

Análisis de la estructura de norma de una teoría con dimensiones extra compactas

Alicia López



1. Campos de norma

Lagrangiana de Yang-Mills

Hamiltonización y análisis de constricciones

Simetrías

2. Espacio tiempo con dimensiones extra

Espacio tiempo cuadridimensional

Espacio tiempo con una y dos dimensiones extra compactas

3. Teorías de Yang-Mills en dimensiones extra

Lagrangiana y sus simetrías

Hamiltonización y análisis de constricciones v.1

Compactificación

Hamiltonización y análisis de constricciones v.2

Transformación canónica y simetrías



En una teoría de campos el sistema es descrito en términos de funciones $\Psi(x)$ del espacio tiempo $x = (x^0, \vec{x})$

La acción se define en terminos de la densidad lagrangiana

$$\mathcal{L} = \mathcal{L}(\phi(x), \partial_\mu \phi(x))$$

En una teoría de norma, la solución general contiene funciones arbitrarias del espacio tiempo, entonces las variables canónicas no son todas independientes i.e. existen constricciones.



Las teorías de norma son invariantes bajo

Transformaciones abelianas \longrightarrow Grupos de transformaciones que conmutan

$$[T^a, T^b] = 0$$

Transformaciones no abelianas \longrightarrow Grupos de transformaciones que no conmutan

$$[T^a, T^b] = f^{abc} T^c$$

Campos de norma

$$A_{\mu} = A_{\mu}^a T^a$$

\uparrow funciones del espacio tiempo \uparrow generadores de las transformaciones



Las teorías de norma son invariantes bajo

Transformaciones abelianas \longrightarrow Grupos de transformaciones que conmutan

$$[T^a, T^b] = 0$$

Transformaciones no abelianas \longrightarrow Grupos de transformaciones que no conmutan

$$[T^a, T^b] = f^{abc} T^c$$

Campos de norma

$$A_{\mu} = A_{\mu}^a T^a$$

\uparrow funciones del espacio tiempo \uparrow generadores de las transformaciones



Las teorías de norma son invariantes bajo

Transformaciones abelianas \longrightarrow Grupos de transformaciones que conmutan

$$[T^a, T^b] = 0$$

Transformaciones no abelianas \longrightarrow Grupos de transformaciones que no conmutan

$$[T^a, T^b] = f^{abc} T^c$$

Campos de norma

$$A_{\mu} = A_{\mu}^a T^a$$

\uparrow funciones del espacio tiempo \uparrow generadores de las transformaciones



Interacciones fundamentales del modelo estándar de partículas elementales

Electromagnética

\mathcal{B}

Débil

W^+, W^-, Z

Fuerte

G^a



Sea $A_\mu^a(x)$ un campo de norma, la Lagrangiana de Yang-Mills es

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

dónde

x son las coordenadas de M^4

$$\mu, \nu = 0, 1, 2, 3$$

$$a = 1, \dots, r$$

$$F_{\mu\nu}^a = \partial_\mu A_\nu^a - \partial_\nu A_\mu^a + g f^{abc} A_\mu^b A_\nu^c$$

Sea $A_\mu^a(x)$ un campo de norma, la Lagrangiana de Yang-Mills es

$$L = -\frac{1}{4} F_{\mu\nu}^a(x) F^{\mu\nu a}(x)$$

dónde

x son las coordenadas de M^4 ← espacio de Minkowski

$$\mu, \nu = 0, 1, 2, 3$$

$$a = 1, \dots, r$$

$$F_{\mu\nu}^a = \partial_\mu A_\nu^a - \partial_\nu A_\mu^a + g f^{abc} A_\mu^b A_\nu^c$$

Sea $A_\mu^a(x)$ un campo de norma, la Lagrangiana de Yang-Mills es

$$L = -\frac{1}{4} F_{\mu\nu}^a(x) F^{\mu\nu a}(x)$$

dónde

x son las coordenadas de M^4

$\mu, \nu = 0, 1, 2, 3$

índice de norma $\rightarrow \alpha = 1, \dots, r$ \leftarrow dimensión del grupo de norma

$$F_{\mu\nu}^a = \partial_\mu A_\nu^a - \partial_\nu A_\mu^a + g f^{abc} A_\mu^b A_\nu^c$$

Sea $A_\mu^a(x)$ un campo de norma, la Lagrangiana de Yang-Mills es

$$L = -\frac{1}{4} F_{\mu\nu}^a(x) F^{\mu\nu a}(x)$$

dónde

x son las coordenadas de M^4

$\mu, \nu = 0, 1, 2, 3$

$a = 1, \dots, r$

$$F_{\mu\nu}^a = \partial_\mu A_\nu^a - \partial_\nu A_\mu^a + g \overset{abc}{f} A_\mu^b A_\nu^c$$

Curvatura \nearrow $F_{\mu\nu}^a$

Constante de acoplamiento \uparrow g

Constantes de estructura \downarrow f^{abc}

La acción es $S = \int d^4x \mathcal{L}$

y es invariante bajo la transformación de norma infinitesimal

$$\delta A_\mu^a = D_\mu^{ab} \alpha^b(x)$$

←
parámetros de norma

dónde

$$D_\mu^{ab} = \delta^{ab} \partial_\mu - g f^{abc} A_\mu^c$$

↑
derivada covariante

Hamiltonización

Transf. de Legendre $\pi_a^\mu = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{X}_a^\mu} = F_a^{\mu 0}$

Notese que $\pi_a^0 = 0 \Rightarrow \phi_a^{(1)} \equiv \pi_a^0 \approx 0 \leftarrow$ *constricción primaria*

Densidad hamiltoniana canonica $\mathcal{H}^c = \dot{A}_i^a \pi_a^i - \mathcal{L}$

Densidad hamiltoniana primaria $\mathcal{H}^{(1)} = \mathcal{H}^c + \epsilon^a(x) \phi_a^{(1)}$

$$\dot{\phi}_a^{(1)} = \{ \phi_a^{(1)}, \mathcal{H}^{(1)} \} = \phi_a^{(2)}$$

$$\phi_a^{(2)} \equiv \mathcal{D}_i^{ab} \pi_b^i \approx 0 \leftarrow$$
 constricción secundaria

$$\dot{\phi}_a^{(2)} = \{ \phi_a^{(2)}, \mathcal{H}^{(1)} \} \approx 0$$



Las constricciones secundarias satisfacen:

$$\{ \phi_a^{(2)}, \phi_b^{(2)} \} = g f_{abc} \phi_c^{(2)}$$

El generador de las transformaciones es

$$G = (D_0^{ab} \alpha^b) \phi_a^{(1)} - \alpha^a \phi_a^{(2)}$$

en el sentido de

$$\delta A_\mu^a = \{ A_\mu^a, G \} = D_\mu^{ab} \alpha^b$$



El espacio tiempo

En 4 dimensiones

Los campos se definen en el espacio de Minkowsky, cuyas coordenadas están denotadas por

$$(x^0, x^1, x^2, x^3) \equiv (x^\mu)$$

↑
temporal

↙ ↘
espaciales

Este espacio se denota por M^4

4+1 dimensiones

Agregamos una coordenada espacial

$$(x^0, x^1, x^2, x^3, x^5) \equiv (x^\mu) \equiv (x^\mu, y)$$

Pero x^5 no puede ser exactamente como x^1, \dots, x^3 , debe ser compacta.



1 dimensión extra



\mathbb{R}



S^1

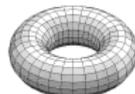
2 dimensiones extra



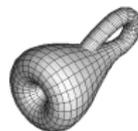
\mathbb{R}^2



S^2



T^2



Klein bottle



La teoría fundamental

Densidad Lagrangiana

$$\mathcal{L}_{SU(N, M^M)} = -\frac{1}{4} F_{\mu\nu}^a(x, y) F^{\mu\nu a}(x, y)$$

(x, y) son las coordenadas en $M^M = M^4 \times \frac{S^1}{Z_2}$; $\mu, \nu = 0, 1, \dots, 5$ $a = 1, \dots, r$

$$F_{\mu\nu}^a = \partial_\mu A_\nu^a - \partial_\nu A_\mu^a + g_{\mu\nu} f^{abc} A_\mu^b A_\nu^c \quad \leftarrow \text{curvatura}$$

La lagrangiana es invariante bajo

$$\delta A_\mu^a(x, y) = D_\mu^{ab} \alpha^b(x, y)$$

donde $D_\mu^{ab} = \delta^{ab} \partial_\mu - g_{\mu\nu} f^{abc} A_\nu^c \quad \leftarrow \text{derivada covariante}$

$$g_{\mu\nu} \propto g$$



Hamiltonización

Los momentos están dados por

$$\pi_a^\mu = \frac{\partial L}{\partial \dot{A}_\mu^a} = \mathcal{F}_a^{\mu 0}$$

Y tenemos las constricciones

$$\phi_a^{(1)} \equiv \pi_a^0(x, \mu) \approx 0 \quad \leftarrow \text{primarias}$$

$$\phi_a^{(2)} \equiv D_{\mathcal{I}}^{ab} \pi_b^{\mathcal{I}}(x, \mu) \approx 0 \quad \leftarrow \text{secundarias}$$

las cuales son de 1ª clase y satisfacen los paréntesis de Poisson:

$$\{ \phi_a^{(2)}, \phi_b^{(2)} \}_{SU(N, \mu^*)} = g_{\mu\nu} f_{abc} \phi_c^{(2)}$$

Y el generador $G = (D_0^{ab} \alpha^b) \phi_a^{(1)} - \alpha^a \phi_a^{(2)}$ nos da las simetrías usando

$$\delta A_\mu^a = \{ A_\mu^a, G \}_{SU(N, \mu^*)}$$

Dónde $\{ , \}_{SU(N, \mu^*)}$ son los paréntesis de Poisson con respecto a (A_μ^a, π_a^μ) .

La teoría efectiva

Suponemos

S^1 de radio R ,

$A_\mu^a(x, y)$, $d^a(x, y)$, $F_{\mu\nu}^a(x, y)$ periódicas en y

Además suponemos que

$A_\mu^a(x, y)$, $d^a(x, y)$, $F_{\mu\nu}^a(x, y)$ ← son pares

$A_5^a(x, y)$, $F_{\mu 5}^a(x, y)$ ← son impares

De tal forma que, por ejemplo, para A_μ^a

$$A_\mu^a(x, y) = \frac{1}{\sqrt{R}} A_\mu^{(0)a}(x) + \sqrt{\frac{2}{R}} \sum_{m=1}^{\infty} A_\mu^{(m)a}(x) \cos\left(\frac{2\pi m y}{R}\right)$$

$$A_5^a(x, y) = \sqrt{\frac{2}{R}} \sum_{m=1}^{\infty} A_5^{(m)a}(x) \sin\left(\frac{2\pi m y}{R}\right)$$



La teoría efectiva es descrita por

$$L_{SU(N, 4)} = \int_0^R d^4 y L_{SU(N, 4)}$$

donde los campos fundamentales son ahora

$$A_\mu^{(0)a}(x), A_\mu^{(u)a}(x), A_5^{(u)a}(x)$$

y las transformaciones que dejan invariante a $L_{SU(N, 4)}$ son

$$\delta A_\mu^{(0)a} = D_\mu^{(0)ab} \alpha^{(0)b} + g f_{abc} A_\mu^{(u)b} \alpha^{(u)c}$$

$$\delta A_\mu^{(u)a} = g f_{abc} A_\mu^{(u)b} \alpha^{(0)c} + D_\mu^{(u)ab} \alpha^{(u)b}$$

$$\delta A_5^{(u)a} = g f_{abc} A_5^{(u)b} \alpha^{(0)c} + D_5^{(u)ab} \alpha^{(u)b}$$

$$\delta_S A_\mu^{(0)a} = D_\mu^{(0)ab} \alpha^{(0)b} + g f_{abc} A_\mu^{(u)b} \alpha^{(u)c}$$

$$\delta_S A_\mu^{(u)a} = g f_{abc} A_\mu^{(u)b} \alpha^{(0)c} + D_\mu^{(un)ab} \alpha^{(n)b}$$

$$\delta_S A_5^{(u)a} = g f_{abc} A_5^{(u)b} \alpha^{(0)c} + D_5^{(un)ab} \alpha^{(n)b}$$

standard gauge
transformations

$$\delta_{nS} A_\mu^{(0)a} = D_\mu^{(0)ab} \alpha^{(0)b} + g f_{abc} A_\mu^{(u)b} \alpha^{(u)c}$$

$$\delta_{nS} A_\mu^{(u)a} = g f_{abc} A_\mu^{(u)b} \alpha^{(0)c} + D_\mu^{(un)ab} \alpha^{(n)b}$$

$$\delta_{nS} A_5^{(u)a} = g f_{abc} A_5^{(u)b} \alpha^{(0)c} + D_5^{(un)ab} \alpha^{(n)b}$$

non-standard
gauge

transformations



Hamiltonización

Los momentos están dados por

$$\pi_a^{(0)\mu} = \mathcal{F}_a^{(0)\mu 0}, \quad \pi_a^{(1)\mu} = \mathcal{F}_a^{(1)\mu 0}, \quad \pi_a^{(2)\mu} = \mathcal{F}_a^{(2)\mu 0}$$

Que son los modos de Fourier de $\pi_a^\mu(x, y)$ (par) y de $\pi_a^5(x, y)$ (impar).

Y tendremos las constricciones

$$\begin{aligned} \phi_a^{(1)(0)} &\equiv \pi_a^{(0)0}(x) \approx 0 \\ \phi_a^{(1)(1)} &\equiv \pi_a^{(1)0}(x) \approx 0 \end{aligned} \quad \text{primarias}$$

$$\begin{aligned} \phi_a^{(2)(0)} &\equiv D_i^{(0)ab} \pi_b^{(0)i} - g_{fabc} (A_i^{(1)c} \pi_b^{(1)i} + A_5^{(1)c} \pi_b^{(1)5}) \approx 0 \\ \phi_a^{(2)(1)} &\equiv D_i^{(1)ab} \pi_b^{(1)i} - D_5^{(1)ab} \pi_b^{(1)5} - g_{fabc} A_i^{(1)c} \pi_b^{(0)i} \approx 0 \end{aligned} \quad \text{Secundarias}$$

¿Son todas las constricciones?

Transformaciones canónicas

Sean (q^i, p_i) pares canónicos, es decir

$$\{q^i, q^j\} = \{p_i, p_j\} = 0, \quad \{q^i, p_j\} = \delta^i_j$$

Consideremos la transformación

$$(q^i, p_i) \mapsto (Q^a(q, p), P_a(q, p))$$

Esta transformación es canónica si

$$\{Q^a, Q^b\} = \{P_a, P_b\} = 0, \quad \{Q^a, P_b\} = \delta^a_b$$

Ya que sabemos que

$$\{A_\mu^a(\vec{x}, y), \pi_b^N(\vec{x}', y')\}_{SU(N, M)} = \delta_b^a \delta_\mu^N \delta(\vec{x} - \vec{x}') \delta(y - y')$$

$$\{A_\mu^a(\vec{x}, y), \bar{A}_N^b(\vec{x}', y')\}_{SU(N, M)} = \{\pi_a^M(\vec{x}, y), \pi_b^N(\vec{x}', y')\}_{SU(N, M)} = 0$$

queremos probar que

$$(A_\mu^a(x, y), \pi_a^M(x, y)) \mapsto (A_\mu^{(0)a}, A_\mu^{(w)a}, A_\mu^{(s)a}, \pi_a^{(0)\mu}, \pi_a^{(w)\mu}, \pi_a^{(s)\mu})$$

es una transformación canónica.

Para lo cual usaremos las inversas, por ejemplo,

$$A_\mu^{(0)a}(\vec{x}) = \frac{1}{\sqrt{R^4}} \int dy A_\mu^a(\vec{x}, y)$$

$$\pi_a^{(0)\mu}(\vec{x}) = \frac{1}{\sqrt{R^4}} \int dy \pi_a^M(\vec{x}, y)$$

Entonces

$$\begin{aligned} \{ A_{\mu}^{(0)a} [U], \pi_b^{(0)\nu} [V] \}_{SU(N, M^4)} &= \int d^3x d^3x' U(\vec{x}) V(\vec{x}') \{ A_{\mu}^{(0)a}(\vec{x}), \pi_b^{(0)\nu}(\vec{x}') \}_{SU(N, M^4)} \\ &= \int d^3x d^3x' d_4 d_4' U(\vec{x}) V(\vec{x}') \frac{1}{R} \{ \tilde{A}_{\mu}^a(\vec{x}, y), \tilde{\pi}_b^{\nu}(\vec{x}', y') \}_{SU(N, M^4)} \\ &= \int d^3x d^3x' d_4 d_4' U(\vec{x}) V(\vec{x}') \frac{1}{R} \delta_b^a \delta_{\mu}^{\nu} \delta(\vec{x} - \vec{x}') \delta(y - y') \\ &= \delta_b^a \delta_{\mu}^{\nu} \int d^3x U(\vec{x}) V(\vec{x}) \equiv \delta_b^a \delta_{\mu}^{\nu} [UV] \end{aligned}$$

siguiendo este procedimiento, se demuestra que la transformación es canónica.

Si en una teoría singular general, existe una transformación canónica que conecta las hamiltonianas canónicas y las constricciones primarias, entonces ambas formulaciones deben contar con el mismo número de generación de constricciones.

En nuestro caso tenemos

$$\begin{array}{lcl}
 \mathcal{H}_{SU(N, M^4)} & \longrightarrow & \mathcal{H}_{SU(N, M^4)} \\
 \phi_a^{(1)} & \longrightarrow & (\phi_a^{(1)(\sigma)}, \phi_a^{(1)(\omega)}) \\
 \phi_a^{(2)} & \longrightarrow & (\phi_a^{(2)(\sigma)}, \phi_a^{(2)(\omega)})
 \end{array}$$

primarias + secundarias \Rightarrow primarias + secundarias

Así que en la teoría efectiva tenemos constricciones de 1ª clase y un generador

$$G = G_S + G_N$$



donde $G_S = G_S(\alpha^{(0)a})$
 $G_{ns} = G_{ns}(\alpha^{(w)a})$

que reproduzcan las transformaciones que dejan invariante $L_{SU(N, M)}$
 via

$$\delta_S A_{\mu}^{(0)a} = \langle A_{\mu}^{(0)a}, G_S \rangle$$

$$\delta_{ns} A_{\mu}^{(0)a} = \langle A_{\mu}^{(0)a}, G_{ns} \rangle$$

$$\delta_S A_{\mu}^{(w)a} = \langle A_{\mu}^{(w)a}, G_S \rangle$$

$$\delta_{ns} A_{\mu}^{(w)a} = \langle A_{\mu}^{(w)a}, G_{ns} \rangle$$

$$\delta_S A_S^{(w)a} = \langle A_S^{(w)a}, G_S \rangle$$

$$\delta_{ns} A_S^{(w)a} = \langle A_S^{(w)a}, G_{ns} \rangle$$

¡Gracias!

