

X1-051 (2008/04/29)

پیش روی ی تامس

mamwad@mailaps.org

محمد خرمی

تحول نسبیتی ی اسپین یک ذره بررسی می شود.

0 قراردادها

منظور از جرم جرم سکون است،

$$r^0 := t, \quad (1)$$

و

$$\eta_{\mu\nu} = \begin{cases} -c^2, & \mu = \nu = 0 \\ 1, & \mu = \nu \neq 0 \\ 0, & \mu \neq \nu \end{cases}, \quad (2)$$

که r^μ ها مئلفه های چاربردار مکان اند، و t زمان و η متريک (مینگسکی [a]) است.
بردارها ی سه مئلفه ای (با مئلفه های فضایی) را با حروف سیاه نمایش می دهیم.
و پرده زمان را با τ نمایش می دهیم. شاخص هایی که مقدارها ی فضازمانی (از 0 تا 3) را
می گیرند را با حروف یونانی و شاخص هایی که فقط مقدارها ی فضایی (از 1 تا 3) را
می گیرند را با حروف لاتین نمایش می دهیم. متناظر با سرعت v ،

$$\mathbf{v} = \frac{d\mathbf{r}}{dt}, \quad (3)$$

یک کمیت چهارمئله‌ای (v) ساخته می‌شود

$$v^\mu = \frac{dr^\mu}{dt}, \quad (4)$$

که از آن نتیجه می‌شود

$$v^0 = 1. \quad (5)$$

چاربردار سرعت (u) را چنین تعریف می‌کیم

$$u := \frac{dr}{d\tau}, \quad (6)$$

که از آن نتیجه می‌شود

$$u = \gamma v, \quad (7)$$

که γ ضریب لرنس [b] است:

$$\gamma := \left(1 - \frac{\mathbf{v} \cdot \mathbf{v}}{c^2}\right)^{-1/2}. \quad (8)$$

مانسته ی قانون دوم نیوتن [c]

$$\frac{dp}{d\tau} = f \quad (9)$$

است، که f چاربردار نیرو است و

$$\begin{aligned} p &= m u, \\ &= m \gamma v. \end{aligned} \quad (10)$$

F تانسور شدت میدان است، تانسوری پادمتقارن که مئله‌ها ی آن

$$\begin{aligned} F_{i0} &= E_i, \\ F_{ij} &= \varepsilon^k_{ij} B_k \end{aligned} \quad (11)$$

است. E میدان الکتریکی، B میدان مغناطیسی، و ε تانسور لوى-چیویتا [d] است.

۱ گشت آور و اسپین

برا ی یک ذره ی ساکن، تکانه ی زاویه‌ای یک بردار سه‌مئلفه‌ای است که آن را با s نمایش می‌دهیم. به s اسپین (تکانه ی زاویه‌ای ی ذاتی ی) ذره می‌گوییم. مشتق زمانی ی این بردار (لحظه‌ای که ذره ساکن است) چنین است.

$$\frac{ds}{dt} = \mathbf{T}, \quad (12)$$

که \mathbf{T} گشت آور وارد بر ذره (ی ساکن) است. از اسپین ذره یک چاربردار می‌سازیم. به این شکل که برا ی ذره ی ساکن تعریف می‌کنیم

$$s^0 := 0, \quad (13)$$

و برا ی ذره ای که با سرعت v حرکت می‌کند،

$$S := [\Lambda(\mathbf{v})] s, \quad (14)$$

که $(\mathbf{v}) \Lambda$ خیزِرِنتس [b] متناظر با سرعت v است، و s چاربردار اسپین ذره ی ساکن ی است که اگر این ذره را با سرعت v بخیزانیم به ذره ی موردنظر می‌رسیم. از (13) و (14) دیده می‌شود برا ی یک ذره ی ساکن

$$u \cdot S = 0. \quad (15)$$

با توجه به تعریف S ، ضمناً دیده می‌شود (15) با خیزاندن هم تغییر نمی‌کند. پس (15) برا ی همه ی ذره‌ها درست است. به این ترتیب چاربردار اسپین هم مثل چاربردار سرعت سه مئلفه ی مستقل دارد:

$$S^0 = \frac{\mathbf{v} \cdot \mathbf{S}}{c^2}. \quad (16)$$

این رابطه یا همارز با آن (15)، بر مشتق S یک قید می‌گذارد:

$$u \cdot \frac{dS}{d\tau} + \frac{du}{d\tau} \cdot S = 0. \quad (17)$$

با استفاده از این قید، می‌شود رابطه ی (12) را به شکل چاربرداری نوشت. برا ی این کار (12) را به این شکل می‌نویسیم.

$$\frac{ds}{dt} = T + \xi u, \quad (18)$$

که T چاربرداری است که بخش فضایی ی آن \mathbf{T} است. ی باید چنان باشد که (17) برقرار شود. برا ی به دست آوردن ی، ابتدا (18) را برا ی یک ذره ی دلبخواه (نه لزوماً ساکن) می نویسیم. با توجه به این که برا ی یک ذره ی ساکن t همان τ است، نتیجه می شود

$$\frac{dS}{d\tau} = T + \xi u. \quad (19)$$

به این ترتیب، (17) می شود

$$u \cdot T - \xi c^2 + \frac{du}{d\tau} \cdot S = 0, \quad (20)$$

که از آن نتیجه می شود

$$\xi = \frac{1}{c^2} \left(u \cdot T + \frac{du}{d\tau} \cdot S \right), \quad (21)$$

و (19) می شود

$$\frac{dS}{d\tau} = T + u \frac{1}{c^2} \left(u \cdot T + \frac{1}{m} f \cdot S \right), \quad (22)$$

که در آن (9) و (10) به کار رفته است. توجه داریم که

$$f \cdot u = 0. \quad (23)$$

رابطه ی (22) به ازا ی هر چاربردار دلبخواه T شرط (17) را بر می آورد. البته می شود دید که فقط سه مئله ی T در مشتق S وارد می شوند. در واقع اگر

$$T' = T + \zeta u, \quad (24)$$

که ζ یک اسکالر دلبخواه است، آنگاه طرف راست (22) در اثر تبدیل T به T' تغییر نمی کند. از جمله می شود T را چنان گرفت که u بر آن عمود شود. به این معنی گشت آورهم فقط سه مئله ی مستقل دارد. این مطالب را می شود در مثلاً [1] یافت. رابطه ی (22) تحول چاربردار اسپین را می دهد، که فقط سه مئله ی مستقل دارد. می شود این رابطه را به شکل ی نوشت که در آن مستقیماً تحول بردار سه مئله ای ی اسپین وارد شود. برا ی این کار (14) را به کار می بردیم. نتیجه می شود

$$[\Lambda(\mathbf{v})] \frac{ds}{d\tau} + \frac{d[\Lambda(\mathbf{v})]}{d\tau} s = T + u \frac{1}{c^2} \left(u \cdot T + \frac{1}{m} f \cdot S \right), \quad (25)$$

یا

$$\frac{ds}{d\tau} = T_r + u_r \frac{1}{c^2} \left(u_r \cdot T_r + \frac{1}{m} f_r \cdot S_r \right) - [\Lambda^{-1}(\mathbf{v})] \frac{d[\Lambda(\mathbf{v})]}{d\tau} s, \quad (26)$$

که در آن به ازای چاربردار دلبخواه X , چاربردار X_r به این شکل تعریف شده است.

$$X =: [\Lambda(\mathbf{v})] X_r. \quad (27)$$

در رسیدن به (26) از این استفاده شده که با خیزاندن دو چاربردار، حاصل ضرب درونی ی آنها تغییر نمی‌کند.

بخش فضایی ی (26) می‌شود

$$\frac{ds}{d\tau} = \mathbf{T}_r - [\Lambda^{-1}(\mathbf{v})] \frac{d[\Lambda(\mathbf{v})]}{d\tau} s. \quad (28)$$

\mathbf{T}_r گشت آور وارد بریک ذره ی مشابه در سکون است. رابطه ی بالا نشان می‌دهد مشتق اسپین نسبت به ویژه زمان (زمان چارچوب سکون آئی) علاوه بر این گشت آور یک جمله ی دیگر هم دارد، که ناشی از شتاب ذره است.

داریم

$$\Lambda^0{}_0(\mathbf{v}) = \gamma,$$

$$\Lambda^0{}_j(\mathbf{v}) = \frac{\gamma v_j}{c^2},$$

$$\Lambda^i{}_0(\mathbf{v}) = \gamma v^i,$$

$$\Lambda^i{}_j(\mathbf{v}) = \delta^i_j + \frac{(\gamma - 1) v^i v_j}{\mathbf{v} \cdot \mathbf{v}},$$

$$= \delta^i_j + \frac{\gamma^2 v^i v_j}{c^2 (\gamma + 1)}, \quad (29)$$

و $\Lambda^{-1}(\mathbf{v})$ هم $\Lambda(-\mathbf{v})$ است. از این رابطه‌ها نتیجه می‌شود

$$\begin{aligned}
 & \left\{ [\Lambda^{-1}(\mathbf{v})] \frac{d[\Lambda(\mathbf{v})]}{d\tau} \right\}_0^0 = 0, \\
 & \left\{ [\Lambda^{-1}(\mathbf{v})] \frac{d[\Lambda(\mathbf{v})]}{d\tau} \right\}_j^0 = \frac{1}{c^2} \left[\gamma \frac{dv_j}{d\tau} + \frac{v_j}{\gamma+1} \frac{d\gamma}{d\tau} \right], \\
 & \left\{ [\Lambda^{-1}(\mathbf{v})] \frac{d[\Lambda(\mathbf{v})]}{d\tau} \right\}_0^i = \gamma \frac{dv^i}{d\tau} + \frac{v^i}{\gamma+1} \frac{d\gamma}{d\tau}, \\
 & \left\{ [\Lambda^{-1}(\mathbf{v})] \frac{d[\Lambda(\mathbf{v})]}{d\tau} \right\}_j^i = \frac{\gamma^2}{c^2(\gamma+1)} \left(\frac{dv^i}{d\tau} v_j - v^i \frac{dv_j}{d\tau} \right). \quad (30)
 \end{aligned}$$

در (28) فقط آخرین رابطه وارد می‌شود. با گذاشتن آن در (28) نتیجه می‌شود

$$\frac{ds}{dt} = \frac{1}{\gamma} \mathbf{T}_r + \mathbf{T}_T, \quad (31)$$

که

$$\begin{aligned}
 \mathbf{T}_T &= -\frac{\gamma^2}{c^2(\gamma+1)} \left(\frac{d\mathbf{v}}{dt} \mathbf{v} \cdot \mathbf{s} - \mathbf{v} \frac{d\mathbf{v}}{dt} \cdot \mathbf{s} \right), \\
 &= -\mathbf{s} \times \left[\frac{\gamma^2}{c^2(\gamma+1)} \frac{d\mathbf{v}}{dt} \times \mathbf{v} \right]. \quad (32)
 \end{aligned}$$

حتا اگر \mathbf{T}_r صفر باشد، \mathbf{T}_T باعث چرخش - (پیش روی ی) اسپین می‌شود. به \mathbf{T}_T گشت آور - تامیس [e]، و به پیش روی ی حاصل از آن پیش روی ی تامیس [e] می‌گوییم. دیده می‌شود وجود - این گشت آور یک پدیده ی نسبیتی است، به این معنی که اگر c به بی‌نهایت بگراید، این گشت آور صفر می‌شود.

2 نیرو و گشت آور - الکترومغناطیسی

یک ذره ی باردار با جرم m و بار q را در نظر بگیرید که اسپین - آن در حالت سکون \mathbf{s} است. دوقطبی ی مغناطیسی ی این ذره در حالت سکون می‌شود

$$\boldsymbol{\mu} = \frac{g}{2m} \mathbf{s}, \quad (33)$$

که g نسبت - ژیرو-مغناطیسی ی ذره است. گشت آور - وارد بر این ذره، در حالت - سکون می شود

$$\mathbf{T} = \mu \times \mathbf{B},$$

$$= \frac{g q}{2 m} \mathbf{s} \times \mathbf{B}, \quad (34)$$

یا

$$T^i = \frac{g q}{2 m} F^i_j s^j, \quad (35)$$

که چون s^0 صفر است، می شود آن را نوشت

$$T^i = \frac{g q}{2 m} F^i_\beta s^\beta. \quad (36)$$

از اینجا چاربردار - گشت آور را چنین تعریف می کنیم.

$$T^\alpha = \frac{g q}{2 m} F^\alpha_\beta S^\beta, \quad (37)$$

یا

$$T = \frac{g q}{2 m} F S. \quad (38)$$

به این ترتیب،

$$T_r = \frac{g q}{2 m} F_r S_r, \quad (39)$$

که

$$F =: [\Lambda(\mathbf{v})] F_r [\Lambda^{-1}(\mathbf{v})]. \quad (40)$$

به این ترتیب معلوم می شود

$$\mathbf{T}_r = \frac{g q}{2 m} \mathbf{s} \times \mathbf{B}_r, \quad (41)$$

که \mathbf{E}_r و \mathbf{B}_r مثل - (11) به دست می آیند، اما با F_r به جای F . \mathbf{E} و \mathbf{B} بخش های فضایی ی دو چاربردار نیستند، بلکه مئلفه های تانسور - پادمتقارن - F اند. به همین خاطر مثلاً رابطه ی \mathbf{B}_r با \mathbf{B} شبیه - رابطه ی \mathbf{T}_r با \mathbf{T} نیست. در واقع داریم

$$\begin{aligned} \mathbf{B}_r &= \mathbf{B} + \frac{\gamma^2}{(\gamma+1)c^2} (\mathbf{v} \times \mathbf{B}) \times \mathbf{v} + \frac{\gamma}{c^2} (\mathbf{E} \times \mathbf{v}), \\ &= \frac{\gamma}{c^2} (\mathbf{E} + \mathbf{v} \times \mathbf{B}) \times \mathbf{v} + \mathbf{B} - \frac{\gamma}{(\gamma+1)c^2} (\mathbf{v} \times \mathbf{B}) \times \mathbf{v}. \end{aligned} \quad (42)$$

این را در (41) می‌گذاریم. نتیجه می‌شود

$$\mathbf{T}_r = \frac{g q}{2 m} \mathbf{s} \times \left[\frac{\gamma}{c^2} (\mathbf{E} + \mathbf{v} \times \mathbf{B}) \times \mathbf{v} + \mathbf{B} - \frac{\gamma}{(\gamma+1)c^2} (\mathbf{v} \times \mathbf{B}) \times \mathbf{v} \right]. \quad (43)$$

چاربردار نیروی وارد بر این ذره هم

$$f = q F u \quad (44)$$

است، که در واقع همان نیروی لرنس [b] را می‌دهد:

$$\frac{d(\gamma \mathbf{v})}{dt} = \frac{q}{m} (\mathbf{E} + \mathbf{v} \times \mathbf{B}), \quad (45)$$

که از آن نتیجه می‌شود

$$\gamma \frac{d\mathbf{v}}{dt} \times \mathbf{v} = \frac{q}{m} (\mathbf{E} + \mathbf{v} \times \mathbf{B}) \times \mathbf{v}. \quad (46)$$

از اینجا (32) می‌شود

$$\mathbf{T}_T = - \frac{\gamma q}{c^2 (\gamma+1) m} \mathbf{s} \times [(\mathbf{E} + \mathbf{v} \times \mathbf{B}) \times \mathbf{v}]. \quad (47)$$

این رابطه و (43) را در (31) می‌گذاریم. نتیجه می‌شود

$$\begin{aligned} \frac{ds}{dt} &= \frac{q}{2 m} \mathbf{s} \times \left\{ \frac{1}{c^2} \left[\left(g - \frac{2\gamma}{\gamma+1} \right) (\mathbf{E} + \mathbf{v} \times \mathbf{B}) \times \mathbf{v} - \frac{g}{\gamma+1} \mathbf{v} \times \mathbf{B} \times \mathbf{v} \right] \right. \\ &\quad \left. + \frac{g}{\gamma} \mathbf{B} \right\}. \end{aligned} \quad (48)$$

در حد غیرنسبیتی، جمله‌ی اول درون آکلاد صفر می‌شود و جمله‌ی دوم هم همان گشت آور معمولی را می‌دهد که یک میدان مغناطیسی به یک دوقطبی می‌مغناطیسی

وارد می‌کند. البته وقتی میدان - مغناطیسی نداشته باشیم این جمله صفر است. وقتی میدان - مغناطیسی نباشد، (48) می‌شود

$$\frac{ds}{dt} = \left(g - \frac{2\gamma}{\gamma+1} \right) \frac{q}{2mc^2} \mathbf{s} \times (\mathbf{E} \times \mathbf{v}). \quad (49)$$

این یک تصحیح - نسبیتی برگشت آور - وارد بریک دوقطبی ی مغناطیسی است. معلوم می‌شود میدان - الکتریکی هم بریک دوقطبی ی مغناطیسی ی متحرک گشت آور وارد می‌کند. از جمله، حد - عبارت - بالا در سرعت‌ها ی کم و زیاد چنین است.

$$\frac{ds}{dt} = (g-1) \frac{q}{2mc^2} \mathbf{s} \times (\mathbf{E} \times \mathbf{v}), \quad |\mathbf{v}| \ll c, \quad (50)$$

$$\frac{ds}{dt} = (g-2) \frac{q}{2mc^2} \mathbf{s} \times (\mathbf{E} \times \mathbf{v}), \quad |\mathbf{v}| \approx c. \quad (51)$$

در حد - غیرنسبیتی (سرعت‌ها ی کم) می‌شود همیلتونی ی یک اسپین دریک میدان - الکتریکی را به شکل - همیلتونی ی یک اسپین دریک میدان - مغناطیسی نوشت، به شرط - این که به جای میدان - مغناطیسی میدان - مغناطیسی در چارچوب - سکون - اسپین و به جای g مقدار - $(1-g)$ را بگذاریم. در حد - فرانسیبیتی (سرعت‌ها ی نزدیک به سرعت - نور) گشت آور - ناشی از میدان - الکتریکی با $(2-g)$ مناسب است. برا ی یک ذره ی باردار - بی‌ساختار - اسپین‌یک‌دوم (مثل - الکترون) g نزدیک به 2 است. در واقع آن‌چه از معادله ی دیرک [1] به دست می‌آید g دقیقاً برابر با 2 است، اما به خاطر - تصحیح‌ها ی تابشی مقدار - و اندازه از 2 منحرف می‌شود [2]. به این ترتیب، در حد - غیرنسبیتی g عملاً نصف می‌شود، چون $(2-g)$ تقریباً نصف - g است. در حد - فرانسیبیتی هم با سنجش - گشت آور - وارد بر اسپین دریک میدان - الکتریکی ی خارجی می‌شود انحراف - g از 2 را دقیقاً سنجید.

3 مرجع‌ها

- [1] John David Jackson; "Classical electrodynamics", 3rd edition (John Wiley & Sons, 1998) chapter 11

- [2] Claude Itzykson & Jean-Bernard Zuber; “Quantum field theory (McGraw-Hill, 1988) chapter 7

اسم‌های خاص ۴

- [a] Poincaré
- [b] Lorentz
- [c] Newton
- [d] Levi-Civita
- [e] Thomas
- [f] Dirac