

Mettendo assieme l'ampiezza di Born con le CE1 correzioni virtuali ($\mathcal{O}(\alpha)$) troviamo, per $e^- \nu \rightarrow e^- \nu$

$$\begin{aligned}
 M_R^{\text{el}} &= \sqrt{R_\psi}^2 \sqrt{R_\nu}^2 \left[\text{diagram 1} + \text{diagram 2} \right] \\
 &= R_\psi \left\{ \text{diagram 3} + \text{diagram 4} + \text{diagram 5} \right\} \\
 &= (1 + \delta R_\psi) \bar{u}_2 (-i g) \left[\gamma^\mu (1 + \delta F_1(q^2)) - \frac{i \sigma^{\mu\nu} q_\nu F_2}{2m} \right] u_1 \frac{-i}{q^2 - M_2^2} \bar{u}_B (-i g \gamma_\mu) u_A \\
 &= (1 + \delta R_\psi) M^{(0)} \left[1 + \delta F_1(q^2) \right] + \underbrace{\delta^2 q_\nu F_2}_{\substack{\mathcal{O}(\alpha) \\ \text{finite}}} \frac{\bar{u}_2 \sigma^{\mu\nu} u_1 \bar{u}_B \gamma_\mu u_A}{q^2 - M_2^2} + \mathcal{O}(\alpha^2)
 \end{aligned}$$

\swarrow \nwarrow \swarrow \nwarrow
 divergente IR finita

Osserviamo che le divergenze IR (come erano le UV) sono presenti solamente mediante termini che moltiplicano $M^{(0)} = \bar{u}_2 (-i g \gamma^\mu) u_1 \frac{-i g_{\mu\alpha}}{q^2} \bar{u}_B (-i g \gamma^\alpha) u_A$ (questi termini sono R_ψ e $\delta F_1(q^2)$):

$$\begin{aligned}
 M_R^{\text{el}} &= M^{(0)} \underbrace{(1 + \delta R_\psi)}_{\mathcal{O}(\alpha)} \underbrace{(1 + \delta F_1(q^2))}_{\mathcal{O}(\alpha)} + \underbrace{M_{\text{finita}}^{(1)}}_{\mathcal{O}(\alpha)} \\
 &= M^{(0)} \left[1 + \underbrace{\delta R_\psi + \delta F_1(q^2)} \right] + M_{\text{finita}}^{(1)} + \mathcal{O}(\alpha^2)
 \end{aligned}$$

$$-\frac{\alpha}{4\pi} \left[\frac{1}{\beta_{12}} \ln \frac{1+\beta_{12}}{1-\beta_{12}} - 2 \right] \ln \frac{m^2}{d^2} + \text{costanti}$$

\swarrow \nwarrow
 La divergenza IR da δR nello scheme \overline{MS}
 non dipende dallo scheme di rinormalizzazione da δF_1 nello scheme on-shell

Questa proprietà è una conseguenza diretta dell'identità di Ward:

C2

$$\frac{\partial \Sigma(\hat{p})}{\partial p_\mu} = -\Lambda^\mu(p, p) \Leftrightarrow \frac{\partial}{\partial p_\mu} \frac{1}{\hat{p}-m} = -\frac{1}{\hat{p}-m} \gamma^\mu \frac{1}{\hat{p}-m}$$

Possiamo quindi legare R_ψ a δF_1 :

Esaminiamo l'inverso del propagatore rinormalizzato

$$i[G_{R\psi}(p)]^{-1} = \hat{p} Z_2 - m_R - \delta m - \Sigma(\hat{p}) = R_\psi^{-1}(\hat{p}-m_F) + O(\hat{p}-m_F)^2$$

Deriviamo rispetto a p_μ :

$$\frac{\partial}{\partial p_\mu} i[G_{R\psi}]^{-1} = \gamma^\mu Z_2 - \frac{\partial \Sigma}{\partial p_\mu} = R_\psi^{-1} \gamma^\mu + O(\hat{p}-m_F)$$

$$\text{ID. WARD} = \gamma^\mu Z_2 + \Lambda^\mu(p, p) \Rightarrow q=0$$

Inserendo queste uguaglianze tra due spinori on-shell otteniamo $R_\psi^{-1} = Z_2 + \delta F_1^\wedge(0) \stackrel{\text{ID. WARD}}{=} Z_1 + \delta F_1^\wedge(0)$

da cui, ad $O(\alpha)$, $\delta R_\psi + \delta_1 + \delta F_1^\wedge(0) = 0$

Ricaviamo così che la correzione $O(\alpha)$ al fattore virtuale infrarosso

$$\begin{aligned} \text{IR} &= \delta F_1(q^2) + \delta R_\psi = \delta F_1(q^2) - (\delta_1 + \delta F_1^\wedge(0)) \\ &= \delta F_1(q^2) - \delta F_1(0) \quad \text{o anche} = \delta F_1^\wedge(q^2) - \delta F_1^\wedge(0) \end{aligned}$$

indipendente dallo schema di fattorizzazione.

Procediamo al calcolo della sezione d'urto elastica all'ordine sottominorante (next-to-leading) NLO: C3

$$d\sigma_{2 \rightarrow 2}^{(0+1)} = \frac{1}{2\mathcal{H}} \overline{|M_{el}|^2} d\Phi_2$$

$$\overline{|M_{el}|^2} = \frac{1}{4} \sum_{\text{polar.}} \left| M^{(0)} [1 + \delta F_1(q^2) - \delta F_1(0)] + M_{\text{finite}}^{(1)} \right|^2$$

$$= \overline{|M^{(0)}|^2} \{ 1 + 2 \operatorname{Re} [\delta F_1(q^2) - \delta F_1(0)] \} + \frac{1}{4} \sum_{\text{pol}} 2 \operatorname{Re} [M^{(0)} M_{\text{finite}}^{(1)}]$$

$$\Rightarrow d\sigma_{2 \rightarrow 2}^{(0+1)} = d\sigma_{2 \rightarrow 2}^{(0)} \{ 1 + 2 \operatorname{Re} [\delta F_1(q^2) - \delta F_1(0)] \} + d\sigma_{2 \rightarrow 2, \text{finite}}^{(1)}$$

$$K_V = -\frac{\alpha}{2\pi} \left[\frac{1}{\beta_{12}} \ln \frac{1+\beta_{12}}{1-\beta_{12}} - 2 \right] \ln \frac{m^2}{\Delta^2} \quad \text{diverg. IR}$$

La sezione d'urto elastica $O(\alpha)$ si conferma pertanto divergente nel limite $\Delta \rightarrow 0$, e può essere addirittura negativa per Δ sufficientemente piccoli.

Questo significa che stiamo facendo qualche errore grosso!

Dal punto di vista sperimentale, ogni rivelatore di fotoni presenta una soglia di energia Δ tale per cui fotoni di energia $\omega_k \ll \Delta$ non sono osservati.

Pertanto, se vogliamo calcolare la sezione d'urto del processo elastico $e\nu \rightarrow e\nu$, dobbiamo anche includere la sezione d'urto ANELASTICA in cui vengono prodotti fotoni di energia $\omega_k < \Delta$ (fotoni soffici):

$$d\sigma_{2 \rightarrow 2+\gamma} \approx d\sigma_{2 \rightarrow 2}^{(0)} \cdot K_R \quad \text{ove} \quad K_R = \frac{\alpha}{2\pi} \left[\frac{1}{\beta_{12}} \ln \frac{1+\beta_{12}}{1-\beta_{12}} - 2 \right] \ln \frac{\Delta^2}{\Lambda^2}$$

In questo modo, la sezione d'urto osservabile NLO [C4]

$$\begin{aligned} d\sigma_{\text{oss.}} &= d\sigma_{2 \rightarrow 2}^{(0+1)} + d\sigma_{2 \rightarrow 2+\gamma} + \mathcal{O}(\alpha^2) \\ &= d\sigma_{2 \rightarrow 2}^{(0)} \left[1 + \frac{\alpha}{2\pi} \left(\frac{1}{\beta_{12}} \ln \frac{1+\beta_{12}}{1-\beta_{12}} - 2 \right) \ln \frac{\Delta^2}{m^2} \right] + d\sigma_{2 \rightarrow 2, \text{ finite}}^{(1)} + \mathcal{O}(\alpha^2) \end{aligned}$$

non dipende più dalla massa fittizia Δ del fotone, introdotta per regolarizzare gli integrali divergenti IR, ed è quindi IR finita, in ogni schema di rinormalizzazione, grazie all'identità di Ward.

Evidentemente la sezione d'urto dipende dalla risoluzione sperimentale del rivelatore, infatti se Δ cresce stiamo includendo un maggior numero di stati finali nel nostro osservabile, e di conseguenza la sezione d'urto aumenta.

Viceversa se Δ decresce, la sezione d'urto cala.

Infattisi, diminuendo Δ sempre di più, la sezione d'urto calcolata diventa sempre più piccola, e può diventare anche negativa, tendendo a $-\infty$ per $\Delta \rightarrow 0$. Qui il metodo perturbativo non funziona più.

Chiaramente $\Delta \rightarrow 0$ significa escludere l'emissione reale, e questo riporta a palla la divergenza IR.

Il fatto però che $\sigma < 0$ per Δ finiti (sufficientemente piccoli) è un problema serio.

La mia soluzione sta nell'includere i contributi alla sezione d'urto generati dagli ordini perturbativi superiori, come vedremo.

RF: Peskin Schröder cap. 6,7

Weinberg cap. 10,13

DOPPIO LOG DI SUDAKOV

C5

Consideriamo la reazione $eV \rightarrow eV$
nel limite di grande energia e momento
trasferito: $S > |t| = |q^2| \gg m^2$:
quindi "grande" è inteso rispetto alla massa m .

$$\beta_{12} \sim 1 - 2 \frac{m^4}{q^4} \Rightarrow \frac{1}{\beta_{12}} \ln \frac{1+\beta_{12}}{1-\beta_{12}} \sim 2 \ln \frac{|q^2|}{m^2}$$

cioè il coefficiente del logaritmo cresce
logaritmicamente in $|q^2|/m^2$.

In realtà, l'approssimazione sopra va bene
fino ad energie $\omega_k^2 \lesssim |q^2|$, non solo $\omega_k^2 \lesssim m^2$

Quindi la sezione d'urto osservabile
si può stimare rimpiazzando $\ln \frac{\Delta^2}{m^2} \rightarrow \ln \frac{\Delta^2}{|q^2|}$ (*)
a meno di termini sottodominanti:

$$d\sigma_{\text{oss}}^{(0+1)} \sim d\sigma_{2 \rightarrow 2}^{(0)} \left[1 - \frac{\alpha}{\pi} \ln \frac{|q^2|}{m^2} \ln \frac{|q^2|}{\Delta^2} + O(\alpha \ln |q^2|) \right]$$

OSSERVAZIONE Per $m \rightarrow 0$ $d\sigma_{\text{oss}}$ diverge a causa di singolarità collineari

(*) In pratica, la funzione finita $\beta(\frac{q^2}{m^2})$ (che non abbiamo
calcolato) cresce logaritmicamente per $|q^2| \gg m^2$
in modo da cambiare la scala del logaritmo da
 m^2 a $|q^2|$.

Questo comportamento doppio-logaritmico in $|q^2|$ è
tipico delle teorie di gauge, ed è stato ricavato
per la prima volta da Sudakov.

REGOLARIZZAZIONE DIMENSIONALE PER LE DIVERGENZE INFRAROSSE

C6

Effettuare i calcoli in dimensione generale $D \neq 4$ ci permette, con qualche accorgimento, di regolarizzare simultaneamente sia le divergenze UV che quelle IR, senza la necessità del taglio λ (massa fittizia del fotone).

EMISSIONE REALE: $\int^{\Lambda} d\vec{k} \cdot \frac{1}{\omega^2} = \frac{1}{(2\pi)^2} \int^{\Lambda} \frac{d\omega}{\omega} \frac{d\Omega_k}{4\pi} = \frac{1}{(2\pi)^2} \ln \frac{\Lambda}{\omega}$

dimende $\mu^{2\epsilon} \int_0^{\Lambda} \frac{d\omega \omega^{D-2} d\Omega_{D-2}}{(2\pi)^{D-1} 2\omega} \cdot \frac{1}{\omega^2} = \frac{\int d\Omega_{2-2\epsilon}}{2(2\pi)^{3-2\epsilon}} \int_0^{\Lambda} d\omega \frac{\mu^{2\epsilon}}{\omega^{1+2\epsilon}}$

integrale angolare "simile"
a quello con $\epsilon=0$, con
correzioni $[1+O(\epsilon)]$

$\leftarrow -\frac{1}{2\epsilon} \left(\frac{\mu^2}{\Delta^2}\right)^{\epsilon}$
perché $\epsilon < 0$!

$\epsilon > 0 \Rightarrow$ convergenza nell'UV

$\epsilon < 0 \Rightarrow$ convergenza nell'IR

La divergenza IR $\ln \frac{\Delta^2}{\lambda^2} \rightarrow \frac{1}{-\epsilon} \left(\frac{\mu^2}{\Delta^2}\right)^{\epsilon} \simeq \frac{1}{-\epsilon} + \ln \frac{\Delta^2}{\mu^2}$

EMISSIONE VIRTUALE

$\int \frac{d^D k}{K^4} \rightarrow \frac{1}{\epsilon_{UV}}$ e poi $\int_0^1 dx x^{-1-2\epsilon} \rightarrow \frac{1}{-\epsilon_{IR}}$
↑ parametro di Feynman

In altri casi, quando $\int d^D k$ diverge UV e IR,

si separano $|K| \gtrless \mu$: $\int_{\mu}^{\infty} \frac{dk}{K^{1+2\epsilon}} + \int_0^{\mu} \frac{dk}{K^{1+2\epsilon}} \sim \frac{1}{\epsilon_{UV}} + \frac{1}{-\epsilon_{IR}}$
($\epsilon > 0$) ($\epsilon < 0$)