

# Modelo del nucleón como solitón topológico.

## 1. Simetría quiral:

$$\mathcal{L}_{\text{QCD}} = \bar{q}(i\not{D} - M)q + \frac{1}{2g^2} \text{tr}(F^{\mu\nu} F_{\mu\nu})$$

En ausencia de masas de quarks QCD tiene simetría  $SU_L(N_f) \otimes SU_R(N_f)$  (entre otras)  $\mathcal{L}_{\text{QCD}} = \bar{q}_R i\not{D} q_R + \bar{q}_L i\not{D} q_L - \bar{q}_L M q_R - \bar{q}_R M q_L + \frac{1}{2g^2} \text{Tr}(F^{\mu\nu} F_{\mu\nu})$

~~$q_{R,L} \Rightarrow \frac{1}{2}(1 \pm \gamma_5)q$ ,  $\bar{q}_{R,L} \Rightarrow \bar{q} P_{R,L}$~~   $q = q_R + q_L$ ,  $\bar{q} = \bar{q}_R + \bar{q}_L$

$$q_{R,L} = P_{R,L} q, \quad \bar{q}_{R,L} = \bar{q} P_{L,R} \equiv (q_{R,L})^\dagger \gamma^0, \quad P_{R,L} = \frac{1}{2}(1 \pm \gamma_5)$$

$$q_{R,L}(x) \Rightarrow U(\Omega_{R,L}) q_{R,L} U^{-1}(\Omega_{R,L}) = \Omega_{R,L}^\dagger q_{R,L}(x), \quad \Omega_{R,L} \in SU(N)_{R,L}$$

$$\bar{q}_{R,L} \Rightarrow \bar{q}_{R,L} \Omega_{R,L}$$

La simetría quiral LR está parcialmente rota: la parte vector  $\Omega_R = \Omega_L$ , es una simetría incluso en presencia de masa si  $M = mI$ , (sim. rota cuando  $N_f = 2$ ). La simetría axial  $\Omega_R = \Omega_L^\dagger$  está rota por  $m \neq 0$  (rot. explícita) pero también lo está espontáneamente incluso cuando  $m \rightarrow 0$ . (Bosones de Goldstone,  $\vec{\pi}, \vec{K}, \eta$  en  $N_f = 3$ ).

Esto es análogo al modelo  $O(3)$  no lineal  $\mathcal{L} = \frac{1}{2}(\partial_\mu \vec{\phi})^2$ ,  $\vec{\phi}^2 = 1$ .

El vacío (clásico) es  $\vec{\phi}(x) = \vec{\phi}_0$ , el grupo de sim.  $G = O(3)$  y el vacío es inv. bajo un subgrupo  $H = O(2)$  (rot. alrededor de  $\vec{\phi}_0$ ),  $G/H$  es el subgrupo espontáneamente roto, (?)

En QCD,  $|0\rangle$  es invariante bajo  $SU_V(N_f) = \{\Omega_R = \Omega_L\} = H$  pero no invariante bajo  $G/H = SU_L(N_f) \otimes SU_R(N_f) / SU_V(N_f)$

$\cong SU(N_f)_A$  ( $\{\Omega_R = \Omega_L^\dagger\}$  no forma grupo si subgrupo es abeliano)  
 $SU_V$  no es un subgrupo normal

$a=1, \dots, N_f$        $A=1, \dots, N_f^{-1}$

~~$\lambda_{A \cdot b}^a \lambda_{A \cdot b'}^{a'} = 2 \delta_{b, b'}^a \delta_{b, b'}^{a'}$~~

$\lambda_{A \cdot b}^a \lambda_{A \cdot b'}^{a'} = 2 \delta_{b, b'}^a \delta_{b, b'}^{a'}$

$$M_U^a \cdot b = 2 \langle U | \bar{\psi}_L^a \psi_R^b | U \rangle$$

$$= 2 \langle 0 | \hat{U}(\Omega_L, \Omega_R) \bar{\psi}_L^a \psi_R^b \hat{U}(\Omega_L, \Omega_R) | 0 \rangle$$

$$= 2 \langle 0 | (\bar{\psi}_L \Omega_L^\dagger)_b (\Omega_R \psi_R)^a | 0 \rangle$$

$$= (\Omega_R M_0 \Omega_L^\dagger)_{ab}$$

$M_0 = c \mathbb{1}$  (par  $M_0 = \Omega M_0 \Omega^{-1} \forall \Omega$ )

$\text{tr} M_0 = c N_f$

"  
 $2 \langle 0 | \bar{\psi}_L \psi_R | 0 \rangle = \langle \bar{\psi} \psi \rangle$        $c = \frac{\langle \bar{\psi} \psi \rangle}{N_f}$   
↑  
 normalisation

$$M_U = \frac{\langle \bar{\psi} \psi \rangle}{N_f} \Omega_R \Omega_L^\dagger = \frac{\langle \bar{\psi} \psi \rangle}{N_f} U$$

$$M_U = -2 \langle \psi_R \bar{\psi}_L \rangle_U$$

$$2 \langle \bar{\psi}_L \psi_R \rangle_U = \text{tr} M_U = \frac{\langle \bar{\psi} \psi \rangle}{N_f} \text{tr} U$$

$$2 \langle \bar{\psi}_R \psi_L \rangle_U = \frac{\langle \bar{\psi} \psi \rangle}{N_f} \text{tr} U^\dagger$$

$$\langle \bar{\psi} \psi \rangle_U = \frac{\langle \bar{\psi} \psi \rangle}{2 N_f} \text{tr}(U + U^\dagger)$$

$$(\Omega_L, \Omega_R) \in SU_L(N_f) \otimes SU_R(N_f) \rightarrow \hat{U}(\Omega_L, \Omega_R) \text{ en } \mathcal{H}$$

$$\hat{U}(\Omega_L, \Omega_R) |0\rangle = \hat{U}(I, \Omega_R \Omega_L^\dagger) \hat{U}(\Omega_L, \Omega_L) |0\rangle = \hat{U}(I, \Omega_R \Omega_L^\dagger) |0\rangle$$

luego la acción sólo depende de  $U \equiv \Omega_R \Omega_L^\dagger \in SU_A(N_f)$

$|U\rangle \equiv \hat{U}(I, U) |0\rangle$  parametriza los distintos vacíos.

bajo una transformación quiral)

$$\begin{aligned} \hat{U}(\Omega_L, \Omega_R) |U\rangle &= \hat{U}(\Omega_L, \Omega_R) \hat{U}(I, U) |0\rangle \\ &= \hat{U}(\Omega_L, \Omega_R U) |0\rangle = \hat{U}(I, \Omega_R U \Omega_L^\dagger) |0\rangle = |U'\rangle \end{aligned}$$

es decir,  $U \rightarrow U' = \Omega_R U \Omega_L^\dagger$

bajo paridad  $L \leftrightarrow R \rightarrow U \rightarrow U' = U^\dagger = \Omega_L \Omega_R^\dagger$   
 $|0\rangle \rightarrow |0\rangle$

Un parámetro de orden de la transición a la fase sin sim. axial

es  $\langle \bar{\Psi} \Psi \rangle = \langle \bar{\Psi}_L \Psi_R \rangle + \langle \bar{\Psi}_R \Psi_L \rangle$

Definiendo  $M_U = \sum_A \langle U | \bar{\Psi}_L \lambda_A \Psi_R | U \rangle \lambda_A$ ,  $A = 0, \dots, N_f^2 - 1$

$\lambda_0 = \sqrt{\frac{2}{N_f}}$   $\text{tr}(\lambda_A \lambda_B) = 2 \delta_{AB} \Rightarrow M = \frac{1}{2} \text{tr}(M \lambda_A) \lambda_A \forall M$

$\Rightarrow M_U = \text{tr}_x(2 \Psi_R |U\rangle \langle U| \bar{\Psi}_L) = \text{tr}_x(\Omega_R 2 \Psi_R |0\rangle \langle 0| \bar{\Psi}_L \Omega_L^\dagger) = \Omega_R M_0 \Omega_L^\dagger$  (\*)

$M_0 = \langle 0 | \bar{\Psi}_L \lambda_A \Psi_R | 0 \rangle \lambda_A = \frac{2}{N_f} \langle 0 | \bar{\Psi}_L \Psi_R | 0 \rangle = \frac{1}{N_f} \langle \bar{\Psi} \Psi \rangle_0$   
 $\uparrow$   $SU(N_f)$   $\uparrow$  Paridad

$M_U = M_0 \Omega_R \Omega_L^\dagger = \frac{\langle \bar{\Psi} \Psi \rangle_0}{N_f} U$ ,

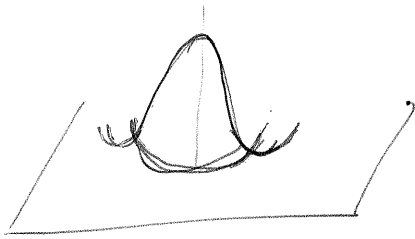
luego este observable distingue entre los distintos vacíos.

(\*) Otra forma de hacerlo,  $M_U = \langle 0 | \bar{\Psi}_L \Omega_L^\dagger \lambda_A \Omega_R \Psi_R | 0 \rangle \lambda_A = \Omega_R (\langle 0 | \bar{\Psi}_L \lambda'_A \Psi_R | 0 \rangle \lambda'_A) \Omega_L^\dagger$   
 con  $\lambda'_A \equiv \Omega_L^\dagger \lambda_A \Omega_R$ ,  $= \Omega_R M_0 \Omega_L^\dagger$  ya que  $\text{tr}(\lambda'_A \lambda'_B) = 2 \delta_{AB}$ .

deformaciones del vacío sin quiral  $\rightarrow \pi, K$   $\ominus$

" del vacío no sim.  $\rightarrow \rho$  etc (transmisión)

(Euler)



en el límite  $m_{u,d} \rightarrow 0$  (SU(2)) QCD solo tiene una escala (de hecho infinita)  $m_{\text{nucleón}}, \sigma, \Lambda_{\text{QCD}}, m_p$  todas proporcionales,  $\rho, m_{\pi} \rightarrow 0$

"A=ASA"

$$\mathcal{L} = \frac{f_{\pi}^2}{4} \text{tr}(\partial_{\mu} U \partial^{\mu} U^{\dagger}) = -\frac{f_{\pi}^2}{4} \text{tr}(L_{\mu} L^{\mu}) = -\frac{f_{\pi}^2}{4} \text{tr}(R_{\mu} R^{\mu})$$

$$L_{\mu} \equiv U^{\dagger} \partial_{\mu} U \rightarrow \Omega_L L_{\mu} \alpha_L^{\dagger}$$

$$R_{\mu} \rightarrow \Omega_R R_{\mu} \alpha_R^{\dagger}$$

$$\delta \mathcal{L} = \frac{f_{\pi}^2}{4} \text{tr}(\partial_{\mu} \delta U \partial^{\mu} U^{\dagger} + \partial_{\mu} U \partial^{\mu} \delta U^{\dagger})$$

$$= \frac{f_{\pi}^2}{4} \text{tr}(\partial_{\mu} \text{tr}(S U \alpha_L^{\dagger} U^{\dagger} + S U^{\dagger} \alpha_L U)) - \text{tr}(S U \alpha_L \partial^{\mu} U^{\dagger} + S U^{\dagger} \alpha_L \partial^{\mu} U)$$

$$= \frac{f_{\pi}^2}{4} (\partial_{\mu} \text{tr}(-U^{\dagger} S U L^{\mu} - \frac{U^{\dagger} S U^{\dagger} R^{\mu}}{U^{\dagger} S U}) + \text{tr}(S U \alpha_L (L^{\mu} U^{\dagger}) + U^{\dagger} S U \alpha_L (U L^{\mu}))$$

se debe escribir  $R^{\mu} \leftrightarrow \partial_{\mu} U^{\dagger}$  desde el principio

$$\delta \mathcal{L} = -\frac{f_{\pi}^2}{2} \text{tr}(\delta L_{\mu} L^{\mu}) = -\frac{f_{\pi}^2}{2} \text{tr}(-U^{\dagger} \delta U L_{\mu} L^{\mu} + U^{\dagger} (\partial_{\mu} \delta U) L^{\mu})$$

$$= -\frac{f_{\pi}^2}{2} \text{tr}(-U^{\dagger} S U L_{\mu} L^{\mu} + \partial_{\mu}(S U L^{\mu} U^{\dagger}) - S U \partial_{\mu} L^{\mu} U^{\dagger})$$

$$= \partial_{\mu} (-\frac{f_{\pi}^2}{2} \text{tr}(U^{\dagger} S U L^{\mu})) + \frac{f_{\pi}^2}{2} \text{tr}(U^{\dagger} S U \alpha_L^{\dagger})$$

$$\partial_{\mu} U^{\dagger} = -L_{\mu} U^{\dagger}$$

$$L = \bar{\psi} (\gamma^\mu \partial_\mu - m) \psi$$

$$\psi \rightarrow e^{i\alpha} \psi$$

$$\delta\psi = i\alpha\psi$$

$$\delta\bar{\psi} = -i\alpha\bar{\psi}$$

$$\delta L = -i\alpha\bar{\psi} (\gamma^\mu \partial_\mu - m) \psi + \bar{\psi} (\gamma^\mu \partial_\mu - m) i\alpha\psi$$

$$= -i\alpha\bar{\psi} (\partial_\mu \psi) + (\bar{\psi} \partial_\mu) i\alpha\psi + \partial_\mu (\bar{\psi} i\alpha\psi)$$

$$= -i\alpha$$


---

$$\delta L = \delta\bar{\psi} (\not{\partial} - m) \psi + \bar{\psi} (\not{\partial} - m) \delta\psi$$

$$= \delta\bar{\psi} (\not{\partial} - m) \psi - i(\partial_\mu \bar{\psi}) \gamma^\mu \delta\psi - m\bar{\psi} \delta\psi + \partial_\mu (\bar{\psi} \gamma^\mu \delta\psi)$$

$$= \delta\bar{\psi} (\not{\partial} - m) \psi - \bar{\psi} (\not{\partial} + m) \delta\psi + \partial_\mu (\bar{\psi} \gamma^\mu \delta\psi)$$

$\delta J^\mu$

conservazione di  $\delta\psi$  in  $m$ ,

$\delta\psi = i\alpha\psi$   $\alpha$  global

## 2. Lagrangiano efectivo: sector del vacío

Si  $m=0$  todos los vacíos  $|U\rangle$  están degenerados.

Si hay una pequeña masa  $\delta E \stackrel{\text{(pequeñidad de volumen)}}{=} \langle U | m \bar{\Psi} \Psi | U \rangle - \langle 0 | m \bar{\Psi} \Psi | 0 \rangle$

$$= \frac{m}{2} \text{tr}(M_U + M_U^\dagger) - \frac{m}{2} \text{tr}(M_0 + M_0^\dagger) = -\frac{m \langle \bar{\Psi} \Psi \rangle_0}{N_f} \text{tr}(I - \frac{U+U^\dagger}{2})$$

$> 0$  por  $\langle \bar{\Psi} \Psi \rangle_0 < 0$  ( $\delta$  se refiere perturbación en  $m$ )

Por otro lado si  $U$  no es exactamente de, sino que depende suavemente de  $\vec{x}$ , la energía tendrá una contribución del tipo

$$\delta E = \int d^3x \frac{f_\pi^2}{4} \text{tr}(\vec{\nabla} U \cdot \vec{\nabla} U^\dagger) > 0, \text{ salvo órdenes}$$

menores en gradientes. A nivel de acción, para  $m=0$

$$\mathcal{L} = \frac{f_\pi^2}{4} \text{tr}(\partial_\mu U \partial^\mu U^\dagger) \quad U \in SU(N_f)$$

es el lagrangiano efectivo con menor número de derivadas y la simetría global correcta  $U' = \Omega_R U \Omega_L^\dagger \Rightarrow \delta \mathcal{L} = 0$ , y

por tanto debe ser exacto a bajas energías\* (si  $m=0$ ). Igual que el modelo  $O(3)$  no lineal, este lagrangiano tiene rotura espontánea de simetría. Elegimos el vacío  $U_0 = I$ .

Este lagrangiano tiene las simetrías de QCD.

Ec. de mov: usando  $\delta U^\dagger = -U^\dagger \delta U U^\dagger$  por  $UU^\dagger = I$

$$\delta \mathcal{L} = \frac{f_\pi^2}{2} \text{tr}(U^\dagger \delta U \partial^\mu L_\mu) + \partial_\mu \left( -\frac{f_\pi^2}{2} \text{tr}(U^\dagger \delta U L_\mu) \right)$$

con  $L_\mu \equiv U^\dagger \partial_\mu U$ ,  $R_\mu = U \partial_\mu U^\dagger = -\partial_\mu U U^\dagger = -U L_\mu U^\dagger$

\* Otras transformaciones del vacío no asociadas a simetrías (espontáneamente rotas) costarían mucha energía y por tanto no son relevantes a baja energía.

y rapidez

Es una representación de QCD a bajas energías

$$- \delta U \partial_\mu \partial^\mu U^\dagger - \partial_\mu \delta U \partial^\mu U^\dagger$$

$$L_\mu = U^\dagger \partial_\mu U \quad \partial^\mu L_\mu = - U^\dagger \partial^\mu U U^\dagger \partial_\mu U = - L^\mu L_\mu$$

$$\partial_\mu \partial^\mu U^\dagger = - \partial_\mu (L^\mu U^\dagger) = - \partial_\mu L^\mu U^\dagger + L^\mu L_\mu U^\dagger$$

$$= -2 \partial_\mu L^\mu U^\dagger$$

$$U = e^{i \phi_a \frac{\lambda_a}{f_\pi}}$$

$$L_\mu = U^\dagger \partial_\mu U$$

$$= i \frac{\lambda_a}{f_\pi} \partial_\mu \phi_a + \mathcal{O}(\phi^2)$$

por tanto

$$\text{ec. mos.}^* \quad \frac{f_\pi^2}{2} \partial^\mu L_\mu = 0 \quad \text{ó} \quad \frac{f_\pi^2}{2} \partial^\mu R_\mu = 0$$

$$\text{corrientes} \quad \delta J_\mu = - \frac{f_\pi^2}{2} \text{tr}(U^\dagger \delta U L_\mu) = - \frac{f_\pi^2}{2} \text{tr}(U \delta U^\dagger R_\mu)$$

( la ligadura  $|U|=1$  no modifica las ec. del mos. )

$$\text{Se puede parametrizar } U = \exp \frac{i \phi_a \vec{\lambda}_a}{f_\pi}, \quad a=1, \dots, N_f^2-1$$

$\phi_a \in \mathbb{R}$

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} \partial_\mu \vec{\phi} \cdot \partial^\mu \vec{\phi} + O(\phi^4)$$

que representa un bosón de masa nula, el bosón de Goldstone de la simetría axial rota, además es un pseudoscalar ya que

$$\text{Paridad } L \leftrightarrow R \equiv U_{(x)} \leftrightarrow U_{(\tilde{x})}^\dagger \equiv \phi(x) \leftrightarrow -\phi(\tilde{x})$$

se identifica con  $(\vec{\pi}, K, \eta)$  en  $N_f=3$ .

$$\text{corrientes quirales: } \Omega_{R,L} = \exp -i \vec{\theta}_{R,L} \cdot \vec{\lambda} / 2$$

$$\delta U = -i \vec{\theta}_R \cdot \frac{\vec{\lambda}}{2} U + i \vec{\theta}_L \cdot U \frac{\vec{\lambda}}{2} \quad \delta J_\mu = \vec{\theta}_L \cdot \vec{J}_\mu^L + \vec{\theta}_R \cdot \vec{J}_\mu^R$$

$$\vec{J}_L^\mu = -i \frac{f_\pi^2}{4} \text{tr}(L_\mu \vec{\lambda}), \quad \vec{J}_R^\mu = -i \frac{f_\pi^2}{4} \text{tr}(R_\mu \vec{\lambda})$$

$$\vec{J}_{R,L}^\mu = \frac{1}{2} \vec{\phi} \times \partial_\mu \vec{\phi} \pm \frac{f_\pi}{2} \partial_\mu \vec{\phi} + O(\phi^3)$$

$$\text{con } (\vec{\phi} \times \vec{\psi})_a = f_{abc} \phi_b \psi_c, \quad \text{usando } \text{tr}(\lambda_a \lambda_b \lambda_c) = 2(i f_{abc} + d_{abc})$$

$f_{abc}$  completamente antisimétrico

$d_{abc}$  " simétrico.

---

$$* \text{ Si hay masa } 0 = \frac{f_\pi^2}{2} \partial^\mu L_\mu - \frac{m \langle \bar{\psi} \psi \rangle}{2 N_f} (U - U^\dagger)$$



$$W^- = \frac{1}{2} \langle \log m^2 (1 + m^{-1} m' + \sigma_2 + \sigma_3 + \sigma_4) (1 - m^{-1} m' + \sigma_2 - \sigma_3 + \sigma_4) \rangle$$

$$= -\frac{1}{2} \log \frac{1}{R} \frac{1}{2} U L = \frac{1}{4} \log \frac{1}{R} \frac{1}{2} U L$$

$$= \frac{1}{2} \langle \log ( m^2 + 2m^2 \sigma_2 + m m' m^{-1} m' + m m' \sigma_2 - m^2 \sigma_2 m^{-1} m' + 2m^2 \sigma_4 + m m' \sigma_3 - m^2 \sigma_3 m^{-1} m' + m^2 \sigma_2^2 ) \rangle$$

$$1+1 \quad \mathcal{L} = \frac{1}{2} (\partial_\mu \phi)^2 - U(\phi) \quad U(\phi) = \lambda (\phi^2 - \frac{m^2}{\lambda})^2$$

$$= \frac{1}{4} (\phi^2 - \frac{m^2}{\lambda})^2$$

$$\varphi = \phi - \frac{m}{\sqrt{\lambda}}$$

$$\phi^2 = (\varphi + \frac{m}{\sqrt{\lambda}})^2 = \varphi^2 + \frac{2m}{\sqrt{\lambda}} \varphi + \frac{m^2}{\lambda}$$

$$U = \frac{1}{4} (\varphi^2 + \frac{2m}{\sqrt{\lambda}} \varphi)^2 = \frac{1}{4} (\varphi^4 + \dots)$$

$$e^{-i \frac{\lambda}{2} \theta_L}$$

$$e^{-i \frac{\lambda}{2} \theta_R \gamma_5}$$

$$m \langle U | \bar{\psi}_L \psi_R + \bar{\psi}_R \psi_L | U \rangle$$

$$\delta J_\mu = \bar{\theta}_R \delta J_\mu^R + \bar{\theta}_L \delta J_\mu^L$$

$$U_1 = U(\lambda x) \quad E_{2,1} = \int d^3x \lambda^2 \mathcal{L}_2(\lambda x) = \lambda^{-1} E_2$$

$$E_{4,1} = \int d^3x \lambda^4 \mathcal{L}_4(\lambda x) = \lambda E_4$$

$$P_R - P_L = \sigma_3$$

de donde  $\vec{A}^\mu = \vec{J}_R^\mu - \vec{J}_L^\mu = -f_\pi \partial_\mu \vec{\Phi} + O(\phi^3)$

$$\partial_\mu \vec{A}^\mu = -f_\pi \square \vec{\Phi} = +f_\pi m_\pi^2 \vec{\Phi} \quad \text{que es PCAC.}$$

(identificados  $f_\pi$ ).

donde  $\mathcal{L}_m = \frac{m \langle \bar{\Psi} \Psi \rangle_0}{N_f} \text{tr} \left( I - \frac{U+U^\dagger}{2} \right) = -\frac{m^2}{2} \vec{\Phi}^2 + \dots$

$$\Rightarrow f_\pi^2 m_\pi^2 = -2m \frac{\langle \bar{\Psi} \Psi \rangle_0}{N_f} \quad (+ O(m^2))$$

### 3. Sector solitónico

Para soluciones de energía finita  $U(x) \rightarrow U_0 = \mathbb{I}$ , por  $m \neq 0^+$

luego  $\mathbb{R}^3 \rightarrow S^3$ , compactificado y  $U(x): S^3 \rightarrow SU(N_f)$

y  $\pi_3(SU(N_f)) = \mathbb{Z}$ ,  $N_f \geq 2$ , luego hay configuraciones

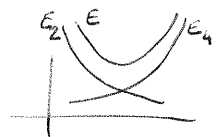
topológicamente no triviales. Sin embargo no son energéticamente estables de acuerdo con el teorema de Derrick. La estabilidad proviene de términos con mayor número de derivadas

$$\mathcal{L}_2 = \frac{f_\pi^2}{4} \text{tr} (\partial_\mu U \partial^\mu U^\dagger) = -\frac{f_\pi^2}{4} \text{tr} (L_\mu L^\mu)$$

$$\mathcal{L}_4 = \frac{g^2}{4} \text{tr} ([L_\mu, L_\nu] [L^\mu, L^\nu])$$

fue propuesto por Skyrme <sup>(1961)</sup> y es el término más simple con cuatro derivadas y las simetrías correctas que estabiliza el solitón:

$$U(\vec{x}) \rightarrow U(\lambda \vec{x}), \quad E \rightarrow \lambda^{-1} E_2 + \lambda E_4$$



El mismo término resulta de dominancia vectorial con

$$g^2 = \frac{1}{8 f_\pi n}, \quad g^2 \equiv f_\pi n$$

$\approx 6$

$$\left| \begin{array}{c} n \\ \hline n \end{array} \right|$$

Skyrme identificó el número topológico con el número bariónico

de  $|U(\vec{x})\rangle$ . El motivo es que si  $U(\vec{x}) = \frac{\lambda_A \langle \bar{\Psi}_L \lambda_A \Psi_R \rangle_B}{\langle \bar{\Psi} \Psi \rangle_0 N_f}$ ,  $B =$  barión

debe reflejar el número bariónico,  $U(\vec{x})$  debe tener una carga discreta, y a nivel clásico las únicas cargas discretas son los números topológicos, ya que  $\delta B = 0$  por ser discreto  $\Rightarrow B$  invariante topológico.

Desde el punto de vista de la teoría efectiva de piones (incluyo  $K, \eta$ ) el nucleón es un estado formado por piones, lo cual es chocante, pero debe ser así ya que QCD y la teoría efectiva coinciden (espectro, funciones de Green) a bajas energías (hay que tener en cuenta que cada sector topológico va por su lado por lo que bajas energías se refiere, respecto del estado fundamental de cada sector topológico / bariónico).

La relación topología - número bariónico puede verse en 1+1 dim.

Sup.  $N_f = 1$  ( $N_c = 1$ )  $H = -i \gamma^0 \gamma^1 Q = \gamma_5 p$  (teoría libre,  $m=0$ )

con f. propias  $|p, h\rangle = \frac{e^{ipx}}{\sqrt{L}} |h\rangle$ ,  $\gamma_5 |h\rangle = h |h\rangle$ ,  $h = \pm 1$ ,  $E_{ph} = hp$

$h = \frac{p}{E} =$  velocidad en 1+1. Con cond. p. contorno  $p = \frac{2\pi k}{L}$ ,  $k \in \mathbb{Z}$

La teoría tiene invariancia axial  $\Omega_A = e^{i\gamma_5 \theta}$

Bajo una transformación local  $U(x) = \frac{\langle \bar{\Psi}_L e^{2i\theta(x)} \Psi_R \rangle_0}{\langle \bar{\Psi}_L \Psi_R \rangle_0} = e^{2i\theta(x)}$

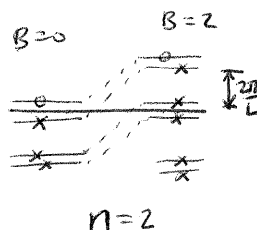
por continuidad  $\theta(L) - \theta(0) = \pi n$ ,

$U(x): S_1 \rightarrow U(1) : \pi_1(S_1) = \mathbb{Z}$  hay homotopía no trivial

Tomando  $\theta(x) = \frac{\pi n}{L} x$ ,  $|E\rangle = \frac{e^{ipx}}{\sqrt{L}} |h\rangle \rightarrow e^{i\gamma_5 \theta(x)} |E\rangle$

$= e^{i(p + \frac{h\pi n}{L})x} |h\rangle = |E'\rangle$ , con  $E' = E + \frac{\pi n}{L}$

luego los niveles suben ( $\Delta n > 0$ ) y  $B = n$  ( $n$ , par)



$S = 1 + 1 + 1 + 1 + 1 + \dots$   
 (observación  $\rightarrow$  fermión?)

#### 4. número bariónico

$\mathcal{L}_2 = \frac{f_\pi^2}{4} \text{tr}(\partial_\mu U \partial^\mu U^\dagger)$  tiene la sim. quiral y la misma realización

que en QCD, sin embargo le falta un ingrediente para ser QCD a bajas energías: si se acopla a un campo gauge externo no tiene la anomalía, por ej. si el campo es e.m. no tiene  $\pi^0 \rightarrow \gamma\gamma$ , que sí está presente en la teoría fermiónica subyacente.

Más evidente es que es inv. bajo  $U(x) \rightarrow U^\dagger(x)$  además de bajo  $U(x) \rightarrow U^\dagger(\tilde{x})$  que es paridad. Esta misma sim. no lo es de QCD.

( $\equiv \phi(x) \rightarrow -\phi(x) \Rightarrow$  conservación de  $(-1)^{N_\pi} N_\pi = n^\circ$  de  $(\pi, K, \eta)$  en una reacción, por ej.  $K^+ K^- \rightarrow \pi^+ \pi^0 \pi^-$  estaría prohibida en  $\mathcal{L}_2$ ).

La modificación más simple a las ec. de mov. que respeta paridad pero viole  $(-1)^{N_\pi}$  (con menor número de derivadas) es

$$0 = \frac{f_\pi^2}{2} \partial_\mu L^M + i\lambda \epsilon_{\mu\nu\rho\sigma} L^M L^\nu L^\rho L^\sigma \quad (\text{sup. } M=0)$$

bajo paridad  $L^M_{(x)} \rightarrow R^M_{(\tilde{x})}$ ,  $\partial_\mu L^M(x) \rightarrow \partial^\mu R^M(\tilde{x}) = -U \partial_\mu L^M U^\dagger$   
 y la ec. cambia un signo global ( $\epsilon_{\mu\nu\rho\sigma} = -\epsilon^{\mu\nu\rho\sigma}$ )

En cambio  $U(x) \rightarrow U^\dagger(x)$  da  $L^M(x) \rightarrow R^M(x)$ , ~~y no es una sim. si  $\lambda \neq 0$~~

$$R^M = -U L^M U^\dagger, \quad \partial_\mu L^M \rightarrow -U \partial_\mu L^M U^\dagger$$

por lo tanto cambia el signo relativo y no es una simetría si  $\lambda \neq 0$ .

$\lambda$  se determina, por ej., para ajustar la anomalía y resulta

$$\lambda = -\frac{N_c}{48\pi^2}. \quad \text{Esta parte de la ecuación de movimiento deriva}$$

de la acción de Wess-Zumino, que sin embargo no se puede escribir en la forma usual  $\int d^4x \mathcal{L}_{WZ}$  manteniendo simetría quiral

# Acción WZW

$\nabla U(x)$  da equações  $\delta \Gamma = \int_{M_4} d^4x \operatorname{tr}(z \lambda \epsilon_{\mu\nu\alpha\beta} L^\mu L^\nu L^\alpha L^\beta \times U^\dagger \delta U)$

con  $\lambda = -\frac{N_c}{48\pi^2}$  (parece que uso  $\epsilon_{0123}^{\otimes} = +1$ )

$d^4x \epsilon^{\mu\nu\alpha\beta} = dx^\mu dx^\nu dx^\alpha dx^\beta$  (1-formas)

$L = L_\mu^\dagger dx^\mu$

$\delta \Gamma = \int_{M_4} \operatorname{tr}(z \lambda L^4 U^\dagger \delta U)$

$\Gamma = c \int_{D_5} \operatorname{tr}(L^5)$

$U(x) \rightarrow U(x, z)$

$\partial D_5 = M_4$

$\begin{cases} 1 & z=0 \\ U(x) & z=1 \end{cases}$

$\Omega_5 = \operatorname{tr}(L^5)$  cerrada

$d\Omega_5 = \operatorname{tr} dL^5 = -\operatorname{tr} L^6 = 0$

$dL = -L^2$

localmente exacta:  $\Omega_5 \stackrel{\text{loc.}}{=} d\Omega_4$

$\Gamma \sim c \int_{M_4} \operatorname{tr} \Omega_4$

$c \operatorname{tr} \Omega_4 = \mathcal{L}_{WZW}$  no es manifestamente inv. gauge.

$\exists$  sólo localmente

$\delta \Gamma = 5c \int_{D_5} \operatorname{tr}(L^4 \delta L)$

$\operatorname{tr} L^4 \delta L = d \operatorname{tr}(L^3 \delta L)$  ( $\delta \Omega_5$  es cerrada)

$\delta dL = -\delta L^2$

en efecto:  $d \operatorname{tr}(L^3 \delta L) = \operatorname{tr}(-L^4 \delta L + d\delta L)$

$= \operatorname{tr}(-L^4 \delta L + \delta L L + L \delta L) = \operatorname{tr}(L^4 \delta L)$

$\delta \Gamma = 5c \int_{M_4} \operatorname{tr}(L^3 \delta L)$

$$\begin{aligned}
\langle L^3 \delta L \rangle &= \langle L^3 \delta(U^\dagger dU) \rangle = \langle L^3 (-U^\dagger \delta U L + U^\dagger d\delta U) \rangle \\
&= \langle L^3 (-U^\dagger \delta U L + d(U^\dagger \delta U) + L U^\dagger \delta U) \rangle \quad dL^3 = -L^4 \\
&= \langle (L^4 - L^4 + L^4) U^\dagger \delta U \rangle \\
&= \langle L^4 U^\dagger \delta U \rangle
\end{aligned}$$

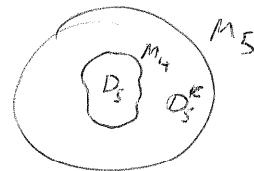
$$\delta P = 5c \int_{M_4} \text{tr}(L^4 U^\dagger \delta U) \quad c = \frac{i\hbar}{5} = -\frac{iN_c}{240\pi^2}$$

Por argumentos puramente matemáticos

$$c = \frac{-in}{240\pi^2} \quad n \in \mathbb{Z}$$

necesario para que  $c \int_{M_5} \text{tr} L^5 = 2\pi i k$

( $e^{iP}$  univaluado)



explícita excepto perturbativamente en  $\vec{\phi}$ . Esto es análogo a un campo magnético monopolar  $\frac{g}{r^3} \vec{r} = \vec{B} = \vec{\nabla} \times \vec{A}$ ,  $\vec{B}$  tiene simetría esférica pero no hay un  $\vec{A}$  con sim. esférica acuada.

Para obtener la corriente bariónica no bastan las ec. del movimiento (habiendo trampa)

Usando  $\partial_\mu L_\nu = -L_\mu L_\nu + U^\dagger \partial_\mu \partial_\nu U \rightarrow$

$$dL = -L^2$$

$$d(L^3) = -L^4$$

$$\epsilon^{\mu\nu\rho\sigma} L^\mu L^\nu L^\rho L^\sigma = -\partial^\mu (\epsilon^{\mu\nu\rho\sigma} L^\nu L^\rho L^\sigma)$$

las ec. de mov. quedan

$$0 = \partial_\mu J_L^M \quad \text{idem} \quad 0 = \partial_\mu J_R^M$$

$$\text{con} \quad J_R^M = -i \frac{f_\pi^2}{2} R^M + \lambda \epsilon^{\mu\nu\rho\sigma} R_\nu R_\rho R_\sigma$$

$$J_L^M = -i \frac{f_\pi^2}{2} L^M - \lambda \epsilon^{\mu\nu\rho\sigma} L_\nu L_\rho L_\sigma$$

$$V^M = J_R^M + J_L^M = -i \frac{f_\pi^2}{2} (R^M + L^M) + \lambda \epsilon^{\mu\nu\rho\sigma} (R_\nu R_\rho R_\sigma - L_\nu L_\rho L_\sigma)$$

$$V_a^M = \frac{1}{2} \text{tr}(V^M \lambda_a) = \langle \bar{\Psi} \frac{\lambda_a}{2} \gamma^M \Psi \rangle$$

$$= \sum_{A=0}^{N_f-1} V_A^M \lambda_A$$

$$(V^M)_{a,b} = \langle \bar{\Psi}_b \gamma^M \Psi_a \rangle$$

entonces para la carga bariónica

$$B^M(x) = \frac{1}{N_c} \langle \bar{\Psi} \gamma^M \Psi \rangle = \frac{1}{N_c} \text{tr}(V^M) = \frac{2\lambda}{N_c} \epsilon^{\mu\nu\rho\sigma} \text{tr}(L_\nu L_\rho L_\sigma)$$

$$B^M(x) = \frac{1}{24\pi^2} \epsilon^{\mu\nu\rho\sigma} \text{tr}(U^\dagger \partial_\nu U U^\dagger \partial_\rho U U^\dagger \partial_\sigma U)$$

$$B = -\int d^3x \frac{1}{24\pi^2} \epsilon_{ijk} \text{tr}(U^\dagger \partial_i U U^\dagger \partial_j U U^\dagger \partial_k U)$$

que es precisamente la carga topológica de  $U(x): S_3 \rightarrow SU(N_f)$

(confirma  $\lambda = -\frac{N_c}{48\pi^2}$ )

topología  
 $\partial_\mu B^M = 0$

14. Using  $\gamma^\mu \gamma^\alpha = -\gamma^\alpha \gamma^\mu + 2g^{\mu\alpha}$

$$\gamma^\mu \gamma^\nu \gamma^\alpha = \gamma^\mu (-\gamma^\alpha \gamma^\nu + 2g^{\alpha\nu}) = -\gamma^\mu \gamma^\alpha \gamma^\nu + 2g^{\alpha\nu} \gamma^\mu$$

$$= \gamma^\alpha \gamma^\mu \gamma^\nu + 2g^{\alpha\mu} \gamma^\nu + 2g^{\alpha\nu} \gamma^\mu$$

idem  $\gamma^\nu \gamma^\mu \gamma^\alpha = \gamma^\alpha \gamma^\nu \gamma^\mu + 2g^{\alpha\nu} \gamma^\mu + 2g^{\alpha\mu} \gamma^\nu$

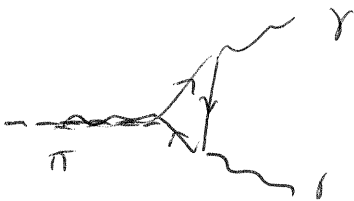
$$[\sigma^{\mu\nu}, \gamma^\alpha] = \left[ \frac{i}{2} (\gamma^\mu \gamma^\nu - \gamma^\nu \gamma^\mu), \gamma^\alpha \right] =$$

$$= \frac{i}{2} (\gamma^\alpha (\gamma^\mu \gamma^\nu - \gamma^\nu \gamma^\mu))$$


---

$\in U^1 \partial_\mu U A_\nu F_{\alpha\beta}$  (simple gauge element)

$\epsilon_{\mu\nu\alpha\beta} \Phi F_{\mu\nu} \bar{F}_{\alpha\beta}$   $\pi^0$  abelian  
 simple equiv  $\Phi \rightarrow \Phi + \Theta(x)$



( $\Phi F_{\mu\nu} F^{\mu\nu}$  invariant)

no role de jump of  $\mathcal{L}_4$

$$U = e^{i\pi_0 \tau_3 / f_\pi} \rightarrow \Omega_R e^{i\pi_0 \tau_3 / f_\pi} \Omega_L^\dagger = U \quad \pi_0^1 = \pi_0 + f_\pi \frac{(\theta_L - \theta_R)}{2}$$

$$e^{-i\theta_{R,3} \tau_3 / 2} \quad = \pi_0 - f_\pi \theta_{L,3}$$



## 5. Solución tipo erizo (Hedgehog): Skyrme clásico

Es del tipo  $\vec{\phi}(\vec{x}) = f_{\pi} \theta(r) \hat{r}$ ,  $U(\vec{x}) = e^{i\theta(r)\vec{z}\cdot\hat{r}} = \cos\theta + i\vec{z}\cdot\hat{r}\sin\theta$

$\exists$  para  $N_f=2$  (y luego en  $SU(N_f)$  en la forma  $\begin{pmatrix} U_2 & \\ & \mathbb{I} \end{pmatrix}$  si  $N_f > 2$ )

Tiene la peculiaridad de que el isospin del pion en cada punto apunta en la dirección radial espacial, y es práctico para hacer cálculos.  $\theta(r)$  está definido mod.  $2\pi$  y por continuidad.

Por ej.  $B^0(x) = -\frac{1}{2\pi^2} \frac{\sin^2\theta}{r^2} \frac{d\theta}{dr}$  (haciendo unos cuantos cálculos)

$$B = \int d^3x B^0 = 4\pi \int_0^\infty dr r^2 B^0 = -\frac{2}{\pi} \int_{\theta(0)}^{\theta(\infty)} d\theta \sin^2\theta = \left( \frac{\theta}{\pi} - \frac{\sin 2\theta}{2\pi} \right) \Big|_{\theta(0)}^{\theta(\infty)}$$

La condición  $U(\vec{x}) \xrightarrow{x \rightarrow \infty} \mathbb{I}$  permite tomar  $\theta(\infty) = 0$ , y para

que  $U$  sea regular en  $\vec{x}=0$ ,  $\theta(0) = n\pi$ ,  $U(0) = (-1)^n$

(si  $U \neq \pm \mathbb{I} \Rightarrow$  no inv. bajo rot. isospin  $\Rightarrow$  no inv. bajo rot. espaciales  $\Rightarrow$  no continua en  $\vec{0}$ ).

y  $B = n$  es el número topológico (en general  $\theta(0) - \theta(\infty) = \pi n$   $\theta(\infty) = 2\pi k$ ).

Como es una configuración estática  $E = -\int d^3x \mathcal{L}$ , y substituyéndolo en  $\mathcal{L} = \mathcal{L}_2 + \mathcal{L}_4$  de Skyrme ( $\mathcal{L}_{W2} = 0$  para una configuración estática y para  $N_f=2$  aunque no fuera estática) mod.  $(i\pi)$

$$E = 4\pi \frac{f_{\pi}}{g_{\rho}} \int_0^\infty dx \left( \underbrace{\frac{1}{2} x^2 \theta'^2 + \sin^2\theta}_{\mathcal{L}_2} + \underbrace{\sin^2\theta \theta'^2 + \frac{1}{2} x^2 \sin^4\theta}_{\mathcal{L}_4} \right)$$

con  $x \equiv f_{\pi} g_{\rho} r$ ,  $\theta' \equiv \frac{d\theta}{dx}$

Los dos primeros términos vienen de  $\mathcal{L}_2$  y los otros dos de  $\mathcal{L}_4$ , como también se ve viendo como escalam bajo  $\theta(x) \rightarrow \theta(\lambda x)$ .

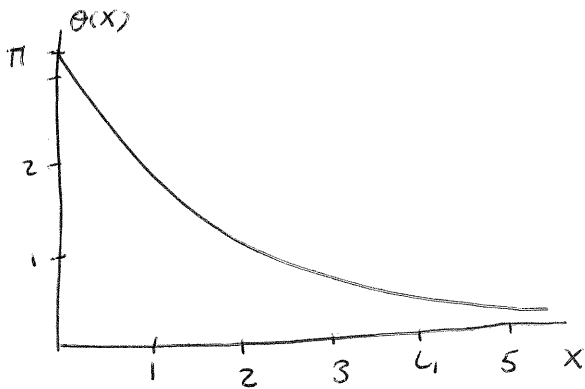
La ecuación del solitón se obtiene con  $\delta E = 0$ ,

$$0 = \underline{(x^2 + 2\sin^2\theta)}\theta'' + \underline{2x}\theta' + \underline{\sin(2\theta)}\theta'^2 - \underline{\sin(2\theta)} - \frac{1}{x^2}\sin^2\theta\sin(2\theta) = 0$$

junto con  $\theta(0) = \pi$ ,  $\theta(\infty) = 0$  para  $B=1$ , el nucleón par ej.

Los términos subrayados vienen de  $\mathcal{L}_2$ , y no dan una solución estable.

Esta ecuación se puede resolver numéricamente, y para la sol. de menor energía se obtiene la siguiente curva (universal)



$$\text{con } M = 73 \frac{f_\pi}{g_p}$$

$$\left( \text{si } g_p \rightarrow \infty \quad \mathcal{L}_4 \rightarrow 0 \right. \\ \left. M \rightarrow 0, r \rightarrow 0 \right)$$

el término  $\mathcal{L}_4$  es irrelevante para  $x \rightarrow \infty$  y el  $\mathcal{L}_2$  para  $x \rightarrow 0$ .

Para  $x \rightarrow \infty$   $\theta(x) \rightarrow \frac{a}{x^2}$ , lo cual refleja que el pión no tiene

masa, si se añade un término de masa  $\theta(x) \sim \frac{e^{-m_\pi r}}{r}$

## 6. Quantización del skyrmión

El skyrmión que hemos visto es un solitón clásico y por tanto hay que cuantizarlo para que se parezca a un nucleón o una delta. Esto se debe a que rompe invariancia rotacional y de isospín: no tiene  $\vec{J}$  definidos ni  $\vec{T}$  def. Esto es general: los solitones conectan distintos vacíos y sólo lo pueden hacer rompiendo nuevas simetrías, por ej. el kink no era invariante traslacional.

El skyrmión es  $U(\vec{x}): S_3^{\text{ext}} \rightarrow S_3^{\text{int}}$  recubre  $S_3^{\text{int}}$  una vez luego pasa por todos los vacíos: la simetría quiral se restablece en parte dentro del skyrmión (correspondiendo al vacío perturbativo del modelo de saco).

En la cuantización semiclásica hay que considerar los modos normales de excitación y las coordenadas colectivas. Estas últimas son las más relevantes a bajas energías porque están asociadas a simetrías. En este caso rotaciones espaciales y de isospín (traslacional restringido)

$$U(\vec{x}, t) = A(t) U_0(\vec{x}) A^\dagger(t), \quad U_0(\vec{x}) = e^{i\theta(r) \vec{e} \cdot \hat{r}} = \text{skyrm. está.}$$

$A(t) \in SU_T(2)$  son las coordenadas colectivas y indican tanto una rotación de espín como de isospín. (El resto del grupo quiral está congelado porque  $\dot{U} \rightarrow 0$  para que sea una excitación de energía finita).

$$A(t) = a_0(t) + i \vec{a}(t) \vec{T} \quad \text{con} \quad a_0^2 + \vec{a}^2 = 1 \quad a_\mu \in \mathbb{R}$$

Sustituyendo en el lagrangiano  $L = L_2 + L_4$  resulta

$$L(t) = -M + \lambda \text{tr}(\dot{A} \dot{A}^\dagger) = -M + 2\lambda \dot{a}_\mu^2 \quad (\text{donde el } \int_{\text{vol}})$$

La forma de  $L_4$  no permite  $\dot{A}^3 = \dot{A}^4$  o  $\ddot{A}$  etc

donde  $\lambda = \lambda_2 + \lambda_4 = \frac{53.3}{f_n g_p^3}$

$$\lambda_2 = \frac{8\pi}{3} \frac{1}{f_n g_p^3} \int_0^\infty dx \sin^2 \theta x^2$$

$$\lambda_4 = \frac{8\pi}{3} \frac{1}{f_n g_p^3} \int_0^\infty dx x^2 \sin^2 \theta \left( \theta'^2 + \frac{\sin^2 \theta}{x^2} \right)$$

notar que se escala como  $M \langle r^2 \rangle$ , de hecho es el momento de inercia del skyrmión como se verá.

El hamiltoniano cuántico es

$$H = M + \frac{P_\mu^2}{8\lambda} \quad \text{con} \quad P_\mu = -i \frac{\partial}{\partial a_\mu} \quad \text{y} \quad a_\mu^2 = 1$$

es decir una partícula sobre una esfera  $S_3$ . El generador de  $SO(4)$  es  $N_{\mu\nu} = a_\mu p_\nu - a_\nu p_\mu$  es el "momento angular" en 4 dim. El c.c.o.c. sobre  $S_3$  es  $\frac{1}{2} N_{\mu\nu} N_{\mu\nu}$ ,  $N_{03}$  y  $N_{12}$  análogo de  $\vec{L}$ ,  $L_2$  en  $S_2$ . con soluciones

$$\frac{1}{2} N_{\mu\nu}^2 Y_{m_1, m_2}^l(\theta, \varphi_1, \varphi_2) = l(l+2) Y_{m_1, m_2}^l(\theta, \varphi_1, \varphi_2)$$

$$N_{12} Y_{m_1, m_2}^l(\theta, \varphi_1, \varphi_2) = m_1 Y_{m_1, m_2}^l(\theta, \varphi_1, \varphi_2)$$

$$N_{03} Y_{m_1, m_2}^l(\theta, \varphi_1, \varphi_2) = m_2 Y_{m_1, m_2}^l(\theta, \varphi_1, \varphi_2)$$

con  $a_1 = \sin \theta \cos \varphi_1$

$a_2 = \sin \theta \sin \varphi_1$

$a_0 = \cos \theta \cos \varphi_2$

$a_3 = \cos \theta \sin \varphi_2$

$l = 0, 1, 2, \dots$

$m_1 = -l, -l+1, \dots, l-1, l$

$m_2 = |m_1-l, |m_1-l+2, \dots, l-|m_1-2, l-|m_1|$

$(l+1)^2$  en total.

llamados armónicos hiperesféricos (en cuatro dimensiones)

Esto de  $\psi(a_\mu)$  o equ.  $\psi(A)$

Para interpretar las soluciones construyo los op  $\vec{J}$  y  $\vec{T}$ :

bajo una rotación  $\vec{\alpha}$  y una rotación de isospin  $\vec{\beta}$

$$\begin{aligned} U(x) &= A U_0(\vec{x}) A^\dagger \rightarrow U'(x) = e^{-i\vec{\beta}\vec{c}/2} U(R^{-1}x) e^{i\vec{\beta}\vec{c}/2} \\ &= e^{-i\vec{\beta}\vec{c}/2} A(t) e^{i\theta(r)\hat{r}\cdot R\vec{c}} A^\dagger(t) e^{i\vec{\beta}\vec{c}/2} \\ &= e^{-i\vec{\beta}\vec{c}/2} A(t) e^{i\vec{\alpha}\vec{c}/2} U_0(\vec{x}) e^{-i\vec{\alpha}\vec{c}/2} A^\dagger(t) e^{i\vec{\beta}\vec{c}/2} \end{aligned}$$

es decir  $A(t) \rightarrow A'(t) = e^{-i\vec{\beta}\vec{c}/2} A(t) e^{i\vec{\alpha}\vec{c}/2}$

obviamente  $SU_R(2)$  y  $SU_T(2)$  conmutan,  $[\vec{J}, \vec{T}] = 0$

$$\delta a_0 = -\vec{\alpha} \frac{\vec{a}}{2} + \frac{\vec{\beta} \vec{a}}{2}, \quad \delta \vec{a} = \vec{\alpha} a_0 - \frac{\vec{\beta} \vec{a}_0}{2} + \vec{\alpha} \times \frac{\vec{a}}{2} + \frac{\vec{\beta} \times \vec{a}}{2}$$

$$\delta \psi = -\delta a_\mu \partial_\mu \psi = (-i\vec{\alpha} \cdot \vec{J} - i\vec{\beta} \cdot \vec{T}) \psi$$

de donde  $J_i = \frac{1}{2}(N_{0i} + \frac{1}{2} \epsilon_{ijk} N_{jk})$

$$T_i = \frac{1}{2}(-N_{0i} + \frac{1}{2} \epsilon_{ijk} N_{jk})$$

Es inmediato comprobar que

$$\vec{J}^2 = \vec{T}^2 = \frac{1}{4} \frac{1}{2} N_{\mu\nu}^2 = \frac{1}{4} l(l+2) \Rightarrow J = T = \frac{l}{2}$$

(todo esto son propiedades de  $SO(4) \subset SU_1(2) \times SU_2(2)$ ,  $SO(4)$  sólo tiene representaciones  $J_i = l/2$  de  $SU(2) \times SU(2)$ )

$$H = M + \frac{P_\mu^2}{8\lambda} \Big|_{a_\mu^2=1} = M + \frac{1}{8\lambda} \frac{1}{2} N_{\mu\nu}^2 = M + \frac{1}{2\lambda} J(J+1)$$

$J = T$  se observa exp. en los dos bariones de menor energía construidos con  $N_f = 2$ ,  $N$  tiene  $J = T = \frac{1}{2}$ ,  $\Delta J = T = \frac{3}{2}$

$$M_\Delta - M_N = \frac{3}{2\lambda} = 0.028 \text{ fm}^3 g_s^3$$

$l=1$

$l=3$

En el caso  $N_f \geq 3$  se puede probar que el solitón cuántico es necesariamente un fermión si  $N_c$  es impar y un bosón si  $N_c$  par, utilizando la acción de Wess-Zumino. Para  $N_f = 2$  puede ser un fermión, eligiendo el impar. De hecho

bajo una rotación espacial de  $2\pi$ ,  $A(t) \rightarrow -A(t)$

$$\text{o } a_\mu \rightarrow -a_\mu, \text{ y } Y_{m,m_z}^l(-\hat{a}_\mu) = (-1)^l Y_{m,m_z}^l(\hat{a}_\mu)$$

luego el solitón cuántico es bosón o fermión según el par o impar.

NPB228(1983)552, PRL51(1983)751

$$L = \bar{q} (i\partial - \gamma^0 A_0(x)) q \quad q \rightarrow e^{i\gamma_5 \theta} q, \quad \bar{q} \rightarrow \bar{q} e^{i\gamma_5 \theta}$$

$$i \left( i\partial - \gamma^0 A_0(x) \right) q = 0 \quad j_5^\mu = \bar{q} \gamma^\mu \gamma_5 q \quad \gamma^0 \gamma^1 = \gamma_3$$

$$E_n \cancel{q} + (i\partial_t - A_0(x)) q = i\gamma_5 \partial_x q$$

$$\pm q_\pm = \frac{e^{i\gamma_5 \int^x A_0 dx'}}{U(x)} q_0 \quad \partial_x q = \gamma_5 A_0(x) q +$$

$$\partial_t q = (i\gamma_5 \partial_x + A_0) q = \cancel{U} (i\gamma_5 \partial_x U) q_0 + U i\gamma_5 \partial_x q_0 + A_0 U q_0$$

$$= U i\gamma_5 \partial_x q_0 = U i\partial_t q_0$$

$$E_n q_0 = (i\gamma_5 \partial_x) q_0$$

$$\Rightarrow E_n q = (i\gamma_5 \partial_x + A_0(x)) q$$

$$p = q^\dagger q = q_0 U^\dagger U q_0 = q_0^\dagger e^{-i\gamma_5 \int^x A_0 dx'} q_0$$

Anomalia (en 1+1).

$$\gamma^0{}^2 = I, \quad (\gamma^1)^2 = -I, \quad \gamma^0 = \gamma^{0\dagger}, \quad \gamma^1 = -\gamma^{1\dagger}$$

$$\gamma_5 = \gamma^0 \gamma^1$$

$$\gamma_5 = \gamma_5^\dagger \quad \gamma_5^2 = I$$

$$j_5^\mu(x) = \bar{q} \gamma^\mu \gamma_5 q \quad j_5^0 = \bar{q} \gamma^0 q = j^0, \quad j_5^1 = \bar{q} \gamma^1 q = -j^1$$

$$(\text{anomalia}) \quad \partial_\mu j_5^\mu(x) = \partial_x j_5^1(x) = \partial_x j^0(x) = \partial_x p(x)$$

pot.  $V(x) \Rightarrow \partial_x p \neq 0$    $\Rightarrow \partial_\mu j_5^\mu \neq 0$

no se conserva la corriente quiral axial

- diagrama a 1 loop  $W = \sum \int_S$

- Amplitudes permitidas en  $W$ .

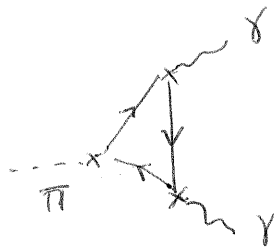
-  $\int_D(s)$  respeta todas las simetrías no anómalas  
(trans. de gauge, etc.)

- Teorema del índice?

- Ancho de  $W$  (2 dim).



$$\pi^0 \rightarrow \gamma\gamma$$

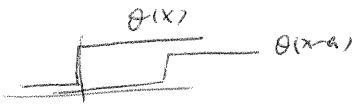


el diagrama diverge UV (log),  $\Rightarrow$  hay que regular  $\wedge$  luego tomar el límite (o renormalizar). Esto puede romper simetrías (las rompe el regulador y no se recupera luego)

Ejemplo:  $\int dx f(x) = \int dx f(x+a)$  (simetría)

$\Rightarrow \int dx (f(x) - f(x+a)) = 0$  NO si  $f$  no converge lo suficiente

$f(x) = \theta(x)$ ,  $\int dx (\theta(x) - \theta(x+a)) = \int_0^a dx = a \neq 0$



Método regulador  $\int_{\Lambda} dx f(x) \equiv \int_{-\Lambda}^{\Lambda} dx f(x)$ , rompe la simetría explícitamente

$\int_{\Lambda} dx (\theta(x) - \theta(x-a)) = a$  (correcto)  $\xrightarrow{\Lambda \rightarrow \infty} a$  no se recupera la sim.

$\uparrow$   
 $\Lambda > |a|$

es una rotura anómala.

Una forma práctica de calcular diagramas / amplitudes es acoplar el fermión (quark) a campos externos y considerar el funcional generador

$$D = i\not{\partial} + \not{X} + \not{A}\gamma_5 + M U^{\gamma_5} \quad U = e^{i\int \not{f}_5}$$

$\phi$  campo del mismo tipo:  $\pi^0$ , todos abelianos,

El término de la acción efectiva que describe  $\pi^0 \rightarrow \gamma\gamma$

es del tipo  $L_{\text{anom}} = c \epsilon_{\mu\nu\alpha\beta} \phi F_{\mu\nu} F_{\alpha\beta}$  ( $\phi$  pseudo scalar)

$L$  conserva paridad y gauge (vector)

Bay's axiote global  $\phi \rightarrow \phi + 2\alpha f_\pi$   $\delta F_{\mu\nu} = 0$  ,  $\delta L \neq 0$  anomalía

$$L(x) = \bar{\psi} \not{D} \psi \quad \text{Euclideo}, \quad S = \int d^D x L(x)$$

En presencia de campo gauge  $D = i\not{\partial} + \not{A} + \not{M}$   
por ej.

$$Z = e^{-W} = \int D\bar{\psi} D\psi e^{-S}, \quad W \text{ es la acción efectiva.}$$

si se considera una transformación de los campos externos  $\delta D$

$$\delta W = -Z^{-1} \int D\bar{\psi} D\psi e^{-S} (-\delta S) = \langle \int d^D x \bar{\psi} \delta D \psi \rangle$$

en particular consideramos una transformación  $U_A(x)$  local

$$D \rightarrow e^{-i\alpha \not{\gamma}_5} D e^{-i\alpha \not{\gamma}_5}$$

$\alpha$  c-núm. función de  $x$ .  
infinitesimal

$$\delta D = \{-i\alpha \not{\gamma}_5, D\}$$

~~$\int d^D x \bar{\psi} \not{\gamma}_5 \psi$~~  m.p. que  $D = i\not{\partial} + \not{A}$

$$V_\mu(x) \text{ (número)}, \quad \delta D = \{-i\alpha \not{\gamma}_5, \not{\gamma}^\mu (\not{\partial}_\mu + V_\mu)\}$$

$$= -i \not{\gamma}_5 \not{\gamma}^\mu [\alpha, \not{\partial}_\mu + V_\mu] = + \not{\gamma}^\mu \not{\gamma}_5 \partial_\mu \alpha$$

$$\delta W = \langle \int d^D x \bar{\psi} \not{\gamma}^\mu \not{\gamma}_5 \psi \partial_\mu \alpha \rangle = - \int d^D x \alpha(x) (\not{\partial}_\mu j_5^\mu)$$

con  $j_5^\mu = \bar{\psi} \not{\gamma}^\mu \not{\gamma}_5 \psi$  la corriente axial nula.

luego si hay simetría  $U_A(x)$ ,  $\delta W = 0$ . En otro caso

la simetría está rota anómalamente.

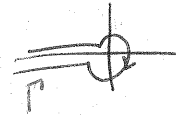
(otra espantosa no nula  $\not{\partial}_\mu j_5^\mu \Rightarrow$ , y explícito es:

$$\delta W = \int d^D x \bar{\psi} \not{\gamma}_5 (\not{\partial} + \not{A}) \psi$$

$$\psi \rightarrow e^{-i\alpha \not{\gamma}_5} \psi, \quad \bar{\psi} \rightarrow \bar{\psi} e^{-i\alpha \not{\gamma}_5}, \quad \not{\partial} \rightarrow \bar{\psi} e^{-i\alpha \not{\gamma}_5} (\not{\partial} + \not{A}) e^{-i\alpha \not{\gamma}_5} \psi = \not{\partial}$$

$\alpha$  global

$$D^s \equiv - \int_{\Gamma} \frac{dz}{2\pi i} z^s \frac{1}{D-z}$$



Considerar meter uma massa  $m \rightarrow 0^+$  para evitar div. infra, no.

$$\langle x | D^s | x \rangle = - \int_{\Gamma} \frac{dz}{2\pi i} z^s \langle x | \frac{1}{D-z+m} | x \rangle$$

$$\langle x | \frac{1}{D+m-z} | x \rangle = \int \frac{d^D p}{(2\pi)^D} \langle x | \frac{1}{D+m-z} | p \rangle \langle p | x \rangle, \quad \langle x | p \rangle = e^{-ipx}$$

$$\langle p | x \rangle \langle x | \frac{1}{D+m-z} | p \rangle = \langle p | x \rangle \langle x | e^{-ip\hat{x}} e^{ip\hat{x}} (D+m-z)^{-1} | p \rangle$$

$$= \langle x | (D+p+m-z)^{-1} e^{ip\hat{x}} | p \rangle, \quad e^{ip\hat{x}} i \partial_{\mu} e^{-ip\hat{x}} = i \partial_{\mu} + p_{\mu}$$

$$= \langle x | (D+p+m-z)^{-1} | 0 \rangle$$

$$\langle x | 0 \rangle = 1.$$

$$= \langle x | \sum_{N=0}^{\infty} \frac{(-1)^N}{(p+m-z)^{N+1}} \left( \frac{1}{p+m-z} \right)^N | 0 \rangle$$

$$\Gamma (A+B)^{-1} = \left( \frac{A(B+A^{-1}B)}{(1+BA^{-1})A} \right)^{-1} = \left( \frac{A(B+A^{-1}B)}{(1+BA^{-1})A} \right)^{-1} A^{-1} \sum_{N \geq 0} (-BA^{-1})^N$$

$$\frac{1}{p+m-z} = \frac{-p+m-z}{p^2+(z-m)^2} = - \frac{p+(z-m)}{p^2+(z-m)^2} \quad \{ \delta_{\mu\nu} \} = -2 \delta_{\mu\nu}$$

$$\langle x | (D+m-z)^{-1} | 0 \rangle = - \sum_{N=0}^{\infty} \int \frac{d^D p}{(2\pi)^D} \frac{(p+(z-m))(D(p+(z-m)))^N}{(p^2+(z-m)^2)^{N+1}} | 0 \rangle$$

Para establecer si  $\delta W = 0$  o no hay que dar una def. de  $W$  dado que esta magnitud es un u.v. divergente.

$$\text{Formalmente } Z = \det(D) = \exp \text{Tr} \log D$$

$$W = - \text{Tr} \log D = - \sum_n \log \lambda_n \quad \text{con } D \psi_n = \lambda_n \psi_n$$

En dev. u.v. Una definición es

$$\log D = \left. \frac{d}{ds} D^s \right|_{s=0}$$

$$W = - \left. \frac{d}{ds} \text{Tr} D^s \right|_{s=0} = - \left. \frac{d}{ds} \sum_n \lambda_n^s \right|_{s=0}$$

La función  $f(s) = \sum_n \lambda_n^s$  está bien definida para  $\text{Re } s < -D$  y se puede extender analíticamente en  $s$ :  $f(s)$  tiene polos en  $s = -D, -D+1, \dots, -1$ . En particular la analítica en  $s=0$ .

$$\begin{aligned} \delta W &= - \left. \frac{d}{ds} \text{Tr} \delta(D^s) \right|_{s=0} = - \left. \frac{d}{ds} \text{Tr} (s D^{s-1} \{-i\alpha \gamma_5, D\}) \right|_{s=0} \\ &= + \left. \frac{d}{ds} s \text{Tr} (2i\alpha \gamma_5 D^s) \right|_{s=0} = \text{Tr} (2i\alpha \gamma_5 D^s) \Big|_{s=0} \end{aligned}$$

$$\text{Formalmente } \delta W = \text{Tr} (2i\alpha \gamma_5) = 0$$

~~tr~~  $\delta_5$

$$\text{tr}(\delta_5 \langle x | (D+m-z)^{-1} | 0 \rangle) =$$

$$\sum_{N \geq 0} \langle x | \frac{\text{tr}(\gamma_5 (D+m-z) (D+(z-m))^N)}{(p^2 + (z-m)^2)^{N+1}} | 0 \rangle \quad \left| \begin{array}{l} N=0 \rightarrow 0 \\ \text{tr} \gamma_5 = \\ \Rightarrow \text{tr} \delta_4 \gamma_5 \Rightarrow \end{array} \right.$$

$$= - \sum_{N \geq 1} \langle x | \frac{\text{tr}(\gamma_5 D ((D+z-m) D)^{N-1})}{(p^2 + (z-m)^2)^N} | 0 \rangle$$

$$= - \sum_{N \geq 0} \langle x | \frac{\text{tr}(\gamma_5 D ((D+z-m) D)^N)}{(p^2 + (z-m)^2)^{N+1}} | 0 \rangle$$

$$\delta W = \int \frac{d^D x d^D p}{(2\pi)^D} \int \frac{dz}{2\pi i} z^s \frac{2i\alpha(x)}{2\pi i} \sum_{N \geq 0} \langle x | \frac{\text{tr} \gamma_5 D ((D+z-m) D)^N}{(p^2 + (z-m)^2)^{N+1}} | 0 \rangle$$

~~reanudar caso D=2, D = i\sigma + \nu abeliano~~

$$I = \int \frac{d^D p}{(2\pi)^D} \int \frac{dz}{2\pi i} \frac{p^{2k} (z-m)^{N-2k}}{(p^2 + (z-m)^2)^{N+1}} \sum_{k=0}^{\lfloor \frac{N}{2} \rfloor} z^s$$

$$= \frac{1}{(4\pi)^{D/2}} \frac{m^{s+D-(N+1)}}{\Gamma(\frac{D}{2})} \frac{\Gamma(\frac{D}{2}+k) \Gamma(N+1-\frac{D}{2}-k) \Gamma(s+1)}{\Gamma(N+1) \Gamma(N-D+2) \Gamma(s+D-N)}$$

si  $N \leq D-2$  ( $s=0$ ) la potencia de  $m$  es positiva,  $I \rightarrow 0$   $m \rightarrow 0$

si  $N \geq D$  ( $s=0$ )  $\Gamma(s+D-N) = \Gamma(D-N) = \infty$   $I \rightarrow \infty$

luego sólo queda el caso  $N = D-1$

$$I_{\substack{s=0 \\ N+1=D}} = \frac{1}{(4\pi)^{D/2}} \frac{1}{\Gamma(\frac{D}{2})} \frac{\Gamma(\frac{D}{2}+k) \Gamma(\frac{D}{2}-k)}{\Gamma(D)}$$

Por ej.  $D=2$ ,  $D = i\partial + V$  abeliano:

$$\delta W = \frac{\int d^2x d^2p}{(2\pi)^2} \int \frac{dz}{2\pi i} z^s z i\alpha(x) \frac{\langle x | \text{tr}(\gamma_5 D (D + z - m) D) | 0 \rangle}{(p^2 + (z - m)^2)^2} \Big|_{s=0}$$

por sim.  $p_\mu \rightarrow 0$ ,  $k=0$   $I = \frac{1}{4\pi}$   $P(1) = P(2) = 1$

$P(n+1) = n!$

$$= \int d^2x z i\alpha(x) \langle x | \text{tr}(\gamma_5 D^2) | 0 \rangle \frac{1}{(4\pi)}$$

$$\text{tr}(\gamma_5 D^2) = \text{tr}(\gamma_5 \gamma_\mu \gamma_\nu) D_\mu D_\nu$$

$$\gamma_\mu \gamma_\nu = -\delta_{\mu\nu} + \sigma_{\mu\nu}$$

$$\neq \sigma_{\mu\nu} = \epsilon_{\mu\nu} \sigma_{01} = \epsilon_{\mu\nu} \frac{1}{2} [\gamma_\mu, \gamma_\nu] = \epsilon_{\mu\nu} \gamma_5 (i\gamma_3)$$

$$\frac{1}{2} [\sigma_\mu, \sigma_\nu]$$

$\gamma_5 = i\gamma_0\gamma_1\gamma_2\gamma_3$   
Eulerian

$$\text{tr}(\gamma_5 D^2) = i \epsilon_{\mu\nu} [D_\mu, D_\nu] = \epsilon_{\mu\nu} F_{\mu\nu}$$

$$\delta W = \int d^2x \frac{i}{2\pi} \alpha(x) \epsilon_{\mu\nu} F_{\mu\nu}(x)$$

~~esta~~ Esta <sup>variación</sup> ~~termina~~ de la acción efectiva puede

generalizarse con un término de tipo  $W_{\pi\gamma} = \int d^2x \frac{i}{2\pi} \pi(x) \epsilon_{\mu\nu} F_{\mu\nu}(x)$

con  $\pi(x)$  un campo pseudo escalar tal que  $\delta_A \pi = +i\alpha$

que es el campo del "fotón" (en 1+1,  $U_A(1)$ )

corresponde a



En 3+1 dim.  $\delta W \approx \frac{e^2}{48\pi^2} \epsilon_{\mu\nu\rho\sigma} \epsilon_{\mu\nu} F_{\rho\sigma} N_c$

$$\mathcal{L}_{\pi\gamma} = \frac{N_c e^2}{48\pi^2} \frac{\phi_{\pi^0}}{f_\pi} \epsilon_{\mu\nu\rho\sigma} F_{\mu\nu} F_{\rho\sigma} = \frac{N_c \phi_{\pi^0}}{8\pi f_\pi} \epsilon_{\mu\nu\rho\sigma} F_{\mu\nu} F_{\rho\sigma}$$

$$f_\pi = 93 \text{ MeV}$$

$$\langle \pi^0 | J_5^\mu | 0 \rangle = i f_\pi q^\mu \delta_{AB}$$

