

بِسْمِ اللَّهِ الرَّحْمَنِ الرَّحِيمِ

## تقدیم به:

پیشگاه مقدس امام زمان (عج)، پدر و مادر بزرگوارم، و تمام عزیزانی که  
در پیشرفت اینجانب سهیم بوده‌اند

# سپاسگزاری

« شکر خدا که هرچه طلب کردم از خدا بر منتهای همت خویش کاردان شدم»  
«حافظ»

خداوند را شاکرم که توفیق اتمام مرحله‌ای دیگر از دوران تحصیل را به من عطا فرمود. در اینجا بر خود فرض می‌دانم که از استاد گرامی آقای دکتر احمد فرزانه کرد که با پیشنهادهای و راهنمایی‌ها پیمودن این راه را بر من آسان نمود صمیمانه تشکر و قدردانی نمایم و برای ایشان و خانواده‌ی محترمشان آرزوی سلامتی و کامیابی دارم. همچنین از جناب آقای دکتر سید علی اصغر علوی به خاطر تقبل استاد مشاور و حضور در جلسه‌ی دفاعیه و آقای دکتر آزادگان مدیر گروه فیزیک سپاسگزارم.

از دوستان عزیزم خانم منیره جلالی و طیبه ابراهیمی که در انجام این کار مرا یاری داده اند کمال تشکر را دارم.

در پایان از خواهر و برادر عزیزم که در همه حال حامی و مشوق من بوده و هستند از صمیم قلب تشکر و قدردانی می‌نمایم.

# چکیده

## محاسبه ی توابع بتا در مدل استاندارد ابرتقارن حداقلى

بوسيله ی:  
اسماء یزدانیان

برای انتقال پیشگویی های ارائه شده در یک مقیاس خاص انرژی به کمیت های هدفمند فیزیکی که در مقیاس الکتروضعیف توصیف می شوند باید از معادلات گروه بازبهنجارش استفاده شود که این معادلات توابع بتا را نیز در بر می گیرند.

با محاسبه ی توابع بتای مربوط به پارامترهای ابرپتانسیل و لاگرانژی شکست نرم ابرتقارن، می توان جرم ذرات اسکالر را پیش بینی کرد.

در ابرپتانسیل نظریه ی مدل استاندارد ابرتقارن حداقلى عبارتهایی وجود دارند که تحت تبدیلات لورنتس و تبدیلات پیمانه ای  $U(1) \otimes SU(2) \otimes SU(3)$  ناوردا می باشند، اما در این برهم کنش ها بقای عدد لپتونی و بقای عدد باریونی را نقض می کنند. در محاسباتی که برای توابع بتا در ابرتقارن انجام شده است اغلب از پارامترهای ناقص  $R$  پارته صرف نظر شده است.

در این پایان نامه روش های محاسبه ی توابع بتای مربوط به پارامترهای ابرپتانسیل و لاگرانژی شکست نرم برای نظریه ی مدل استاندارد ابرتقارن حداقلى بررسی شده و سپس تمامی توابع بتا مربوط به ثابت های جفت شدگی ابرپتانسیل و لاگرانژی شکست نرم در این مدل را تا تقریب مرتبه ی دوم محاسبه کرده ایم. در این محاسبات پارامترهای متناظر با نقض  $R$  پارته نیز لحاظ شده، و توابع بتای متناظر با این پارامترها محاسبه شده است.

# فهرست

صفحه	عنوان
۱	۱ مدل استاندارد
۲	۱-۱ مقدمه‌ای بر نظریه‌ی مدل استاندارد
۴	۲-۱ گروه تقارنی مدل استاندارد
۶	۳-۱ لاگرانژی مدل استاندارد
۱۲	۲ ابرتقارن
۱۴	۱-۲ جبر ابرتقارن و نمایش آن
۱۸	۱-۱-۲ جبر گراسمن
۲۱	۲-۲ تبدیلات ابرتقارن
۲۱	۱-۲-۲ ابرفضا
۲۲	۲-۲-۲ ابرانتقال
۲۴	۳-۲-۲ مشتق‌های هموردای اسپینوری
۲۵	۴-۲-۲ ابرمیدان
۲۹	۳-۲ لاگرانژی ابرتقارن
۳۱	۴-۲ شکست ابرتقارن
۳۱	۱-۴-۲ کلیاتی درباره‌ی شکست ابرتقارن
۳۳	۲-۴-۲ لاگرانژی شکست نرم ابرتقارن
۳۴	۵-۲ مدل استاندارد ابرتقارن
۳۷	۱-۵-۲ لاگرانژی مدل استاندارد ابرتقارن حداقلی ( $MSSM$ )
۳۹	۲-۵-۲ $R$ -Parity (پارِیته)
۴۱	۳ توابع بتا
۴۲	۱-۳ اهمیت توابع بتا

۴۲	بازبهنجارش معادلات	۲-۳
۴۴	توابع بتا در ابرتقارن	۳-۳
۴۴	توابع بتای پارامترهای ابرپتانسیل	۱-۳-۳
۴۵	توابع بتا در شکست نرم ابرتقارن	۲-۳-۳
۴۷	توابع بتا در مدل استاندارد ابرتقارن حداقلی	۴-۳
۴۸	توابع بتای پیمانهای	۱-۴-۳
۵۱	روش محاسبه‌ی توابع بتا در ابرپتانسیل <i>MSSM</i>	۲-۴-۳
۵۲	روش محاسبه‌ی توابع بتا در لاگرانژی شکست نرم ابرتقارن	۳-۴-۳
۵۹	ابعاد غیرعادی $\gamma_i^j$	۵-۳

۶۵	نتیجه‌ی محاسبات	۴
۶۶	توابع بتا در ابرپتانسیل	۱-۴
۷۴	توابع بتای پارامترهای لاگرانژی شکست نرم در <i>MSSM</i>	۲-۴

۱۲۳	بحث و نتیجه‌گیری	۵
-----	------------------	---

۱۲۶	پیوست	A
-----	-------	---

۱۳۱	منابع و مأخذ	B
-----	--------------	---

۱۳۱	کتاب‌نامه	
-----	-----------	--

# فهرست شکله‌ها

## فصل ۱

### مدل استاندارد



## ۱-۱ مقدمه‌ای بر نظریه‌ی مدل استاندارد

در طبیعت چهارنوع برهم کنش وجود دارد: الکترومغناطیسی، هسته‌ای قوی، هسته‌ای ضعیف و گرانش

نظریه‌ی مدل استاندارد، سه برهم کنش از چهار برهم کنش شناخته شده را توصیف می‌کند (برهم کنش‌های قوی، ضعیف و الکترومغناطیسی). در این مدل برهم کنش‌های الکترومغناطیسی و ضعیف در انرژی‌های بالا باهم ادغام شده و برهم کنش الکتروضعیف را بوجود می‌آورند.

مدل استاندارد که یکی از دستاوردهای نظری بزرگ علم قرن بیستم محسوب می‌شود، تنها می‌تواند سرآغازی باشد برای توصیف کامل‌تر برهم کنش‌های طبیعت. در نظریه‌ی مدل استاندارد سه نوع میدان وجود دارد.

(۱) میدان‌های پیمانه‌ای (بوزونی)، که حامل برهم کنش‌ها هستند و اسپین ۱ دارند و خود شامل سه نوع میدان متفاوت می‌باشند:

- میدان گلوئونی، که واسطه‌ی برهم کنش‌های قوی بین کوارک‌ها هستند.
- بوزون‌های پیمانه‌ای ضعیف، که واسطه‌ی برهم کنش ضعیف‌اند.
- میدان فوتونی، که واسطه‌ی برهم کنش الکترومغناطیسی می‌باشد.

میدانهای پیمانه‌ای (بوزونی) مدل استاندارد و اعداد کوانتومی مربوط به آنها در جدول (۱-۱) آورده شده‌است.

(۲) میدان‌های ماده (فرمیونی) <sup>۱</sup>، که خود به دو گروه کوارک‌ها و لپتون‌ها تقسیم می‌شوند. کوارک‌ها و لپتون‌ها دست کم از سه نسل متفاوتند. در مدل استاندارد یک تقارن راست-چپ وجود دارد، از آنجائی که فرمیون‌های راستگرد و چپگرد عدد کوانتومی متفاوتی دارند، لپتون‌ها و کوارک‌ها به دو صورت جفت و منفرد بیان می‌شوند.

(۳) میدان هیگز <sup>۲</sup>، طبق نظریه‌ی گلاشو-سلام و واینبرگ، در مدل استاندارد حداقل یک جفت میدان اسکالر هیگز پیش‌بینی می‌شود که هنوز مشاهده نشده است [۱]. در فضای تهی میدان هیگز مقداری وجود دارد که همواره در تمام جهان نفوذ می‌کند و این میدان با شکست خودبخودی تقارن الکتروضعیف به لپتون‌ها، کوارک‌ها و بوزون‌های پیمانه‌ای ضعیف واسطه جرم می‌دهد. در جدول (۱-۲)، اعداد کوانتومی مربوط به میدان‌های فرمیونی و بوزون هیگز آورده شده است.

مدل استاندارد بر اساس اصل پیمانه‌ای <sup>۳</sup> پایه‌گذاری شده است. و همه‌ی نیروهای طبیعت در مدل استاندارد حول یک اصل مرکزی موسوم به تقارن پیمانه‌ای محلی <sup>۴</sup>، سازماندهی می‌شوند که این گروه تقارن در مدل استاندارد به صورت زیر بیان می‌شود.

$$SU_{colour}(3) \otimes SU_{left}(2) \otimes U_{hypercharge}(1) \quad (1-1)$$

بوزون‌های پیمانه‌ای متناظر با نمایش گروه (۱-۱) دارای اسپین یک می‌باشند. در بخش بعدی کمی درباره‌ی گروه‌های تقارنی صحبت خواهیم کرد.

---

<sup>۱</sup> Matter field

<sup>۲</sup> Higgs field

<sup>۳</sup> gauge principle

<sup>۴</sup> Local

میدان	بوزون‌ها	ثابت‌های جفت‌شدگی	$SU(3)$	$SU(2)$	$U(1)$
$G^k$	$gluon \quad g$	$g_s$	۸	۱	۰
$V^A$	$w(w^+, w^-), z$	$g$	۱	۳	۰
$V'$	$hypercharge \quad \beta(\gamma)$	$g'$	۱	۱	۰

جدول ۱-۱: اعداد کوانتومی میدان‌های پیمانه‌ای

## ۲-۱ گروه تقارنی مدل استاندارد

در اینجا فاکتورهای گروه تقارنی مدل استاندارد را به طور خلاصه مرور می‌کنیم.

(a) گروه  $U(1)$ ؛ نمایش عمومی گروه  $U(1)$  به صورت  $exp(i\beta Y/2)$  است که در آن  $\beta$  پارامتر

گروه  $Y$  و تنها مولد ابربار این گروه می‌باشد.

اگر میدان‌های فرمیونی ویژه توابع عملگر ابربار  $Y$  باشند، ویژه مقدار  $Y$  طبق فرمول نی

شی جیما<sup>۵</sup> به صورت زیر تعریف می‌شود [۱]:

$$Q = I_3 + \frac{Y}{2} \quad (2-1)$$

$I_3$  مولد قطری گروه  $SU(2)$  و  $Q$  بارالکتریکی فرمیون می‌باشد. اعضای یک دوگانه

$SU(2)$  ویژه مقدار ابربار ضعیف یکسانی دارند، زیرا ماتریس  $Y$  برای دوگانه‌های  $SU(2)$

معادل ماتریس واحد است.

ناوردایی یک برهم‌کنش تحت گروه  $U(1)$  به معنای بقای ابربار  $Y$  است، گروه  $U(1)$

برهم‌کنش الکترومغناطیسی را توصیف می‌کند.

(b) گروه  $SU(2)$ ؛ ماتریس‌های یکانی  $(2 \times 2)$  با درمیان واحد یک گروه را تشکیل می‌دهند

که به گروه  $SU(2)$  مشهور می‌باشند. این ماتریس‌ها سه پارامتر مستقل دارند بنابراین یک

ماتریس تبدیل عمومی گروه را می‌توان بر حسب سه مولد مستقل  $I$  نمایش داد.

$$U(\alpha(x)) = exp(i\alpha(x).T) \quad (3-1)$$

<sup>۵</sup> Gell-Mann-Nishijima

چون ماتریس تبدیل  $U$ ، یکانی است مولدهای  $T$  هرمیتی و پارامترهای  $\alpha$  حقیقی انتخاب می‌شوند بعلاوه «رد»<sup>۶</sup> مولدهای  $T$  صفر می‌باشد زیرا:

$$\det[\exp(i\alpha(x).T)] = \exp[\text{Tr}(i\alpha(x).T)] = 1 \quad (۴-۱)$$

مولدهای  $T$  باید در جبر گروه  $SU(۲)$  صدق کنند:

$$[T_a, T_b] = i\epsilon_{abc}T_c, \quad a, b, c = ۱, ۲, ۳ \quad (۵-۱)$$

$\epsilon_{abc}$  یک تانسور پادمتقارن نسبت به جایگشت‌های  $a, b, c$  می‌باشد بطوری که اگر جایگشت زوج (فرد) از  $۱, ۲, ۳$  باشد آنگاه  $\epsilon_{abc} = ۱$  ( $\epsilon_{abc} = -۱$ ) و در صورتیکه دو اندیس آن باهم برابر باشند مقدار  $\epsilon_{abc}$  صفر است، ثابت ساختار گروه  $SU(۲)$  نامیده می‌شود. از این رو مولدهای  $T$  همان ماتریس‌های معروف پاولی  $\sigma$  می‌باشند.

گروه  $SU(۲)$  دارای یک مولد قطریست که آن را با  $I_۳$  نشان می‌دهیم ویژه مقادیر این مولد برای مشخص کردن حالت‌های فرمیونی بکار می‌رود.

در گروه  $SU(۲)$  که به گروه آیزواسپین نیز معروف است، فرمیون‌های چپگرد در دوگانه‌های  $SU_L(۲)$  و فرمیون‌های راستگرد در یگانه‌های  $SU_R(۲)$  قرار می‌گیرند که خود نشان از نقض پارینه در برهم‌کنش‌های ضعیف است.

$c$  گروه  $SU(۳)$ ؛ تمامی ماتریس‌های یکانی با درمینان واحد و ابعاد  $(۳ \times ۳)$  گروه  $SU(۳)$  را تشکیل می‌دهند؛ این ماتریس‌ها هشت پارامتر مستقل دارند بنابراین تبدیلات گروه را می‌توان برحسب هشت مولد هرمیتی  $(۳ \times ۳)$  و بدون «رد» که با  $\lambda$  مشخص می‌شوند به صورت  $\exp(i\alpha(x).\lambda/۲)$  نشان داد. ماتریس‌های مولد باید در جبر گروه صدق کنند:

$$[\lambda^a, \lambda^b] = ۲if^{abc}\lambda^c, \quad a, b, c = ۱, ۲, \dots, ۸ \quad (۶-۱)$$

---

trace<sup>۶</sup>

میدان	بوزون‌ها	فرمیون‌ها	$SU(3)$	$SU(2)$	$U(1)$
$H$	جفت هیگز $(h^0, h^-)$		۱	۲	-۱
$L_i$		جفت لپتون $L_i = (\nu, e)_L$	۱	۲	-۱
$E_i$		لپتون منفرد $E_{iR} = e_R$	۱	۱	-۲
$Q_i$		جفت کوارک $Q_i = (u, d)_L$	۳	۲	۱/۳
$U_i$		کوارک منفرد $U_{iR} = u_{iR}$	۳*	۱	۴/۳
$D_i$		کوارک منفرد $D_{iR} = d_{iR}$	۳*	۱	-۲/۳

جدول ۱-۲: اعداد کوانتومی میدان‌های فرمیونی و بوزونی

که در آن  $f^{abc}$ ؛ ثابت‌های ساختار گروه  $SU(3)$  هستند و از آنجائی که گروه  $SU(2)$  زیر گروه  $SU(3)$  است ماتریس‌های  $\lambda$  ی گلمن<sup>۷</sup>، را می‌توان ماتریس‌های تعمیم یافته‌ی پاولی در نظر گرفت.

گروه  $SU(3)$  دارای دو مولد قطری است، ویژه مقادیر این مولدها در واقع بیانگر عدد کوانتومی رنگ میدان‌هاست. این گروه توصیف کننده برهم کنش‌های قوی می‌باشد.

### ۳-۱ لاگرانژی مدل استاندارد

تمام سیستم‌ها و نیروها در چند معادله‌ی ساده خلاصه می‌شوند که از یک تابع (لاگرانژی سیستم) استخراج و حول یک اصل مرکزی، موسوم به تقارن پیمانه‌ای موضعی سازماندهی می‌شوند. لاگرانژی مدل استاندارد مجموعه‌ای از پارامترهای آزاد زیر را دربر می‌گیرد:

- سه ثابت جفت‌شدگی پیمانه‌ای  $g, g_s, g'$ ،
- سه ثابت جفت‌شدگی یوکاوا (ماتریس‌های یوکاوا)  $y_{\alpha\beta}$ ،
- ثابت جفت‌شدگی هیگز  $\lambda$ ،

<sup>۷</sup> the Gell- mann  $\lambda$  matrices

• پارامتر جرم هیگز  $m^2$  و ...

در چارچوب نظریه‌ی میدان‌های کوانتومی، لاگرانژین مدل استاندارد بصورت زیر بیان می‌شود:

$$\mathcal{L} = \mathcal{L}_{Gauge} + \mathcal{L}_{Yukawa} + \mathcal{L}_{Higgs} \quad (۷-۱)$$

$$\begin{aligned} \mathcal{L}_{Gauge} = & -\frac{1}{4}G_{\mu\nu}^a G_{\mu\nu}^a - \frac{1}{4}W_{\mu\nu}^i W_{\mu\nu}^i - \frac{1}{4}B_{\mu\nu} B_{\mu\nu} \\ & + i\bar{L}_\alpha \gamma^\mu D_\mu L_\alpha + i\bar{Q}_\alpha \gamma^\mu D_\mu Q_\alpha + i\bar{E}_\alpha \gamma^\mu D_\mu E_\alpha \\ & + i\bar{U}_\alpha \gamma^\mu D_\mu U_\alpha + i\bar{D}_\alpha \gamma^\mu D_\mu D_\alpha + (D_\mu H)^\dagger (D_\mu H) \end{aligned} \quad (۸-۱)$$

که در اینجامیدان‌های  $H$ ،  $L_i$ ،  $E_i$ ،  $Q_i$  و  $U_i$  و  $D_i$  در جدول (۱-۲) معرفی شده‌اند.

$$G_{\mu\nu}^a = \partial_\mu G_\nu^a - \partial_\nu G_\mu^a + g_s f^{abc} G_\mu^b G_\nu^c,$$

$$W_{\mu\nu}^i = \partial_\mu W_\nu^i - \partial_\nu W_\mu^i + g\epsilon^{ijk} W_\mu^j W_\nu^k,$$

$$B_{\mu\nu} = \partial_\mu B_\nu - \partial_\nu B_\mu,$$

$$D_\mu L_\alpha = (\partial_\mu - i\frac{1}{\sqrt{2}}g\tau^i W_\mu^i + i\frac{1}{\sqrt{2}}g'B_\mu)L_\alpha,$$

$$D_\mu E_\alpha = (\partial_\mu + ig'B_\mu)E_\alpha,$$

$$D_\mu Q_\alpha = (\partial_\mu - i\frac{1}{\sqrt{2}}g\tau^i W_\mu^i - i\frac{1}{\sqrt{2}}g'B_\mu - i\frac{1}{\sqrt{2}}g_s\lambda^a G_\mu^a)Q_\alpha,$$

$$D_\mu U_\alpha = (\partial_\mu - i\frac{2}{\sqrt{2}}g'B_\mu - i\frac{1}{\sqrt{2}}g_s\lambda^a G_\mu^a)U_\alpha,$$

$$D_\mu D_\alpha = (\partial_\mu + i\frac{1}{\sqrt{2}}g'B_\mu - i\frac{1}{\sqrt{2}}g_s\lambda^a G_\mu^a)D_\alpha.$$

$$\mathcal{L}_{Yukawa} = y_L^{\alpha\beta} \bar{L}^\alpha E^\beta H + y_D^{\alpha\beta} \bar{Q}^\alpha D^\beta H + y_U^{\alpha\beta} \bar{Q}^\alpha U^\beta \tilde{H} + h.c. \quad (۹-۱)$$

$$\tilde{H} = i\tau_2 H^\dagger$$

میدان هیگز  $H$  باعث جرم دار شدن کوارک پایین  $^{\wedge}$  و لپتون‌ها می‌شود و میدان  $\tilde{H}$  به کوارک بالا  $^{\circ}$  جرم می‌دهد.

$$\mathcal{L}_{Higgs} = -V = m^2 H^\dagger H - \frac{\lambda}{4} (H^\dagger H)^2. \quad (10-1)$$

در رابطه‌ی (9-1)  $y$ ، ثابت جفت‌شدگی یوکاوا و در رابطه‌ی (10-1)  $\lambda$ ، ثابت جفت‌شدگی هیگز هر دو بدون بعد هستند اما  $m$  بعد جرم دارد.

با شکست خودبخودی تقارن تصور می‌شود که یک میدان اسکالر مختلط در هر نقطه از فضا وجود دارد و همه‌ی ذرات جرمشان را با برهم‌کنش این میدان (هیگز) در شکست خودبخودی تقارن گروه  $SU_L(2)$  بدست می‌آورند.

$$SU_{colour}(3) \otimes SU_{left}(2) \otimes U_{hypercharge}(1) \Rightarrow SU_{colour}(3) \otimes U_{EM}(1)$$

مقدار چشمداشتی میدان هیگز بصورت زیر است.

$$\langle H \rangle = \begin{pmatrix} v \\ 0 \end{pmatrix}, \quad v = m/\sqrt{\lambda} \quad (11-1)$$

بوزون‌های واسطه‌ای ضعیف ترکیب خطی از بوزون‌های پیمان‌های هستند:

$$W_\mu^\pm = \frac{W_\mu^1 \mp iW_\mu^2}{\sqrt{2}}, \quad Z_\mu = -\sin\theta_W B_\mu + \cos\theta_W W_\mu^3 \quad (12-1)$$

با جرم‌های

$$m_W = \frac{1}{\sqrt{2}} g v, \quad m_Z = m_W / \cos\theta_W, \quad (13-1)$$

$\theta_W$  زاویه‌ی واینبرگ می‌باشد که:

$$\tan\theta_W = g' / g$$

---

down quark  $^{\wedge}$   
up quark  $^{\circ}$

میدان‌های فرمیونی، جرمی متناسب با ثابت‌های جفت‌شدگی یوکاوا دارند:

$$M_{\alpha\beta}^u = y_{\alpha\beta}^u v, \quad M_{\alpha\beta}^d = y_{\alpha\beta}^d v, \quad M_{\alpha\beta}^l = y_{\alpha\beta}^l v, \quad m_H = \sqrt{2}m. \quad (14-1)$$

در حالی که میدان فوتون بدون جرم باقی می‌ماند.

$$\gamma_\mu = \cos\theta_W B_\mu + \sin\theta_W W_\mu^3 \quad (15-1)$$

جملات صریح جرم در لاگرانژی وجود ندارد زیرا این جملات تقارن  $SU_L(2)$  ندارند و قابلیت باز بهنجارش مدل استاندارد را از بین می‌برند.

نظریه‌ی مدل استاندارد براساس نتایج کوشش‌های زیاد نظری و تجربی بنا نهاده شده‌است و تاکنون موفقیت‌های فوق‌العاده‌ای داشته‌است، در واقع همه‌ی ذرات بجز بوزون هیگز به طور تجربی کشف شده‌اند؛ ولی علی‌رغم موفقیت‌های مدل استاندارد، این مدل با مسائل حل نشده زیادی روبرو می‌باشد که از جمله می‌توان به چند مورد زیر اشاره کرد:

- در مدل استاندارد پارامترهای آزاد زیادی وجود دارد که شکل لاگرانژی را پیچیده‌تر می‌کند.
- وحدت برهم‌کنش‌های قوی و الکتروضعیف را در انرژی‌های بالا به خوبی توصیف نمی‌کند.
- هنوز بوزون هیگز مشاهده نشده‌است و معلوم نیست که ترکیبی از ذرات دیگر باشد یا خیر.
- توصیفی که مدل استاندارد برای پدیده شکست خودبخودی تقارن الکتروضعیف ارائه می‌دهد قانع‌کننده نیست.
- نیروی گرانش را توصیف نمی‌کند زیرا بوزون واسطه‌ی نیروی گرانش که گراویتون  $1^0$  نامیده می‌شود اسپین ۲ دارد در حالیکه دیگر بوزون‌های واسطه اسپین ۱ دارند و بنابراین اتحاد این نیرو با دیگر نیروها با جبر گروه مدل استاندارد قابل توصیف نیست.

---

$1^0$  graviton



- این مدل جرمی برای نوترینو در نظر نمی گیرد در حالیکه شواهد بسیاری بر جرم دار بودن نوترینو وجود دارد.

- مدل استاندارد برای ماده‌ی تاریک هیچ نظریه‌ای ندارد.

- مسئله‌ی دیگری که وجود دارد مشکل سلسله مراتب است که از تصحیح تابشی جرم هیگز از مرتبه دوم بوجود می آید.

جواب به این مسائل ورای مدل استاندارد قرار می گیرد. روش ها و نظریه‌های متعددی برای رفع این مسائل مطرح شده است، که یکی از آنها نظریه‌ی ابرتقارن<sup>۱۱</sup> می باشد. همانطور که از لاگرانژی مدل استاندارد نیز پیداست رابطه‌ی (۱-۹)، در مدل استاندارد به دلیل عدم تقارن، جفت شدگی یوکاوا  $y$ ، فقط به برهم کنش بوزون هیگز و دو فرمیون مربوط می شود. برای مثال اگر ذره هیگز با دو فرمیون  $F$  و  $\bar{F}$ ، برهم کنش داشته باشد آنگاه عبارت  $y_t \bar{F} F$  در لاگرانژی ظاهر می شود.

و در نمودار فاینمن تصحیح مربعی زیر ناشی از برهم کنش یوکاوا برای ذره هیگز بوجود می آید.

$$\delta m_H^2 = \frac{y_t^2}{8\pi^2} \Lambda_{uv}^2$$

در مقیاس الکتروضعیف مقدار  $m_H^2$  باید از مرتبه‌ی  $(100 \text{ GeV})^2$  - باشد از آنجائیکه مقدار  $\Lambda_{uv}$  از مرتبه‌ی  $M_P = 2.4 \times 10^{18} \text{ GeV}$  می باشد تصحیح تابشی  $m_H^2$  خیلی خیلی بزرگتر از مقدار آن در مقیاس الکتروضعیف خواهد بود.

در ابرتقارن به علت برهم کنش ذره هیگز با بوزون ها، تصحیحات تابشی معادل این تصحیحات بوجود می آیند که اثر هم را خنثی می کنند و از اینرو مقدار  $m_H^2$  در مقیاس الکتروضعیف حفظ می شود.

---

<sup>۱۱</sup> Supersymmetry

همچنین نظریه ابرتقارن کاندیدهای خوبی را برای ماده‌ی تاریک معرفی می‌کند. و از طرفی اتحاد نیروها را به خوبی توصیف می‌کند. مطالب این فصل اغلب از مراجع [۱۱] و [۱] گرفته شده است.

## فصل ۲

### ابرتقارن

مفاهیم نظریه‌ی میدان‌های کوانتومی بدون هیچ فرض اضافی برای نظریه‌ی ابرتقارن کفایت می‌کند.

بنا به تعریف « ابرتقارن یک تقارن بین فرمیون‌ها و بوزون‌هاست ». تبدیلات ابرتقارن توسط عملگرهای  $Q$  حاصل می‌شوند که حالت فرمیونی را به حالت بوزونی و برعکس تبدیل می‌کند.

$$Q|fermion\rangle = |boson\rangle$$

$$Q|boson\rangle = |fermion\rangle \quad (1-2)$$

بوزون‌ها و فرمیون‌ها از طریق  $Q$  ها به هم مربوط می‌شوند.  $Q$  عملگری است که فقط اسپین ذرات را تغییر می‌دهد اما انرژی و تکانه را بدون تغییر می‌گذارد، یعنی برای مثال اگر عملگر  $Q$  روی یک حالت بوزونی اثر کند، حالت نهایی یک فرمیون است که انرژی و تکانه فرمیون با حالت بوزونی برابر است. بنابراین همه‌ی حالت‌ها در یک چندتایی<sup>۱</sup> ابرتقارنی جرم یکسانی دارند. یک ابرچندتایی<sup>۲</sup> عبارت است از حالت‌های کوانتومی که در آن یک حالت از طریق یک تبدیل ابرتقارنی به حالت دیگر تبدیل می‌شود.

در ابرتقارن حالت با پایین‌ترین انرژی با کت  $|\circ\rangle$ ، یعنی خلاء، نمایش داده می‌شود:

$$H|\circ\rangle = |\circ\rangle$$

اگر و تنها اگر

$$Q|\circ\rangle = |\circ\rangle, \quad \bar{Q}|\circ\rangle = |\circ\rangle \quad (2-2)$$

$\bar{Q}$  مزدوج همیوگ  $Q$  است.

---

multiplet<sup>۱</sup>  
supermultiplet<sup>۲</sup>