

⚡ Eletromagnetismo - Aula 6 ⚡

... Um ponto sobre a última aula ...

Se é invariante quanto aos parâmetros ξ que se escolhe para a parametrização:

$$S = -m \int d\xi \sqrt{-\eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\xi} \frac{dx^\nu}{d\xi}}$$

$$\begin{aligned} \xi \rightarrow \tilde{\xi}(\xi) \\ \rightarrow -m \int \frac{d\xi}{d\tilde{\xi}} d\tilde{\xi} \sqrt{-\eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\xi} \frac{dx^\nu}{d\xi}} \\ = -m \int d\tilde{\xi} \sqrt{-\eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\tilde{\xi}} \frac{dx^\nu}{d\tilde{\xi}}} \quad \blacksquare \end{aligned}$$

... Outros pontos: Como obter a ação para uma partícula de $m=0$?

Introduza $e(\xi)$ $\rightarrow \dot{x}^2 = \eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\xi} \frac{dx^\nu}{d\xi}$

$$\hookrightarrow \tilde{S} = \frac{1}{2} \int d\xi (e^{-1} \dot{x}^2 - m^2 e)$$

$\hookrightarrow e$ é não propagante / não-dinâmico

Eqs de movimento de $(e(\xi))$: $\frac{dL}{de} = 0$ $\frac{d}{d\xi} \left(\frac{dL}{de} \right) = 0$

$$\frac{dL}{de} = 0 \rightarrow m^2 e^2 + \dot{x}^2 = 0$$

$$e^2 = -\dot{x}^2 / m^2$$

$$\tilde{S} = \frac{1}{2} \int d\xi \left(\sqrt{\frac{-m^2}{\dot{x}^2}} \dot{x}^2 - m \sqrt{\frac{-\dot{x}^2}{m^2}} \right) =$$

$$= -m \int d\xi \sqrt{-\dot{x}^2} \quad \checkmark$$

\hookrightarrow Equivalente à outra ação

Exercício:

P/ uma partícula de $m=0$
a ação é $\tilde{S} = \frac{1}{2} \int ds (e^{-1} \dot{x}^2)$.

Encontre as equações do movimento

P/ X^μ

e veja que $v=c$

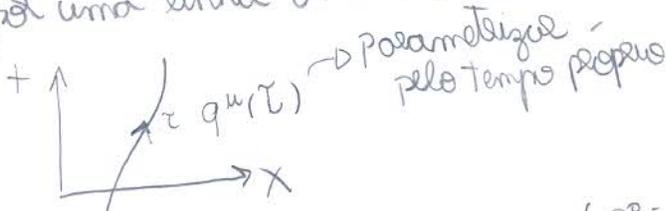
... Na última aula falamos de promediação e completamente e encontramos $n^\mu(x) = (n^0(x), \vec{n}(x))$ \rightarrow coseno de n^μ
densidade de $n^\mu \leftarrow \hookrightarrow x = (t, \vec{x}) = X^\mu$

Em $SO(1,3)$

\hookrightarrow 1 partícula na origem: $\begin{cases} n(t, \vec{x}) = \delta(\vec{x}) \\ \int d^3x n(t, \vec{x}) = 1 \end{cases}$

Generaliza para o caso relativístico

\hookrightarrow Supor uma linha de mundo:



P/ uma partícula na origem: $q^\mu(\tau) = \begin{cases} q^0 = \tau \rightarrow \text{só o tempo passa.} \\ \vec{q} = \vec{0} \rightarrow \text{passa na origem} \end{cases}$
 \downarrow
 (q^0, \vec{q})

Sabemos que $d\tau^2 = -\eta_{\mu\nu} dq^\mu dq^\nu$

$$\delta^3(\vec{x}) = \int \delta^3(x) d\tau d(x^0 - q^0(\tau)) =$$

$$= \int d\tau \frac{dq^0}{d\tau} \delta(x^0 - q^0(\tau)) \delta^3(\vec{x} - \vec{q}(\tau)) =$$

$\frac{dq^0}{d\tau} = 1$ $\rightarrow \vec{q}(\tau) = \vec{0}$

$$= \int d\tau \frac{dq^0}{d\tau} \delta^4(x - q(\tau))$$

$\hookrightarrow \delta^4(x - q(\tau))$ é um escalar de $SO(1,3)$

É assim para termos $\delta(\vec{x})$ p/ $\delta^4(x-q(\tau))$ em $SO(1,3)$

Logo podemos completar:

$$\rightarrow n^\mu(x) = \int d\tau \frac{dq^\mu}{d\tau} \delta^4(x-q(\tau))$$

↳ vetor solo $SO(1,3)$

Generalização p/ mais partículas.

$$\rightarrow n^\mu(x) = \sum_a \int d\tilde{\tau}_a \frac{dq_a^\mu}{d\tilde{\tau}_a} \delta^4(x-q_a(\tilde{\tau}_a))$$

$$\rightarrow J^\mu(x) = \sum_a \int d\tilde{\tau}_a \frac{dq_a^\mu}{d\tilde{\tau}_a} \delta^4(x-q_a(\tilde{\tau}_a))$$

↳ corrente de n^μ

Mas queremos tensor corrente de cargas e não de n^μ

↳ Introduzimos a carga

$$f^\mu(x) = \sum_a e_a \int d\tilde{\tau}_a \frac{dq_a^\mu}{d\tilde{\tau}_a} \delta^4(x-q_a(\tilde{\tau}_a))$$

↳ Corrente eletromagnética

Vamos pensar sobre conservação:

$$\frac{d}{dt} n(t, \vec{x}) = 0 \quad (\text{N-Relativístico})$$

$$\downarrow$$
$$\partial_\mu n^\mu = 0 \quad \partial_\mu J^\mu = 0 \quad (\text{Variação Relativística})$$

$$\frac{\partial}{\partial x^\mu} n^\mu = 0$$

$$\hookrightarrow \partial_\mu n^\mu(x) = \frac{\partial}{\partial x^\mu} n^\mu(x) = \frac{\partial}{\partial t} n^0 + \frac{\partial}{\partial x^i} n^i =$$

$$= \boxed{\frac{\partial}{\partial t} n^0 + \vec{\nabla} \cdot \vec{n} = 0} \quad \text{Equação de conservação}$$

Exercício: Repetir essa análise para uma densidade de energia $\rho(t, \vec{x})$

\hookrightarrow Solos à $SO(1,3)$

\rightarrow Agora podemos voltar ao problema de estender a ação para caso com um potencial $V(\vec{x})$:

$$d^4 V(\vec{x}) \xrightarrow{\text{problema}} d^4 A_0(t, \vec{x}) \xrightarrow{\text{completando}} d^4 A_0(t, \vec{x}) + dX^i A_i(t, \vec{x}) =$$

$$= dX^i A_0(x) + dX^i A_i(x) = \boxed{dX^\mu A_\mu(x)} \quad \rightarrow \text{Invariante sob } SO(1,3) \checkmark$$

\rightarrow E podemos escrever:

$$S = \int (-m \sqrt{\eta_{\mu\nu} dX^\mu dX^\nu} + A_\mu(x) dX^\mu)$$

\rightarrow Invariante sob $SO(1,3)$ \checkmark

\hookrightarrow Mas pra podermos adotar isso ainda precisamos checar se se reduz ao caso relativístico e se as equações do movimento provenientes dessa ação

fazem sentido

→ Eq do movimento:

$$S = -m \int d\xi \underbrace{\sqrt{-\eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\xi} \frac{dx^\nu}{d\xi}}}_{\textcircled{I}} + \int d\xi \underbrace{\frac{dx^\mu}{d\xi} A_\mu(x(\xi))}_{\textcircled{II}}$$

$$\delta S = 0$$

$$\textcircled{I} \delta \left(-m \int d\xi \sqrt{-1} \right) = m \int d\tau \eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\tau} \frac{d}{d\tau} \delta x^\nu =$$

$$= -m \int d\tau \eta_{\mu\nu} \left(\frac{d^2 x^\mu}{d\tau^2} \right) \delta x^\nu$$

$$\textcircled{II} \delta \left(\int d\xi A_\mu(x(\xi)) \frac{dx^\mu}{d\xi} \right) =$$

$$\stackrel{\tau = \xi}{=} \int d\tau \left(A_\mu \frac{d}{d\tau} x^\mu + (\partial_\nu A_\mu) \delta x^\nu \frac{dx^\mu}{d\tau} \right) =$$

$$= \int -d\tau \left(\frac{dA_\mu}{d\tau} \right) \delta x^\mu + \int d\tau (\partial_\nu A_\mu) \frac{dx^\mu}{d\tau} \delta x^\nu =$$

$$\hookrightarrow (\partial_\nu A_\mu) \frac{dx^\nu}{d\tau}$$

$$= \int d\tau \left(-(\partial_\nu A_\mu) \frac{dx^\nu}{d\tau} \delta x^\mu + (\partial_\nu A_\mu) \frac{dx^\mu}{d\tau} \delta x^\nu \right) =$$

$$= \int d\tau \underbrace{(\partial_\mu A_\nu - \partial_\nu A_\mu) \frac{dx^\nu}{d\tau} \delta x^\mu}_{\textcircled{III}}$$

$$\textcircled{III} \boxed{F_{\mu\nu} = \frac{\partial}{\partial x^\mu} A_\nu - \frac{\partial}{\partial x^\nu} A_\mu}$$

→ tensor de ordem 2 solo

SO(1,3)

Antissimétrico

$$(F_{\mu\nu} = -F_{\nu\mu})$$

fontes ① e ② :

$$\delta S = 0 \Rightarrow \int d\tau \left(-m \eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\tau} \delta x^\nu + F_{\mu\nu} \frac{dx^\nu}{d\tau} \delta x^\mu \right) = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow m \frac{d^2 x^\mu}{d\tau^2} = F^\mu{}_\nu \frac{dx^\nu}{d\tau} \equiv f^\mu$$

Exercício ↙

$$\hookrightarrow F^\mu{}_\nu \equiv \eta^{\mu\lambda} F_{\lambda\nu}$$

↘ Força de Lorentz