para transformações de Lorentz temos, respectivamente,

$$\delta\phi(x) = -\omega^{\lambda}_{\nu} x^{\nu} \partial_{\lambda}\phi(x) \quad (31)$$

$$\delta\mathcal{L}(x) = -\omega^{\lambda}_{\nu} x^{\nu} \partial_{\lambda}\mathcal{L}(x) . \quad (32)$$

Como $\omega^{\mu\nu}$ é antissimétrico, temos

$$\partial_{\lambda}(-\omega^{\lambda}_{\nu} x^{\nu} \mathcal{L}) = -\omega^{\lambda}_{\nu} \delta^{\nu}_{\lambda} \mathcal{L} - \omega^{\lambda}_{\nu} x^{\nu} \partial_{\lambda}\mathcal{L} \quad (33)$$

$$= -\omega^{\lambda}_{\lambda} \mathcal{L} - \omega^{\lambda}_{\nu} x^{\nu} \partial_{\lambda}\mathcal{L} \quad (34)$$

$$= 0 - \omega^{\lambda}_{\nu} x^{\nu} \partial_{\lambda}\mathcal{L} \quad (35)$$

e então

$$\delta\mathcal{L}(x) = \partial_{\lambda}(-\omega^{\lambda}_{\nu} x^{\nu} \mathcal{L}) = \partial_{\lambda}\Lambda^{\lambda} . \quad (36)$$

A equação de continuidade de Noether então é:

$$\partial_{\mu} \left\{ -\omega^{\mu}_{\nu} x^{\nu} \mathcal{L} + \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial(\partial_{\mu}\phi)} - \omega^{\lambda}_{\beta} x^{\beta} \partial_{\lambda}\phi(x) \right\} = 0 \quad (37)$$

que pode ser escrita

$$\omega^{\lambda\beta} \partial_{\mu} \left\{ x_{\beta} \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial(\partial_{\mu}\phi)} \partial_{\lambda}\phi - \delta^{\mu}_{\lambda} x_{\beta} \mathcal{L} \right\} = 0 \quad (38)$$

ou

$$\omega^{\lambda\beta} \partial_{\mu} \{ x_{\beta} T^{\mu}_{\lambda} \} = 0 , \quad (39)$$

onde T^{μ}_{λ} é o tensor de momento-energia canônico. Mas os $\omega^{\lambda\beta}$ não são inteiramente arbitrários, já que são antissimétricos. Então, da equação acima, segue apenas que a parte antissimétrica do termo em colchete (antissimétrica em $\lambda \leftrightarrow \beta$) é nula. Logo,

$$\partial_{\mu} \{ x_{\beta} T^{\mu}_{\lambda} - x_{\lambda} T^{\mu}_{\beta} \} = 0 , \quad (40)$$

que usualmente é escrita

$$\partial_\mu M^\mu_{\beta\lambda} = 0 \quad (41)$$

onde

$$M^\mu_{\beta\lambda} = x_\beta T^\mu_\lambda - x_\lambda T^\mu_\beta \quad (42)$$

é o tensor de momento angular.

2.3 Exemplo 3: Eletromagnetismo

O campo eletromagnético livre é um campo eletromagnético na ausência de fontes, isto é, com $\vec{j} = 0$ e $\rho = 0$. Por exemplo, uma onda eletromagnética se propagando numa região do espaço onde não há cargas. É descrito pela densidade lagrangeana

$$\mathcal{L} = -\frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu} \quad (43)$$

com

$$F_{\mu\nu} = \partial_\mu A_\nu - \partial_\nu A_\mu . \quad (44)$$

No formalismo canônico as variáveis são os A_μ . Sob translações temos

$$\delta A_\mu(x) = -\epsilon^\lambda \partial_\lambda A_\mu(x) \quad (45)$$

$$\delta \mathcal{L} = \partial_\lambda (-\epsilon^\lambda \mathcal{L}) \quad (46)$$

e a corrente de Noether então é

$$J^\mu = -\epsilon^\mu \mathcal{L} + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu A_\nu)} \epsilon^\lambda \partial_\lambda A_\nu . \quad (47)$$

Como

$$\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu A_\nu)} = -F^{\mu\nu} , \quad (48)$$

podemos escrever

$$J^\mu = -\epsilon^\mu \mathcal{L} - F^{\mu\nu} \epsilon^\lambda \partial_\lambda A_\nu . \quad (49)$$

A lei de conservação

$$\partial_\mu J^\mu = 0 \quad (50)$$

pode ser escrita

$$\partial_\mu J^\mu = \epsilon^\lambda \partial_\mu (-F^{\mu\nu} \partial_\lambda A_\nu - \delta^\mu_\lambda \mathcal{L}) = 0 , \quad (51)$$

e o tensor

$$T^\mu_\lambda = -F^{\mu\nu} \partial_\lambda A_\nu - \delta^\mu_\lambda \mathcal{L} \quad (52)$$

é o tensor de momento-energia canônico. Há três comentários a fazer:

(i) O tensor não é independente de gauge. De fato, sob a transformação de gauge

$$A_\nu \rightarrow A_\nu + \partial_\nu \Lambda \quad (53)$$

temos

$$T^\mu{}_\lambda \rightarrow T'^\mu{}_\lambda = -F^{\mu\nu}\partial_\lambda(A_\nu + \partial_\nu\Lambda) - \delta^\mu{}_\lambda\mathcal{L} \quad (54)$$

$$T'^\mu{}_\lambda = T^\mu{}_\lambda - F^{\mu\nu}\partial_\lambda\partial_\nu\Lambda \quad (55)$$

$$\partial_\mu T'^\mu{}_\lambda = \partial_\mu T^\mu{}_\lambda - \partial_\mu(F^{\mu\nu}\partial_\lambda\partial_\nu\Lambda) \quad (56)$$

$$\partial_\mu T^\mu{}_\lambda = 0 - F^{\mu\nu}\partial_\mu\partial_\lambda\partial_\nu\Lambda = 0 \quad (57)$$

onde usamos as equações de Maxwell $\partial_\mu F^{\mu\nu} = 0$ e a antissimetria de $F^{\mu\nu}$ contraída com a simetria de $\partial_\mu\partial_\nu\Lambda$. Não só $T'^\mu{}_\lambda$ satisfaz a mesma equação de continuidade que $T^\mu{}_\lambda$: as quantidades conservadas são também as mesmas.

$$\begin{aligned} \int d^3x T'^0{}_\lambda &= \int d^3x T^0{}_\lambda - \int d^3x F^{0i}\partial_\lambda\partial_i\Lambda \\ &= \int d^3x T^0{}_\lambda - \int d^3x\partial_\nu(F^{0\nu}\partial_\lambda\Lambda) \end{aligned} \quad (58)$$

onde usamos de novo as equações de Maxwell ($\partial_\nu F^{0\nu} = 0$).

(ii) O tensor não é simétrico, i.é,

$$T^{\mu\nu} \neq T^{\nu\mu}. \quad (59)$$

Embora isto não seja crucial, põe problemas para a teoria de Einstein da gravitação, onde o segundo membro da equação fundamental é o tensor de momento-energia, e o primeiro termo é simétrico. A ausência de simetria é ainda indesejável porque a expressão para o momento angular, em termos do momento linear, não fica tão elegante. Mas é assim que a natureza é! Suponha que $T_{\mu\nu}$ fosse sempre simétrico. Então,

$$\begin{aligned} \partial^\mu(X_\beta T_{\mu\lambda} - x_\lambda T_{\mu\beta}) &= \delta^\mu{}_\beta T_{\mu\lambda} + x_\beta\partial^\mu T_{\mu\lambda} - \delta^\mu{}_\lambda T_{\mu\beta} - x_\lambda\partial^\mu T_{\mu\beta} \\ &= T_{\beta\lambda} - T_{\lambda\beta} + x_\beta\partial^\mu T_{\mu\lambda} - x_\lambda\partial^\mu T_{\mu\beta} \\ &= x_\beta\partial^\mu T_{\mu\lambda} - x_\lambda\partial^\mu T_{\mu\beta} \end{aligned} \quad (60)$$

e a conservação do momento linear implicaria sempre na conservação do momento angular, o que não pode ser, já que são associadas a transformações por parâmetros independentes.

(iii) É costume trabalhar com um tensor de momento-energia modificado (mas equivalente, no sentido de que os momentos $P^\mu = \int d\sigma_\lambda T^{\mu\lambda}$ são os mesmos) e simétrico, chamado de tensor de Belinfante-Rosenfeld. Retomamos a relação

$$\delta A_\nu(x) = -\epsilon^\lambda\partial_\lambda A_\nu(x) \quad (61)$$

e somamos a ela, e subtrímos, $-\epsilon^\lambda\partial_\nu A_\lambda$. Temos

$$\delta A_\nu(x) = -\epsilon^\lambda(\partial_\lambda A_\nu - \partial_\nu A_\lambda) - \epsilon^\lambda\partial_\nu A_\lambda \quad (62)$$

Usando esta expressão na corrente de Noether, tem-se

$$J^\mu = -\epsilon^\mu\mathcal{L} - \epsilon^\lambda F^{\mu\nu}(F_{\lambda\nu} + \partial_\nu A_\lambda) \quad (63)$$

e a lei de conservação é

$$0 = \partial_\mu J^\mu = \epsilon^\lambda\partial_\mu(-F^{\mu\nu}F_{\lambda\nu} - \delta^\mu{}_\lambda\mathcal{L}) - \epsilon^\lambda\partial_\mu(F^{\mu\nu}\partial_\nu A_\lambda) \quad (64)$$

Mas, no último termo, $\partial_\mu F^{\mu\nu} = 0$ (Maxwell) e $F^{\mu\nu}\partial_\mu\partial_\nu A_\lambda = 0$ (simetria). Logo,

$$T'^\mu{}_\lambda = -F^{\mu\nu}F_{\lambda\nu} - \delta^\mu{}_\lambda\mathcal{L} \quad (65)$$

satisfaz

$$\partial_\mu T'^\mu{}_\lambda = 0 \quad (66)$$

bem como $T'^{\mu\lambda} = T'^{\lambda\mu}$. Tem-se ainda que

$$\int d^3x T'^0{}_\mu = \int d^3x T^0{}_\mu \quad (67)$$

É este $T'^\mu{}_\lambda$ que é denominado tensor de Belinfante- Rosenfeld.