

RIASSUNTO

[S.18.4]

Abbiamo riscritto i campi e parametri bare della Lagrangiana di QED introducendo costanti di rinormalizzazione:

$$\psi^0 = z_2^{1/2} \psi^R, \quad A_\mu^0 = z_3^{1/2} A_\mu^R,$$

$$m_0 = z_m m_R, \quad e_0 = z_e e_R.$$

Definiamo poi $z_1 \equiv z_e z_2 z_3^{1/2}$ ← rinormalizza il vertice

L'identità di Ward-Takahashi impone $z_1 = z_2 \Rightarrow e_R = z_3^{1/2} e_0$.

I controtermini $\delta_i \equiv z_i - 1$ riassorbono le divergenze UV in un dato SCHEMA DI RINORMALIZZAZIONE.

Nello SCHEMA ON-SHELL, si impongono le condizioni

$$\Pi(0) = 0, \quad \Sigma(m_f) = 0, \quad \Sigma'(m_f) = 0, \quad \Gamma^M(0) = \gamma^M$$

Da cui si ricavano i controtermini:

$$\delta_1^{\text{anom}} = \delta_2^{\text{anom}} = -\frac{\alpha}{4\pi} \left(\frac{2}{\epsilon} - \gamma + \log 4\pi + 4 + \log \frac{\mu^2}{m^2} + \log \frac{m_f^2}{m^2} \right)$$

$$\delta_3^{\text{anom}} = -\frac{\alpha}{3\pi} \left(\frac{2}{\epsilon} - \gamma + \log 4\pi + \log \frac{\mu^2}{m^2} \right)$$

Nello schema di sottrazione \overline{MS} , non si impongono condizioni di rinormalizzazione ma i controtermini vengono fissati RICHIEDENDO che cancellino i termini proporzionali a $\left(\frac{2}{\epsilon} - \gamma + \log 4\pi\right)$:

$$\int_1^{\overline{MS}} = \int_2^{\overline{MS}} = -\frac{\alpha}{4\pi} \left(\frac{2}{\epsilon} - \gamma + \log 4\pi\right)$$

$$\int_3^{\overline{MS}} = -\frac{\alpha}{3\pi} \left(\frac{2}{\epsilon} - \gamma + \log 4\pi\right)$$

- Le parti divergenti dei controtermini dipendono dal tipo di regolatore UV (Pauli-Villars, dim-reg, etc..) ma NON dipendono dallo schema. Le parti finite sì.
- La scala di rinormalizzazione μ non è fisica. Questa indipendenza genera il gruppo di rinormalizzazione. Nello schema on-shell la scala μ è fissata implicitamente, e.g. a $\mu = m_p$ o $\mu = 0$.

Nella funzione a 2 punti del [S.23.1]
 fotone $\sim \text{Om}$, la dipendenza ad alte energie
 è UNIVERSALE

$$\Pi^{\overline{MS}}(p^2 \gg \mu^2) = \frac{e^2}{12\pi^2} \left[\log \frac{\mu^2}{p^2} + \dots \right]$$

$$\Pi^{\text{MOM}}(p^2 \gg p_0^2) = \frac{e^2}{12\pi^2} \left[\log \frac{p_0^2}{p^2} + \dots \right]$$

← Noi avevamo scelto
 $p_0^2 \equiv m^2$, ma in
 generale è arbitrario

L'indipendenza dalla scala di rinormalizzazione di
 ampiezze fisiche, come $\text{Im} + \text{MOM}$

ci fornisce la **FUNZIONE BETA**

$$\tilde{V}(p^2) = \frac{e(\mu)^2}{p^2} \left(1 - \frac{e^2}{12\pi^2} \log \frac{\mu^2}{p^2} + \dots \right)$$

$$\mu \frac{d\tilde{V}}{d\mu} \equiv 0 \quad \Rightarrow \quad \mu \frac{de(\mu)}{d\mu} = \frac{e^3}{12\pi^2}$$

La soluzione con condizione al contorno $e(\mu_0)$ a μ_0 è:

$$e(\mu) = \frac{e(\mu_0)}{1 - \frac{e^2(\mu_0)}{12\pi^2} \log \frac{\mu}{\mu_0}}$$

Equazione del gruppo di
 rinormalizzazione per e .

FUNZIONE β DAI CONTROTERMINI [5.23.2]

Nota: in dim. reg. il $\log \mu^2$ è inseparabile dal polo $\frac{1}{\epsilon}$, venendo da un'espansione del tipo:

$$\mu^\epsilon \left(\frac{Z}{\epsilon} - \gamma + \log 4\pi - \log p^2 + \dots \right) = \frac{Z}{\epsilon} - \gamma + \log 4\pi + \log \frac{\mu^2}{p^2}$$

→ Il coefficiente davanti a $\log \mu^2$ è lo stesso di $\frac{Z}{\epsilon}$.

Possiamo quindi ottenere la funzione $\beta^{(*)}$ estraendo solamente la parte divergente dell'ampiezza.

(*) Questo è valido solamente per il comportamento a grandi energie nel caso di schemi on-shell (MS).

Formalmente, la Lagrangiana in d -dimensioni è

$$\mathcal{L} = -\frac{1}{4} \tilde{z}_3 \tilde{F}_{\mu\nu}^2 + i \tilde{z}_2 \bar{\Psi} \not{\partial} \Psi - m_R \tilde{z}_2 \tilde{z}_m \bar{\Psi} \Psi - \mu^{\frac{4-d}{2}} e_R \tilde{z}_e \tilde{z}_2 \tilde{z}_3^{\frac{1}{2}} \bar{\Psi} A \Psi$$

mentre i parametri della Lagrangiana bare sono indipendenti da μ . In particolare

$$0 = \frac{de_0}{d \log \mu} = \mu \frac{d}{d\mu} \left[\mu^{\frac{\epsilon}{2}} e_R \tilde{z}_e \right] = \mu^{\frac{\epsilon}{2}} e_R \tilde{z}_e \left[\frac{\epsilon}{2} + \frac{\mu}{e_R} \frac{de}{d\mu} + \frac{\mu}{\tilde{z}_e} \frac{d\tilde{z}_e}{d\mu} \right]$$

Al leading order in e_R , $\tilde{z}_e = 1 \Rightarrow \mu \frac{de}{d\mu} = \beta^{(0)} = -\frac{\epsilon}{2} e_R$

All'ordine successivo: $Z_e = 1 + \frac{e_R^2}{16\pi^2} \left[\frac{4}{3\varepsilon} + \dots \right] \equiv 1 + \frac{b_1}{\varepsilon} e_R^2 + \dots$

↑ termini finiti
dipendenti dallo
schema.

$$\Rightarrow \mu \frac{dZ_e}{d\mu} = \frac{2}{\varepsilon} b_1 e_R \mu \frac{de}{d\mu} \leftarrow \beta^{(d)}$$

$$= -\frac{2}{\varepsilon} b_1 e_R^2 \frac{\varepsilon}{2} = -b_1 e_R^2 = -\frac{e_R^2}{12\pi^2}$$

Usando questo risultato troviamo

$$\frac{\varepsilon}{2} + \frac{\beta(e_R)}{e_R} - \frac{e_R^2}{12\pi^2} = 0 \Rightarrow \beta(e_R) = -\frac{e_R \varepsilon}{2} + \frac{e_R^3}{12\pi^2}$$

Ovvero nel limite $\varepsilon \rightarrow 0$:

$$\beta(e_R) = \frac{e_R^3}{12\pi^2}$$

Possiamo quindi ottenere la funzione beta senza doverci riferire ad osservabili esplicite, come $\tilde{V}(p^2)$.

Dato che $Z_e = \frac{Z_1}{Z_2 Z_3^{1/2}} \stackrel{\text{Ward}}{=} Z_3^{-1/2}$ è chiaro che

$\beta(e_R)$ viene solamente da diagrammi: 

Analogamente, possiamo anche trovare l'equazione RG per la massa dell'elettrone:

$$0 = \mu \frac{d}{d\mu} m^0 = \mu \frac{d}{d\mu} (Z_m m_R) = Z_m m_R \left[\frac{\mu}{m_R} \frac{d m_R}{d\mu} + \frac{\mu}{Z_m} \frac{d Z_m}{d\mu} \right]$$

Definiamo la **DIMENSIONE ANOMALA**

$$\gamma_m \equiv \frac{\mu}{m_R} \frac{d m_R}{d\mu}$$

$$\Rightarrow \gamma_m = - \frac{\mu}{Z_m} \frac{d Z_m}{d\mu} = - \frac{1}{Z_m} \frac{d Z_m}{d e_R} \mu \frac{d e_R}{d\mu}$$

A 1-loop $Z_m \equiv 1 + \delta_m = 1 - \frac{3e_R^2}{16\pi} \left(\frac{2}{\epsilon} + \text{termini finiti} \right)$

mentre $\mu \frac{d e}{d\mu} = \beta^{(0)} = -\frac{\epsilon}{2} e_R + \mathcal{O}(e_R^3)$

$$\Rightarrow \gamma_m = - \frac{1}{1 + \delta_m} \left(\frac{2}{e_R} \delta_m \right) \left(-\frac{\epsilon}{2} e_R \right) = \delta_m \epsilon + \mathcal{O}(e_R^3)$$

$$\gamma_m = -\frac{3e_R^2}{8\pi^2} \quad \Rightarrow \quad \mu \frac{d m_R}{d\mu} = -\frac{3\alpha}{2\pi^2} m_R$$

Possiamo anche trovare le DIMENSIONI ANGOLARI
del campo del fotone e dell'elettrone:

$$\gamma_3 \equiv \frac{\mu}{z_3} \frac{dz_3}{d\mu} = \frac{1}{z_3} \frac{dz_3}{de_R} \beta^{(1)}(e_R) = - \int_3 \varepsilon = \frac{e_R^2}{12\pi^2}$$

$$\gamma_2 = \frac{\mu}{z_2} \frac{dz_2}{d\mu} = - \int_2 \varepsilon = \frac{e_R^2}{16\pi^2}$$

EQUAZIONE DI CALLAN-SYMANZIK [5.23.43]

Consideriamo una funzione di Green con n fotoni e m elettroni "bare":

$$G_{n,m}^{(0)} = \langle 0 | T \{ A_{\mu_1}^0 \dots A_{\mu_n}^0 \psi_1^0 \dots \psi_m^0 \} | 0 \rangle$$

è indipendente da μ dato che μ non appare in \mathcal{L} , ma è divergente.

In termini della funzione di Green con campi rinormalizzati (che sarà invece finita)

$$G_{n,m} = \langle 0 | T \{ A_{\mu_1} \dots A_{\mu_n} \psi_1 \dots \psi_m \} | 0 \rangle$$

abbiamo:
$$G_{n,m}^{(0)} = z_3^{\frac{n}{2}} z_2^{\frac{m}{2}} G_{n,m}$$

$G_{n,m}$ può dipendere da μ sia esplicitamente che via i parametri e campi rinormalizzati:

$$0 = \mu \frac{d}{d\mu} G_{n,m}^{(0)} = z_3^{\frac{n}{2}} z_2^{\frac{m}{2}} \left[\mu \frac{d}{d\mu} + \frac{n}{2} \overbrace{\frac{\mu}{z_3} \frac{dz_3}{d\mu}}^{\gamma_3} + \frac{m}{2} \overbrace{\frac{\mu}{z_2} \frac{dz_2}{d\mu}}^{\gamma_2} + \mu \overbrace{\frac{d\epsilon_R}{d\mu} \frac{d}{d\epsilon_R}}^{\beta_e} + \mu \overbrace{\frac{dM_R}{d\mu} \frac{d}{dM_R}}^{\gamma_{mR}} \right] G_{n,m}$$

Owero:

$$\left(\mu \frac{\partial}{\partial \mu} + \frac{n}{2} \gamma_3 + \frac{M}{2} \gamma_2 + \beta_e \frac{\partial}{\partial e} + M_R \gamma_m \frac{\partial}{\partial M_R} \right) G_{n,m} = 0$$

↑

Equazione di Callan-Symanzik

Se la funzione di Green ha anche un

OPERATORE LOCALE $\mathcal{O}(x)$, tipo $\mathcal{O}(x) = \bar{\psi}(x) \psi(x)$

o $\int^d(x) = \bar{\psi}(x) \gamma^{\mu} \psi(x)$, definiamo

$$\mu \frac{d}{d\mu} \mathcal{O} \equiv \gamma_{\mathcal{O}} \mathcal{O}$$

$\gamma_{\mathcal{O}}$: dimensione anomala di $\mathcal{O}(x)$

ed abbiamo:

$$\left(\mu \frac{\partial}{\partial \mu} + \frac{n}{2} \gamma_3 + \frac{M}{2} \gamma_2 + \beta_e \frac{\partial}{\partial e} + M_R \gamma_m \frac{\partial}{\partial M_R} + \gamma_{\mathcal{O}} \right) G = 0$$

Per la teoria $\lambda \phi^4$ (a massa nulla, per semplicità)

$$\left(\mu \frac{\partial}{\partial \mu} + \frac{n}{2} \gamma + \beta \frac{\partial}{\partial \lambda} \right) G_n = 0, \quad \text{dove} \quad \gamma \equiv \frac{1}{2} \frac{dZ}{d\mu}$$

La soluzione è data da [vedi PS.12.3]

$$\tilde{G}_n(\{P_i\}; \lambda, \mu) = \tilde{G}_n(\{P_i\}; \bar{\lambda}(t), \mu_0) e^{\frac{n}{2} \int_0^t \gamma(\bar{\lambda}(t')) dt}$$

dove $t \equiv \log \frac{\mu_0}{\mu}$ e

$\bar{\lambda}(t)$ è la soluzione all'equazione di R6

$$\left\{ \begin{array}{l} \frac{d}{dt} \bar{\lambda}(t) = \beta(\bar{\lambda}) = \frac{3\bar{\lambda}^{-2}}{16\pi^2} \\ \bar{\lambda}(0) = \lambda \end{array} \right. \Rightarrow \bar{\lambda}(t) = \frac{\lambda}{1 - \frac{3\lambda}{16\pi^2} t}$$

↑
funzione β

Il termine esponenziale della dimensione anomala può essere valutato semplicemente, se approssimiamo

$$\gamma \approx \text{const} :$$

$$e^{\frac{n}{2} \int_0^t \gamma(\bar{\lambda}(t')) dt} \approx e^{\frac{n}{2} t \gamma} = e^{\frac{n}{2} \log \frac{\mu_0}{\mu} \gamma} = \left(\frac{\mu_0}{\mu} \right)^{\frac{n}{2} \gamma}$$

$$\left(\mu \frac{\partial}{\partial \mu} + \frac{n}{2} \gamma \right) \left(\frac{\mu_0}{\mu} \right)^{\frac{n}{2} \gamma} = \left(-\frac{n}{2} \gamma + \frac{n}{2} \gamma \right) \left(\frac{\mu_0}{\mu} \right)^{\frac{n}{2} \gamma} = 0$$

DIMENSIONI ANOMALE

[5.23.4.4]

La dimensione classica di un campo o un parametro indica la sua dimensione in energia, per esempio in $d=4$

$$[\varphi] = 1, \quad [m] = 1, \quad [e] = 0, \quad [A_\mu] = 1, \quad [\psi] = \frac{3}{2}$$

Questo ci indica cosa succede sotto un riscalamento delle coordinate. Prendiamo la teoria φ^4 :

$$S = \int d^4x \left[-\frac{1}{2} \varphi (\square + m^2) \varphi + g \varphi^4 \right]$$

L'azione classica è invariante sotto **DILATAZIONI** \mathcal{D}

$$x^\mu \rightarrow \frac{1}{\lambda} x^\mu, \quad \partial_\mu \rightarrow \lambda \partial_\mu, \quad m \rightarrow \lambda m, \quad g \rightarrow \lambda g \text{ e } \varphi \rightarrow \lambda^1 \varphi.$$

$$\mathcal{D}: \left. \begin{array}{l} \varphi \rightarrow \lambda^{d_\varphi} \varphi \\ g \rightarrow \lambda^{d_g} g \\ m \rightarrow \lambda^{d_m} m \end{array} \right\} \text{ e } d_x \text{ sono le } \text{DIMENSIONI CLASSICHE}$$

Prendiamo una funzione di Green

$$G_n = \langle 0 | T \{ \varphi(x_1) \dots \varphi(x_n) \} | 0 \rangle$$

A livello classico, può dipendere da oggetti in \mathcal{L} a diverse potenze:

$$G_n(x, g, \mu) \sim \mu^a g^b x_1^{c_1} \dots x_n^{c_n} \quad \text{e} \quad \leftarrow \text{analisi dimensionale} \\ a - c_1 - \dots - c_n = n$$
$$\Rightarrow G_n \rightarrow \lambda^n G_n$$

A livello quantistico, la teoria deve essere rinormalizzata e una dipendenza dalla scala di rinormalizzazione μ compare in G_n :

$$G_n(x, g, \mu) \sim \mu^a g^b x_1^{c_1} \dots x_n^{c_n} \mu^{-\gamma} \Rightarrow \left(\mu \frac{\partial}{\partial \mu} + \gamma \right) G_n = 0$$

$$\text{Adesso: } a - c_1 - \dots - c_n = n + \gamma$$

Dato che μ non appare in Σ , non trasforma sotto dilatazioni \mathcal{D} , quindi

$$G_n \rightarrow \lambda^{n+\gamma} G_n \quad \Leftarrow$$

A livello quantistico la dimensione di scaling di γ è cambiata.