

حالت‌های _ شبح و اتحاد _ وارژد در الکترودینامیک _ کوانتومی

فرهگ لران

دانش‌کده‌ی _ فیزیک، دانش‌گاه _ صنعتی _ اصفهان
اصفهان - کد _ پستی _ ۸۳۱۱۱-۸۴۱۵۶، ایران

در این مقاله نشان می‌دهم که حالت‌های _ شبح در طیف _ نظریه‌ی _ الکترودینامیک _ کوانتومی نظیر _ انتشار _ فوتون‌هایی با قطبش _ غیر _ عرضی است. می‌دانیم که آزادی _ پیمانه‌ای _ نظریه به برقراری _ اتحادی برای _ دامنه‌ی _ احتمال _ انتشار _ یک فوتون منجر می‌شود که به اتحاد _ وارژد شهرت دارد. نشان می‌دهم که چگونه به واسطه‌ی _ این اتحاد، احتمال _ تابش _ فوتونی با قطبش _ غیر _ عرضی صفر است.

۱ مقدمه

در یک نظریه _ کوانتومی، ممکن است که نُرم _ بعضی از حالت‌ها منفی باشند. این دسته از حالت‌ها را شبح می‌نامند. این حالت‌ها در نظریه‌های _ میدان با تقارن _ لورنتس متداول هستند که یک نمونه‌اش نظریه‌ی _ الکترودینامیک _ کوانتومی است. به چنین حالت‌هایی نمی‌شود مفهوم _ دامنه‌ی _ احتمال نسبت داد. از این رو یک نظریه‌ی _ سازگار _ فیزیکی نظریه‌ای است که در طیف _ آن، برانگیخته‌گی‌هایی که نظیر شبح‌ها^۱ هستند وجود نداشته باشد.

^۱ در نظریه‌ی _ میدان‌های _ کوانتومی، بیش‌تر در بحث _ نظریه‌هایی که تقارن _ پیمانه‌ای _ غیر _ آبلی دارند، موجوداتی به نام _ میدان‌های _ شبح هم وجود دارند که البته موضوع _ این مقاله نیستند. اشتراک _ حالت _ شبح و میدان _ شبح تنها در این است که هر دو مشاهده‌ناپذیرند. امیدوارم که خواننده این دو موضوع _ متفاوت را با هم یکی نگیرد.

یک مثال از چنین نظریه‌هایی، الکترودینامیک کوانتومی است که بسته به روشی که برای کوانتش آن به کار می‌بریم ممکن است با اشباح روبه‌رو شویم. یکی از این روش‌ها، روش کوانتش هم‌وردا است که من در این مقاله بررسی می‌کنم. در این روش، نظریه‌ی الکترومغناطیس ماکسول را در پیمانه‌ی لورنتس، به روش کوانتش دوم کوانتیده می‌کنیم. کوانتش دوم نظریه‌ی میدان اسکالر و نظریه‌ی میدان ماکسول در مرجع [۱] به تفصیل بررسی شده است. در این مقاله هرچند از نتایج به دست آمده در [۱] استفاده خواهم کرد ولی جزئیات بیش‌تری را به تناسب بحث و در رابطه با کوانتش هم‌وردای نظریه‌ی ماکسول ارائه می‌کنم.

همان‌طور که خواهیم دید در کوانتش هم‌وردای نظریه‌ی ماکسول اشباحی ظاهر خواهند شد که نظیر فوتون‌هایی با قطبش غیر عرضی هستند. اما قانون بقای بار الکتریکی به عنوان یک اتحاد عمل‌گری منجر به برقراری اتحادی برای دامنه‌ی احتمال انتشار فوتون‌ها می‌شود که به اتحاد واژد شهرت دارد. این اتحاد به روشنی نشان می‌دهد که احتمال تابش فوتونی با قطبش غیر عرضی صفر است. این نتیجه از دو جهت مطلوب است. اول این که در طیف مشاهده‌پذیر نظریه که هم‌ارز به اصطلاح حالت‌های فیزیکی است شبحی باقی نمی‌ماند. دوم آن که کوانتش، عرضی بودن قطبش نور را که یک دستاورد ضروری نظریه‌ی کلاسیک ماکسول از نظر تطبیق با آزمایش‌گاه است حفظ می‌کند.

ترتیب ارائه‌ی مطالب این مقاله به این صورت است؛ در بخش ۲ نظریه‌ی کلاسیک ماکسول و مفهوم قطبش عرضی را مرور می‌کنم. در بخش ۳ کوانتش هم‌وردای نظریه را مطالعه کرده و بحث اصلی این مقاله را ارائه می‌کنم.

۲ نظریه‌ی ماکسول کلاسیک

نظریه‌ی الکترودینامیک کوانتومی برهم‌کنش الکترون‌ها با میدان الکترومغناطیسی را مطالعه می‌کند. در حد کلاسیک این نظریه همان الکترومغناطیس ماکسول است که دینامیک میدان‌های الکتریکی و مغناطیسی را در حضور بارها و جریان‌های الکتریکی به دست می‌دهد. به قوانین ماکسول البته باید قانون نیروی لورنتس را هم اضافه کرد که

دینامیک بارهای الکتریکی را در حضور میدان‌های الکترومغناطیسی به دست می‌دهد. به چهارتساوی زیر قوانین ماکسول می‌گویند،

$$\nabla \cdot \vec{E} = \frac{\rho}{\epsilon_0} \quad (1)$$

$$\nabla \cdot \vec{B} = 0, \quad (2)$$

$$\nabla \times \vec{E} + \frac{\partial \vec{B}}{\partial t} = 0, \quad (3)$$

$$\nabla \times \vec{B} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} = \mu_0 \vec{j}, \quad (4)$$

که در آن \vec{E} و \vec{B} میدان‌های الکتریکی و مغناطیسی، و ρ و \vec{j} چگالی بار و چگالی جریان الکتریکی هستند. ϵ_0 و μ_0 ثابت گذردهی و ثابت تراوایی نام دارند و $c = (\epsilon_0 \mu_0)^{-\frac{1}{2}}$ هم سرعت نور است. قانون نیروی لورنتس که نیروی وارد بر یک بار الکتریکی را معلوم می‌کند با تساوی زیر داده می‌شود،

$$\frac{\vec{F}}{q} = \vec{E} + \vec{v} \times \vec{B}, \quad (5)$$

که در آن q بار الکتریکی ذره و \vec{v} سرعت لحظه‌ای آن است.

با استفاده از اتحادهای برداری $\nabla \cdot \nabla \times \vec{A} = 0$ و $\nabla \times \nabla \phi = 0$ که برای هر میدان برداری مشتق‌پذیر \vec{A} و هر میدان اسکالر ϕ درست است² می‌شود معادلات (2) و (3) را حل کرد. از معادله (2) معلوم می‌شود $\vec{B} = \nabla \times \vec{A}$ که در آن \vec{A} یک میدان دل‌خواه است که چگونه‌گی‌اش را دیگر معادلات ماکسول تعیین می‌کنند. هم‌چنین از معادله (3) معلوم می‌شود که $\vec{E} = -\nabla \phi - \frac{\partial \vec{A}}{\partial t}$.

به این ترتیب می‌بینیم که قوانین ماکسول را می‌شود به جای بردارهای میدان الکتریکی و میدان مغناطیسی بر حسب ϕ و \vec{A} نوشت که به آنها پتانسیل اسکالر و پتانسیل برداری نام داده‌اند.

²درستی این اتحادها را می‌شود به سادگی تحقیق کرد. می‌دانیم که عملگر ∇ را می‌شود به چشم یک بردار دید که مؤلفه‌هایش عملگرهای مشتق‌گیری پاره‌ای باشد، یعنی $\nabla_i = \frac{\partial}{\partial x^i}$. از این رو می‌شود عمل $\nabla \times$ و عمل $\nabla \cdot$ را به چشم ضرب خارجی و ضرب داخلی ∇ در میدانی که بر آن عمل می‌شود دید. به این ترتیب مثلاً می‌بینیم که $\nabla \cdot \nabla \times \vec{A} = \epsilon_{ijk} \frac{\partial}{\partial x^i} \frac{\partial}{\partial x^j} A_k = 0$. در نوشتن این تساوی از تعریف ضرب داخلی، $\vec{A} \cdot \vec{B} = A_i B_i$ و تعریف ضرب خارجی $(\vec{A} \times \vec{B})_i = \epsilon_{ijk} A_j B_k$ استفاده کرده‌ام که در آن ϵ_{ijk} تانسور لوی-چویتا نام دارد. این تانسور نسبت به جابه‌جا کردن هر دو اندیش پادمتقارن است و $\epsilon_{123} = 1$. اتحاد دیگر را هم به همین صورت می‌شود ثابت کرد، $(\nabla \times \nabla \phi)_i = \epsilon_{ijk} \frac{\partial}{\partial x^j} \frac{\partial}{\partial x^k} \phi = 0$.

۱.۲ آزادی پیمانه‌ای

دیدیم که دو مجهول از شش مجهول E_i, B_i ($i = 1, 2, 3$) با معادلات (2) و (3) حل می‌شود و چهار مجهول دیگر برحسب میدان‌های نامعلوم ϕ و سه مؤلفه‌ی میدان \vec{A} تعیین می‌شود. ظاهراً معادلات (1) و (4) چهار معادله‌ی لازم برای حل ϕ و \vec{A} را به دست می‌دهد اما این‌طور نیست. در واقع با استفاده از اتحاد برداری $\nabla \cdot \nabla \times B$ و معادلات (1) و (4) نتیجه می‌شود که

$$\frac{\partial}{\partial t} \rho + \nabla \cdot \vec{j} = 0, \quad (6)$$

که معنایی به جز قانون بقای بار الکتریکی ندارد.³ این نتیجه‌ی زیبایی است که قانون بقای بار الکتریکی در معادلات ماکسول نهفته است اما از آن جا که این معادله هیچ شرطی روی میدان‌های الکتریکی و مغناطیسی نمی‌گذارد ما یک معادله برای حل ϕ و \vec{A} کم می‌آوریم. معنی این حرف این است که یک درجه‌ی آزادی از میان چهار درجه‌ی آزادی نظیر ϕ و سه مؤلفه‌ی \vec{A} با معادلات ماکسول تعیین نمی‌شود! آیا معنی این حرف این است که قوانین ماکسول ناکافی هستند و ما به یک معادله‌ی دیگر هم احتیاج داریم؟ برای پاسخ دادن به این پرسش باید ببینیم که آیا آن درجه‌ی آزادی‌ای که باقی می‌ماند در آزمایش‌گاه قابل مشاهده هست یا نه. اگر مشاهده‌پذیر باشد، آن‌گاه قوانین ماکسول برای تبیین مشاهده‌پذیرها ناکافی است و ما به یک معادله‌ی اضافی احتیاج داریم. ولی اگر این درجه‌ی آزادی مشاهده‌پذیر نباشد آن‌گاه قوانین ماکسول کافی هستند چرا که آزمایش‌گاه را تبیین می‌کنند هرچند مشاهده‌ناپذیرهایی باقی بمانند که این قوانین تعیین‌شان نکنند.

برای بررسی این موضوع توجه می‌کنیم که مشاهده‌پذیرهای نظریه‌ی ماکسول میدان‌های الکتریکی و مغناطیسی هستند که نوعاً به کمک قانون نیروی لورنتس سنجیده می‌شوند. در واقع هیچ راهی برای آن که ϕ و \vec{A} را مستقیماً بسنجیم وجود ندارد. از سوی دیگر از تعریف ϕ و \vec{A} معلوم می‌شود که میدان‌های ϕ و \vec{A} و میدان‌های ϕ' و \vec{A}' که با رابطه‌ی زیر تعریف شوند،

³ خوب است که این نکته را به روشنی نشان دهم. بار الکتریکی با رابطه‌ی $Q = \int d^3x \rho$ داده می‌شود. پس اگر معادله‌ی (6) برقرار باشد آن‌گاه $0 = \int \nabla \cdot \vec{j} = - \frac{d}{dt} Q$ که این تساوی با استفاده از قانون گوس و فرض $\vec{j}(\infty) = 0$ به دست می‌آید.

$$\begin{aligned}\phi' &= \phi + \frac{\partial}{\partial t}\varphi, \\ \vec{A}' &= \vec{A} + \nabla\varphi,\end{aligned}\quad (7)$$

که در آن φ هر تابع دل خواه مشتق پذیری باشد، یک میدان الکتریکی و مغناطیسی را توصیف می کند،

$$\begin{aligned}\vec{B}' &= \nabla \times \vec{A}' = \nabla \times (\vec{A} + \nabla\varphi) = \vec{B}, \\ \vec{E}' &= -\nabla\phi' - \frac{\partial}{\partial t}\vec{A}' = -\nabla\left(\phi + \frac{\partial}{\partial t}\varphi\right) - \frac{\partial}{\partial t}(\vec{A} + \nabla\varphi) = \vec{E}.\end{aligned}\quad (8)$$

φ همان یک درجه‌ی آزادی‌ای است که معادلات ماکسول تعیینش نمی کنند اما همان طور که می بینید این درجه‌ی آزادی مشاهده پذیر نیست. به چنین درجه‌ی آزادی‌ای، آزادی پیمانه‌ای می گویند و تبدیل (7) را که ϕ' و \vec{A}' را بر حسب ϕ و \vec{A} می دهد تبدیل پیمانه‌ای می نامند.

۲.۲ امواج الکترومغناطیسی

برای ادامه‌ی بحث به تر است که معادلات (1) و (4) را بر حسب ϕ و \vec{A} بنویسیم،

$$-\nabla^2\phi - \frac{\partial}{\partial t}\nabla\cdot\vec{A} = \frac{\rho}{\epsilon_0}, \quad (9)$$

$$\left(\frac{1}{c^2}\frac{\partial^2}{\partial t^2} - \nabla^2\right)\vec{A} + \nabla\left(\nabla\cdot\vec{A} + \frac{1}{c^2}\frac{\partial}{\partial t}\phi\right) = \mu_0\vec{j}, \quad (10)$$

که در آن $\nabla^2 \equiv \frac{\partial}{\partial x^2} + \frac{\partial}{\partial x^2}$. هم چنین خوب است که بدانیم که ϕ و \vec{A} مؤلفه‌های یک چهاربردار هم‌وردی $A^\mu \equiv (\frac{\phi}{c}, \vec{A})$ را می سازند⁴ به این ترتیب می شود معادلات (9) و (10) را یک جا نوشت،

⁴ همان طور که می دانید اصطلاح چهاربردار بعد از نسبیت خاص معمول شد. از معادله‌ی (11) معلوم است که با فرض چهاربردار بودن A_μ ، قوانین ماکسول شکل هم‌وردی لورنتسی دارند. نتیجه‌ی این ره یافت آن است که c که سرعت انتشار امواج الکترومغناطیسی در خلأ را می دهد، موضوعی که در معادله‌ی (13) به روشنی دیده می شود، باید تحت تبدیلات لورنتس ناوردا باشد. یعنی همه‌ی ناظرهای لخت باید سرعت نور را یک عدد به دست بیاورند. چون این نتیجه همان اصل دوم نسبیت خاص است معلوم می شود که فرض چهاربردار بودن A_μ فرض درستی است.

$$\square A_\mu - \partial_\mu \partial . A = \mu_0 j_\mu . \quad (11)$$

در این رابطه $\square = \partial_\mu \partial^\mu$ و $\partial . A = \partial_\mu A^\mu$ که در آن $\partial_\mu = \frac{\partial}{\partial x^\mu}$ و اندیس‌های فضا زمانی با متریک مینکوفسکی بالا-پایین می‌شود. متریک مینکوفسکی را یک ماتریس قطری گرفته‌ام که اعضای روی قطر آن $\eta = (+1, -1, -1, -1)$ باشد. هم‌چنین تعریف می‌کنم $x^0 \equiv ct$ و $j^\mu \equiv (c\rho, \vec{j})$.

چون من در این مقاله بیش‌تر به قسمت ماکسولی نظریه‌ی الکترو دینامیک علاقه‌مند هستم از این پس وجود بارهای الکتریکی را نادیده می‌گیرم یعنی فرض می‌کنم که $j^\mu = 0$. هم‌چنین خوب است که از آزادی پیمانه‌ای $A_\mu \rightarrow A'_\mu = A_\mu + \partial_\mu \varphi$ استفاده کنیم و فرض کنیم که میدان A_μ طوری انتخاب شده است که در تساوی زیر که به پیمانه‌ی لورنتس شهرت دارد، صدق می‌کند،

$$\partial . A = \nabla . \vec{A} + \frac{1}{c^2} \frac{\partial}{\partial t} \phi = 0. \quad (12)$$

به این انتخاب ویژه در بین A_μ ‌های مختلفی که با انتخاب‌های گوناگونی از پیمانه‌ی φ می‌شود به دست آورد، میدان A_μ در پیمانه‌ی لورنتس می‌گویند. در این پیمانه شکل قوانین ماکسول در خلأ خیلی ساده می‌شود،

$$\square A_\mu = 0. \quad (13)$$

این یک معادله‌ی موج است که امواجی با سرعت انتشار c را پیش‌بینی می‌کند. حل موج تخت این معادله به این صورت است،

$$A_\mu = \epsilon_\mu(k) e^{\pm ik \cdot x}, \quad (14)$$

که در آن $k^\mu = (\frac{\omega}{c}, \vec{k})$ چهاربردار تکانه نام دارد که در آن ω بسامد و \vec{k} بردار موج نام دارد. به $\epsilon_\mu(k)$ چهاربردار قطبش می‌گویند. معادله‌ی (14) نشان می‌دهد که $k^2 \equiv k_\mu k^\mu = 0$. پیمانه‌ی لورنتس را می‌شود به صورت قیدی بر قطبش ϵ_μ در نظر گرفت،

$$k \cdot \epsilon(k) = 0. \quad (15)$$

اما این معادله شکل چهاربردار قطبش را دقیقاً تعیین نمی‌کند. در واقع پیمانه‌ی لورنتس آزادی پیمانه‌ای را کاملاً برنمی‌دارد؛ دسته‌ی بزرگی از پیمانه‌های φ وجود دارد که با

پیمانه‌ی لورنتس سازگارند. پیمانه‌ی لورنتس می‌گوید که $\partial \cdot A = 0$. پس اگر من به A_μ هر حلی از معادله‌ی موج $\square \varphi = 0$ را اضافه کنم نتیجه هم چنان در پیمانه‌ی لورنتس صدق می‌کند.⁵ حل موج تخت φ را می‌شود به صورت $\varphi = ae^{ik \cdot x}$ نوشت که در آن $k^2 = 0$. با توجه به معادله‌ی (14) آزادی پیمانه‌ای باقی مانده به صورت زیر در می‌آید،

$$\epsilon(k) \rightarrow \epsilon'(k) = \epsilon(k) + ak. \quad (16)$$

از این آزادی پیمانه‌ای می‌شود استفاده کرد و با انتخاب مناسب a کاری کرد که مثلاً مؤلفه‌ی صفرم چهاربردار قطبش مساوی صفر باشد. آن‌گاه معادله‌ی (15) می‌گوید که

$$\vec{k} \cdot \vec{\epsilon} = 0. \quad (17)$$

معنی این حرف این است که می‌شود بردار قطبش موج الکترومغناطیسی را طوری انتخاب کرد که بر بردار موج آن که جهت انتشارش را نشان می‌دهد عمود باشد. به عبارت دیگر قطبش امواج الکترومغناطیسی عرضی است و قطبش‌های غیر عرضی مشاهده‌پذیر نیستند چه‌را که نظیر آزادی پیمانه‌ای مسأله هستند. این نتیجه‌ی مهمی است که به تأیید تجربی هم رسیده است، یعنی معلوم شده که نور موج عرضی است. اما همان‌طور که دیدید این یک نتیجه‌ی کلاسیک است. هدف این مقاله این است که نشان بدهم این نتیجه پس از کوانتس نظریه‌ی ماکسول هم چنان برقرار است.

۳ نظریه‌ی ماکسول کوانتمی

برای کوانتیده کردن نظریه‌ی ماکسول از الگوی شرودینگر پیروی می‌کنم. یعنی یک همیلتونی می‌سازم که معادله‌ی حرکت ماکسول (13) را بدهد و بعد معادله‌ی شرودینگر $H|\psi\rangle = i\hbar \frac{\partial}{\partial t} |\psi\rangle$ را حل می‌کنم. سپس با توجه به آن که معادله‌ی (13) در پیمانه‌ی لورنتس به دست آمده بود این پیمانه را به صورت یک اتحاد عمل‌گری اعمال می‌کنم،

$$A_\varphi \equiv A_\mu + \partial_\mu \varphi \quad \text{اگر } A_\varphi \equiv A_\mu + \partial_\mu \varphi \text{ در آن حل معادله‌ی موج است آن‌گاه}$$

$$\partial \cdot A_\varphi = \partial \cdot A + \square \varphi = \partial \cdot A$$

$$\partial \cdot \hat{A} = 0. \quad (18)$$

که در آن \hat{A}_μ عملگر نظیر میدان کلاسیک A_μ است. بیابید اول عملگر \hat{A}_μ را به روش کوانتس دوم بسازیم.

۱.۳ کوانتس دوم

همان طور که در مقاله‌ی [۱] توضیح داده‌ام اگر معادله‌ی حرکت (13) را برای مؤلفه‌های فوریه‌ی $A_\mu(x)$ که با رابطه‌ی

$$A_\mu(\vec{x}) = \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \epsilon_\mu(\vec{k}) e^{i\vec{k} \cdot \vec{x}}, \quad (19)$$

تعریف می‌شوند بنویسیم⁶ می‌شود دید که این معادله به صورت زیر در می‌آید،

$$\left(\partial_t^2 + \omega^2(\vec{k}) \right) \epsilon_\mu(\vec{k}) = 0, \quad \omega(\vec{k}) = |\vec{k}| \quad (20)$$

در این جا $\epsilon_\mu(\vec{k})$ مؤلفه‌ی فوریه‌ی $A_\mu(\vec{x})$ است که از رابطه‌ی زیر به دست می‌آید،

$$\epsilon_\mu(\vec{k}) = \int d^3x A_\mu(\vec{x}) e^{-i\vec{k} \cdot \vec{x}}. \quad (21)$$

میدان $\epsilon_\mu(\vec{k})$ یک میدان مختلط است و به کمک رابطه‌ی (21) می‌شود دید که

$$\epsilon_\mu^*(\vec{k}) = \epsilon_\mu(-\vec{k}). \quad (22)$$

می‌توانیم $\epsilon_\mu(\vec{k}, t)$ را بر حسب مؤلفه‌های حقیقی و موهومی اش به صورت

$$\epsilon_\mu(\vec{k}) = \epsilon_\mu^r(\vec{k}) + i\epsilon_\mu^i(\vec{k}) \quad (23)$$

بازنویسی کنیم و بدیهی است که هر دو مؤلفه در معادله‌ی حرکت (20) صدق می‌کنند. از طرفی معادله‌ی (20) برای هر مؤلفه‌ی حقیقی یا موهومی میدان ϵ با برچسب μ و k ، درست معادله‌ی حرکت یک نوسانگر هم‌آهنگ ساده با بسامد $\omega(\vec{k})$ است. برای

⁶ در [۱] به جای $\epsilon^\mu(\vec{k})$ از نماد $\hat{A}^\mu(\vec{k})$ برای نشان دادن مؤلفه‌های فوریه‌ی میدان $A^\mu(x)$ استفاده شده است.

دیدن این موضوع فرض کنید که برای یک μ و k ی داده شده $x = \epsilon_{\mu}^r(\vec{k})$. به این ترتیب معادله‌ی (20) به صورت زیر در می‌آید:

$$\ddot{x} + \omega^2(\vec{k})x = 0. \quad (24)$$

پس همیلتونی نظیر این دست‌گاہ، همیلتونی یک نوسان‌گر هماهنگ ساده با بسامد $\omega(\vec{k})$ است:

$$\begin{aligned} H &= \frac{1}{2}\dot{x}^2 + \frac{1}{2}\omega^2(\vec{k})x^2 \\ &= \frac{1}{2}\omega(\vec{k}) \left(a^\dagger a + a a^\dagger \right). \end{aligned} \quad (25)$$

در تساوی دوم همیلتونی را برحسب عمل‌گرهای خلق و فنا نوشته‌ام که تعریف شان برحسب عمل‌گرهای مکان x و تکانه‌ی $p = \dot{x}$ به صورت زیر است:

$$a = \sqrt{\frac{\omega(\vec{k})}{2}} \left(x + \frac{ip}{\omega(\vec{k})} \right), \quad a^\dagger = \sqrt{\frac{\omega(\vec{k})}{2}} \left(x - \frac{ip}{\omega(\vec{k})} \right). \quad (26)$$

به همین ترتیب می‌توانیم عمل‌گر فَنای $a_{\mu}^r(\vec{k})$ و عمل‌گر خَلق $a_{\mu}^{r\dagger}(\vec{k})$ نظیر مؤلفه‌ی μ ام قسمت حقیقی $\epsilon_{\mu}(\vec{k})$ را تعریف کنیم،

$$\epsilon_{\mu}^r(\vec{k}) = \frac{1}{\sqrt{2\omega(\vec{k})}} \left(a_{\mu}^r(\vec{k}) + a_{\mu}^{r\dagger}(\vec{k}) \right), \quad (27)$$

و مشابه آن را هم برای قسمت موهومی $\epsilon_{\mu}(\vec{k})$ در نظر بگیریم. از رابطه‌ی (22) می‌دانیم که،

$$a_{\mu}^r(\vec{k}) = a_{\mu}^r(-\vec{k}), \quad a_{\mu}^i(\vec{k}) = -a_{\mu}^i(-\vec{k}). \quad (28)$$

پس به کمک رابطه‌ی (23) می‌شود $\epsilon_{\mu}(\vec{k}, t)$ را برحسب عمل‌گرهای خلق و فنا نوشت،

$$\epsilon_{\mu}(\vec{k}) = \frac{1}{\sqrt{2\omega(\vec{k})}} \left(a_{\mu}(\vec{k}) + a_{\mu}^\dagger(-\vec{k}) \right), \quad (29)$$

که در آن،

$$a_{\mu}(\vec{k}) \equiv a_{\mu}^r(\vec{k}) + ia_{\mu}^i(\vec{k}), \quad (30)$$

و بعد دید که:

$$\begin{aligned}\hat{A}_\mu(\vec{x}) &= \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \epsilon_\mu(\vec{k}) e^{i\vec{k}\cdot\vec{x}} \\ &= \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \frac{1}{\sqrt{2\omega(\vec{k})}} \left(a_\mu(\vec{k}) e^{i\vec{k}\cdot\vec{x}} + a_\mu^\dagger(\vec{k}) e^{-i\vec{k}\cdot\vec{x}} \right).\end{aligned}\quad (31)$$

پرسش مهمی که باید به آن پاسخ بدهیم آن است که رابطه‌ی $\epsilon_\mu(\vec{k})$ جابه‌جایی عمل‌گرهای $\hat{A}_\mu(\vec{x})$ و فنای $a_\mu(\vec{k})$ نظیر قسمت‌های حقیقی و موهومی $\epsilon_\mu(\vec{k})$ را چه‌گونه باید پیدا کرد. همان‌طور که می‌دانید در مکانیک کوانتمی و در مسأله‌ی نوسان‌گر هم‌آهنگ ساده جبر عمل‌گرهای $\hat{A}_\mu(\vec{x})$ و فنای $a_\mu(\vec{k})$ در معادله‌ی (26) تعریف شده‌اند را می‌شود از روی جبر عمل‌گرهای مکان و تکانه،

$$[x, p] = i\hbar, \quad (32)$$

به صورت زیر به دست آورد،

$$[a, a] = 0, \quad [a, a^\dagger] = 1, \quad [a^\dagger, a^\dagger] = 0. \quad (33)$$

ممکن است سعی کنیم که ابتدا جبری نظیر (32) برای $\epsilon_\mu(\vec{k})$ و تکانه‌ی نظیرش بنویسیم و بعد به کمک آن به پرسش مان پاسخ دهیم. اما تعمیم جبر (32) به مسأله‌ی الکترودینامیک چندان سراسر نیست و ظرافت‌هایی دارد که در پیوست ۱ مرجع [۱] توضیح داده‌ام. از این رو به جای آن که جبر عمل‌گرهای $\hat{A}_\mu(\vec{x})$ و فنای $a_\mu(\vec{k})$ را از جبر $\epsilon_\mu(\vec{k})$ و تکانه‌ی نظیرش بخوانم سعی می‌کنم که تعمیم درستی از جبر (33) را حدس بزنم. به این منظور ابتدا توجه می‌کنم که درجات آزادی نظیر قسمت حقیقی و موهومی $\epsilon_\mu(\vec{k})$ از یک‌دیگر مستقل‌اند. پس طبیعی است که فرض کنیم عمل‌گرهای $\hat{A}_\mu(\vec{x})$ و فنای نظیر قسمت حقیقی با عمل‌گرهای $\hat{A}_\mu(\vec{x})$ و فنای نظیر قسمت موهومی جابه‌جا شوند. هم‌چنین در مورد قسمت حقیقی یا موهومی خوب است که فرض کنیم عمل‌گرهای $\hat{A}_\mu(\vec{x})$ و فنای $a_\mu(\vec{k})$ و عمل‌گرهای $\hat{A}_\mu(\vec{x})$ و فنای $a_\mu^\dagger(\vec{k})$ جابه‌جا می‌شوند. می‌ماند رابطه‌ی جابه‌جایی یک عمل‌گر فنا با یک عمل‌گر $\hat{A}_\mu(\vec{x})$ که فعلاً آن را با الهام از (33) به صورت زیر ارائه می‌کنم،

$$[a_\mu^r(\vec{k}), a_\nu^\dagger(\vec{k}')] = (2\pi)^3 \delta(\vec{k} - \vec{k}') \delta_{\mu\nu}, \quad (34)$$

که در آن

$$\delta_{\mu\nu} = \begin{cases} 1, & \mu = \nu, \\ 0, & \mu \neq \nu. \end{cases} \quad (35)$$

مشابه این جبر را هم برای عمل‌گرهای خلق و فناى نظیر قسمت موهومی $\epsilon_\mu(\vec{k})$ در نظر می‌گیریم.⁷ نتیجه‌ی این حرف‌ها این است که برای عمل‌گر فناى $a_\mu(\vec{k})$ که در معادله‌ی (30) تعریف کردیم و عمل‌گر خلق نظیرش روابط جابه‌جایی زیر را در نظر می‌گیریم،

$$[a_\mu(\vec{k}), a_\nu(\vec{k}')] = 0, \quad (36)$$

$$[a_\mu(\vec{k}), a_\mu^\dagger(\vec{k}')] = (2\pi)^3 \delta(\vec{k} - \vec{k}') \delta_{\mu\nu}, \quad (37)$$

$$[a_\mu^\dagger(\vec{k}), a_\nu^\dagger(\vec{k}')] = 0. \quad (38)$$

با الهام از معادله‌ی (25) و با توجه به آن که $\epsilon_\mu(\vec{k})$ به ازاء هر اندیس μ و تکانه‌ی \vec{k} یک درجه‌ی آزادی مستقل است همیلتونی را به صورت زیر معرفی می‌کنیم،

$$H = \sum_\mu \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \frac{\omega(\vec{k})}{2} [a_\mu^\dagger(\vec{k})a_\mu(\vec{k}) + a_\mu(\vec{k})a_\mu^\dagger(\vec{k})]. \quad (39)$$

تمرین خوبی است که با این همیلتونی و به کمک معادله‌ی شرودینگر و جبر (36)–(38) نشان دهید که چشم‌داشتی عمل‌گر $\hat{A}_\mu(\vec{x})$ در معادله‌ی موج کلاسیک $\langle \hat{A}_\mu \rangle = 0$ صدق می‌کند.

قدم بعدی آن است که عمل‌گر $\hat{A}_\mu(x)$ یعنی عمل‌گر $\hat{A}_\mu(\vec{x})$ در تصویر هیزنبرگ را بنویسیم،

$$\begin{aligned} \hat{A}_\mu(x) &\equiv e^{iHt} \hat{A}(\vec{x}) e^{-iHt} \\ &= \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \frac{1}{\sqrt{2\omega(\vec{k})}} \left(a_\mu(\vec{k}) e^{-ik \cdot x} + a_\mu^\dagger(\vec{k}) e^{ik \cdot x} \right) \end{aligned} \quad (40)$$

⁷ جلوتر خواهیم دید که این جبر با هم‌وردایی لورنتسی نظریه‌ی ماکسول نمی‌خواند و باید آن را اندکی اصلاح کنیم.

که در آن $k^0 = \omega(\vec{k})$ روشن است که $\square \hat{A}_\mu = 0$.

در این جا لازم است که توضیح بدهم معمول کتاب‌های نظریه‌ی میدان آن است که به جای مثلاً عمل‌گر a_μ از عمل‌گر $a_s \equiv \epsilon_s^\mu a_\mu$ استفاده کنند که در آن $\epsilon_s \equiv (s = 0, 1, 2, 3)$ چهاربردار قطبش نام دارد و a_s عمل‌گر فنای فوتونی به قطبش s است. این روشی است که من هم در [۱] از آن استفاده کردم ولی در این مقاله ترجیح دادم که نظریه را برحسب a_μ و عمل‌گر خلق نظیرش بنویسم و مفهوم قطبش را در اشاره به مقادیر مختلف μ به کار ببرم. این روش هرچند نامعمول است اما کمک می‌کند که اندکی از حجم مطلب بکاهم.

۲.۳ هم‌وردایی تحت تبدیلات لورنتس

هم‌وردایی لورنتسی نظریه‌ی کلاسیک ماکسول دست‌آورد مهمی است که انتظار داریم در نظریه‌ی کوانتومی هم برقرار باشد چه‌را که انتظار داریم نظریه‌ی ماکسول نظریه‌ی درست پدیده‌ی الکترومغناطیس باشد که هم‌وردایی لورنتسی آن از آزمایش نتیجه شده است.

در یک نظریه‌ی کوانتومی تعیین تقارن‌های حالت خلاء اهمیت ویژه‌ای دارد. حالت خلاء بر طبق تعریف آن ویژه حالت دست‌گاه است که کم‌ترین مقدار انرژی را داشته باشد. با توجه به جبر (36)–(38) می‌توانیم همیلتونی (39) را به صورت زیر بنویسیم،

$$H = \sum_{\mu} \int \frac{d^3 k}{(2\pi)^3} \omega(\vec{k}) \left[a_{\mu}^{\dagger}(\vec{k}) a_{\mu}(\vec{k}) + \frac{1}{2} \right]. \quad (41)$$

از این جا روشن است که ویژه‌حالت $|0\rangle$ که با رابطه‌ی

$$a_{\mu}(\vec{k}) |0\rangle = 0, \quad (42)$$

تعریف می‌کنیم نظیر کمترین ویژه‌مقدار انرژی است،

$$H |0\rangle = \mathcal{E}_0 |0\rangle, \quad \mathcal{E}_0 = \left[\sum_{\mu} \int \frac{d^3 k}{(2\pi)^3} \frac{\omega(\vec{k})}{2} \right]. \quad (43)$$

\mathcal{E}_0 را انرژی خلاء می‌نامند که البته اندازه‌ی آن متناهی نیست.⁸ از این رو رسم بر آن است که از ابتدا این مقدار ثابت اما نامتناهی را از همیلتونی کسر کنیم. می‌دانیم که این کار⁸ البته این مقدار نامتناهی به روی داد مشاهده‌پذیری منجر می‌شود که به پدیده‌ی کازیمیر شهرت دارد.

دینامیک دست‌گاہ را تغییر نمی‌دهد. پس به جای (41) همیلتونی را به صورت زیر در نظر می‌گیریم،

$$H = \sum_{\mu} \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \omega(\vec{k}) a_{\mu}^{\dagger}(\vec{k}) a_{\mu}(\vec{k}). \quad (44)$$

فرض بر این است که ویژه‌حالت خلاء تحت تبدیل لورنتس ناورد است،

$$U(\Lambda) |0\rangle = |0\rangle, \quad (45)$$

که در آن $U(\Lambda)$ عمل‌گر نظیر تبدیل لورنتس مختصات $x^{\mu} \rightarrow x'^{\mu} = \Lambda^{\mu}_{\nu} x^{\nu}$ است. این عمل‌گر بر عمل‌گر هیزنبرگی $\hat{A}_{\mu}(x)$ به صورت زیر عمل می‌کند،

$$U(\Lambda) \hat{A}_{\mu}(x) U(\Lambda)^{-1} = \Lambda_{\mu}^{\nu} \hat{A}_{\nu}(\Lambda^{-1}.x), \quad (46)$$

که در آن Λ^{-1} وارون تبدیل Λ را می‌دهد. با استفاده از (46) و (40) می‌شود دید که

$$U(\Lambda) a_{\mu}(\vec{k}) U(\Lambda)^{-1} = \sqrt{\frac{\omega(\vec{k}_{\Lambda})}{\omega(\vec{k})}} \Lambda_{\mu}^{\nu} a_{\nu}(\vec{k}_{\Lambda}), \quad (47)$$

که در آن \vec{k}_{Λ} قسمت برداری چهاربردار $k_{\Lambda} \equiv \Lambda.k$ را نشان می‌دهد.⁹ مشابه این رابطه برای عمل‌گر خلق هم به دست می‌آید. از معادله‌ی (47) معلوم می‌شود که اگر ویژه‌حالت فوتونی با بردار موج \vec{k} و قطبش μ را با

$$|\vec{k}, \mu\rangle \equiv \sqrt{2\omega(\vec{k})} a_{\mu}^{\dagger}(\vec{k}) |0\rangle, \quad (48)$$

تعریف کنیم آن گاه

$$U(\Lambda) |\vec{k}, \mu\rangle = \Lambda_{\mu}^{\nu} |\vec{k}_{\Lambda}, \nu\rangle, \quad (49)$$

بحث در این مورد در حوصله‌ی این مقاله نیست اما بد نیست که بدانید آرتور سی. کلارک علمی-تخیلی نویسنده مشهور در مجموعه‌ی داستان‌های ادیسه‌ی فضایی‌اش پیش‌بینی کرده که در هزاره‌ی سوم میلادی بشر از انرژی خلاء به عنوان نیروی پیشران در فضاپیماها استفاده خواهد کرد. خوب است که بررسی کنید که آیا چنین فن آوری‌ای با قوانین ترمودینامیک سازگاری دارد یا نه.

⁹ برای به دست آوردن این نتایج کافی است که توجه کنید که المان $d^3k/\omega(\vec{k})$ تحت تبدیلات لورنتس ناورد است، یعنی

$$\frac{d^3k}{\omega(\vec{k})} = \frac{d^3k_{\Lambda}}{\omega(\vec{k}_{\Lambda})}.$$

که مطابق انتظار ما است. حالا به نقطه‌ای رسیده‌ایم که می‌توانیم درستی فرض (34) و به تبع آن جبر (37) را بسنجیم. برای این کار کمیت $\langle \vec{k}, \mu | \vec{k}', \nu \rangle$ را حساب می‌کنیم. با توجه به تعریف (48) و جبر (36)–(38) معلوم می‌شود که

$$\langle \vec{k}, \mu | \vec{k}', \nu \rangle = 2\omega(\vec{k})(2\pi)^3 \delta(\vec{k} - \vec{k}') \delta_{\mu\nu}. \quad (50)$$

این نتیجه یک قسمت خوب دارد و یک قسمت بد. قسمت خوبش آن است که عبارت $\omega(\vec{k})\delta(\vec{k} - \vec{k}')$ در سمت راست تساوی بالا تحت تبدیلات لورنتس ناورد است. قسمت بدش آن است که $\delta_{\mu\nu}$ تحت تبدیلات لورنتس ناورد نیست و این با تبدیل (49) نمی‌خواند. برای رفع این مشکل باید جبر (37) را به این صورت اصلاح کنیم،

$$[a_\mu(\vec{k}), a_\nu^\dagger(\vec{k}')] = -(2\pi)^3 \delta(\vec{k} - \vec{k}') \eta_{\mu\nu}. \quad (51)$$

به این ترتیب به جای (50) خواهیم داشت،

$$\langle \vec{k}, \mu | \vec{k}', \nu \rangle = -2\omega(\vec{k})(2\pi)^3 \delta(\vec{k} - \vec{k}') \eta_{\mu\nu}. \quad (52)$$

که با (49) سازگار است چه‌را که $\eta_{\mu\nu} = \Lambda_\mu^\alpha \Lambda_\nu^\beta \eta_{\alpha\beta}$.

۳.۳ شبخ

با توجه به آن که من متریک مینکوفسکی را به صورت $\eta = (+, -, -, -)$ اختیار کرده بودم می‌بینیم که برای قطبش‌های فضایی یعنی برای $\mu = 1, 2, 3$ این جبر جدید همان جبر (37) است اما برای $\mu = 0$ این جبر یک علامت $(-)$ با قبل تفاوت کرده است. هرچند با این فرض جدید ما مشکل ناوردایی لورنتسی نظریه را حل کرده‌ایم اما با دو مشکل جدید روبه‌رو می‌شویم. اول آن که همان‌طور که از معادله‌ی (52) دیده می‌شود نرم ویژه‌حالت نظیر فوتونی با قطبش $\mu = 0$ منفی است. به این معنا ویژه‌حالت نظیر قطبش $\mu = 0$ یک حالت شبخ است. برای دیدن دومین مشکل، توجه کنید که برای آن که هم‌چنان ویژه‌حالت‌های $|\vec{k}, \mu\rangle$ هم‌انرژی باشند، یعنی داشته باشیم

$$H |\vec{k}, \mu\rangle = \omega(\vec{k}) |\vec{k}, \mu\rangle, \quad (53)$$

باید فرض کنیم که¹⁰

$$H = \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \omega(\vec{k}) \left[\sum_{\mu=1}^3 a_{\mu}^{\dagger}(\vec{k}) a_{\mu}(\vec{k}) - a_0^{\dagger}(\vec{k}) a_0(\vec{k}) \right]. \quad (54)$$

چنین فرضی جبر.

$$\begin{cases} [H, a_{\mu}(\vec{k})] = -\omega(\vec{k}) a_{\mu}(\vec{k}), \\ [H, a_{\mu}^{\dagger}(\vec{k})] = \omega(\vec{k}) a_{\mu}^{\dagger}(\vec{k}), \end{cases} \quad \mu = 0, \dots, 3, \quad (55)$$

را برقرار نگاه می‌دارد که نه تنها برای به دست آوردن (53) بل که برای ساختن عمل‌گر هیزنبرگی (40) هم ضروری است. اما به این ترتیب همیلتونی یک عمل‌گر مثبت نیست و هرچه برانگیخته‌گی مدهای با قطبش $\mu = 0$ بیش‌تر باشد ویژه‌حالت‌هایی با انرژی کم‌تری به دست می‌آید و به این ترتیب دست‌گاه فیزیکی پایدار نیست. همان‌طور که خواهیم دید این مشکل در عمل پیش نمی‌آید چرا که در نظریه‌ی ماکسول اشباح مشاهده‌پذیر نیستند. هم‌چنین به یاد بیاورید که همه‌ی این محاسبات در پیمانه‌ی لورنتس انجام شده است ولی ما هنوز آن را اعمال نکرده‌ایم.

۴.۳ اتحاد وارژ

پیش از آن که به مساله‌ی پیمانه‌ی لورنتس بپردازیم به‌تراست به این پرسش پاسخ بدهم که چه‌گونه می‌شود نشان داد که فوتون‌هایی که قطبش‌شان غیر عرضی است در فرآیندهای فیزیکی تولید نمی‌شوند.

برای این منظور و صرفاً برای ساده‌گی محاسبات فرض کنید که بخواهیم دامنه‌ی احتمال تولید فوتونی با قطبش μ و تکانه‌ی \vec{k} را در یک فرآیند فیزیکی به دست آوریم. به این منظور باید دامنه‌ی گذار از حالت اولیه‌ی $|i\rangle$ به حالت پایانی $|f\rangle \equiv |\vec{k}, \mu\rangle$ را بررسی کنیم که در آن $|i\rangle$ و $|f\rangle$ نظیر آرایش بارهای الکتریکی در آغاز و پایان برهم‌کنش هستند.

جمله‌ی برهم‌کنش در الکترودینامیک با

¹⁰ خوب است که به این نکته هم توجه کنید که با اصلاح همیلتونی به این شکل مقدار انرژی خلاء داده شده در (43) نصف می‌شود چه‌را که حالا سهم قطبش $\mu = 0$ در این انرژی به ازاء هر مد $-1/2\omega(\vec{k})$ است. به این ترتیب نیروی کازیمیری که با این اصلاحیه به دست می‌آید نصف پیش‌بینی قبلی است.

$$S_{int} = q \int d^4x A(x) \cdot j(x), \quad (56)$$

داده می‌شود که در آن q بار الکتریکی ذره و j^μ چهاربردار جریان الکتریکی است.¹¹ دامنه‌ی گذار در تقریب اول با

$$\mathcal{M}^\mu(\vec{k}) \equiv \langle \vec{k}, \mu; f | \hat{S}_{int} | i \rangle \quad (57)$$

داده می‌شود. از معادله‌های (40) و (51) معلوم می‌شود که

$$\mathcal{M}^\mu(\vec{k}) = \int d^4x e^{ik \cdot x} \langle f | \hat{j}^\mu(x) | i \rangle, \quad k^0 = \omega(\vec{k}), \quad (58)$$

که در به دست آوردن آن از این نکته استفاده کرده‌ام که $a_\mu |i\rangle = 0$. پیش از آن که قدم بعدی را بردارم باید نکته‌ای را یادآوری کنم. می‌دانیم که بار الکتریکی کمیته بقادار است و در نظریه‌ی کلاسیک این موضوع را با تساوی $\partial \cdot j = 0$ نشان می‌دهیم. دیدیم که در نظریه‌ی کلاسیک معادلات ماکسول بقای بار الکتریکی را تقاضا می‌کنند. اما بقای بار الکتریکی یک مشاهده‌ی تجربی است و از این رو باید در نظریه‌ی کوانتومی هم برقرار باشد. یعنی باید بشود نشان داد که $\partial \cdot \hat{j} = 0$. خوش‌بختانه در نظریه‌ی الکترودینامیک کوانتومی برقراری این اتحاد عمل‌گری اثبات می‌شود.¹² من در این مقاله این اثبات را نمی‌آورم و تنها آن را به کار می‌گیرم.

اگر فرض کنیم که $\partial \cdot \hat{j} = 0$ آن‌گاه از معادله‌ی (58) معلوم می‌شود که

$$k_\mu \mathcal{M}^\mu(\vec{k}) = 0, \quad k^0 = \omega(\vec{k}). \quad (59)$$

به این تساوی اتحاد واژد می‌گویند چه‌را که شکل ابتدایی آن نخستین بار توسط او در غالب یک نامه‌ی چند سطری به ویراستار مجله‌ی فیزیکال-ریویو اثبات شد.¹³

¹¹ خوب است که نشان دهید از این برهم‌کنش قانون نیروی لورنتس به دست می‌آید.

¹² توجه کنید که به طور کلی قوانین بقای کلاسیک لزوماً پس از کوانتش هم‌چنان برقرار نیستند. به چنین رخ‌دادی ناهنجاری (anomaly) می‌گویند. فصل ۱۹ ی مرجع [۲] را ببینید. اگر در کوانتش نظریه‌ی الکترودینامیک کوانتومی یک ناهنجاری در بقای بار الکتریکی به دست می‌آید، با توجه به آن که بقای بار الکتریکی از نظر آزمایش‌گاهی کاملاً پذیرفته شده است، آن‌گاه نتیجه می‌گیریم که نظریه‌ی الکترودینامیک کوانتومی نظریه‌ی خوبی نیست یا به‌ترتیب‌گویی نظریه‌ی نامربوطی است.

¹³ توجه کنید که اتحاد واژد شکل ضعیف‌تری از قانون بقای بار الکتریکی است چه‌را که در معادله‌ی (59) فرض کرده‌ایم که چهاربردار k^μ یک چهاربردار نورگونه است یعنی $k^2 = 0$. اثبات اتحاد واژد در فصل ۷ مرجع [۲] آمده است. اثبات این اتحاد با استفاده از سازگاری پیمانه‌ی لورنتس با پیمانه‌ی

در ادامه و باز برای ساده‌گی فرض کنید که فوتون مسأله‌ی ما در راستای محور z منتشر شده است یعنی فرض کنیم که $k^\mu = (k, 0, 0, k)$. با جای‌گذاری در (59) نتیجه می‌شود که در این مسأله

$$M^0 = M^3. \quad (60)$$

حالا بیایید احتمال کل تولید یک فوتون را محاسبه کنیم. این احتمال کل با رابطه‌ی $-\eta_{\mu\nu}M^\mu M^{*\nu}$ داده می‌شود. با توجه به تساوی (60) معلوم است که

$$-\eta_{\mu\nu}M^\mu M^{*\nu} = |M_1|^2 + |M_2|^2. \quad (61)$$

این نتیجه به این معنا است که مجموع احتمال تولید یک فوتون طولی (نظیر $\mu = 3$) و یک فوتون اسکالر (نظیر $\mu = 0$) صفر است. به عبارت دیگر در یک فرآیند فیزیکی احتمال تولید یک فوتون برابر با مجموع احتمال تولید فوتون‌های عرضی است و در نتیجه در چنین فرآیندی فوتون‌های غیر عرضی تولید نمی‌شوند.

۵.۳ پیمانه‌ی لورنتس

همان‌طور که در ابتدای این بخش گفتیم پیمانه‌ی لورنتس به معنای برقراری رابطه‌ی عمل‌گری $\partial \cdot \hat{A} = 0$ است؛ به این معنا که فرض می‌کنیم،¹⁴

$$\langle \psi | \partial \cdot \hat{A} | \psi \rangle = 0. \quad (62)$$

روشن است که این شرط با تقاضای

$$\partial \cdot \hat{A}^+ | \psi \rangle = 0, \quad (63)$$

برآورده می‌شود که در آن \hat{A}^+ تکه‌ای از عمل‌گر \hat{A} است که از عمل‌گرهای فنا ساخته شده است. برای حل معادله‌ی (63) توجه می‌کنیم که چون عمل‌گر $\partial \cdot \hat{A}^+$ یک عمل‌گر خطی است می‌شود هر حالت دست‌گاہ را به صورت زیر نمایش داد،

$\varphi \rightarrow A' = A + \partial\varphi$ برای $\square\varphi = 0$ انجام می‌شود. با توجه به معادله‌ی (56) بقای بار الکتریکی در نظریه‌ی کوانتومی هم‌رز حفظ آزادی پیمانه‌ای در این نظریه است.
¹⁴مطالب این بخش برگرفته از بخش ۲ از فصل ۳ ی مرجع [۳] است.

$$|\psi\rangle \equiv |\psi_T\rangle |\phi\rangle, \quad (64)$$

که در آن $|\psi_T\rangle$ نظیر فوتون‌های عرضی و $|\phi\rangle$ هم نظیر فوتون‌های غیر عرضی است. روشن است که شرط (63) قیدی بر $|\psi_T\rangle$ نمی‌گذارد ولی تقاضا می‌کند که

$$\partial \cdot \hat{A}^+ |\phi\rangle = 0. \quad (65)$$

از این جا می‌شود نتیجه گرفت که مثلاً برای فوتونی با چهاربردار تکانه‌ی $k^\mu = (k, 0, 0, k)$

$$\left[a_0(\vec{k}) - a_3(\vec{k}) \right] |\phi\rangle = 0. \quad (66)$$

جالب است که ببینیم این شرط حالت $|\phi\rangle$ را به طور یکتا تعیین نمی‌کند.¹⁵ برای دیدن این نکته ابتدا حالت $|\phi_n\rangle$ را به عنوان حالت نظیر n فوتون غیر عرضی که در راستای z منتشر می‌شوند تعریف می‌کنم. از جبر (51) معلوم است که عمل‌گر شمارش این فوتون‌ها با رابطه‌ی زیر داده می‌شود،¹⁶

$$N = \int \frac{dk}{(2\pi)} \left[a_3^\dagger(k) a_3(k) - a_0^\dagger(k) a_0(k) \right], \quad (67)$$

از (66) معلوم می‌شود که

$$n \langle \phi_n | \phi_n \rangle = 0. \quad (68)$$

یعنی

$$\langle \phi_n | \phi_n \rangle = 0, \quad n \neq 0 \quad (69)$$

$|\phi_n\rangle$ ها یک پایه‌ی کامل برای بسط $|\phi\rangle$ می‌سازند،

$$|\phi\rangle = C_0 |\phi_0\rangle + \sum_{n \neq 0} C_n |\phi_n\rangle, \quad (70)$$

که در آن $|\phi_0\rangle \equiv |0\rangle$. از رابطه‌ی (69) معلوم است که $\langle \phi | \phi \rangle = |C_0|^2$. این نتایج، تمام آن چیزی است که از قید (66) نتیجه می‌شود. یعنی این قید ضرائب C_n را تعیین نمی‌کند

¹⁵ این امر مانسسته‌ی آزادی پیمانه‌ای $\varphi \rightarrow \varphi + \partial \varphi$ برای $A \rightarrow A' = A + \partial \varphi$ است که پس از اعمال پیمانه‌ی لورنتس هم‌چنان برقرار است. در انتهای بحث به این نکته دوباره اشاره خواهیم کرد.
¹⁶ ما پیش‌تر از این نکته در به دست آوردن (54) استفاده کرده‌ایم. روابط (55) را ببینید.

و ما آزادیم که هر مقداری را که بخواهیم برای آن‌ها فرض کنیم. اما آیا این آزادی پیمانه‌ای مشاهده‌پذیر است؟ برای پاسخ به این پرسش می‌شود انرژی حالت $|\psi\rangle$ داده شده در معادله‌ی (64) را حساب کنیم. با توجه به قید (66) و با استفاده از (54) به آسانی می‌شود دید که

$$\frac{\langle \psi | H | \psi \rangle}{\langle \psi | \psi \rangle} = \frac{\langle \psi_T | \int \frac{dk}{(2\pi)} \omega(\vec{k}) [a_1^\dagger(\vec{k}) a_1(\vec{k}) + a_2^\dagger(\vec{k}) a_2(\vec{k})] | \psi_T \rangle}{\langle \psi_T | \psi_T \rangle}. \quad (71)$$

این تساوی که نتیجه‌ی پیمانه‌ی لورنتس است دو معنی خوب می‌دهد. اول این که انرژی دست‌گاه نامنفی است و دوم آن که آزادی ما در انتخاب حالت $|\phi\rangle$ تأثیر مشاهده‌پذیری ندارد.

در پایان پیش‌نهاد می‌کنم که نشان دهید [۳]،

$$\langle \psi | \hat{A}_\mu | \psi \rangle = \partial_\mu \varphi, \quad (72)$$

که در آن φ حلی از معادله‌ی موج $\square\varphi = 0$ است. این نتیجه به روشنی نشان می‌دهد که آزادی‌ای که پس از اعمال شرط لورنتس (62) در انتخاب $|\phi\rangle$ داریم هم‌ارز آزادی‌ای است که در نظریه‌ی کلاسیک در انتخاب A_μ پس از اعمال پیمانه‌ی لورنتس داشتیم.

مراجع

[۱] فرهنگ لران، «کوانتشن دوم و نظریه‌ی ذره-تبادلی»، گاما ۱۸ (۱۳۸۷)

.۶۱

[2] M.E. Peskin and D.V. Schroeder, *An Introduction to Quantum Field Theory*, ISBN 0-201-50397-2.

[3] C. Itzykson and J-B. Zuber, *Quantum Field Theory*, ISBN 0-07-032071-3.