

РОССИЙСКАЯ АКАДЕМИЯ НАУК

**П И СЬ М А**  
**В ЖУРНАЛ ЭКСПЕРИМЕНТАЛЬНОЙ**  
**И ТЕОРЕТИЧЕСКОЙ ФИЗИКИ**

*ОСНОВАН В 1965 ГОДУ*  
*ВЫХОДИТ 24 РАЗА В ГОД*

*ТОМ 60, ВЫПУСК 3*  
*10 АВГУСТА, 1994*

**ОБОБЩЕННАЯ ТВИСТОРНАЯ ДИНАМИКА СУПЕРЧАСТИЦ**

*A.Ю.Нурмагамбетов, X.X.Росалес<sup>1)</sup>, B.И.Ткач*

*+ ) University of Guanajuato  
C.P. 37150, Leon, Mexico*

*Национальный научный центр, Харьковский физико-технический институт  
310108 Харьков, Украина*

Поступила в редакцию 22 июня 1994 г.

Рассмотрено обобщение процедуры твисторного сдвига на случай суперчастицы, взаимодействующей с фоновым максвелловским супермультиплетом.

1. В предшествующей работе [1] было дано обобщение твисторной динамики релятивистских частиц, основывающееся на введении в стандартные лагранжианы дополнительных членов, зависящих только от твисторных компонент и их производных по собственному времени. В силу существования нетривиального преобразования переменных (твисторного сдвига), обобщенная динамика свободных частиц эквивалентна стандартной, однако при наличии взаимодействия частиц с внешними полями эта эквивалентность перестает иметь место, что проявляется во введении в теорию параметра нелокальности взаимодействия  $l$  и появлении бесконечного ряда по степеням  $l^n$  членов неминимального взаимодействия, включающих в случае электромагнитного внешнего поля тензор напряженности Максвелла и его высшие производные.

Данная работа посвящена дальнейшему развитию обобщенной твисторной динамики: мы исследуем проявление твисторного сдвига в системе суперчастица + фоновый максвелловский супермультиплет в  $D=2+1$ .

2. Обобщенная динамика суперчастицы, взаимодействующей с максвелловским фоновым полем, описывается действием

$$S = \int d\tau d\eta (iE^{-1}DE^\alpha DE^\beta (\gamma_m)_{\alpha\beta} DE^m + lE^{-1} E^\alpha DE_\alpha + DE^A \mathcal{A}_A), \quad (1)$$

<sup>1)</sup>J.J.Rosales.

где  $D = \partial_\eta + i\eta\partial_\tau$  – ковариантная производная "малой" суперсимметрии на мировой траектории, параметризованной собственным временем  $\tau$  и его гравитационным супер搭档ом  $\eta$ ;  $E_M^A(z)$  – стандартный супердрайбайн плоского суперпространства с координатами  $z^M = (x^m, \Theta^\alpha)$ , являющимися скалярными относительно "малой" суперсимметрии суперполями

$$X^m = x^m + i\eta\chi^m; \quad \Theta^\alpha = \theta^\alpha + \eta\lambda^\alpha, \quad (2)$$

в которых  $\chi^m$  – супер搭档 бозонной координаты  $x^m$ , а  $\lambda^\alpha$  – коммутирующий спинор, представляющий первую половину твистора;  $E^{-1} = e^{-1} - i\eta\frac{\psi}{e^2}$  – аналог одномерной супергравитации на мировой линии;  $A_A(z^M)$  – суперполе фонового максвелловского супермультиплета;  $l$  – параметр размерности длины.

Твисторный сдвиг генерируется переходом к новым пространственно-временным координатам

$$\hat{X}^{\alpha\beta} = X^{\alpha\beta} + \frac{l}{2\tilde{\mu}D\Theta}(\tilde{\mu}^\alpha D\Theta^\beta + \tilde{\mu}^\beta D\Theta^\alpha), \quad (3)$$

$\tilde{\mu}^\alpha = \mu^\alpha + \eta d^\alpha$  – четное суперполе, включающее вторую компоненту твистора  $\mu^\alpha$  и его супер搭档  $d^\alpha$ , причем

$$\tilde{\mu}_\alpha = iX_{\alpha\beta}D\Theta^\beta,$$

$$X_{\alpha\beta} = X_m(\gamma^m)_{\alpha\beta}; \quad \tilde{\mu}D\Theta \equiv \tilde{\mu}_\alpha D\Theta^\alpha.$$

С учетом уравнений движения, после твисторного сдвига, в первом порядке по  $l$ , мы получаем следующее действие (по модулю слагаемого  $D\Theta^\alpha A_\alpha$ , речь о котором будет идти ниже):

$$\tilde{S} = \int d\tau d\eta (iE^{-1}D\Theta\gamma_m D\Theta D\hat{X}^m + \hat{\Omega}^m A_m + \frac{1}{2}l\hat{\Omega}^{\alpha\beta}(\sigma^{mn})_{\alpha\beta}\mathcal{F}_{mn}), \quad (4)$$

где  $\hat{\Omega}^m$  – инвариантная относительно локальных преобразований "малой" суперсимметрии и глобальных преобразований суперсимметрии в большом суперпространстве форма

$$\hat{\Omega}^m = D\hat{X}^m + i\Theta\gamma^m D\Theta + iD\Theta\gamma^m\Theta.$$

В  $D=3$  векторное поле входит в спинорный супермультиплет [2]

$$A_\alpha = l_\alpha + B\Theta_\alpha + V_{\alpha\beta}\Theta^\beta + h_\alpha\Theta\Theta, \quad (5)$$

где  $V_{\alpha\beta} = V^m(\gamma_m)_{\alpha\beta}$  и  $h_\alpha$  являются, соответственно, векторным калибровочным полем и его супер搭档ом.

Наложение весс-зуминовской калибровки  $l = B = 0$  и дополнительных связей

$$\mathcal{F}_{\alpha\beta}(\hat{X}, \Theta) = 0, \quad (6)$$

$$T_{\alpha\beta}^a(\hat{X}, \Theta) = 2i\gamma^a{}_{\alpha\beta} \quad (7)$$

выделяет неприводимый подмультиплет физических полей теории, после чего действие (4) можно представить в виде:

$$\tilde{S} = \int d\tau d\eta iE^{-1}D\Theta\gamma_m D\Theta D\hat{X}^m - \frac{i}{2}\hat{\Omega}^m(V_m + \frac{1}{2}\Theta_\beta(\gamma_m)^{\beta\alpha}h_\alpha - \frac{i}{2}\Theta\Theta\epsilon^{kl}{}_m F_{kl}) +$$

$$+ i \frac{1}{2} l \epsilon^{nmk} \hat{\Omega}_k (F_{nm} + \Theta_\alpha (\gamma_n)^{\alpha\beta} \partial_m h_\beta - \frac{i}{2} \Theta \Theta \epsilon^{kl}{}_m \partial_n F_{kl}), \quad (8)$$

где  $\epsilon^{nmk}$  – единичный антисимметричный тензор;  $F_{nm}$  – тензор напряженности Максвелла.

Интегрируя по  $\eta$  и фиксируя решение уравнения движения по  $\hat{\psi}$  в виде

$$\chi^m = -(\theta \gamma^m \lambda + \lambda \gamma^m \theta), \quad (9)$$

мы приходим к полностью компонентной форме лагранжиана (8). Такой выбор решения, связанный с первым членом действия (8), рассматривался в работе [3].

Вернемся теперь к последнему слагаемому  $D\Theta^\alpha A_\alpha$  в действии (1). Не трудно заметить, расписав это выражение в компонентной форме и пользуясь уравнением движения по  $e$ , что этот член дублирует некоторые слагаемые действия (8), переопределяя тем самым коэффициенты, стоящие при них, так что полный Лагранжиан после твисторного сдвига выглядит следующим образом:

$$\begin{aligned} \tilde{L} = & -(e^{-1} \lambda \gamma_m \lambda - (V_m + \frac{1}{2} \theta_\beta \gamma_m^{\beta\alpha} h_\alpha - \frac{i}{4} \theta \theta \epsilon^{kl}{}_m F_{kl}) + \\ & + l \epsilon^{nk}{}_m (F_{nk} + \frac{1}{2} \theta_\alpha \gamma_n^{\alpha\beta} \partial_k h_\beta - \frac{i}{4} \theta \theta \epsilon_k^{Pb} \partial_n F_{Pl})) \omega^m, \end{aligned} \quad (10)$$

$$d\omega^m = d\hat{x}^m - i\theta \gamma^m d\theta + id\theta \gamma^m \theta + 2\lambda \gamma^m \lambda dt. \quad (11)$$

Лагранжиан (10) инвариантен относительно следующих преобразований глобальной суперсимметрии на массовой оболочке:

$$\delta V_m = -\epsilon_\beta (\gamma_m)^{\beta\alpha} h_\alpha; \quad \delta \Theta_\beta = \epsilon_\beta; \quad \delta h_\alpha = \frac{i}{2} \epsilon^\beta (\sigma^{nm})_{\beta\alpha} F_{nm}$$

с нечетным параметром  $\epsilon_\beta$ .

Таким образом, процедура супертвисторного сдвига, позволяющая избавиться от нежелательного в действии слагаемого  $\dot{\theta}\dot{\theta}$ , нарушающего при переходе к теории поля связь спина со статистикой, приводит к появлению в бозонном секторе бесконечного ряда по степеням параметра нелокальности  $l$ , включающего тензор напряженности Максвелла и его высшие производные. Присутствующий в случае суперчастицы фермионный сектор также модифицируется от минимальной схемы поле – ток к неминимальной, с появлением производных степени, равной степени разложения по  $l$ , от суперпартнера векторного поля.

Данная схема допускает естественное обобщение на высшие размерности  $D = 4, 6$ . К сожалению, самый интересный случай  $D = 10$  не укладывается в рамки данной конструкции, что связано с появлением при твисторном сдвиге тахионного сектора, однако работа в этом направлении интенсивно ведется.

Кратко остановимся на применении рассматриваемой схемы в случае полевой теории. В работе [4] была рассмотрена теория поля, описывающая взаимодействие скалярного поля материи в  $D = 3$  с модифицированным векторным полем  $\tilde{A}_m = A_m + l \epsilon_m^{nk} F_{nk}$ , и включающая в действие член Чженя–Саймонса. Поведение такой системы исследовалось при спонтанном нарушении  $U(1)$  калибровочной симметрии. Суперсимметричное обобщение этой модели, включающее весс–зуминовский мультиплет в  $D = 3$ , взаимодействующий с модифицированным векторным потенциалом, и эффекты спонтанного нарушения симметрии будут рассмотрены в ближайшей работе.

Авторы выражают искреннюю благодарность Д.В.Волкову за замечания, сделанные в процессе написания работы, а также Д.П.Сорокину за проявленный интерес и стимулирующие обсуждения.

---

1. V.A.Soroka, D.P.Sorokin, V.I.Tkach and D.V.Volkov, Int. J. Mod. Phys. A **7**, 5977 (1992).
2. S.J.Gates et al., Superspace or One Thousand and One Lessons in Supersymmetry. The Benjamin/cummings publishing company inc. 1983.
3. D.V.Volkov and A.A.Zheltukhin, Nucl. Phys. **B335**, 723 (1990).
4. С.М.Латинский, Д.П.Сорокин, Письма в ЖЭТФ **53**, 177. (1991).