

## واکنش تابشی در فضا - زمان تخت ۴ بعدی مبتنی بر تقارن پوانکاره

سروش زمانی مقدم<sup>۱</sup>، پدرام یعقوبی<sup>۲</sup>

<sup>۱</sup> دانشگاه کاشان

### چکیده

در این مقاله مسئله خودکنش ذره‌ی نقطه‌ای را بررسی می‌کنیم که در فضا - زمان تخت ۴ بعدی به صورت آزادانه حرکت می‌کند. به طور خاص با استفاده از پایستگی تکانه - انرژی و تکانه زاویه‌ای، معادله لورنتس - دیراک در ۴ بعد فضا - زمانی را محاسبه خواهیم کرد. در نهایت می‌توان مطمئن شد که معادله معروف Teitelboim برای چهار - تکانه یک ذره باردار نقطه‌ای و نیز معادله لورنتس - دیراک از تراز نمودن معادلات انرژی - تکانه و تکانه زاویه‌ای قابل حصول هستند [8]. در این مقاله  $\eta^{\mu\nu} = (-, +, +, +)$  است.

در هنگام کار با مدل‌هایی که شامل ابعاد بالاتر هستند [۱۰] باید به بررسی نظریه میدان در ابعاد بالاتر و مخصوصاً شیوه حل مسائل تابش و خودکنش در این ابعاد پردازیم. در مسیر بررسی بازبهنجارش پذیری الکترودینامیک کلاسیک پوانکاره - ناوردا در ابعاد بالاتر از ۴ بعد، به عنوان اولین قدم به استخراج معادله لورنتس - دیراک در ۴ بعد فضا - زمانی با استفاده از پایستگی تکانه - انرژی و تکانه زاویه ای می‌پردازیم.

بر اساس یافته‌های گذشته [۱] که از دیدگاه دیراک [۲] نشأت گرفته است، در الکترودینامیک کلاسیک ذره نقطه‌ای باردار که در فضا - زمان تخت ۴ بعدی به صورت آزادانه حرکت می‌کند، پتانسیل برداری را می‌توان به فرم  $A_{ret}^{\mu} = 1/2(A_{ret}^{\mu} + A_{adv}^{\mu}) + 1/2(A_{ret}^{\mu} - A_{adv}^{\mu})$  نوشت که جمله  $1/2(A_{ret}^{\mu} + A_{adv}^{\mu})$  در همسایگی‌های بسیار نزدیک به جهان خط، تکین است و پس از اعمال رهیافت [۱] به خودکنشی نامتناهی منتج می‌شود. در حالی که قسمت عادی  $1/2(A_{ret}^{\mu} - A_{adv}^{\mu})$  به خاطر ارضاء نمودن معادله موج همگن می‌تواند به صورت یک میدان تابشی آزاد تفسیر شده و به نیروی واکنش تابشی استاندارد منتهی شود. در ۴ بعد، جرم موجود در انتگرال کنش، خودکنش نامتناهی را طی فرایند بازبهنجارش جذب کرده و به جرم سکون موثر تبدیل می‌شود.

از طرفی بر خلاف مرجع [۱] که با معادلات حرکت سر و کار داشت، در مرجع [۳ و ۲] با محاسبه شار انرژی - تکانه و اضافه نمودن یک عبارت مناسب<sup>۱</sup>، نیروی واکنش تابشی محاسبه شده است. در این مقاله با بهره‌گیری از همین شیوه و البته با استفاده از مقادیر پایسته متناظر با ناوردایی نظریه تحت تبدیلات پوانکاره، نیروی واکنش تابشی در ۴ بعد فضا - زمانی را محاسبه خواهیم کرد. در واقع با این کار مسئله بازبهنجارش پذیری را به مسئله ناوردایی پوانکاره یک سیستم بسته از ذره و میدان تبدیل نموده‌ایم.

کنش شناخته شده برای سیستمی شامل یک ذره باردار نقطه‌ای و میدان الکترومغناطیسی آن عبارت است از [۳]:

$$S_{total} = S_{particle} + S_{interaction} + S_{field} \quad (1)$$

$$S_{field} = -\frac{1}{8\pi} \int d^4x F^{\mu\nu} F_{\mu\nu} \quad (2)$$

$$S_{particle} = -m \int d\tau \sqrt{-\dot{z}^2}$$

$$S_{interaction} = e \int d\tau A_{\mu} \dot{z}^{\mu}$$

در این معادلات جهان خط ذره با تابع  $z^{\mu}(\tau)$  توصیف می‌شود و  $\tau$  ویژه زمان است. به علاوه  $\dot{z}^{\mu}(\tau) = dz^{\mu}(\tau)/d\tau$ . کنش معرفی شده تحت تبدیلات پوانکاره ناوردا است که طبق قضیه نوتر می‌توان از این خاصیت تقارنی قوانین پایستگی را استخراج کرد.

<sup>۱</sup> Schott term

وردش کنش نسبت به متغیرهای میدان و حل معادلات ماکسول حاصل برای منبع نقطه‌ای، پتانسیل‌های لینارد - ویشرت را می‌دهد که با جایگزینی آن‌ها در قوانین پایستگی، نتیجه به صورت جملاتی شامل متغیرهای ذره بازنویسی می‌شود.

به این ترتیب مولفه‌های انرژی - تکانه‌ای که میدان الکترومغناطیسی حامل آن می‌باشد به فرم زیر است :

$$\rho_{em}^{\nu}(\tau) = P \int_{\Sigma} d\sigma_{\mu} T^{\mu\nu} \quad (3)$$

که  $d\sigma_{\mu}$  المان برداری سطح، روی سطح فضا گونه  $\Sigma$  است. نماد  $P$  در معادله (۳) مقدار اصلی انتگرال تکین را مشخص می‌کند که از طریق برداشتن یک کره با شعاع  $\varepsilon$  به مرکز ذره از داخل  $\Sigma$  و میل دادن آن به  $\varepsilon \rightarrow 0$  تعریف می‌شود.

تانسور تکانه زاویه ای میدان الکترومغناطیسی را نیز می‌توان به فرم زیر نوشت [۴]:

$$M_{em}^{\mu\nu}(\tau) = P \int_{\Sigma} d\sigma_{\alpha} (x^{\mu} T^{\alpha\nu} - x^{\nu} T^{\alpha\mu}) \quad (4)$$

با استفاده از شکل کلی پتانسیل لینارد - ویشرت در  $D$  بعد فضا - زمانی [۱۱]:

$$A_{\mu} = \left( \frac{1}{2\pi} \frac{1}{r} \frac{d}{du} \right)^{(D-4)/2} e \frac{u_{\mu}(u)}{r} \quad (5)$$

و همین‌طور بهره‌گیری از مختصات مرسوم تاخیری [۶و۵] برای فضا - زمان تخت که برای انتگرال‌گیری‌های (۳) و (۴) مناسب است، می‌توانیم مقدار شار تکانه و تکانه زاویه ای میدان الکترومغناطیسی را از میان جهان لوله‌ای با شعاع ثابت  $r$  که جهان خط ذره را در بر گرفته است، محاسبه کنیم [۷].

در این جا  $r$  فاصله بین  $X$  و  $Z^{\mu}(u)$  در چارچوب لورنتسی است که به طور لحظه‌ای با ذره حرکت می‌کند<sup>۲</sup> و آن را فاصله تاخیری بین نقطه مشاهده میدان و ذره می‌نامند.

با استفاده از معادله (۵) و رابطه  $F^{\alpha\beta} = \partial^{\alpha} A^{\beta} - \partial^{\beta} A^{\alpha}$ ، تانسور انرژی - تکانه را خواهیم یافت. هم انرژی - تکانه و هم تکانه زاویه‌ای که میدان لینارد - ویشرت حامل آن است شامل دو بخش کاملاً متفاوت هستند: الف) بخش مقید که به طور مداوم به ذره وابسته است و با آن حمل می‌شود؛ ب) بخش تابشی که خود را از ذره جدا نموده و موجودیتی مستقل می‌یابد [۸]. بخش مقید واگرا و بخش تابشی متناهی است.

با مرتب‌سازی نتایج و توجه به این موضوع که مرتبه  $r^{-2}$  مربوط به تانسور تکانه - انرژی، نشان‌دهنده بخش تابشی است، خواهیم داشت:

$$P^{\mu} = p_{particle}^{\mu} + \frac{2}{3} e^2 \int_{-\infty}^{\tau} du (a^{\alpha} a_{\alpha}) u^{\mu}(u) \quad (7)$$

در این جا  $a^{\alpha} = du^{\alpha}/du$  ام شتاب است. همچنین برای تکانه زاویه‌ای خواهیم داشت:

$$M^{\mu\nu} = z^{\mu}(\tau) p_{particle}^{\nu} - z^{\nu}(\tau) p_{particle}^{\mu} + \frac{2}{3} e^2 \int_{-\infty}^{\tau} du (a^{\alpha} a_{\alpha}) [z^{\mu}(u) u^{\nu}(u) - z^{\nu}(u) u^{\mu}(u)] + \frac{2}{3} e^2 \int_{-\infty}^{\tau} du [u^{\mu}(u) a^{\nu}(u) - u^{\nu}(u) a^{\mu}(u)] \quad (8)$$

با مشتق‌گیری از معادله (۷) نسبت به زمان داریم:

$$\dot{p}_{particle}^{\mu}(\tau) = -\frac{2}{3} e^2 (a \cdot a) u^{\mu}(\tau) \quad (9)$$

حال با مشتق‌گیری از معادله (۸) نسبت به زمان و استفاده از معادله (۹)، رابطه‌ی بیان‌کننده وابستگی چهار تکانه ذره به سرعت و شتابش را به صورت زیر می‌یابیم:

<sup>2</sup> MCLF : Momentarily Comoving Lorentz Frame

$$u \wedge p_{particle} = -\frac{2}{3}e^2 u \wedge a \quad (10)$$

که در آن نماد  $\wedge$  بیانگر ضرب خارجی<sup>۳</sup> است. معادله‌ای به فرم:

$$p_{particle}^\mu = mu^\mu - \frac{2}{3}e^2 a^\mu \quad (11)$$

پاسخ مناسبی برای معادله (۱۰) است که در آن وابستگی چهار تکانه به سرعت و شتاب ذره باردار مشهود است. با توجه به این که  $u \cdot a = 0$  و  $u \cdot u = -1$ ، ضرب نرده‌ای چهار سرعت ذره و مشتق اول زمانی چهار تکانه آن برابر است با:

$$\dot{p}_{particle} \cdot u = \frac{2}{3}e^2 a \cdot a \quad (12)$$

از طرف دیگر داریم:

$$p_{particle} \cdot a = -\frac{2}{3}e^2 a \cdot a \quad (13)$$

بنا بر این با استفاده از معادلات (۱۲) و (۱۳) خواهیم داشت:

$$\frac{d}{d\tau}(p_{particle} \cdot u) = 0 \quad (14)$$

با توجه به این که حاصل ضرب چهار تکانه و چهار سرعت همان جرم سکون ذره را به ما می‌دهد [۲]، در واقع معادله (۱۴) بیانگر ثابت بودن جرم بازبهنجارش شده ذره نسبت به زمان است [۹].

### نتیجه‌گیری

همانطور که از روند محاسبات می‌توان نتیجه گرفت، معادله (۱۱) همان معادله معروف Teitelboim برای چهار تکانه یک ذره باردار نقطه‌ای است و مشتق آن نسبت به زمان بیانگر معادله لورنتس - دیراک برای چنین ذره‌ای می‌باشد که تنها با استفاده از تراز معادلات مربوط به چهار تکانه و تکانه زاویه‌ای کلی سیستم متشکل از ذره و میدان الکترومغناطیسی‌اش به دست آمده است [۸]. به نظر می‌رسد از این روند بتوان برای محاسبه معادله لورنتس - دیراک در ابعاد زوج بالاتر نیز استفاده نمود و امکان بازبهنجارش پذیری نظریه الکترودینامیک کلاسیک را برخلاف آنچه در مرجع [۱] ذکر شده بررسی نمود.

### مرجع‌ها

- [۱] D. V. Gal'tsov, *Phys. Rev. D* **66**, 025016 (2002)  
 [۲] P. A. M. Dirac, *Proc. R. Soc. A* **167**, 148 (1938)  
 [۳] B. P. Kosyakov, *Theor. Math. Phys.* **199**, 493 (1999)  
 [۴] F. Rohrlich, *Classical Charged Particles*, Redwood City, CA: Addison-Wesley (1990)  
 [۵] E. Poisson, *An introduction to the Lorentz-Dirac equation*, arXiv : gr-qc/9912045  
 [۶] E. Newman, T. Unti, *J. Math. Phys.* **4**, 1467 (1963)  
 [۷] H. J. Bhabha, *Proc. R. Soc. A* **172**, 384 (1939)  
 [۸] C. Teitelboim, *Phys. Rev. D* **1**, 1572 (1970)  
 [۹] B. P. Kosyakov, *Phys. Part. Nucl.* **34**, 808 (2003)  
 [۱۰] A. Morozov, A. Mironov, *JETPLett.* **85**, 6-11 (2007)  
 [۱۱] Y. Yaremko, *J. Phys. Stud.* v. 8, **No. 3** (2004) p. 203\_210

<sup>3</sup> Wedge product