

УДК: 514.8+537.8

DOI 10.51691/2541-8327_2023_12_27

О СПИНОРАХ КИЛЛИНГА В ПРОСТРАНСТВЕ МИНКОВСКОГО

Тришин В. Н.

к. ф.-м.н., доцент,

*Московский государственный технический университет им. Н. Э. Баумана,
Москва, Россия*

Тришина Н. Е.

к. ф.-м.н., доцент,

*Московский государственный технический университет им. Н. Э. Баумана,
Российский химико-технологический университет им. Д. И. Менделеева,
Москва, Россия*

Аннотация.

Статья представляет собой педагогическое введение в теорию спиноров Киллинга и соответствующих им конформных тензоров Киллинга-Яно. Дан подробный вывод общего решения уравнения для спинора Киллинга в пространстве Минковского и общий вид соответствующего конформного тензора Киллинга-Яно. Также построен ассоциированный с ним тензор Киллинга.

Ключевые слова: спинор Киллинга, конформный тензор Киллинга-Яно, тензор Киллинга.

ON KILLING SPINORS IN MINKOWSKI SPACE

Trishin V. N.

PhD, Associate Professor,

Bauman Moscow State Technical University,

Дневник науки | www.dnevnika.ru | СМЭЛ № ФС 77-68405 ISSN 2541-8327

Moscow, Russia

Trishina N. E.

PhD, Associate Professor,

Bauman Moscow State Technical University,

Mendeleev University of Chemical Technology of Russia,

Moscow, Russia

Abstract.

The article is a pedagogical introduction to the theory of Killing spinors and their corresponding conformal Killing-Yano tensors. A detailed derivation of the general solution of the equation for the Killing spinor in Minkowski space and a general form of the corresponding conformal Killing-Yano tensor are given. The associated Killing tensor is also constructed.

Keywords: Killing spinor, conformal Killing-Yano tensor, Killing tensor.

Введение

Спиноры Киллинга, как хорошо известно [1,2,4], описывают “скрытые симметрии” пространства-времени, не связанные с изометрией метрики. Соответственно, эти симметрии не могут быть представлены векторами Киллинга и требуют отдельного исследования. Существование спиноров Киллинга приводит к наличию дополнительных первых интегралов движения вдоль изотропных геодезических и к разделению переменных в уравнениях Гамильтона-Якоби, Клейна-Гордона и др.

В данной учебной заметке мы рассматриваем решения уравнения спинора Киллинга φ_{AB} в плоском пространстве-времени Минковского M . Используя формализм абстрактных индексов [3], запишем уравнение в виде

$$\nabla_{C'}(C\varphi_{AB}) = 0, \quad (1)$$

где $\nabla_{AA'}$ - ковариантная производная для плоской связности Леви-Чивита, а φ_{AB} – симметричный 2-спинор Киллинга. Найдём общее решение этого уравнения.

Условие (1) эквивалентно существованию комплексного векторного поля $K_{AA'}$ такого, что

$$\nabla_{CC'}\varphi_{AB} = \varepsilon_{CA}K_{BC'} + \varepsilon_{CB}K_{AC'}, \quad (2)$$

где $K_{AA'} = \frac{1}{3}\nabla_{A'X}\varphi_{AX}$. Продифференцируем равенство (2) ещё один раз.

Поскольку в плоском пространстве производные коммутируют, то самодуальная часть коммутатора $\nabla_{X(D'}\nabla^{X}_{C'})\varphi_{AB} = 0$, и для поля $K_{AA'}$ получаем условие

$$\nabla_{(A'}^{(A}K_{B')}^{B)} = 0, \text{ откуда}$$

$$\nabla_{A'}^A K_{B'}^B = -\varepsilon^{AB}\bar{\Omega}_{A'B'}, \quad (3)$$

для некоторого симметричного спинора $\bar{\Omega}_{A'B'} = \bar{\Omega}_{(A'B')}$. Дифференцируя

повторно равенство (3), и учитывая, что $\nabla_{XC'}\nabla^X_{A'}K_{B'}^B = 0$, получим $\nabla_{C'}^B\bar{\Omega}_{A'B'} =$

0, т. е. спинор $\bar{\Omega}_{A'B'}$ должен быть постоянным. Тогда интегрирование уравнения (3) даёт

$$K_{B'}^B = x_A^{A'}(-\varepsilon^{AB}\bar{\Omega}_{A'B'}) + U_{B'}^B = U_{B'}^B + \bar{\Omega}_{A'B'}x^{BA'}, \quad (4)$$

где $U_{AA'}$ – произвольный постоянный комплексный вектор. Подставив это выражение в равенство (2), после интегрирования получим

$$\varphi_{AB} = \sigma_{AB} + 2U_{A'(A}x_{B)}^{A'} + \bar{\Omega}_{A'B'}x_A^{A'}x_B^{B'}, \quad (5)$$

где $\sigma_{AB} = \sigma_{(AB)}$ – произвольный постоянный симметричный спинор. Это

выражение даёт общее решение уравнения спинора Киллинга (1) в

пространстве-времени Минковского. Очевидно, что действительная

размерность пространства решений равна 20 – 3 комплексные компоненты у

спинора σ_{AB} , 4 комплексные компоненты у вектора $U_{AA'}$ и 3 комплексные

компоненты у спинора $\Omega_{A'B'}$.

Используя стандартную технику (см. например [3]) перехода от

спинорных индексов к тензорным, можно переписать уравнение спинора

Киллинга (1) и его общее решение (5) в тензорном виде. Спинору Киллинга

соответствует антисимметричный тензор

$$Q_{\mu\nu} = \varphi_{AB}\varepsilon_{A'B'} + \bar{\varphi}_{A'B'}\varepsilon_{AB}, \quad (6)$$

который называется конформный тензор Киллинга-Яно. Если спинор φ_{AB} удовлетворяет уравнению (1), то тензор $Q_{\mu\nu}$ является решением уравнения

$$\nabla_{(\mu}Q_{\nu)\alpha} = \frac{1}{3}\nabla_{\sigma}(g_{\mu\nu}Q_{\alpha}^{\sigma} - Q_{(\mu}^{\sigma}g_{\nu)\alpha}), \quad (7)$$

что легко проверить прямой подстановкой.

Выведем теперь тензорное представление общего решения (5). Спинору σ_{AB} соответствует постоянный антисимметричный тензор $C_{\mu\nu} = \sigma_{AB}\varepsilon_{A'B'} + \bar{\sigma}_{A'B'}\varepsilon_{AB}$. Записывая комплексный вектор U_{μ} в виде $U_{\mu} = u_{\mu} + iv_{\mu}$, получим

$$\begin{aligned} & 2(U_{C'(A}x_{B)}^{C'}\varepsilon_{A'B'} + 2\bar{U}_{C(A'}x_{B')}^C\varepsilon_{AB}) = \\ & = 2(u_{C'(A}x_{B)}^{C'}\varepsilon_{A'B'} + 2u_{C(A'}x_{B')}^C\varepsilon_{AB}) + 2i(v_{C'(A}x_{B)}^{C'}\varepsilon_{A'B'} - 2v_{C(A'}x_{B')}^C\varepsilon_{AB}) \\ & = 4u_{[\mu}x_{\nu]} - 2\varepsilon_{\mu\nu}^{\alpha\beta}v_{\alpha}x_{\beta} \end{aligned}$$

Сопоставляя спинору Ω_{AB} антисимметричный тензор $\Omega_{\mu\nu} = \Omega_{AB}\varepsilon_{A'B'} + \bar{\Omega}_{A'B'}\varepsilon_{AB}$, и учитывая, что $\Omega_{\mu\nu}x^{\nu} = \Omega_A^B x_{BA'} + c.c.$, где “с.с.” обозначают комплексно сопряжённые слагаемые, получим

$$\Omega_{\mu\alpha}x^{\alpha}x_{\nu} - \Omega_{\nu\alpha}x^{\alpha}x_{\mu} = -(\varepsilon_{AB}\Omega_{CD}x^C_{A'}x^D_{B'} - \frac{1}{2}\bar{\Omega}_{A'B'}x_{CC'}x^{CC'}) + c.c.$$

откуда

$$\bar{\Omega}_{C'D'}x^{C'}_A x^{D'}_B \varepsilon_{A'B'} + \Omega_{CD}x^C_{A'}x^D_{B'}\varepsilon_{AB} = \frac{1}{2}\Omega_{\mu\nu}x_{\alpha}x^{\alpha} + 2x^{\alpha}\Omega_{\alpha[\mu}x_{\nu]}. \quad (8)$$

В результате, подставляя полученные выражения в (6), можно записать общее решение уравнения (7), определяющее конформный тензор Киллинга-Яно в пространстве-времени Минковского:

$$Q_{\mu\nu} = C_{\mu\nu} + 4u_{[\mu}x_{\nu]} - 2\varepsilon_{\mu\nu}^{\alpha\beta}v_{\alpha}x_{\beta} + \frac{1}{2}\Omega_{\mu\nu}x_{\alpha}x^{\alpha} + 2x^{\alpha}\Omega_{\alpha[\mu}x_{\nu]}. \quad (9)$$

Ассоциированные вектор Киллинга и тензор Киллинга

Поскольку вектор $K_{\mu} = \frac{1}{3}\nabla_{A'X}\varphi_{A'}^X$ удовлетворяет условию $\nabla_{(A'}K_{B')}^{(A} = 0$ и, как легко проверить, условию $\nabla_{AA'}K^{AA'} = 0$, то K_{μ} является (комплексным)

вектором Киллинга пространства Минковского:

$$\nabla_{(\mu} K_{\nu)} = 0. \quad (10)$$

Его действительная часть $Re(K_{\mu}) = \frac{1}{2}(K_{\mu} + \bar{K}_{\mu})$ и мнимая часть $Im(K_{\mu}) = \frac{1}{2i}(K_{\mu} - \bar{K}_{\mu})$ равны соответственно

$$Re(K_{\mu}) = u_{\mu} - \frac{1}{2}\Omega_{\mu\alpha}x^{\alpha}, \quad (11)$$

$$Im(K_{\mu}) = v_{\mu} - \frac{1}{2}*\Omega_{\mu\alpha}x^{\alpha}, \quad (12)$$

где введён дуальный тензор $*\Omega_{\mu\nu} = \frac{1}{2}\varepsilon_{\mu\nu}^{\alpha\beta}\Omega_{\alpha\beta}$. Каждая из частей определяет полный набор векторов Киллинга плоского пространства.

Заметим, что обозначив дивергенцию конформного тензора Киллинга-Яно как $\xi_{\mu} = \frac{1}{3}\nabla^{\alpha}Q_{\alpha\mu}$, уравнение (7) можно переписать в виде

$$\nabla_{(\mu}Q_{\nu)\alpha} = \xi_{\alpha}g_{\mu\nu} - \xi_{(\mu}g_{\nu)\alpha}. \quad (13)$$

Если $\xi_{\mu} = 0$, то $Q_{\mu\nu}$ удовлетворяет уравнению Киллинга-Яно:

$$\nabla_{(\mu}\hat{Q}_{\nu)\alpha} = 0. \quad (14)$$

Поскольку $\xi_{\mu} = -2Re(K_{\mu}) = \Omega_{\mu\alpha}x^{\alpha} - 2u_{\mu}$, то мы получаем, что в пространстве Минковского общий тензор Киллинга-Яно имеет вид

$$\hat{Q}_{\mu\nu} = C_{\mu\nu} - 2\varepsilon_{\mu\nu}^{\alpha\beta}v_{\alpha}x_{\beta}. \quad (15)$$

С помощью конформного тензора Киллинга-Яно определим симметричный тензор

$$K_{\mu\nu} = Q_{\mu\alpha}Q_{\nu}^{\alpha}. \quad (16)$$

Используя выражение (6), получим соответствующее спинорное представление:

$$K_{\mu\nu} = P\varepsilon_{AB}\varepsilon_{A'B'} - 2\varphi_{AB}\varphi_{A'B'}, \quad P = Re(\varphi_{AB}\varphi^{AB}) = \frac{1}{4}Q_{\mu\nu}Q^{\mu\nu}. \quad (17)$$

Прямыми вычислениями убеждаемся, что этот тензор удовлетворяет уравнению

$$\nabla_{(\mu}K_{\alpha\beta)} = 2g_{(\alpha\beta}Q_{\mu)\gamma}\xi^{\gamma}, \quad (18)$$

которое определяет конформный тензор Киллинга. В частности, если $\xi_{\mu} = 0$, то есть $\hat{Q}_{\mu\nu}$ является тензором Киллинга-Яно, то тензор $\hat{K}_{\mu\nu} = \hat{Q}_{\mu\alpha}\hat{Q}_{\nu}^{\alpha}$ будет

тензором Киллинга, удовлетворяющим уравнению

$$\nabla_{(\mu} \widehat{K}_{\alpha\beta)} = 0. \quad (19)$$

В этом случае для каждой частицы с 4-импульсом p^μ , движущейся по геодезической линии пространства M , будет сохраняться величина $Q = \widehat{K}_{\mu\nu} p^\mu p^\nu$, определяя тем самым дополнительный (квадратичный) первый интеграл движения. Действительно, поскольку на геодезической линии $p^\mu \nabla_\mu p^\nu = 0$, то

$$p^\alpha \nabla_\alpha Q = \widehat{K}_{\mu\nu} (p^\nu p^\alpha \nabla_\alpha p^\mu + p^\mu p^\alpha \nabla_\alpha p^\nu) + p^\alpha p^\mu p^\nu \nabla_\alpha \widehat{K}_{\mu\nu} = 0. \quad (20)$$

Для конформного тензора Киллинга $K_{\mu\nu}$ величина $Q = K_{\mu\nu} p^\mu p^\nu$ сохраняется только на изотропных геодезических, для которых $p_\mu p^\mu = 0$.

Найдем общее решение для тензора Киллинга в пространстве Минковского, ассоциированного с тензором Киллинга-Яно. Подставляя выражение (15) для тензора Киллинга-Яно в формулу (16), после вычислений получим общий вид тензора Киллинга:

$$\begin{aligned} \widehat{K}_{\mu\nu} = & C_{\mu\alpha} C_\nu^\alpha - 4\varepsilon_{(\mu}^{\alpha\beta\gamma} C_{\nu)\alpha} v_\beta x_\gamma - \\ & - 4(g_{\mu\nu}(v^2 x^2 - (v \cdot x)^2) + 2v_{(\mu} x_{\nu)}) (v \cdot x) - v_\mu v_\nu x^2 - x_\mu x_\nu v^2, \end{aligned}$$

где $v^2 = v_\alpha v^\alpha$, $x^2 = x_\alpha x^\alpha$ и $v \cdot x = v_\alpha x^\alpha$.

Таким образом, мы нашли общий вид спинора Киллинга в пространстве-времени Минковского, и в результате продемонстрировали, используя формализм двухкомпонентных спиноров, как можно построить решения уравнений для конформного тензора Киллинга-Яно, тензора Киллинга-Яно и ассоциированного с ним тензора Киллинга.

Библиографический список

1. Wald R.M. General relativity. - The University of Chicago Press, 1984. -

491p.

2. Stephani H., Kramer D., MacCallum M. A. H., Hoenselaers C., Herlt E. Exact Solutions of Einstein's Field Equations. Cambridge University Press. 2003

3. Penrose R., Rindler W. Spinors and space-time. Vol 1: Two-spinor calculus and relativistic fields. Cambridge monographs on mathematical physics. Cambridge University Press, 1984.

4. Penrose R., Rindler W. Spinors and space-time. Vol 2: Spinor and twistor methods in space-time geometry. Cambridge monographs on mathematical physics. Cambridge University Press, 1988.

Оригинальность 83%