

СТАТИСТИЧЕСКИЕ СУММЫ В ТЕОРИИ СУПЕРСТРУН. РОД 2

A. Морозов, A. Переломов

Доказано зануление двухпетлевого вклада в статистическую сумму после суммирования по спинорным структурам.

Обращение в нуль статистических сумм гетеротической и суперсимметричной струн является необходимым условием десятимерной суперсимметрии и конечности этих теорий в рамках пертурбативного разложения. К сожалению, доказательство этого важнейшего свойства неизвестно на значительные трудности и до сих пор отсутствует. (Имеющиеся рассуждения весьма общего характера, см., например,¹, кажутся слишком неявными). Ранее² была высказана гипотеза, о том, что зануление вакуумной энергии обеспечивается в каждом порядке теории возмущений соответствующими тождествами Римана для тета-функций. Наша цель в этой статье – уточнить это утверждение и доказать его в двухпетлевом приближении.

1. Основным объектом, определяющим p -петлевые статистические суммы, является сумма по всем (четным и нечетным) θ -характеристикам e ³⁻⁵

$$\Phi = \sum_e \epsilon_e d\mu_e^{ss} \langle S_1 \dots S_{2p-2} \rangle, \quad (1)$$

где $d\mu_e^{ss} = \Lambda_0^{-5} \Lambda_2 \Lambda_{1/2}^5 [e] \Lambda_{3/2}^{-1} [e] = \det^{-5} \bar{\partial}_0 \det_e^5 \bar{\partial}_{1/2} \det \bar{\partial}_2 \det_e^{-1} \bar{\partial}_{3/2}$, $S_\alpha = \int_p \chi_\alpha (\psi \partial x + s_{ghost})$; $\alpha = 1 \dots 2p-2$; χ_α – нулевые моды поля гравитино.

P -петлевая статистическая сумма гетеротической струны получается умножением Φ на меру Мамфорда $d\mu_{bos}$, на модулярную форму веса $16 - p$ -петлевую тета-функцию решетки $\Gamma_8 \times \Gamma_8$ или Γ_{16} (см., например,³), на неголоморфный множитель $(\det N_1)^{-5}$, и интегрированием по пространству модулей M_p . В выражениях для амплитуд вершинные операторы вводятся, в частности, в коррелятор, стоящий в формуле (1). Для полного доказательства суперсимметрии и конечности теории необходимо рассмотреть суммы таких более громоздких корреляторов. Здесь мы не будем обсуждать амплитуды.

Вернемся к формулам (1). Знаковые множители $\epsilon_e = \pm 1$ могут быть определены, если задана некоторая нечетная θ -характеристика e_* . Тогда $\epsilon_e = \langle e_*, e \rangle$. Модулярно инвариантное скалярное произведение θ -характеристик $e_1 = [\frac{\delta_1}{\epsilon_1}]$ и $e_2 = [\frac{\delta_2}{\epsilon_2}]$ определено по правилу $\langle e_1, e_2 \rangle = (-)^{\delta_1 \epsilon_2 - \delta_2 \epsilon_1}$. Нулевые моды гравитино χ_α дуальны некоторому набору голоморфных 3/2-дифференциалов ζ_β : $\int_p \chi_\alpha \zeta_\beta = \delta_{\alpha\beta}$. Этот же набор 3/2-дифференциалов входит в определение⁶

$$\det \bar{\partial}_{3/2} = \frac{\int D\eta D\xi \prod_{\alpha=1}^{2p-2} \zeta_\alpha(Q_\alpha) \exp \int \eta \bar{\partial} \xi}{\det_{(\alpha\beta)} \zeta_\alpha(Q_\beta)}.$$

Появившийся в знаменателе детерминант сокращает зависимость от нормировки χ_α в (1).

Нулевые моды χ_α содержат еще произвол, связанный с калибровочными преобразованиями $\chi_\alpha \rightarrow \chi_\alpha + \bar{\delta}\epsilon_\alpha$, оставляющими χ_α дуальными набору $\{\zeta_\beta\}$. В произвольной калибровке χ_α выражение для Φ , по-видимому, не обращается в нуль до интегрирования по пространству модулей. При калибровочных преобразованиях подынтегральное выражение изменяется на полную производную по пространству модулей¹. Пользуясь калибровочным произволом, удобно выбрать χ_α в виде $\delta^{(2)}(z - Q_\alpha) \frac{dz}{dz^{1/2}}$, где Q_α – какие-то $2p - 2$ точки на римановой поверхности рода p S_p . При таком выборе χ_α выражение (1), по всей видимости, неотличимо от представления⁷, в котором вместо коррелятора $\langle S_1 \dots S_{2p-2} \rangle$ в (1) стоит $\langle \xi(Q_0) Q \xi(Q_1) \dots Q \xi(Q_{2p-2}) \rangle$ (ξ – скалярное поле, Q – BRST оператор). Мы покажем, ниже, что при удачном выборе χ_α сумма Φ обращается в нуль сама по себе (по крайней мере для $p = 2$).

2. Используя уже введенную выше нечетную несингулярную θ -характеристику e_* , можно сильно упростить выражение для $\Lambda_j = \det^{1/2} \bar{\partial}_0 \det_e \bar{\partial}_{j+1/2}$ и определить удобный базис χ_α . Характеристика e_* определяет $p - 1$ точку $R_1 \dots R_{p-1}$ на римановой поверхности S_p : двойные нули голоморфного 1-дифференциала $v_*^2 = \theta_* i \omega_i$. (Вообще, согласно теореме Римана $\theta_*(z_1 + \dots + z_{p-1} - R_1 - \dots - R_{p-1}) \equiv 0$ для всех $z_1 \dots z_{p-1}$ на S_p ; $z = \int^z \omega$ – отображение Якоби, $\omega_1 \dots \omega_p$ – канонические голоморфные 1-дифференциалы на S_p).

Как показано в^{6, 8}, если выбрать на S_p метрику Аракелова $|v_*|^4$, то

$$\Lambda_{3/2}[e] = \det^{1/2} \bar{\partial}_0 \det_e \bar{\partial}_{3/2} \sim \theta_e (\sum Q_\alpha - 2 \sum R_i) / \det \zeta_\alpha(Q_\beta). \quad (2)$$

Известен также ответ для $\det_e \bar{\partial}_{1/2}$ (см. (4)).

Рассмотрим прежде всего вклад полей материи ψ и x в коррелятор спин-токов $\langle S_1 \dots S_{2p-2} \rangle$:

$$\langle \psi \delta x(Q_1) \dots \psi \delta x(Q_{2p-2}) \rangle_e / \det_e [\zeta_\alpha(Q_\beta)]. \quad (3)$$

Детерминант в знаменателе связан с нормировкой нулевых мод χ_α :

$$\delta^{(2)}(z - Q_\alpha) \frac{d\bar{z}}{dz^{1/2}} = \sum_\beta \zeta_\alpha(Q_\beta) \chi_\beta(z).$$

Каждое поле ψ в (3) надо считать суммой двух полей $\psi = \tilde{\psi} + \tilde{\tilde{\psi}}$. Действие фермионов имеет вид $\int \tilde{\psi} \bar{\partial} \tilde{\psi}$ поэтому отличны от нуля только корреляторы с равным числом полей $\tilde{\psi}$ и $\tilde{\tilde{\psi}}$, причем

$$\begin{aligned} & \det^{1/2} \bar{\partial}_0 \det_e \bar{\partial}_{1/2} \langle \tilde{\psi}(x_1) \dots \tilde{\psi}(x_n) \tilde{\tilde{\psi}}(y_1) \dots \tilde{\tilde{\psi}}(y_n) \rangle_e = \\ &= \theta_e (x_1 + \dots + x_n - y_1 - \dots - y_n) \frac{\prod_{i < j}^n E(x_i, x_j) E(y_i, y_j)}{\prod_{i,j} E(x_i, y_j)} = \\ &= \theta_e(0) \det_{(ij)} \frac{\theta_e(x_i - y_j) / \theta_e(0)}{E(x_i, y_j)}; \end{aligned} \quad (4)$$

E – бидифференциал Прима⁹, $E(x, y) = \theta_*(x - y) / v_*(x) v_*(y)$. Эта формула справедлива для любой, не обязательно четной несингулярной характеристики e .

“Лоренцевы” значки μ у всех полей ψ^μ в (4) должны, естественно, совпадать ($\mu = 1 \dots 5$), так как комплексная размерность пространства-времени равна $10/2 = 5$). Коррелятор полей с различными значениями μ распадается в произведение корреляторов. То же относится и к корреляторам полей δx^μ . В соответствии с этим коррелятор (3) нужно представить в виде суммы по лоренцевым индексам. В каждом слагаемом $2p - 2$ операторов $\psi(Q_\alpha)$ разбиваются на пять групп в зависимости от значений μ :

$$\begin{aligned} \Lambda_{1/2}^5[e] \langle \psi \delta x(Q_1) \dots \psi \delta x(Q_{2p-2}) \rangle &\rightarrow \sum_{\text{разб.}} c_{\text{разб.}} \prod_{\mu=1}^5 \Lambda_{1/2}[e] \langle \psi^\mu(Q_{\mu 1}) \dots \psi^\mu(Q_{\mu n_\mu}) \rangle_e \\ &\langle \delta x^\mu(Q_{\mu 1}) \dots \delta x^\mu(Q_{\mu n_\mu}) \rangle. \end{aligned} \quad (5)$$

Здесь все числа n_μ четные, $\sum_{\mu=1}^5 n_\mu = 2p - 2$; $c_{\text{разб}}$ — комбинаторные множители, зависящие от размерности пространства-времени $d/2 = 5$. Каждый фермионный коррелятор в (5) содержит еще $2^{n_\mu-1}$ слагаемых, отличающихся разделением операторов ψ на $\tilde{\psi}$ и $\tilde{\bar{\psi}}$. Окончательное выражение для Φ сводится к следующей сумме по разбиениям точек Q_α на пары $(\tilde{Q}_i, \tilde{\bar{Q}}_i)$, $i = 1 \dots p-1$:

$$\Phi = \Lambda_2 \Lambda_0^{-5} \sum_{\text{разб}} F[\tilde{Q}_i, \tilde{\bar{Q}}_i] \sum_e \langle e_*, e \rangle \theta_e^{6-p} (0) \frac{\prod_{i=1}^{p-1} \theta_e (\tilde{Q}_i - \tilde{\bar{Q}}_i)}{\theta_e (\sum Q_\alpha - 2\sum R_i)} . \quad (6)$$

Функции $F[\tilde{Q}_i, \tilde{\bar{Q}}_i]$ не зависят от θ -характеристик; наряду с комбинаторными множителями в них входят комбинации бидифференциалов Прима, а также не аналитические по модулям вклады, содержащие минимую часть матрицы периодов, которые возникают из корреляторов полей ∂x .

3. В случае рода 2 имеется только одна точка R и только одна пара $(Q, \tilde{Q}) = (Q_1, Q_2)$. Сумма по характеристикам в (6) сводится к

$$A_{1|2} = \sum_e \langle e_*, e \rangle \theta_e^4 \frac{\theta_e (Q_1 - Q_2)}{\theta_e (Q_1 + Q_2 - 2R)} . \quad (7)$$

В нее дают вклад только четные несингулярные характеристики e (это остается справедливым для всех $p < 6$). Если выбрать $Q_2 = R$ то сумма (7) превратится в тождество Римана в форме $\sum_e^2 \langle e_*, e \rangle \theta_e^4 \equiv 0$.

Такой простой прием в случае родов $p > 2$ не срабатывает. Например, для $p=3$ имеются три различных разбиения четырех точек Q_α на пары и три различных суммы по характеристикам:

$$\begin{aligned} A_{12|34} &= \sum_e \langle e_*, e \rangle \theta_e^3 \theta_e (Q_1 - Q_2) \theta_e (Q_3 - Q_4) / \theta_e (Q_1 + Q_2 + Q_3 + Q_4 - 2R_1 - 2R_2) ; \\ A_{13|24} &= \sum_e \langle e_*, e \rangle \theta_e^3 \theta_e (Q_1 - Q_3) \theta_e (Q_2 - Q_4) / \theta_e (Q_1 + Q_2 + Q_3 + Q_4 - 2R_1 - 2R_2) ; \\ A_{14|23} &= \sum_e \langle e_*, e \rangle \theta_e^3 \theta_e (Q_1 - Q_4) \theta_e (Q_2 - Q_3) / \theta_e (Q_1 + Q_2 + Q_3 + Q_4 - 2R_1 - 2R_2) . \end{aligned} \quad (8)$$

Если положить $Q_3 = R_1$, а $Q_4 = R_2$, то зависимость от Q_1 и Q_2 сразу исчезает только из одной линейной комбинации этих выражений:

$$A_{13|24} / E_{13}E_{24} - A_{14|23} / E_{14}E_{23} = (E_{12}E_{34} / E_{13}E_{14}E_{23}E_{24}) \sum_e \langle e_*, e \rangle \theta_e^4 \equiv 0 .$$

Сами по себе все суммы A превращаются в тождества Римана, если совместить с R_1 и R_2 не две, а все четыре точки Q_α , например, $Q_1 = Q_3 = R_1$; $Q_2 = Q_4 = R_2$ (при этом $A_{12|34} = \sum_e \langle e_*, e \rangle \theta_e^2 \theta_e^2 (R_{12}) \equiv 0$ см (10)). Такое совмещение, однако, требует осторожности, поскольку функции $F[\tilde{Q}_i, \tilde{\bar{Q}}_i]$ в (6) имеют полюса при совпадении каких-либо двух точек Q_α . Как видно из (3), полюса эти не выше чем третьего порядка по каждой из переменных $\xi_1 = Q_1 - Q_3 = Q_1 - R_1$; $\xi_2 = Q_2 - Q_4 = Q_2 - R_2$. Поэтому зануление статистической суммы будет обеспечено, если каждая сумма A будет иметь нуль более высокого порядка по ξ_1 и ξ_2 . Если считать, что ξ_1 и ξ_2 одного порядка малости, $\xi_1, \xi_2 \sim \xi$, то это действительно так (для $p=3$). Чтобы убедиться в этом, надо воспользоваться тождеством Римана $\sum_e \langle e_*, e \rangle \theta_e^3 \theta_e(z) = 2^p \theta_*^4(z/2)$ (оно доказывается, например, способом, изложенным в ²), из которого следует, что

$$\sum_e \langle e_*, e \rangle \theta_e^3 \theta_e \left(\frac{R+\xi}{R} \vec{\omega} \right) \sim \theta_*^4 \left(\frac{1}{2} \frac{R+\xi}{R} \vec{\omega} \right) \sim \xi^{12} . \quad (9)$$

В последнем переходе надо учесть, что $\theta_{*,i} \omega'_i(R) = \theta_{*,i} \omega'_i(R) = 0$, поэтому $\theta_* \left(\frac{1}{2} \frac{R+\xi}{R} \vec{\omega} \right) \sim \xi^3$. (Отметим, что в силу теоремы Римана $\theta_* \left(\frac{R+\xi}{R} \vec{\omega} \right) \equiv 0$, но нам требуется θ -функция от половинного аргумента, поэтому вместо тождественного нуля имеется только малость по ξ . К сожалению порядок этой малости не зависит от p , поэтому одно это рассуждение в

случае $p > 3$ недостаточно). Еще одно тождество, нужное в случае

$$A_{12|34} : \sum_e \langle e_*, e \rangle \theta_e^2 \theta_e (\mathbf{R}_{12}) \vec{\theta}_e (\mathbf{R}_{12} + \vec{\xi}) = 2^p \theta_*^2 (\vec{\xi}/2) \theta_*^2 (\mathbf{R}_{12} + \vec{\xi}/2) \sim \xi^{10}. \quad (10)$$

К сожалению, даже для $p=3$ ситуация при произвольном соотношении между ξ_1 и ξ_2 более сложная. С ростом рода трудности усугубляются.

4. Коррелятор духовых спин-токов в (1) является аналитической функцией на пространстве модулей, но значительно более сложной, чем фермионные корреляторы. Он выражается через θ -функции от различных комбинаций Q_α и их логарифмические производные. Конкретное выражение в случае рода 2 содержит, например, в ^{10, 11}. Даже для $p=2$ духовый коррелятор, видимо, не зануляется, если просто положить $Q_2 = R$, а Q_1 оставить произвольным. Соответствующий вклад обращается в нуль только если устремить $Q_1 \rightarrow R$. При этом вычеты во всех полюсах $\xi^{-3}, \xi^{-2}, \xi^{-1}, \xi^0$ зануляются в силу соотношения (9) (теперь речь идет о $p=2$). Из соотношений типа (10) следует, что нулевой ответ получится также, если устремить Q_1 не к R , а к любой другой из шести точек ветвления на гиперэллиптической поверхности рода 2. (Это было проверено в ¹⁰ явным и весьма трудоемким вычислением в гиперэллиптических координатах. По поводу вычислений в этих координатах см. также ¹¹).

5. Не вполне ясно, в какой мере можно обобщить приведенные выше рассуждения на случай высших родов. Особого внимания заслуживают суммы типа A (как видно из (4), в сумму (6) они входят в таких комбинациях, что сингулярность при $\theta_e(0)=0$ (для $p>6$ отсутствует). Мы постарались выделить причины резкого упрощения формул для статистической суммы в случае $p=2$. Нам представляется, что для зануления статсумм до интегрирования по пространству модулей во всяком случае необходимо выбирать χ_α локализованными в точках R_i (в гиперэллиптическом случае, видимо, можно пользоваться и другими точками ветвления ^{10, 11}).

Подчеркнем, что представление (1) статистической суммы в терминах пространства четных (а не супер-) модулей явно нарушает модулярную инвариантность введением неинвариантных нулевых мод χ_α . Наши итоговые формулы зависят от выбора нечетной θ -характеристики e_* , и инвариантны относительно модулярных преобразований, не изменяющих e_* . Это достигнуто использованием в трех различных местах — при определении знаков ϵ_e , детерминантов $\det \bar{\delta}$ и $(-1/2, 1)$ -дифференциалов χ_α — одной и той же нечетной характеристики. В результате происходит значительное упрощение формул, а вместо производной по координатам пространства модулей получается тождественный нуль. (Видимо, это может быть интерпретировано как устранение каких-то аномалий).

Стоит обратить внимание на то, что коррелятор полей $d\chi$ в (3) не является голоморфным на пространстве модулей — содержит мнимую часть матрицы периодов. Истинный смысл этого обстоятельства прояснится, по-видимому, когда удастся лучше понять смысл производных по координатам пространства модулей, и то, каким образом отличаются друг от друга различные представления для статистических сумм и амплитуд. По причине неголоморфности требует определенного пересмотра предложение ³ использовать данные о модулярных формах для обоснования зануления статсумм. (Одна из попыток реализовать это предложение предпринята в ¹²).

Следует отметить, эта работа возникла из попыток понять смысл обнаруженных недавно ^{10, 13} тождеств, обеспечивающих зануление определенных вкладов в гиперэллиптические статсуммы в теории суперструн. Они были первоначально записаны в терминах точек ветвления, а не θ -функций.

Мы признательны Л.Алварецу-Гоме, Э.Гаве, В.Книжнику, М.Ольшанецкому, М.Пескину, А.Рослому и В.Шокурову за обсуждения, а также М.Бонини, Р.Йенго, Д.Монтано и М.Пескину, приславшим нам свои работы о суперструнных статистических суммах.

¹⁾ Оно пропорционально $\frac{\theta_e^5 \theta_e (2Q_2 - 2R)}{\theta_e^2 (Q_1 + Q_2 - 2R)}$ [$\partial_i \ln \theta_e^2 (2Q_2 - 2R) \omega_i (Q_1) + e$ — независимые члены].

Литература

1. Verlinde E., Verlinde H. Preprint LPTENS-39, 1986.
2. Морозов А., Переломов А. Письма в ЖЭТФ, 1986, 44, 157; Phys. Lett., 1987, 183B, 296.
3. Белавин А., Книжник В. ЖЭТФ, 1986, 91, 364.
4. Knizhnik V. Phys. Lett., 1986, 178B, 21.
5. Bonini M., Jengo R. Preprint TRIEST-11 EP, 1987.
6. Knizhnik V. Phys. Lett., 1986, 178B, 21.
7. Martinec E. Nucl. Phys., 1987, B281, 157.
8. Alvarez-Gaume L., Bost J.-B., Moore G., Nelson P., Vafa C. Phys. Lett., 1986, 178B, 41.
9. Fay J.D. Theta Functions on Riemann Surfaces; Springer, 1973; Mumford D. Tata Lectures on Theta; Birkhauser, 1983.
10. Книжник В. Письма в ЖЭТФ, 1987, 46, 8.
11. Montano D. Preprint SLAC-4319, 1987.
12. Moore G., Harris J., Nelson P., Singer I. Phys. Lett., 1986, 178B, 167.
13. Morozov A. Preprint ITEP-69, 1987.

Институт теоретической
и экспериментальной физики

Поступила в редакцию
25 июня 1987 г.