

بهسازی کم کردن بی دررو جریان فرمیونی بی جرم در فضا زمان دوسیتیه ۳ بُعدی

باورساد، احسان؛ بت شکنان فرد، منیژه

دانشکده فیزیک، دانشگاه کاشان، کاشان

چکیده

در این مقاله، یک میدان فرمیونی بی جرم در یک میدان الکتریکی یکنواخت زمینه در فضا زمان دوسیتیه ۳ بُعدی در نظر می گیریم. چشم داشتی خلأ ورودی عملگر جریان را به دست می آوریم. با به کار بردن روش بهسازی کم کردن بی دررو، نشان می دهیم که واگرایی فرابنفش خطی حذف می شود و یک عبارت متناهی به دست می آید.

کلید واژه ها: میدان فرمیون، فضا زمان دوسیتیه، میدان الکتریکی زمینه، چشم داشتی عملگر جریان، بهسازی کم کردن بی دررو

Adiabatic subtraction regularization of massless fermionic current in 3D de Sitter spacetime

Bavarsad, Ehsan; Botshekananfard, Manizheh

Department of Physics, University of Kashan, Kashan

Abstract

In this paper, we consider a massless fermion field in a uniform electric field background in a 3 dimensional de Sitter spacetime. We obtain the in-vacuum expectation value of the current operator. Applying the adiabatic subtraction regularization scheme, we show that the linear ultraviolet divergence is removed and a finite expression obtain.

Keywords: Fermion field, de Sitter spacetime, Electric field background, Expectation value of the current operator, Adiabatic subtraction regularization

PACS No. 4,11,98

دوسیتیه به ترتیب ۴ و ۳ بُعدی از این روش استفاده شده است. عملگر جریان میدان اسکالر در فضا زمان دوسیتیه ۲ بُعدی به روش پائولی-ویلارز بهسازی شده است [۵]. از بهسازی کم کردن بی دررو برای حذف واگرایی فرابنفش و به دست آوردن یک عبارت متناهی برای مقدار چشم داشتی خلأ ورودی عملگر جریان رسانندگی الکتریکی یک میدان فرمیونی در فضا زمان های دوسیتیه ۲ [۶] و ۴ [۷] بُعدی استفاده شده است. در این مقاله با هدف مطالعه بیشتر روش بهسازی کم کردن بی دررو برای مورد میدان های فرمیونی، ما می خواهیم چشم داشتی خلأ ورودی عملگر یک میدان فرمیونی بی-جرم جفت شده به یک میدان الکتریکی یکنواخت زمینه در تکه پوانکاره فضا زمان دوسیتیه ۳ بُعدی را محاسبه کرده و به روش کم کردن بی دررو بهسازی کنیم.

چشم داشتی خلأ عملگر جریان

مقدمه

مساله بازبهنجارش در فضا زمان تخت به خوبی دانسته شده است. اما در فضا زمان خمیده به دلیل برهم کنش های گرانشی، واگرایی های جدیدی در محاسبه مقدار چشم داشتی کمیت های فیزیکی نمایان می شود. برای بهسازی و بازبهنجارش کمیت های فیزیکی در فضای خمیده روش های گوناگونی توسعه داده شده است، برای آشنایی [۱] را ببینید. یکی از این روش ها کم کردن بی-دررو است. در کارهای [۲] روش کم کردن بی دررو برای یک میدان فرمیون بدون برهم کنش الکترومغناطیسی در فضا زمان های از نوع فریدمان-لومتر-رابرتسون-والکر توسعه داده شده است. در مرجع-های [۳،۴] برای بهسازی عملگر جریان رسانندگی میدان اسکالر جفت شده به یک میدان الکترومغناطیسی زمینه در فضا زمان های

$$k = |\mathbf{k}|, \quad z = +2ik\tau, \quad r = \frac{k_x}{k}, \quad (6)$$

$$\lambda = \frac{eE}{H^2}, \quad \kappa = i\lambda r, \quad \gamma = i\lambda.$$

با استفاده از مُد اسپینورهای (۵) می توان نشان داد که تنها چشم-داشتی مولفه جریان رسانندگی فرمیونی در راستای میدان الکتریکی زمین، غیرصفر است و به صورت زیر نوشته می شود

$$J = e \Omega(\tau)^{-2} \int \frac{d^2 k}{(2\pi)^2} (\eta_1 \eta_1^* - \eta_2 \eta_2^*). \quad (7)$$

اکنون به محاسبه جمله شامل $\eta_1 \eta_1^*$ می پردازیم جمله دیگر نیز به-طور مشابه محاسبه می شود. با جای گذاری از معادله (۵) در معادله (۷) خواهیم داشت

$$J = \frac{eH^2}{4\pi^2} \int_{-1}^{+1} \frac{(1+r)dr}{\sqrt{1-r^2}} e^{-\pi\lambda r} \int_0^\Lambda dp p |W_{\kappa, \gamma - \frac{1}{2}}(-2ip)|^2, \quad (8)$$

به گونه ای که تعریف کرده ایم $p = -k\tau$ و Λ یک قطع بالا تکانه و برای مناسب بودن آن تعریف شده است. برای محاسبه انتگرال (۸) از روشی که در ارجاع های [۳، ۵] برای محاسبه جریان رسانندگی میدان اسکالر در فضا زمان های دوسویه به ترتیب ۴ و ۲ بُعدی معرفی شده است استفاده می کنیم. با استفاده از نمایش انتگرالی ملین-برنر توابع ویتاکر انتگرال سمت راست معادله (۸) به صورت زیر بازنویسی می شود

$$J = \frac{eH^2}{4\pi^2} \int_{-1}^{+1} \frac{(1+r)dr}{\sqrt{1-r^2}} \mathcal{I}, \quad (9)$$

به گونه ای

$$\mathcal{I} = C \int_{-i\infty}^{i\infty} \frac{ds}{(2\pi i)} \{ \Gamma(i\lambda + s) \Gamma(1 - i\lambda + s) \times \Gamma(-i\lambda r - s) \} \times \int_{-i\infty}^{i\infty} \frac{dt}{(2\pi i)} f(t), \quad (10)$$

به گونه ای که C یک ضریب وابسته به پارامترهای λ, r و تابع $f(t)$ داده می شود

$$f(t) = e^{\frac{i\pi(s-t)}{2}} \Gamma(-i\lambda + t) \Gamma(1 + i\lambda + t) \Gamma(i\lambda r - t) \times 2^{-s-t} \times \int_0^\Lambda p^{-s+1} dp, \quad (11)$$

برای صفر شدن جواب انتگرال p در حد $p \rightarrow 0$ فرض می کنیم که پربندها همواره شرط $\text{Re}(s) < 1, \text{Re}(t) < 1$ را برآورده کنند. با در نظر گرفتن تابع $f(t)$ می توان نشان داد که $\Gamma(1 + i\lambda + t) \Gamma(-i\lambda + t)$ قطب های $t_L = -n + i\lambda, -n - 1 - i\lambda$

کنش یک میدان فرمیون $\Psi(x)$ بی جرم جفت شده به یک میدان الکترومغناطیسی $A_\mu(x)$ در فضا زمان دوسویه ۳ بُعدی را به صورت زیر می نویسیم

$$S = \int d^3 x \sqrt{|g|} \bar{\Psi} \Gamma^\mu i (\partial_\mu + B_\mu + ieA_\mu) \Psi, \quad (1)$$

به گونه ای که e بار الکتریکی است. ما میدان های گرانشی و الکترومغناطیسی را به صورت میدان های زمینه در نظر می گیریم و تنها میدان فرمیون را کوانتیده خواهیم کرد. متریک فضا زمان دوسویه ۳ بُعدی در مختصات هم دیس تخت را به صورت زیر در نظر می گیریم

$$ds^2 = \Omega^2(\tau) (d\tau^2 - d\mathbf{x}^2), \quad (2)$$

$$\tau \in (-\infty, 0), \quad \mathbf{x} \in \mathbb{R}^2, \quad \Omega(\tau) = \frac{-1}{\tau H},$$

به گونه ای که H ثابت هابل است. ماتریس های دیراک و هم-وستارهای اسپینی در مختصات (۲) به صورت زیر داده می شوند

$$\Gamma^0 = \Omega^{-1} \sigma_1, \quad \Gamma^1 = i \Omega^{-1} \sigma_2, \quad \Gamma^2 = i \Omega^{-1} \sigma_3, \quad (3)$$

$$B_\mu = \frac{1}{2} H \Omega (\sigma_2 \delta_\mu^2 - \sigma_3 \delta_\mu^1),$$

به گونه ای که $\sigma_{1,2,3}$ ماتریس های پائولی هستند. برای توصیف یک میدان الکتریکی یکنواخت در مختصات هم دیس تخت (۲) پتانسیل برداری الکترومغناطیسی را در پیمانه زیر می نویسیم

$$A_\mu(x) = -\frac{E}{H^2 \tau} \delta_\mu^1, \quad (4)$$

به گونه ای که E یک مقدار ثابت است. معادله دیراک از کنش (۱) خوانده می شود. مُد اسپینورهای معادله دیراک که در زمان های آغازی $\tau \rightarrow -\infty$ دارای رفتاری مجانبی موج تخت هستند و خلأ هادامارد ورودی را توصیف می کنند، برای اسپینورهای فرکانس مثبت با تکانه همراه \mathbf{k} به صورت زیر داده می شوند [۸]

$$\eta_1 = e^{+ik \cdot x} e^{\frac{i\kappa\pi}{2}} \sqrt{\frac{\gamma + \kappa}{2\gamma}} W_{\kappa, \gamma - \frac{1}{2}}(z), \quad (5)$$

$$\eta_2 = e^{+ik \cdot x} e^{\frac{i\kappa\pi}{2}} \sqrt{\frac{\gamma - \kappa}{2\gamma}} W_{\kappa, \gamma + \frac{1}{2}}(z),$$

به گونه ای که W تابع ویتاکر و زیرنویس 1,2 نشان دهنده شاخص مولفه اسپینوری است. کمیت های بی بُعد به صورت زیر تعریف شده اند

به گونه‌ای که I_0, I_1 تابع‌های بسط تعدیل یافته به ترتیب مرتبه صفر و یک هستند و ψ تابع دیگاما است.

به سازی کم کردن بی دررو

چون خلأ ورودی هادامارد است [۵] انتظار داشتیم که یک واگرایی فرابنفش خطی در مقدار چشم‌داشتی جریان فرمیونی نمایان شود. برای حذف این واگرایی از به سازی کم کردن بی دررو استفاده می‌کنیم. از این روش پیش از این برای به سازی مسئله‌های هم‌ارز مسئله ما در فضازمان‌های دوسپته ۲ [۶] و ۴ [۷] بُعدی استفاده شده است. ما برای به سازی جریان (۱۳) فرآیندی مانند آنچه در مرجع‌های [۶،۷] استفاده شده است را پیش می‌گیریم. از معادله دیراک برای مُد اسپینورهای فرکانس مثبت که از کنش (۱) به دست می‌آید، آغاز می‌کنیم

$$\begin{aligned} [\partial_0^2 + \omega^2 - i(-1)^s \sigma] \chi_s(x) &= 0, \\ \omega &= +\sqrt{k^2 + 2\lambda H \Omega k r + \lambda^2 H^2 \Omega^2}, \\ \sigma &= \lambda H^2 \Omega^2, \end{aligned} \quad (15)$$

به گونه‌ای که $s=1,2$ شاخص مولفه اسپینوری است. جواب معادله دیراک (۱۵) را به صورت یک جواب از نوع WKB در نظر می‌گیریم

$$\chi_s(\tau) = \exp\left(-i \int d\tau (X_s + Y_s)\right), \quad (16)$$

به گونه‌ای که X_s, Y_s تابع‌هایی حقیقی از زمان همدیس τ هستند. با جای گذاری جواب (۱۶) در معادله دیراک (۱۵) خواهیم داشت

$$\begin{aligned} X_s^2 - Y_s^2 - \dot{Y}_s^2 - \omega^2 &= 0, \\ \dot{X}_s + 2X_s Y_s + (-1)^s \sigma &= 0. \end{aligned} \quad (17)$$

با حل معادله (۱۷) به دست می‌آوریم

$$\chi_s = N_s X_s^{-\frac{1}{2}} \exp\left(-i \int d\tau \left(X_s - i(-1)^s \frac{\sigma}{2X_s}\right)\right), \quad (18)$$

به گونه‌ای که N_s یک ضریب بهنجارش است. در شرایط بی دررو فرض می‌کنیم که میدان‌های گرانشی و الکترومغناطیسی زمینه‌ی کُندتغییر باشند. از این رو بسط بی دررو، یک بسط برحسب درجه مشتق‌های متریک است. در مرتبه صفر بی دررو، از جمله‌های مشتق

در معادله (۱۷) چشم‌پوشی می‌کنیم و به دست می‌آوریم

$$Y_s = \frac{(-1)^{s+1} \sigma}{2X_s}, \quad X_s = \omega(1 + \mathcal{O}(\omega^{-2})). \quad (19)$$

و $t_R = n + i\lambda r$ قطب‌های $\Gamma(i\lambda r - t)$ هستند، به گونه‌ای که $n=0,1,2,\dots$. پربند انتگرال گیری قطب‌های t_R را از قطب‌های t_L جدا می‌کند. اکنون فرض می‌کنیم که پربند انتگرال s افزون بر شرط $\text{Re}(s) < 1$ ، شرط $\text{Re}(s) > -1$ را نیز برآورده کند. از این رو، تنها قطب‌های ساده $t_R = i\lambda r, 1 + i\lambda r, 2 + i\lambda r, 2 - s$ دارای مانده غیرصفر در حد $\Lambda \rightarrow \infty$ هستند. ما انتخاب می‌کنیم که پربند انتگرال t را در نیم صفحه راست ببندیم. پس از کمی محاسبه جبری به دست خواهیم آورد

$$\begin{aligned} \mathcal{I} &= C \int_{-i\infty}^{i\infty} \frac{ds}{(2\pi i)} \Gamma(i\lambda + s) \Gamma(1 - i\lambda + s) \Gamma(-i\lambda r - s) \\ &\times (\mathcal{I}_{\text{dep}}(r, s, \Lambda) + \mathcal{I}_{\text{ind}}(r, s)), \end{aligned} \quad (12)$$

به گونه‌ای که \mathcal{I}_{dep} سهم مانده‌هایی است که مقدار آنها به قطع تکانه Λ وابسته است و \mathcal{I}_{ind} سهم مانده‌هایی است که مقدار آنها به قطع تکانه Λ وابسته نیست. می‌توان نشان داد که $s_L = -n - i\lambda, -n - 1 + i\lambda$ قطب‌های $\Gamma(i\lambda + s) \Gamma(1 - i\lambda + s)$ و $s_R = n - i\lambda r$ قطب‌های $\Gamma(-i\lambda r - s)$ هستند، به گونه‌ای که $n=0,1,2,\dots$. پربند انتگرال گیری قطب‌های s_R را از قطب‌های s_L جدا می‌کند. برای محاسبه جمله شامل \mathcal{I}_{dep} در معادله (۱۲) انتخاب می‌کنیم که پربند انتگرال s را در نیم صفحه راست ببندیم. از این رو تنها قطب‌های $s_R = -i\lambda r, 1 - i\lambda r, 2 - i\lambda r$ مانده غیرصفر در حد $\Lambda \rightarrow \infty$ هستند. برای محاسبه جمله \mathcal{I}_{ind} در معادله (۱۲) انتخاب می‌کنیم که پربند انتگرال گیری در نیم صفحه چپ بسته شود. پس از کمی محاسبه جبری و محاسبه انتگرال r در معادله (۹) سرانجام مقدار چشم‌داشتی به سازی نشده عملگر جریان به دست می‌آید

$$J = \frac{eH^2}{4\pi^2} (\pi\lambda\Lambda + \mathcal{J}_1 + \mathcal{J}_2), \quad (13)$$

به گونه‌ای که

$$\begin{aligned} \mathcal{J}_1 &= \frac{\pi}{4} [-3i\lambda - 2(\lambda^2 + 1) \coth(2\pi\lambda)] \\ &+ 2(-2\lambda^2 + 1) \text{csch}(2\pi\lambda) I_0(2\pi\lambda) \\ &+ 6\left(\frac{1}{\pi} + i\right) \lambda \text{csch}(2\pi\lambda) I_1(2\pi\lambda), \\ \mathcal{J}_2 &= \frac{3\lambda^2}{2 \sinh(2\pi\lambda)} \int_{-1}^1 dr r \sqrt{1-r^2} \{ (e^{-2\pi\lambda r} - e^{-2\pi\lambda}) \\ &\times \psi(i\lambda - i\lambda r) + (e^{2\pi\lambda} - e^{-2\pi\lambda r}) \psi(-i\lambda - i\lambda r) \}, \end{aligned} \quad (14)$$

بنابر روش بهسازی کم کردن بی دررو، باید کانترترم (۲۷) را از مقدار چشم‌داشتی بهسازی نشده (۱۳) کم کنیم. سرانجام یک عبارت متناهی فیزیکی برای مقدار چشم‌داشتی جریان فرمیونی به دست می‌آوریم

$$J_{\text{reg}} = J - J_{\text{adi}} = \frac{eH^2}{4\pi^2} (\mathcal{J}_1 + \mathcal{J}_2). \quad (28)$$

نتیجه گیری

در این مقاله یک میدان فرمیون بی جرم باردار در یک میدان الکتریکی یکنواخت زمینه را در تکه پوانکاره فضا زمان دوسویه ۳ بُعدی در نظر گرفتیم. چشم‌داشتی عملگر جریان رسانندگی الکتریکی را در حالت خلأ ورودی که هادامارد است محاسبه کردیم، معادله (۱۳) را ببینید. برای بهسازی مقدار چشم‌داشتی جریان از روش کم کردن بی دررو استفاده کردیم. ما نشان دادیم که بسط مرتبه صفر بی دررو چشم‌داشتی جریان برای حذف واگرایی فرابنفش خطی کافی است و یک عبارت متناهی فیزیکی برای جریان رسانندگی فرمیون به دست می‌آید، معادله (۲۸) را ببینید.

مرجع‌ها

1. L. E. Parker and D. J. Toms, "Quantum Field in curved space," Cambridge University Press, Cambridge, UK (2009).
 2. S. Ghosh, *Phys. Rev. D* **91**, 124075 (2015); S. Ghosh, *Phys. Rev. D* **93**, 044032 (2016); A. Landete, J. Navarro-Salas and F. Torrenti, *Phys. Rev. D* **88**, 061501 (2013); A. Landete, J. Navarro-Salas and F. Torrenti, *Phys. Rev. D* **89**, 044030 (2014).
 3. T. Kobayashi and N. Afshordi, *JHEP* **1410**, 166 (2014).
 4. E. Bavarsad, C. Stahl and S. S. Xue, *Physics .Rev. D* **94**, 104011 (2016).
 5. M. B. Frob, J. Garriga, S. Kanno, M. Sasaki, J. Soda, T. Tanaka and A. Vilenkin, *JCAP* **1404**, 009 (2014).
 6. C. Stahl, E. Strobel, and S. S. Xue, *Phys. Rev. D* **93**, 025004 (2016).
 7. T. Hayashinka, T. Fujita and J. Yokoyama, *JCAP* **1607**, 010 (2016).
۸. طیبہ سعیدی، "مطالعه اثر شوینگر در فضا زمان دوسویه ۳ بُعدی،" پایان‌نامه کارشناسی ارشد، دانشگاه کاشان، کاشان (۱۳۹۵).

اکنون تابع کمکی $F_k(\tau) = \omega \dot{\omega} / \sigma$ را تعریف می‌کنیم. می‌توان نشان داد که این تابع رابطه زیر را برآورده می‌کند

$$\frac{d}{d\tau} [\log(\omega + F_k)] = \frac{\sigma}{\omega}. \quad (20)$$

با جای گذاری معادله‌های (۱۹) و (۲۰) در معادله (۱۸) به دست می‌آوریم

$$\chi_s = N_s \omega^{\frac{-1}{2}} \left(\frac{\omega(\sigma + \dot{\omega})}{\sigma} \right)^{\frac{(-1)^{s+1}}{2}} \exp(-i \int d\tau \omega(\tau)). \quad (21)$$

برای محاسبه کانترترم، نیاز داریم ضریب‌های بهنجارش N_s در معادله (۲۱) مشخص باشند. ما شرط بهنجارش را به صورت زیر در نظر می‌گیریم

$$\chi_1 \chi_1^* + \chi_2 \chi_2^* = 1. \quad (22)$$

در ادامه خواهیم دید که برای محاسبه کانترترم تنها به نسبت χ_2 / χ_1 نیاز داریم که از ضریب‌های بهنجارش مستقل است. برای به دست آوردن این نسبت جواب مرتبه صفر بسط بی دررو که در معادله (۲۱) داده شده است را در معادله دیراک جای گذاری می‌کنیم

$$\left[\sigma_1 \partial_0 - \sigma_2 (\lambda H \Omega + k_x) - \sigma_3 k_y \right] \begin{pmatrix} \chi_1 \\ \chi_2 \end{pmatrix} = 0, \quad (23)$$

و خواهیم داشت

$$\mathcal{K} \equiv \frac{\chi_2}{\chi_1} = \frac{i(\omega + kr + \lambda H \Omega)}{k \sqrt{1 - r^2}}. \quad (24)$$

با استفاده از مُد اسپینورهای (۲۱) می‌توان مقدار چشم‌داشتی عملگر جریان را تا مرتبه صفر بسط بی دررو به صورت زیر نوشت

$$J_{\text{adi}} = e \Omega(\tau)^{-2} \int \frac{d^2 k}{(2\pi)^2} (\chi_1 \chi_1^* - \chi_2 \chi_2^*). \quad (25)$$

با استفاده از رابطه بهنجارش اسپینورها که در معادله (۲۲) داده شده است و معادله (۲۴)، می‌توان انتگرال معادله (۲۵) را به صورت زیر بازنویسی کرد

$$J_{\text{adi}} = \frac{eH^2}{2\pi^2} \int_{-1}^{+1} \frac{dr}{\sqrt{1 - r^2}} \int_0^\Lambda p \left(\frac{1 - \mathcal{K} \mathcal{K}^*}{1 + \mathcal{K} \mathcal{K}^*} \right) dp. \quad (26)$$

پس از جای گذاری شکل صریح \mathcal{K} از سمت راست معادله (۲۴) به دست می‌آوریم

$$J_{\text{adi}} = \frac{eH^2}{4\pi} \lambda \Lambda. \quad (27)$$