

$$S_{\Lambda'}[\phi] = \int d^d x \left\{ \frac{1}{2} (Z + \Delta Z) (\partial_{\mu} \phi)^2 + \frac{1}{2} (m^2 + \Delta m^2) \phi^2 + \frac{1}{4!} (\lambda + \Delta \lambda) \phi^4 \right. \\ \left. + \frac{1}{6!} (\lambda_6 + \Delta \lambda_6) \phi^6 + \frac{1}{4} (\lambda_{4,2} + \Delta \lambda_{4,2}) (\partial_{\mu} \phi)^2 \phi^2 + \dots \right\}$$

$\swarrow \equiv \lambda_{2,2}$ $\swarrow \equiv \lambda_2 \equiv \lambda_{2,0}$ $\swarrow \equiv \lambda_4 \equiv \lambda_{4,0}$
 $\swarrow \equiv \lambda_{6,0}$ \swarrow no necesariamente renormalizable

que es simplemente la acción más general que respeta las simetrías del problema (Poincaré y el cambio discreto de fase $\phi \rightarrow -\phi$).

Hemos adoptado una notación en la cual $\lambda_{n,l}$ denota el acoplamiento en un término con n potencias del campo y l derivadas (que tiene entonces dimensión $D_{n,l} = d + n(1 - \frac{d}{2}) - l$, p. 709) y cuando $l=0$,

$\lambda_{n,0} \equiv \lambda_n$. A pesar de que habríamos empezado específicamente con $Z=1$ y $\lambda_6 = \lambda_{4,2} = \dots = 0$, incluimos estas variables en $S_{\Lambda'}$ para abrir de una vez el caso en el que habríamos empezado con una

S_{Λ} más general.

$L_{31} = 07/06/23$ (4+1 repeticiones)

Para poder hacer una comparación más directa entre nuestras 2 acciones efectivas, es útil hacer 2 cosas:

- 1) Para incorporar el hecho de que S_{Λ} se usa con $p < \Lambda$ y $S_{\Lambda'}$ con $p < \Lambda'$, nos conviene rescalar los momentos (y por tanto las distancias) en la teoría primada, definiendo

$$p' \equiv p \cdot \frac{\Lambda}{\Lambda'} \quad \longleftrightarrow \quad x' = x \cdot \frac{\Lambda'}{\Lambda},$$

de tal forma que $p < \Lambda'$ equivale a $p' < \Lambda$. Después de este recalcamiento,

$$S_{\Lambda'} = \int d^d x' \left(\frac{\Lambda}{\Lambda'} \right)^d \left\{ \frac{1}{2} (z + \Delta z) \left(\frac{\Lambda'}{\Lambda} \right)^2 (\partial'_\omega \phi)^2 + \frac{1}{2} (m^2 + \Delta m^2) \phi^2 + \frac{1}{4!} (\lambda + \Delta \lambda) \phi^4 \right. \\ \left. + \frac{1}{6!} (\lambda_6 + \Delta \lambda_6) \phi^6 + \frac{1}{4} (\lambda_{4,2} + \Delta \lambda_{4,2}) \left(\frac{\Lambda'}{\Lambda} \right)^2 (\partial'_\omega \phi)^2 \phi^2 + \dots \right\}$$

2) Para tener el término cinético normalizado de la misma manera en $S_{\Lambda'}$ y S_Λ , conviene definir en la teoría primera un campo recalcado $\phi' = \sqrt{\left(\frac{\Lambda'}{\Lambda} \right)^{2-d} \frac{z + \Delta z}{z}} \phi$ (en nuestro ejemplo $z=1$),

y de paso renombrar $\phi' \rightarrow \varphi'$. Obtendremos entonces

$$S_{\Lambda'} = \int d^d x' \left\{ \frac{1}{2} z (\partial'_\omega \varphi')^2 + \frac{1}{2} (m^2 + \Delta m^2) \frac{z}{z + \Delta z} \left(\frac{\Lambda'}{\Lambda} \right)^{-2} \varphi'^2 \right. \\ \left. + \frac{1}{4!} (\lambda + \Delta \lambda) \frac{z^2}{(z + \Delta z)^2} \left(\frac{\Lambda'}{\Lambda} \right)^{2-d} \varphi'^4 + \frac{1}{6!} (\lambda_6 + \Delta \lambda_6) \frac{z^3}{(z + \Delta z)^3} \left(\frac{\Lambda'}{\Lambda} \right)^{2d-6} \varphi'^6 \right. \\ \left. + \frac{1}{4} (\lambda_{4,2} + \Delta \lambda_{4,2}) \frac{z^2}{(z + \Delta z)^2} \left(\frac{\Lambda'}{\Lambda} \right)^{d-2} (\partial'_\omega \varphi')^2 \varphi'^2 + \dots \right\}$$

$$\equiv \int d^d x' \left\{ \frac{1}{2} z (\partial'_\omega \varphi')^2 + \frac{1}{2} m'^2 \varphi'^2 + \frac{1}{4!} \lambda' \varphi'^4 + \frac{1}{6!} \lambda'_6 \varphi'^6 + \frac{1}{4} \lambda'_{4,2} (\partial'_\omega \varphi')^2 \varphi'^2 + \dots \right\}$$

1 por convención (\Rightarrow propagador = $\frac{1}{p^2}$)

con acoplamiento

$$m'^2 \equiv (m^2 + \Delta m^2) \frac{z}{z + \Delta z} \left(\frac{\Lambda'}{\Lambda} \right)^{-2},$$

Notar que Δm^2 aquí es distinto a la p. 641

$$\lambda' \equiv (\lambda + \Delta \lambda) \frac{z^2}{(z + \Delta z)^2} \left(\frac{\Lambda'}{\Lambda} \right)^{d-4},$$

Notar que esta definición de λ' es distinta a la que tenemos en la p. 899

$$\lambda'_6 \equiv (\lambda_6 + \Delta \lambda_6) \frac{z^3}{(z + \Delta z)^3} \left(\frac{\Lambda'}{\Lambda} \right)^{2d-6},$$

$$\lambda'_{4,2} \equiv (\lambda_{4,2} + \Delta \lambda_{4,2}) \frac{z^2}{(z + \Delta z)^2} \left(\frac{\Lambda'}{\Lambda} \right)^{d-2},$$

y más en general,

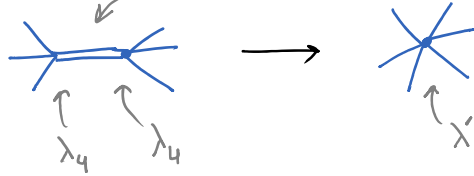
$$\lambda'_{n,l} = (\lambda_{n,l} + \Delta \lambda_{n,l}) \left(\frac{z}{z + \Delta z} \right)^{\frac{n}{2}} \left(\frac{\Lambda'}{\Lambda} \right)^{D_{n,l}}, \text{ con } D_{n,l} = d + n(1 - \frac{d}{2}) - l.$$

Con esto vemos que el efecto neto de cambiar el conteo UV es cambiar los acoplamientos desnudos $\lambda_{n,l}$ que definen a la teoría, con las reglas de transformación específicas $\lambda_{n,l} \rightarrow \lambda'_{n,l}(\lambda; \Lambda, \Lambda')$. En otras palabras, cuando decidimos omitir de nuestra descripción a los modos UV en la franja $\Lambda' \leq p < \Lambda$, podemos compensar su ausencia agregando nuevas interacciones (o modificando las ya existentes) entre los modos IR ($p < \Lambda'$).

L24: 21/11/17

Φ_s actúan como intermediarios de interacciones entre ϕ_s

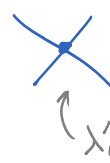
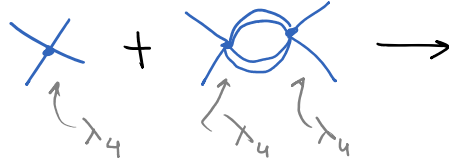
P.ej.,



$$\lambda'_{4,0} + \lambda'_{4,2} + \lambda'_{4,4} + \dots$$

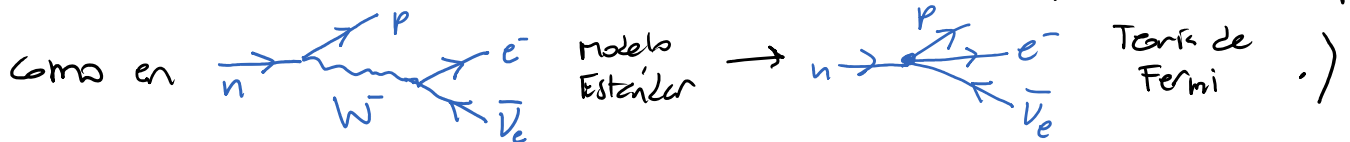
Correcciones con infinitas derivadas, expresan el hecho de que las interacciones originales no local

ó



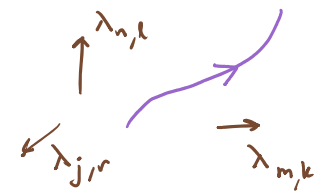
$$\lambda'_{4,0} + \lambda'_{4,2} + \lambda'_{4,4} + \dots$$

(Esta idea de "integrar para sacar" ("integrate out") grado de libertad puede también usarse para un campo completo, $e^{-S_{eff}[\Psi]} \equiv \int DW e^{-S(\Psi, W)}$, con $m_W \gg m_\Psi$,



La versión infinitesimal de esta transformación, con $\Lambda \rightarrow \Lambda' = \Lambda + \delta\Lambda$ y $\lambda_{n,l} \rightarrow \lambda'_{n,l} = \lambda_{n,l} + \delta\lambda_{n,l}$, define el

flujo del grupo de renormalización Wiltariano: una trayectoria en el espacio de teorías.



La teoría libre no masiva, $\lambda_{n,l} = 0 \forall n,l$ (excepto $\lambda_{2,2} \equiv \bar{z} = 1$), es un punto fijo de la transformación $\lambda \rightarrow \lambda'$, porque los modos de Fourier están desacoplados entre sí. Cerca de este punto fijo, las correcciones $\Delta\lambda_{n,l}$ (incluyendo $\Delta\bar{z}$) son

entonces pequeños, y tenemos simplemente $\lambda'_{n,l} \approx \lambda_{n,l} \left(\frac{\Lambda}{\Lambda'}\right)^{D_{n,l}}$

de donde vemos que, al ir a bajas energías, los acoplamiento con dimensión

$$\left\{ \begin{array}{l} D_{n,l} > 0 \quad (\text{relevantes o súper-renormalizables}) \quad \underline{\text{crecen}}, \\ D_{n,l} = 0 \quad (\text{marginales o estrict. renormalizables}) \quad \underline{\text{se mantiene igual}}, \\ D_{n,l} < 0 \quad (\text{irrelevantes o no renormalizables}) \quad \underline{\text{decrecen}}, \end{array} \right.$$

lo cual coincide exactamente con lo que aprendimos en el grupo de renormalización de Callan-Symanzik. ✓

En el caso de los acoplamiento que a orden más bajo son marginales, las correcciones más altas deciden si crecen o decrecen al disminuir Λ , es decir, si son marginalmente relevantes o marginalmente irrelevantes

(o exactamente marginal). P.ej., para $\lambda \equiv \lambda_4 \equiv \lambda_{4,0}$ en $d=4$, de la p. 897 sabemos que $\Delta\lambda = -\frac{3\lambda^2}{16\pi^2} \ln\left(\frac{\Lambda}{\Lambda'}\right)$, así que

$$\lambda' = \left(\lambda - \frac{3\lambda^2}{16\pi^2} \ln\left(\frac{\Lambda}{\Lambda'}\right) \right) \left(\frac{\Lambda}{\Lambda'} \right)^{D_{4,0}} ,$$

$\begin{array}{c} \nearrow 1 \\ \frac{\Lambda}{\Lambda'} \\ \searrow 0 \\ \text{--- } \mathcal{O}(\lambda^2) \end{array}$

es decir, $\lambda' = \lambda + \frac{3\lambda^2}{16\pi^2} \ln\left(\frac{\Lambda'}{\Lambda}\right)$. ← recordamos que estos acoplamiento son donde

Podemos ver que este resultado, obtenido con un corte flotante Λ' , es idéntico al que obtuvimos en la p. 856 con un corte de escala deslizante μ ,

$$\lambda = \lambda_0 + \frac{3\lambda_0^2}{16\pi^2} \ln\left(\frac{\mu}{\Lambda}\right) .$$

Podemos recuperar la función beta como $\beta \equiv \Lambda \frac{\partial \lambda}{\partial \Lambda} = \frac{3\lambda^2}{16\pi^2} \approx \frac{3\lambda'^2}{16\pi^2}$.
 LZ: 10/06/16

Claramente, si queremos estudiar a nuestra teoría a la escala experimental p , nos conviene usar la acción efectiva S_p , definida a la escala $\Lambda \sim p$, cuyos suplementos ya incluyen las contribuciones de todos los modos con energías mayores a p , con lo cual nuestras predicciones a nivel árbol darán una mejor aproximación. Si usáramos en cambio S_Λ , que es lo que habíamos hecho inicialmente en este curso, las contribuciones de los modos UV entre p y Λ aparecen abruptamente cuando calculamos los, dando correcciones grander a los resultados a nivel árbol, que parecen invalidar la expansión perturbativa.

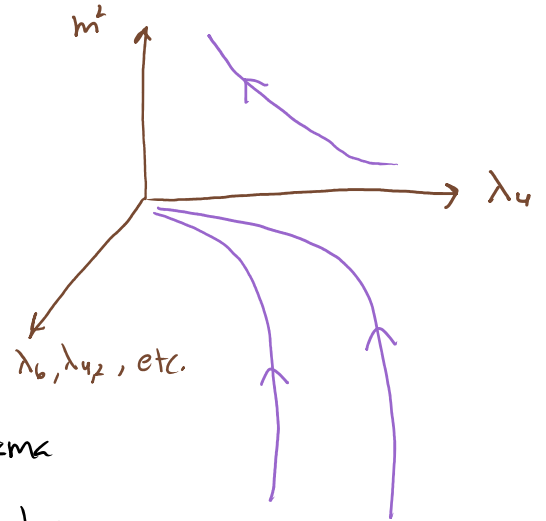
Con esto entendamos entonces el diagrama que teníamos en la p. 825 para el grupo de renormalización wilsoniano,



que además hemos visto que contiene la misma información que su contraparte de Callan-Symanzik,



En ambos enfoques, hemos visto que los acoplamiento irrelevantes (no renormalizables) decrecen rápidamente al ir a bajas energías. En otras palabras, los flujos de renormalización tienen la importante propiedad de que se enfocan sobre el subespacio de acoplamiento renormalizables (= relevantes + marginales),



como en el ejemplo en $d=4$ ilustrado en el diagrama de la derecha. Esta es una simplificación drástica, porque solo hay un número finito de acoplamiento relevantes o marginales, mientras que el número de acoplamiento irrelevantes es infinito.

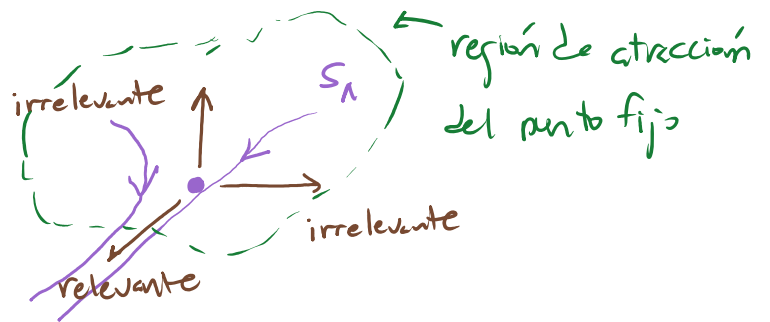
En algunas teorías puede ser que no exista ningún acoplamiento renormalizable. Este es el caso, p.ej., de una teoría en $d=4$ que solo contenga campos espinorales: la interacción más sencilla, $(\bar{\Psi}\Psi)^2$, es irrelevante. Y también es el caso de la gravedad en $d > 2$: la acción de Einstein-Hilbert, $S_{EH} = \frac{1}{8\pi G_N} \int d^d x \sqrt{-g} R$, en términos del campo del gravitón $h_{\mu\nu}(x)$ canónicamente normalizado, $g_{\mu\nu}(x) = \eta_{\mu\nu} + \sqrt{G_N} h_{\mu\nu}(x)$, si contiene interacciones, $S_{EH} \sim \int d^d x (\partial h \partial h + \sqrt{G_N} h \partial h \partial h + (\sqrt{G_N})^2 h^2 \partial h \partial h + \dots)$; pero dado que $\sqrt{G_N}$ tiene dimensión $D = 1 - d/2 < 0$, todos ellos son irrelevantes.

En estos casos, cuando vamos a bajas energías y los acoplamientos irrelevantes se apagan, la teoría renormalizable que obtenemos es una teoría libre. P.ej., la gravedad es despreciable para $p \ll M_{\text{Planck}}$.

Cuando aprendimos a renormalizar, los capítulos atrás, nuestra idea era retirar el corte Λ ($\Lambda \rightarrow \infty$) lo más pronto posible, después de haber reescrito nuestras predicciones en términos de parámetros renormalizados. Vimos que esta reescritura involucra un número finito o infinito de parámetros dependiendo de si la teoría es renormalizable o no renormalizable, ¡con lo cual pareció una casualidad muy afortunada que el Modelo Estándar sea renormalizable (Tarea 13)! Con el enfoque de Wilson, entendemos que esto NO es una casualidad: sin importar qué tan complicada sea la teoría a la escala del corte físico Λ_{fir} , ¡al examinarla a energías $p \ll \Lambda_{\text{fir}}$ inevitablemente encontraremos que se reduce a una acción efectiva renormalizable!

Esta es justamente la visión que tenemos del Modelo Estándar hoy en día: que es "solo" una teoría efectiva, válida a bajas energías, que eventualmente habremos de reemplazar por una teoría mejor — la cual nos gustaría que incorpore a la gravedad, e idealmente sea completa en el UV.

La contraparte del hecho de que desde esta nueva perspectiva los acoplamientos no renormalizables ya no nos importan, es que sabemos bien que los acoplamientos relevantes (super-renormalizables), como la masa m^4 , crecen rápidamente al ir a bajos energías. Así que, si queremos que tengan un valor razonable a la escala experimental $p \ll \Lambda$, debemos ajustar su valor a que sea muy pequeño a la escala del corte Λ . En otros palabras, debemos asegurarnos de que S_Λ esté muy cerca de un punto fijo del grupo de renormalización, en lo que a los acoplamientos relevantes se refiere.



En resumen, para definir una teoría de campos con $\Lambda \gg p$, debemos empezar con una teoría conforme y decidir los valores iniciales para cada uno de los acoplamientos que son relevantes en torno a ese punto fijo. El valor de los acoplamientos irrelevantes y el significado preciso del corte Λ no importan (dentro de la región de atracción de la CFT); muchas teorías distintas en el UV coinciden en $p \ll \Lambda$: pertenecen a la misma "clase de universalidad".

12. Cuantización de Teoría No Abelianda

En las p. 329-334, vimos que la teoría de Maxwell, con grupo de norma $U(1)$, puede fácilmente generalizarse al caso de un grupo de norma no abeliano G (opciones para G son $SU(N)$, $SO(N)$, $Sp(N)$, los grupos excepcionales E_6, E_7, E_8, F_4 y G_2 , o productos de dos o más de estos factores y/o $U(1)$ s), con generadores T^α $\alpha=1, \dots, \dim G$ (p.ej. $\dim SU(N) = N^2 - 1$) y relaciones de conmutación $[T^\alpha, T^\beta] = if^{\alpha\beta\gamma} T^\gamma$. ctes. de estructura totalmente antisimétricas (con elección de base T^α)

El resultado es la teoría de Yang-Mills (Shaw)

$$\mathcal{L}_{YM}(A_\mu(x), \partial_\nu A_\mu(x)) = -\frac{1}{2} \text{Tr} \left[F_{\mu\nu}(x) F^{\mu\nu}(x) \right]$$

con campo de norma $A_\mu(x) \equiv A_\mu^\alpha(x) T^\alpha$, tomando en cuenta convención habitual $\text{Tr}(T^\alpha T^\beta) = \frac{1}{2} \delta^{\alpha\beta}$
 campo matricial \rightarrow $\dim G$ campos vectoriales reales \uparrow
 (valores en el álgebra de Lie de G)

e intensidad de campo $F_{\mu\nu} \equiv \partial_\mu A_\nu - \partial_\nu A_\mu + ig [A_\mu, A_\nu] \equiv F_{\mu\nu}^\alpha T^\alpha$, acoplamiento

es decir, $F_{\mu\nu}^\alpha(x) = \partial_\mu A_\nu^\alpha(x) - \partial_\nu A_\mu^\alpha(x) - g f^{\alpha\beta\gamma} A_\mu^\beta A_\nu^\gamma$.

L25 = 23/11/17

Esta teoría es invariante bajo la transformación de gauge

$$A_{\mu}(x) \rightarrow A'_{\mu}(x) = \exp(i\theta^{\alpha}(x)T^{\alpha}) \left(A_{\mu}(x) - \frac{i}{g} \mathbb{1} \partial_{\mu} \right) \exp(-i\theta^{\beta}(x)T^{\beta}),$$

cuya versión infinitesimal es

$$A_{\mu}(x) \rightarrow A'_{\mu}(x) = A_{\mu}(x) + i\theta^{\beta}(x) [T^{\beta}, A_{\mu}(x)] - \frac{1}{g} T^{\alpha} \partial_{\mu} \theta^{\alpha}(x),$$

o lo que es lo mismo,

$$A_{\mu}^{\alpha}(x) \rightarrow A'_{\mu}{}^{\alpha}(x) = A_{\mu}^{\alpha}(x) - f^{\alpha\beta\gamma} \theta^{\beta}(x) A_{\mu}^{\gamma}(x) - \frac{1}{g} \partial_{\mu} \theta^{\alpha}(x).$$

A diferencia del caso abeliano, la intensidad de campo No es invariante,

$$F_{\mu\nu}(x) \rightarrow F'_{\mu\nu}(x) = \exp(i\theta^{\alpha}(x)T^{\alpha}) F_{\mu\nu}(x) \exp(-i\theta^{\beta}(x)T^{\beta}),$$

y es por ello que la traza es necesaria en $\mathcal{L}_{YM} = -\frac{1}{2} \text{Tr}(F_{\mu\nu} F^{\mu\nu})$.

Distinto a $\mathcal{L}_{\text{Maxwell}}$, \mathcal{L}_{YM} No es una teoría libre,

$$F_{\mu\nu} F^{\mu\nu} = \left(\partial_{\mu} A_{\nu} - \partial_{\nu} A_{\mu} + ig [A_{\mu}, A_{\nu}] \right)^2 \sim (\partial A)^2 + \partial A A^2 + A^4.$$

Vivir también cómo acoplar (mínimamente) un campo de materia:

si $\varphi_{\mathbf{I}}(x)$ transforma en una representación irreducible r del grupo G ,

$$\varphi_{\mathbf{I}}(x) \rightarrow \varphi'_{\mathbf{I}}(x) = M_{\mathbf{I}\mathbf{I}'}(\theta) \varphi_{\mathbf{I}'}(x) = \left[\exp(i\theta^{\alpha} T_r^{\alpha}) \right]_{\mathbf{I}\mathbf{I}'} \varphi_{\mathbf{I}'}(x),$$

\uparrow $\mathbf{I}=1, \dots, \dim r$ \uparrow rep

con $\mathcal{L}_m(\varphi_I, \partial_\mu \varphi_I)$ invariante bajo transformaciones de G globales, entonces definiendo la derivada covariante

$$\mathbb{D}_\mu \equiv \partial_\mu + ig A_\mu(x),$$

encontramos que $\mathcal{L} = \mathcal{L}_{YM}(A, \partial A) + \mathcal{L}_m(\varphi, \mathbb{D}_\mu \varphi)$ es invariante bajo transformaciones de G locales, donde los generadores T^α dentro de $\mathbb{D}_\mu \varphi$ deben por supuesto también estar en la representación r , $[\mathbb{D}_\mu \varphi(x)]_I \equiv \partial_\mu \varphi_I(x) + ig A_\mu^\alpha [T^\alpha]_{II} \varphi_I(x)$.

Lo importante de esta definición es que, bajo transformaciones de norma, $\mathbb{D}_\mu \varphi$ transforma exactamente igual que φ ,

$$[\mathbb{D}_\mu \varphi(x)]_I \rightarrow [\mathbb{D}'_\mu \varphi(x)]_I = \exp(i\theta^\alpha(x) T^\alpha)_{II} [\mathbb{D}_\mu \varphi(x)]_I.$$

Los grupos usados más frecuentemente son $G = SU(N)$.

Las representaciones más frecuentes son

↑ Modelo Estándar
SU(3) x SU(2) x U(1)

- La fundamental, que básicamente es la que define al grupo, $r = \underline{N}$ en el caso de $SU(N)$, donde el índice interno $I = 1, \dots, N$.
- La adjunta, denotada $r = G$, a la cual pertenecen los generadores del álgebra, así que $I \leftrightarrow \alpha = 1, \dots, \dim r = \dim G$. Más explícitamente,

La matriz que representa al generador T^α en la representación adjunta es $(T_\alpha^\alpha)_{\beta\gamma} \equiv i f^{\alpha\beta\gamma}$. Para $G=SU(N)$, la adjunta tiene dimensión $\dim G = N^2 - 1$ (= matrices $N \times N$ hermitianas y sin traza).

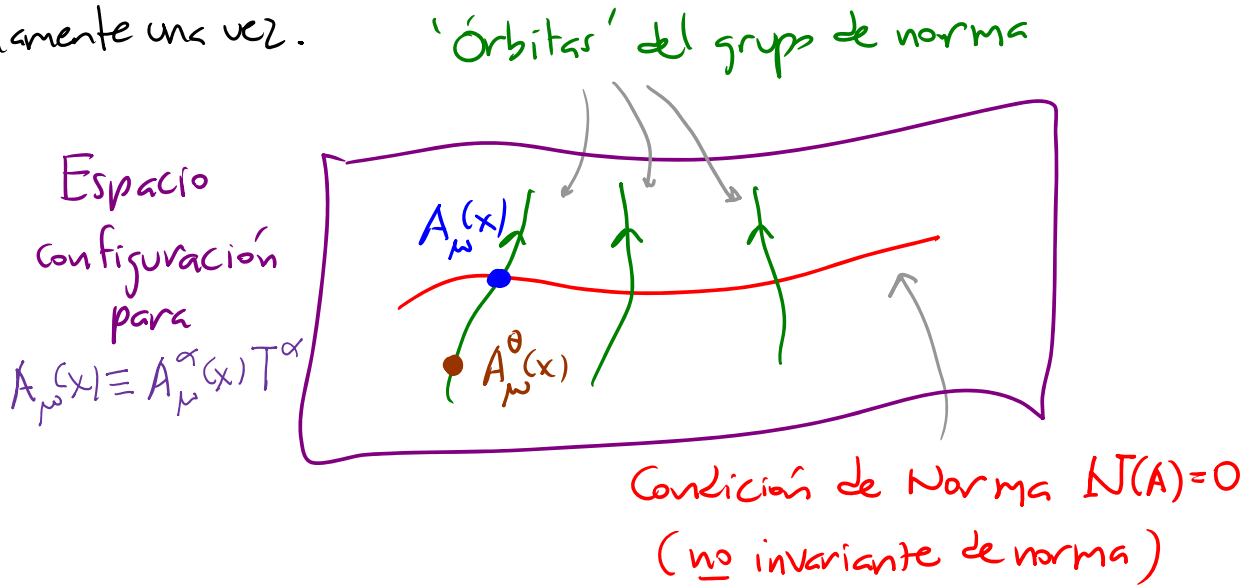
- La antifundamental, que es la representación conjugada $= (T_r^\alpha)^T$
 $(\exp(i\theta^\alpha (T_r^\alpha)))^* \underset{\text{rep}}{\equiv} \exp(-i\theta^\alpha (T_r^\alpha)^*) \equiv \exp(i\theta^\alpha (T_{\bar{r}}^\alpha)) \leftrightarrow (T_{\bar{r}}^\alpha) \equiv -\overline{(T_r^\alpha)^*}$
 a la fundamental, $r = \bar{N}$ para $G=SU(N)$. En el caso especial de $SU(2)$, \underline{N} y \bar{N} son equivalentes; pero para $N > 2$ son distintas.

La generalización no abeliana de QED, donde acoplamos $A_\mu(x)$ a un campo de Dirac $\psi_{\underline{I}}(x)$, es entonces (p. 333)

$$\mathcal{L}(\psi, \partial_\mu \psi, A_\mu, \partial_\mu A_\nu) = \bar{\psi} (i\gamma^\mu D_\mu - m) \psi - \frac{1}{2} \text{Tr} [F_{\mu\nu} F^{\mu\nu}] .$$

Con $G=SU(3)$ y $r = \underline{N}$, esto define a la Cromodinámica Cuántica (QCD), nombre que puede extenderse a otros G o r . El campo $\psi(x)$ describe en ese caso a un (sabor específico de) quark, con índice de color $I = 1, \dots, N$, ^{o podríamos llamarlo c} y $A_\mu(x)$ está asociado a los $\dim G = 3^2 - 1 = 8$ distintos tipos de gluones, portadores de la fuerza fuerte.
 [28: 12/06/19]

Al cuantizar esta teoría por el método de integral funcional, ingenuamente definiríamos la funcional generatriz como $\int DA_\mu^\alpha D\psi D\bar{\psi} e^{iS}$; pero esto tiene el mismo problema que en el caso abeliano: es divergente por la invariancia de norma (redundancia). Para definir la teoría correctamente, debemos fijar la norma, de tal modo que cada configuración física se incluya en la integral de camino solamente una vez.



En las pp. 571-77, aprendimos el método de Fadeev-Popov para hacer esto de manera cuidadosa. Ver que fijar la norma se traduce en reemplazar

$$\int DA_\mu^\alpha e^{iS} \rightarrow \int DA_\mu^\alpha(x) \underbrace{\delta^{(\infty)}[N(A)]}_{\text{delta de Dirac funcional}} \underbrace{\Delta_{FP}[A]}_{\text{determinante de Fadeev-Popov de la medida apropiada}} e^{iS}$$

↑ índice α oculto
impose condición de norma $N(A)=0$

Al igual que en las pp. 577-578, no conviene elegir la norma de Lorentz modificada $N_\omega[A^\mu] \equiv \partial_\nu A_\nu^\mu(x) - \omega_\mu(x)$, con $\omega(x)$ una función arbitraria. Y para lidiar con $\delta^{(\infty)}(N_\omega[A])$, tal como allá integrar sobre $\omega(x)$ con un peso gaussiano, $\int D\omega \exp(-i \int d^4x \frac{\omega_\alpha(x)\omega_\alpha(x)}{2\xi})$, donde el ancho ξ es arbitrario. El resultado neto es reemplazar

$$\int DA_\mu \delta^{(\infty)}[N(A)] \Delta_{FP}[A] e^{iS} \longrightarrow \int DA_\mu \Delta_{FP}[A] e^{i(S+S_\xi)}$$

donde aparece el término fijador de norma

$$S_\xi \equiv \int d^4x \mathcal{L}_\xi \equiv \int d^4x \frac{1}{2\xi} (\partial \cdot A_\mu)(\partial \cdot A_\mu).$$

← Hace que la parte cinética sea invertible (⇒ propagador libre)

Hartz aquí todo es idéntico al caso abeliano. La diferencia radica en la forma que tiene la determinante de Faddeev-Popov

$$\Delta_{FP}[A_\mu] \equiv \det \left(\frac{\delta N(A^\theta)}{\delta \theta(x)} \right) \Big|_{N(A^\theta)=0} \quad (\text{p. 574}).$$

En Maxwell, $A_\mu^\theta(y) = A_\mu(y) - \partial_\mu \theta(y)$, por lo que

$$\frac{\delta N(A^\theta)}{\delta \theta(x)} = \frac{\delta}{\delta \theta(x)} \underbrace{(\partial \cdot A(y) - \partial^2 \theta(y) - \omega(y))}_{\partial^\nu A_\nu^\theta(y)} = -\partial^2 \delta^{(4)}(x-y) \text{ es independiente de } A_\mu.$$

En Yang-Mills, en cambio, la transformación de norma en su versión infinitesimal (que es todo lo que necesitamos para tomar la derivada) es (p.908)

$$A_\mu^\alpha(y) \rightarrow A_\mu'^\alpha(y) = A_\mu^\alpha(y) - f^{\alpha\beta\gamma} \Theta(y) A_\mu^\gamma(y) - \frac{1}{g} \partial_\mu \Theta^\alpha(y),$$

de modo que

$$\frac{\delta N(A_\mu^\alpha)}{\delta \Theta^\beta(x)} = \frac{\delta}{\delta \Theta^\beta(x)} \left(\partial \cdot A^\alpha - f^{\alpha\beta\gamma} \partial^\mu (\Theta^\beta A_\mu^\gamma) - \frac{1}{g} \partial^2 \Theta^\alpha - \omega^\alpha \right)$$

evaluar en y

$$= -f^{\alpha\beta\gamma} \partial^\mu (A_\mu^\gamma \delta^{(4)}(x-y)) - \frac{1}{g} \delta^{\alpha\beta} \partial^2 \delta^{(4)}(x-y)$$

$$= -\frac{1}{g} \partial^\mu \left[(\delta^{\alpha\beta} \partial_\mu + g f^{\alpha\beta\gamma} A_\mu^\gamma) \delta^{(4)}(x-y) \right]$$

p.910 $\delta^{\alpha\beta} \partial_\mu + i g (T_G^\alpha)_{\beta\gamma} A_\mu^\gamma = (D_\mu)^{\alpha\beta}$ derivada covariante actuando sobre un campo en la adjunta
p.909

depende de A_μ .

Así que, mientras que en el caso abeliano Δ_{FP} era simplemente una constante que podemos sacar de la integral, en el caso no abeliano da una modificación importante a la medida de integración sobre A_μ . El último truco de Faddeev y Popov (que habíamos anticipado ya en la p.579) fue reescribir Δ_{FP} aprovechando el hecho de que una determinante funcional es

precisamente lo que resulta de hacer una integral funcional sobre campos fermiónicos, tal como vimos en las pp. 603-605, 615:

$$\det(\partial^\mu D_\mu) = \int Dc D\bar{c} \exp \left[i \int d^4x \underbrace{\bar{c} (\partial^\mu D_\mu) c}_{-\int d^4x \partial^\mu \bar{c} D_\mu c} \right].$$

\uparrow
 segundo campo fermiónico,
 independiente de c ($\bar{c} \neq c^*$)
 \leftarrow a veces llamado b

$c(x)$ y $\bar{c}(x)$ son campos auxiliares reales, que se conocen como fantomas de Faddeev-Popov. A pesar de ser escalares bajo Lorentz, son fermiónicos, con lo cual violan el teorema de espin-estadística (p. 271). Esto ocurre porque violan una de las suposiciones del teorema: el espacio de Hilbert que generan contiene estados con normas negativas. Podrían asustarnos entonces (¡por eso lo de fantomas!); pero los usaremos solo como objetos auxiliares, que figuran de manera importante únicamente en los pasos intermedios de los cálculos en teorías de normas no abelianas.

Recordando de la p. 916 que la derivada covariante D_μ que se obtiene dentro de Δ_{FP} es específicamente la que actúa sobre campos en la adjunta, vemos que tanto el fantoma c como el "antifantoma" \bar{c} deben pertenecer a esta representación, así que tienen un índice implícito α .

En resumen, el proceso de cuantización de la teoría de norma no abelianas acaba agregando 2 términos a la acción:

$$-\frac{1}{2} \text{Tr}(F^2) \rightarrow \underbrace{-\frac{1}{2} \text{Tr}(F^2)}_{\mathcal{L}_M} + \underbrace{\frac{1}{2\xi} (\partial \cdot A)^2}_{\mathcal{L}_\xi} - \underbrace{\bar{c} \partial^\mu D_\mu c}_{\mathcal{L}_f}.$$

\nearrow suma implícita sobre índice culto α

Junto con esto con la parte de materia, nuestra teoría completa es

$$\mathcal{L} = \bar{\Psi} (i\gamma^\mu D_\mu - m) \Psi - \frac{1}{2} \text{Tr}(F^2) + \frac{1}{2\xi} (\partial \cdot A)^2 - \bar{c} \partial^\mu D_\mu c.$$

El término fijador de norma puede reescribirse alternativamente como

$$\mathcal{L}_\xi = -\frac{\xi}{2} B^2 + B \partial \cdot A = -\frac{\xi}{2} B^\alpha B^\alpha + B^\alpha \partial_\mu A^\mu_\alpha$$

índice α implícitamente arriba o abajo

donde nos hemos inventado un nuevo campo auxiliar (bosónico) $B(x)$ (conocido como campo de Lautrup-Nakanishi), que no es dinámico: no tiene términos cinético. La integral $\int dB$ es gaussiana, por lo que el resultado de hacerla será (pp. 529-530) simplemente eliminar B en su ecuación de movimiento, $B^\alpha = \frac{1}{\xi} \partial_\mu A^\mu_\alpha$, lo cual nos lleva de vuelta a la forma original del lagrangiano fijador de norma,

$$-\frac{\xi}{2} B^\alpha B^\alpha + B^\alpha \partial_\mu A^\mu_\alpha = -\frac{1}{2\xi} (\partial \cdot A)^2 + \frac{1}{\xi} (\partial \cdot A)^2 = +\frac{1}{2\xi} (\partial \cdot A)^2. \quad \checkmark$$

La utilidad del campo B es que nos permite notar más fácilmente

que nuestra teoría, obtenida después de fijar la norma, tiene una simetría continua global como herencia de las transformaciones de norma.

Se trata de la transformación de Becchi-Rouet-Stora-Tyutin (BRST)

$$\delta A_\mu^\alpha = \epsilon (D_\mu)^\alpha{}_\beta c^\beta, \quad \delta \psi_I = -ig \epsilon c^\alpha (T^\alpha)_{II'} \psi_{I'},$$

$$\delta c^\alpha = \frac{1}{2} g \epsilon f^{\alpha\beta\gamma} c^\beta c^\gamma, \quad \delta \bar{c}^\alpha = \epsilon B^\alpha, \quad \delta B^\alpha = 0.$$

no lineal
en los campos
(como la inv. de norma)

Esta transformación mezcla campos bosónicos con fermiónicos, así que el parámetro infinitesimal de la transformación, ϵ , es anticomutativo. Como consecuencia de esta simetría, existe una carga conservada, Q_{BRST} ($Q^2=0$).

Esta nos permite distinguir, dentro del espacio de Hilbert completo, incluyendo los fantasmas, cuáles estados son físicos: Análogo a Gupta-Bleuler (pp. 364-6)

$$Q_{BRST} |fis\rangle = 0, \quad |fis\rangle \simeq |fis\rangle + Q_{BRST} |algo\rangle$$

[ver Perkin 16.4, Weinberg II 15.7]. La simetría BRST conduce a identidades de Ward, llamadas identidades de Skyrme-Taylor [Collins 2.13].

Lo que hemos escrito en la p. 913 es el lagrangiano desnudo de la teoría, donde los campos, la masa y el acoplamiento debieran tener un subíndice 0. Separando la parte renormalizada y los contra términos,

$$\text{tenemos } \mathcal{L}_0 = \mathcal{L}_{ren} + \mathcal{L}_{ct}, \quad \text{con}$$

$$\mathcal{L}_{\text{ren}} = \underbrace{\bar{\Psi}(i\gamma^\mu D_\mu - m)\Psi}_{\bar{\Psi}i\cancel{\partial}\Psi - m\bar{\Psi}\Psi - g\bar{\Psi}\gamma^\mu A_\mu\Psi} - \frac{1}{2}\text{Tr}(F^2) + \frac{1}{2\xi}(\partial^\mu A^\nu - \partial^\nu A^\mu)^2 + \partial^\mu \bar{c} D_\mu c$$

$$\underbrace{\bar{\Psi}i\cancel{\partial}\Psi - m\bar{\Psi}\Psi - g\bar{\Psi}\gamma^\mu A_\mu\Psi}_{-\frac{1}{4}(\partial_\mu A_\nu^\alpha - \partial_\nu A_\mu^\alpha - g f^{\alpha\beta\gamma} A_\mu^\beta A_\nu^\gamma)^2} \quad \partial^\mu \bar{c}^\alpha \partial_\mu c^\alpha - g f^{\alpha\beta\gamma} \partial^\mu \bar{c}^\alpha A_\mu^\beta c^\gamma$$

← suma implícita sobre índices α, β, γ repetidos

$$-\frac{1}{4}(\partial_\mu A_\nu^\alpha - \partial_\nu A_\mu^\alpha)^2 + g f^{\alpha\beta\gamma} A_\mu^\beta A_\nu^\gamma \partial_\mu A_\nu^\alpha - \frac{g^2}{4} f^{\alpha\beta\gamma} f^{\alpha\delta\eta} A_\mu^\beta A_\nu^\gamma A_\delta^\alpha A_\eta^\delta$$

Todos los términos de interacción involucran el mismo acoplamiento

y

$$\mathcal{L}_{\text{ct}} = \delta z_2 \bar{\Psi}i\cancel{\partial}\Psi - \delta m \bar{\Psi}\Psi - g \delta z_1 \bar{\Psi}\gamma^\mu A_\mu\Psi$$

$$- \delta z_3 \frac{1}{4}(\partial_\mu A_\nu^\alpha - \partial_\nu A_\mu^\alpha)^2 + g \delta z_{1,3g} f^{\alpha\beta\gamma} A_\mu^\beta A_\nu^\gamma \partial_\mu A_\nu^\alpha - \frac{g^2}{4} \delta z_{1,4g} (f^{\alpha\beta\gamma} A_\mu^\beta A_\nu^\gamma)^2$$

$$+ \delta z_{2f} \partial^\mu \bar{c}^\alpha \partial_\mu c^\alpha - g \delta z_{1,f} f^{\alpha\beta\gamma} \partial^\mu \bar{c}^\alpha A_\mu^\beta c^\gamma.$$

Análogamente a QED, aquí hemos definido

$$z_2 \sqrt{z_3} g_0 \equiv z_1 g, \quad (\sqrt{z_3})^3 g_0 \equiv z_{1,3g} g, \quad z_3^2 g_0^2 \equiv z_{1,4g} g^2, \quad z_{2f} \sqrt{z_3} g_0 \equiv z_{1,f} g,$$

y por supuesto $z_x \equiv 1 + \delta z_x$. Notamos que esto implica que

$$\boxed{\frac{g}{g_0 \sqrt{z_3}} = \frac{z_2}{z_1} = \frac{z_3}{z_{1,3g}} = \sqrt{\frac{z_3}{z_{1,4g}}} = \frac{z_{2,f}}{z_{1,f}}}$$