



Math-Net.Ru

All Russian mathematical portal

B. M. Barbashov, V. V. Nesterenko, A. M. Chervyakov,
Reduction in the model of a relativistic string for arbitrary
dimension of Minkowski space,
TMF, 1984, Volume 59, Number 2, 209–219

<https://www.mathnet.ru/eng/tmf4823>

Use of the all-Russian mathematical portal Math-Net.Ru implies that you have read
and agreed to these terms of use

<https://www.mathnet.ru/eng/agreement>

Download details:

IP: 18.97.14.81

April 25, 2025, 09:18:49



РЕДУКЦИЯ В МОДЕЛИ РЕЛЯТИВИСТСКОЙ СТРУНЫ ДЛЯ ПРОИЗВОЛЬНОЙ РАЗМЕРНОСТИ ПРОСТРАНСТВА МИНКОВСКОГО

Барбашов Б. М., Нестеренко В. В., Червяков А. М.

Показано, что уравнения, описывающие динамику классической релятивистской струны в d -мерном пространстве-времени, сводятся к системе $(d-2)$ -нелинейных дифференциальных уравнений в частных производных. Эти уравнения определяют вложение двумерной минимальной поверхности в d -мерное псевдоевклидово пространство. Рассмотрены две калибровки, используемые в теории струны: времениподобная калибровка и релятивистски-инвариантная.

ВВЕДЕНИЕ

В серии работ [1–5] динамика релятивистской струны изучалась с точки зрения внутренней геометрии минимальных поверхностей в пространстве Минковского E_{d-1}^1 . Основой такого подхода является рассмотрение ориентированного подвижного репера на мировой поверхности струны в главном расслоении $SO(1, d-1)$ над многообразием Грассмана $G(1, 1; d-2)$ с группой $SO(1, 1) \times SO(d-2)$. Изменение репера при движении его начала по поверхности струны задается с помощью дифференциальных форм в главном расслоении парой линейных уравнений. Условия их интегрируемости (уравнения вложения Гаусса, Петерсона — Кодацци и Риччи) рассматриваются в данном подходе как динамические уравнения. Если мировая поверхность релятивистской струны вложена в пространство Минковского E_2^1 , уравнения Гаусса и Петерсона — Кодацци в релятивистски-инвариантной калибровке сводятся к одному нелинейному уравнению Лиувилля [1–3]. В настоящее время получены и решены системы нелинейных уравнений для струны в E_3^1 и E_4^1 пространствах Минковского [4–5]. Однако при увеличении размерности d объемлющего пространства, число уравнений в системе Гаусса — Петерсона — Кодацци — Риччи возрастает как $d^2/2$, причем число неизвестных функций превышает число уравнений. Поэтому в геометрическом подходе возникает проблема сокращения как динамических переменных, так и уравнений до $(d-2)$ существенных физических степеней свободы струны.

В настоящей статье эта проблема решается для различных калибровочных условий, используемых в теории релятивистской струны [6]. Отправным пунктом нашей работы являются результаты исследований [7–10] по редукции n -полей на вещественных сферах произвольной размерности. В статьях [7–8] с помощью пары Лакса для n -поля получена пара уравнений Риккати для инвариантов полевых переменных по отно-

шению к группе киральной симметрии, а затем найдено представление, в котором эти уравнения линеаризуются. В статье [10] показано, что обе пары Лакса калибровочно-эквивалентны в смысле работы [11]. Отметим, что в рамках геометрического подхода к теории n -поля пару линейных уравнений можно построить с помощью метода подвижного репера. Более того она совпадает с парой Лакса, полученной в работе [8], если дифференциальные формы принимают значения в Z_2 -градуированном главном расслоении с калибровочной группой, перемешивающей касательное и нормальное пространства к рассматриваемой поверхности. Факторизация по этой калибровочной группе аналогично статье [9] приводит к редуцированной системе нелинейных уравнений. С технической точки зрения метод подвижного репера является более экономным, хотя свойство калибровочной эквивалентности с исходной киральной моделью прослеживается менее явно [12]. В применении к модели релятивистской струны описанная процедура состоит в выделении калибровочной группы, перемешивающей касательное и нормальное пространства к ее мировой поверхности и факторизации чисто калибровочных степеней свободы.

1. РЕДУКЦИЯ В КАЛИБРОВКЕ $x^0(\tau, \sigma) = \tau$

В этой калибровке мировая поверхность релятивистской струны $x^\mu(\tau, \sigma)$ в пространстве Минковского E_{d-1}^1 описывается $(d-1)$ -мерным евклидовым вектором $x^i(\tau, \sigma) \in E_{d-1}$, $i=1, 2, \dots, d-1$. Уравнения движения и дополнительные условия имеют вид [6]

$$(1.1) \quad \ddot{x}_i - x_i'' = 0,$$

$$(1.2) \quad (\dot{x} \pm x')^2 = 1,$$

где $\dot{x}^i = \partial x^i / \partial t$, $x'^i = \partial x^i / \partial \sigma$, $x^0 = t = \tau$. Согласно (1.2) метрический тензор на мировой поверхности струны можно выбрать в виде

$$(1.3) \quad g_{11} = \dot{x}^2 = \cos^2 \frac{\theta}{2}, \quad g_{22} = x'^2 = \sin^2 \frac{\theta}{2}, \quad g_{12} = \dot{x}x' = 0.$$

В дальнейшем удобно перейти к конусным координатам $\xi = (t + \sigma)/2$, $\eta = (t - \sigma)/2$, в которых уравнения (1.1) – (1.3) записываются так:

$$(1.4) \quad x_{\xi\eta}^i = 0,$$

$$(1.5) \quad x_\xi^2 = x_\eta^2 = 1,$$

$$(1.6) \quad (x_\xi x_\eta) = \dot{x}^2 - x'^2 = \cos \theta.$$

Уравнения движения (1.4) и дополнительные условия (1.5), (1.6) описывают динамику релятивистской струны в обычном подходе в калибровке $x^0(\tau, \sigma) = \tau$.

Теперь перейдем к рассмотрению геометрического подхода. В каждой точке мировой поверхности струны с метрикой (1.6) построим подвижный ортонормированный репер, образованный двумя касательными векторами $e_1^i = x_\xi^i$, $e_2^i = (x_\eta^i - \cos \theta \cdot x_\xi^i) / \sin \theta$ и $(d-3)$ единичными нормальными $e_\alpha^i =$

$$= \eta^\alpha, \quad \alpha=3, 4, \dots, d-1,$$

$$(1.7) \quad e_i = \left\{ x_{\xi_i}, \frac{x_\eta - \cos \theta \cdot x_{\xi_i}}{\sin \theta}, \eta_\alpha \right\}, \quad e_i^k e_{kj} = \delta_{ij}.$$

Изменение репера $\{e_i^k\}$ при движении радиус-вектора $x^i(\xi, \eta)$ по поверхности струны задается следующими линейными дифференциальными уравнениями:

$$(1.8) \quad e_{i\xi}^k = \Omega_i^{1j} e_j^k, \quad e_{i\eta}^k = \Omega_i^{2j} e_j^k, \quad i, j, k=1, 2, \dots, d-1.$$

Здесь матрицы Ω^1 и Ω^2 принимают значения в алгебре Ли компактной группы $SO(d-1)$ и с учетом (1.4)–(1.6) записываются так:

$$(1.9) \quad \Omega^1 = \left(\begin{array}{cc|c} 0 & -\theta_\xi & b_\alpha^+ \\ \theta_\xi & 0 & -\text{ctg } \theta \cdot b_\alpha^+ \\ \hline -\tilde{b}_\alpha^+ & \text{ctg } \theta \cdot \tilde{b}_\alpha^+ & \underbrace{v_{\alpha\beta}^+}_{d-3} \end{array} \right)_{d-3},$$

$$\Omega^2 = \left(\begin{array}{cc|c} 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & (\sin \theta)^{-1} b_\alpha^- \\ \hline 0 & -(\sin \theta)^{-1} \tilde{b}_\alpha^- & \underbrace{v_{\alpha\beta}^-}_{d-3} \end{array} \right)_{d-3},$$

где $b_\alpha^\pm = (\eta_\alpha x_{\xi_i})$ – коэффициенты второй квадратичной формы мировой поверхности струны, волна сверху означает транспонирование, $v_{\alpha\beta}^\pm = (\eta_\alpha x_{\xi_i} \quad \eta_\beta) = -v_{\alpha\beta}^\pm$ – вектора кручения, $\alpha, \beta=3, 4, \dots, d-1$. Из (1.9) следует, что алгебра Ли группы $SO(d-1)$ имеет Z_2 -градуировку

$$so(d-1) = so(2) \times so(d-3) \oplus \frac{so(d-1)}{so(2) \times so(d-3)}$$

с группой изотропии $SO(2) \times SO(d-3)$, не перемешивающей касательное $\{e_1, e_2\}$ и нормальное $\{\eta_\alpha\}$ пространства мировой поверхности струны в данной точке.

Условия интегрируемости (1.8) представляют собой уравнения вложения Гаусса, Петерсона – Кодацци и Риччи

$$(1.10) \quad \Omega_\eta^1 - \Omega_\xi^2 + [\Omega^1, \Omega^2] = 0.$$

Если мировая поверхность струны с метрикой (1.6) вложена в евклидово пространство E_{d-1} , система (1.10) принимает вид

$$(1.11) \quad \theta_{\xi\eta} + (\sin \theta)^{-1} \sum_{\alpha=3}^{d-1} b_\alpha^+ b_\alpha^- = 0,$$

$$b_{\alpha\eta}^+ = \theta_\xi (\sin \theta)^{-1} b_\alpha^- + \sum_{\beta=3}^{d-1} v_{\alpha\beta}^- b_\beta^+,$$

$$b_{\alpha\xi}^- = \theta_\eta (\sin \theta)^{-1} b_\alpha^+ + \sum_{\beta=3}^{d-1} v_{\alpha\beta}^+ b_\beta^-,$$

$$v_{\alpha\beta\eta}^+ - v_{\alpha\beta\xi}^- + \sum_{\tau=3}^{d-1} (v_{\alpha\tau}^+ v_{\tau\beta}^- - v_{\alpha\tau}^- v_{\tau\beta}^+) + \frac{\cos \theta}{\sin^2 \theta} (b_\alpha^+ b_\beta^- - b_\alpha^- b_\beta^+) = 0,$$

$$\alpha, \beta = 3, 4, \dots, d-1.$$

Уравнения вложения (1.11) образуют систему $1+2(d-3)+(d-3)(d-4)/2$ уравнений с $1+2(d-3)+(d-3)(d-4)$ неизвестными функциями θ , b_α^\pm , $v_{\alpha\beta}^\pm$, $\alpha, \beta = 3, \dots, d-1$. Такая неопределенность системы (1.10) связана с ее калибровочной инвариантностью по отношению к группе преобразований $SO(d-3)$ в нормальном пространстве к поверхности струны, соответствующей свободе выбора векторов η_α^i , $\alpha = 3, 4, \dots, d-1$. При переходе от репера $\{e_i^k\}$ к новому реперу $\{\bar{e}_i^k\}$:

$$(1.12) \quad e_i^k = F_i^j \bar{e}_j^k,$$

матрицы Ω^1 и Ω^2 преобразуются следующим образом:

$$(1.13) \quad \bar{\Omega}^1 = F^T \Omega^1 F + F_\xi^T F, \quad \bar{\Omega}^2 = F^T \Omega^2 F + F_\eta^T F,$$

где F — ортогональная матрица из группы $SO(d-3)$. Соответствующим выбором F систему (1.11) можно доопределить, при этом число входящих в нее уравнений не изменится. В калибровке $x^0(\tau, \sigma) = \tau$ и $d=4$ это число сокращалось за счет интегрирования уравнений Петерсона — Кодацци [5]. Оказывается, что аналогичное интегрирование можно провести и в d -мерном объемлющем пространстве. Чтобы увидеть эту возможность, перегруппируем уравнения (1.11) следующим образом. Определим «коэффициенты второй квадратичной формы»

$$(1.14) \quad b_2^+ \equiv (\eta_2 x_{\xi\xi}) = -\theta_\xi, \quad b_2^- \equiv (\eta_2 x_{\eta\eta}) = \theta_\eta \cdot \cos \theta$$

и «вектора кручения»

$$(1.15) \quad v_{2\alpha}^+ \equiv (\eta_{2\xi} \eta_\alpha) = -\text{ctg} \theta \cdot b_\alpha^+,$$

$$v_{2\alpha}^- \equiv (\eta_{2\eta} \eta_\alpha) = (\sin \theta)^{-1} b_\alpha^-, \quad \alpha = 3, \dots, d-1,$$

связанные с вектором $\eta_2 \equiv e_2 = (x_\eta - \cos \theta \cdot x_\xi) / \sin \theta$, касательным к мировой поверхности струны в каждой точке. С учетом (1.14), (1.15) матрицы (1.9) принимают вид

$$(1.16) \quad \Omega^1 = \left| \begin{array}{c|c} 0 & b_\alpha^+ \\ \hline -\delta_\alpha^+ & \underbrace{v_{\alpha\beta}^+}_{d-2} \end{array} \right|_{d-2}, \quad \Omega^2 = \left| \begin{array}{c|c} 0 & 0 \\ \hline 0 & \underbrace{v_{\alpha\beta}^-}_{d-2} \end{array} \right|_{d-2}.$$

Теперь рассмотрим следующую Z_2 -градуировку алгебры Ли группы $SO(d-1)$:

$$(1.17) \quad so(d-1) = \frac{so(d-1)}{so(d-2)} \oplus so(d-2).$$

Подгруппа $SO(d-2)$ перемешивает касательное и нормальное пространства мировой поверхности релятивистской струны. Уравнения вложения

(1.10) с матрицами (1.16) записываются так:

$$(1.18) \quad b_{\alpha\eta}^+ = \sum_{\beta=2}^{d-1} v_{\alpha\beta}^- b_{\beta}^+,$$

$$v_{\alpha\beta\eta}^+ - v_{\alpha\beta\xi}^- + \sum_{\gamma=2}^{d-1} (v_{\alpha\gamma}^+ v_{\gamma\beta}^- - v_{\alpha\gamma}^- v_{\gamma\beta}^+) = 0,$$

$$\alpha, \beta = 2, 3, \dots, d-1,$$

где коэффициенты второй квадратичной формы b_{α}^+ выражаются через вектора кручения $v_{2\alpha}^+$ согласно (1.14), (1.15) следующим образом:

$$(1.19) \quad b_{\alpha}^+ = -\theta_{\xi} \delta_{2\alpha} - \operatorname{tg} \theta \cdot v_{2\alpha}^+, \quad \alpha = 2, 3, \dots, d-1.$$

Уравнения, записанные во второй строке в (1.18), легко интегрируются [13]. Для этого совершим преобразование (1.12), (1.13) с ортогональной матрицей F из группы $SO(d-2)$ и положим $\bar{v}_{\alpha\beta}^{\pm} = 0$. Такой выбор можно сделать всегда, определяя F из условий

$$(1.20) \quad v^+ = F_{\xi} F^T, \quad v^- = F_{\eta} F^T.$$

В калибровке (1.20) с учетом соотношений (1.19) уравнения вложения (1.18) сводятся к системе $(d-2)$ нелинейных уравнений для $(d-2)$ независимых функций $\theta(\xi, \eta)$, $f_{\alpha}(\xi, \eta) = F_{2\alpha}$, $\alpha = 2, 3, \dots, d-1$:

$$(1.21) \quad \theta_{\xi\eta} f^{\alpha} + \theta_{\xi} f_{\eta}^{\alpha} + \frac{\theta_{\eta}}{\cos^2 \theta} f_{\xi}^{\alpha} + \operatorname{tg} \theta \cdot f_{\xi\eta}^{\alpha} = 0, \quad f_{\alpha} f^{\alpha} = 1.$$

С помощью подстановки $\varphi^{\alpha}(\xi, \eta) = \sin \theta \cdot f^{\alpha}$, указанной в работе [9], уравнения (1.21) принимают вид

$$(1.22) \quad \partial_{\eta} \left(\frac{\varphi_{\xi}^{\alpha}}{\sqrt{1 - \|\varphi\|^2}} \right) = 0,$$

$$\alpha = 2, 3, \dots, d-1.$$

Интересно отметить, что система (1.22) отличается от известных уравнений Полмайера — Ререна в теории n -поля [9] отсутствием в правой части слагаемого $\sqrt{1 - \|\varphi\|^2} \varphi^{\alpha}$. По своему построению уравнения (1.22) являются условиями интегрируемости пары линейных уравнений

$$(1.23) \quad e_{i\xi} = -\frac{\varphi_{\xi}^{\alpha} e_{\alpha}}{\sqrt{1 - \|\varphi\|^2}}, \quad e_{i\eta} = 0,$$

$$e_{\alpha\xi} = \frac{\varphi_{\xi}^{\alpha}}{\sqrt{1 - \|\varphi\|^2}} e_1, \quad e_{\alpha\eta} = 0, \quad \alpha = 2, \dots, d-1.$$

Если размерность объемлющего пространства $d=3, 4$, система (1.22) дает нелинейные уравнения, ранее полученные в работе [5].

Таким образом, в калибровке $x^0(\tau, \sigma) = \tau$ динамика релятивистской струны, мировая поверхность которой вложена в d -мерное пространство Минковского E_{d-1}^1 , сводится к системе нелинейных уравнений (1.22).

2. РЕДУКЦИЯ В РЕЛЯТИВИСТСКИ-ИНВАРИАНТНОЙ КАЛИБРОВКЕ

В теории релятивистской струны, помимо калибровки $x^0(\tau, \sigma) = \tau$, представляют интерес и другие дополнительные условия. Пусть по-прежнему $x^\mu(\tau, \sigma)$, $\mu=0, 1, \dots, d-1$, — параметрическое задание мировой поверхности струны, движущейся в d -мерном плоском псевдоевклидовом пространстве E_{d-1}^1 . Не теряя общности, уравнения, определяющие координаты струны,

$$(2.1) \quad \dot{x}^\mu - x''^\mu = 0,$$

$$(2.2) \quad \dot{x}^2 = -x'^2 = \lambda(\tau, \sigma), \quad \dot{x}x' = 0$$

можно дополнить следующими нелинейными релятивистски-инвариантными условиями [3–5]:

$$(2.3) \quad (\dot{x} \pm x')^2 = q^2,$$

где q^2 — произвольная положительная константа. В конусных переменных $\xi = (\tau + \sigma)/\sqrt{2}$, $\eta = (\tau - \sigma)/\sqrt{2}$ система уравнений (2.1)–(2.3) принимает вид

$$(2.4) \quad x_{\xi\eta}^\mu = 0,$$

$$(2.5) \quad x_\xi^2 = x_\eta^2 = 0, \quad (x_\xi x_\eta) = 1/2(\dot{x}^2 - x'^2) = \lambda,$$

$$(2.6) \quad x_{\xi\xi}^2 = -q^2 = x_{\eta\eta}^2.$$

Решение $x^\mu(\xi, \eta)$ задачи (2.4)–(2.6), зависящее от $2(d-2)$ произвольных функций одной переменной, было получено в работе [3].

Перейдем теперь к рассмотрению геометрического подхода, в котором мировая поверхность струны с метрикой (2.5) описывается набором переменных λ , b_α^\pm , $v_{\alpha\beta}^\pm$, $\alpha, \beta=2, 3, \dots, d-1$, удовлетворяющих условиям (2.4), (2.6) и уравнениям вложения Гаусса — Петерсона — Кодацци — Риччи. Для этого построим подвижный ортонормированный репер в главном расслоении $SO(1, d-1)$, образованный двумя касательными к поверхности струны векторами $e_0^\mu = x_\xi^\mu + x_\eta^\mu/2\lambda$, $e_1^\mu = x_\xi^\mu - x_\eta^\mu/2\lambda$ и $(d-2)$ единичными нормальными η_α^μ , $\alpha=2, 3, \dots, d-1$,

$$(2.7) \quad e_\nu = \left\{ x_\xi + \frac{x_\eta}{2\lambda}, x_\xi - \frac{x_\eta}{2\lambda}, \eta_\alpha \right\}, \quad e_\nu^\mu e_{\mu\sigma} = \eta_{\nu\sigma},$$

где $\eta_{\nu\sigma}$ — метрика пространства E_{d-1}^1 с сигнатурой $\eta_{\nu\sigma} = \text{diag}(1, -1, \dots, -1)$. Матрицы Ω^j , $j=1, 2$, описывающие локальное изменение репера (2.7), принимают значения в алгебре Ли псевдоортогональной группы $SO(1, d-1)$

$$(2.8) \quad \Omega^1 = \left\{ \begin{array}{cc|c} 0 & \lambda_\xi/\lambda & -b_\alpha^+ \\ \lambda_\xi/\lambda & 0 & -b_\alpha^+ \\ \hline -\delta_\alpha^+ & \delta_\alpha^+ & \underbrace{-v_{\alpha\beta}^+}_{d-2} \end{array} \right\}_{d-2}$$

$$\Omega^2 = \left(\begin{array}{cc|c} 0 & 0 & -b_{\alpha}^{+}/2\lambda \\ 0 & 0 & b_{\alpha}^{-}/2\lambda \\ \hline -\bar{b}_{\alpha}^{-}/2\lambda & -\bar{b}_{\alpha}^{-}/2\lambda & \underbrace{-v_{\alpha\beta}^{-}}_{d-2} \end{array} \right)_{d-2},$$

причем коэффициенты второй квадратичной формы b_{α}^{\pm} , $\alpha=2, 3, \dots, d-1$, в силу (2.6) подчиняются следующим условиям:

$$(2.9) \quad \sum_{\alpha=2}^{d-1} (b_{\alpha}^{+})^2 = q^2 = \sum_{\alpha=2}^{d-1} (b_{\alpha}^{-})^2.$$

Таким образом, задано главное расслоение $SO(1, d-1)$ над многообразием Грассмана $G(1, 1; d-2)$ с группой $SO(1, 1) \times SO(d-2)$.

Условия интегрируемости (4.10) с матрицами (2.8) представляют собой уравнения вложения Гаусса

$$(2.10) \quad (\ln \lambda)_{;\eta} + \frac{1}{\lambda} \sum_{\alpha=2}^{d-1} b_{\alpha}^{+} b_{\alpha}^{-} = 0,$$

Петерсона — Кодацци

$$(2.11) \quad b_{\alpha\eta}^{+} + \sum_{\beta=2}^{d-1} v_{\alpha\beta}^{-} b_{\beta}^{+} = 0, \quad b_{\alpha\xi}^{-} + \sum_{\beta=2}^{d-1} v_{\alpha\beta}^{+} b_{\beta}^{-} = 0$$

и Риччи

$$(2.12) \quad v_{\alpha\beta\eta}^{+} - v_{\alpha\beta\xi}^{-} + \sum_{\gamma=2}^{d-1} (v_{\alpha\gamma}^{+} v_{\gamma\beta}^{-} - v_{\alpha\gamma}^{-} v_{\gamma\beta}^{+}) - \frac{1}{\lambda} (b_{\alpha}^{+} b_{\beta}^{-} - b_{\alpha}^{-} b_{\beta}^{+}) = 0,$$

$$\alpha, \beta = 2, 3, \dots, d-1.$$

В системе (2.10)–(2.12) число неизвестных функций λ , b_{α}^{\pm} , $v_{\alpha\beta}^{\pm}$, $\alpha, \beta = 2, 3, \dots, d-1$, превосходит число уравнений, причем разница составляет $(d-2)(d-3)/2$. Такая неопределенность связана с калибровочной инвариантностью уравнений (2.10)–(2.12) по отношению к группе преобразований $SO(d-2)$ в нормальном пространстве к поверхности струны, соответствующей свободе выбора нормалей η_{α}^{μ} , $\alpha=2, 3, \dots, d-1$. Этим калибровочным произволом можно воспользоваться и частично доопределить систему (2.10)–(2.12) следующим образом [5]. С помощью группы поворотов плоскости $SO(2)$ направим две нормали η_2^{μ} и η_3^{μ} к мировой поверхности струны по взаимноортогональным векторам $\dot{x} = (x_{;\xi} + x_{;\eta})/2$ и $\dot{x}' = 1/2(x_{;\xi} - x_{;\eta})$, соответственно. Тогда, разрешая условия (2.9), получим

$$(2.13) \quad b_2^{+} = b_2^{-} = q \cdot \cos \frac{\theta}{2}, \quad b_3^{+} = -b_3^{-} = q \cdot \sin \frac{\theta}{2}, \quad b_{\alpha}^{\pm} = 0, \\ \alpha = 4, 5, \dots, d-1.$$

Чтобы удовлетворить уравнениям Петерсона — Кодацци (2.11), можно

ПОЛОЖИТЬ

$$(2.14) \quad \begin{aligned} v_{2\alpha}^+ &= \frac{1}{2} c_{\alpha}^+ \left(\cos \frac{\theta}{2} \right)^{-1}, & v_{2\alpha}^- &= \frac{1}{2} c_{\alpha}^- \left(\cos \frac{\theta}{2} \right)^{-1}, \\ v_{3\alpha}^+ &= \frac{1}{2} c_{\alpha}^+ \left(\sin \frac{\theta}{2} \right)^{-1}, & v_{3\alpha}^- &= \frac{-1}{2} c_{\alpha}^- \left(\sin \frac{\theta}{2} \right)^{-1}, \\ \alpha &= 4, 5, \dots, d-1, \end{aligned}$$

где $c_{\alpha}^+ = \eta_{\alpha} \eta_{+\xi}$, $c_{\alpha}^- = \eta_{\alpha} \eta_{-\eta}$, $\alpha = 4, \dots, d-1$, — коэффициенты второй квадратичной формы двумерной поверхности нормальной к мировой поверхности релятивистской струны, $\eta_{\pm} = \cos \frac{\theta}{2} \eta_{\pm} \pm \sin \frac{\theta}{2} \eta_{\pm}$ — касательные вектора в каждой точке этой поверхности, $\eta_{\pm}^2 = -1$, $(\eta_+ \eta_-) = -\cos \theta$.

С учетом (2.13), (2.14), уравнение Гаусса (2.10) записывается следующим образом:

$$(2.15) \quad (\ln \lambda)_{\xi\eta} + \frac{q^2}{\lambda} \cos \theta = 0,$$

а уравнения Риччи (2.12) принимают вид

$$(2.16) \quad \theta_{\xi\eta} + (\sin \theta)^{-1} \sum_{\alpha=4}^{d-1} c_{\alpha}^+ c_{\alpha}^- - \frac{q^2}{\lambda} \sin \theta = 0,$$

$$c_{\alpha\eta}^+ = \theta_{\xi} (\sin \theta)^{-1} c_{\alpha}^- - \sum_{\beta=4}^{d-1} v_{\alpha\beta}^- c_{\beta}^+,$$

$$c_{\alpha\xi}^- = \theta_{\eta} (\sin \theta)^{-1} c_{\alpha}^+ - \sum_{\beta=4}^{d-1} v_{\alpha\beta}^+ c_{\beta}^-,$$

$$v_{\alpha\beta\eta}^+ - v_{\alpha\beta\xi}^- - \sum_{\gamma=4}^{d-1} (v_{\alpha\gamma}^+ v_{\gamma\beta}^- - v_{\alpha\gamma}^- v_{\gamma\beta}^+) -$$

$$- (\cos \theta / \sin^2 \theta) (c_{\alpha}^+ c_{\beta}^- - c_{\alpha}^- c_{\beta}^+) = 0, \quad \alpha, \beta = 4, \dots, d-1.$$

Отметим, что система (2.16) с точностью до члена $\frac{q^2}{\lambda} \sin \theta$ в первом уравнении замечательным образом совпадает с уравнениями вложения Гаусса — Петерсона — Кодацци — Риччи (1.11), полученным в калибровке $x^0(\tau, \sigma) = \tau$.

При переходе от уравнений (2.10) — (2.12) к системе (2.15) — (2.16), мы перешли от репера (2.7) к новому реперу

$$(2.17) \quad e_{\nu} = \left\{ x_{\xi} + \frac{x_{\eta}}{2\lambda}, x_{\xi} - \frac{x_{\eta}}{2\lambda}, \eta_+, \frac{\eta_- - \cos \theta \cdot \eta_+}{\sin \theta}, \eta_{\alpha} \right\}$$

в главном расслоении $SO(1, 1) \times SO(d-2)$. Матрицы Ω^j , $j=1, 2$, описывающие локальное изменение репера (2.17), принимают значения в Z_2 -гра-

дуированной алгебре Ли группы $SO(1, 1) \times SO(d-2)$:

$$(2.18) \quad \Omega^1 = \left(\begin{array}{cccc|c} 0 & \frac{\lambda_\xi}{\lambda} & -q & 0 & 0 \\ \frac{\lambda_\xi}{\lambda} & 0 & -q & 0 & 0 \\ -q & q & 0 & -\theta_\xi & -c_{\alpha^+} \\ 0 & 0 & \theta_\xi & 0 & \text{ctg } \theta \cdot c_{\alpha^+} \\ \hline 0 & 0 & \bar{c}_{\alpha^+} & -\text{ctg } \theta \cdot \bar{c}_{\alpha^+} & \underbrace{-v_{\alpha\beta}^+}_{d-4} \end{array} \right) \Bigg\}^{d-4}$$

$$\Omega^2 = \left(\begin{array}{cccc|c} 0 & 0 & -\frac{q \cdot \cos \theta}{2\lambda} & -\frac{q \cdot \sin \theta}{2\lambda} & 0 \\ 0 & 0 & \frac{q \cdot \cos \theta}{2\lambda} & \frac{q \cdot \sin \theta}{2\lambda} & 0 \\ -\frac{q \cdot \cos \theta}{2\lambda} & -\frac{q \cdot \cos \theta}{2\lambda} & 0 & 0 & 0 \\ -\frac{q \cdot \sin \theta}{2\lambda} & -\frac{q \cdot \sin \theta}{2\lambda} & 0 & 0 & -(\sin \theta)^{-1} c_{\alpha^-} \\ \hline 0 & 0 & 0 & (\sin \theta)^{-1} \bar{c}_{\alpha^-} & \underbrace{-v_{\alpha\beta}^-}_{d-4} \end{array} \right) \Bigg\}^{d-4}$$

причем подгруппа $SO(2) \times SO(d-4)$ является группой симметрии системы (2.15), (2.16). Однако в дальнейшем использовании этого калибровочного произвола нет необходимости: система (2.15), (2.16) допускает редукцию, аналогичную рассмотренной в предыдущем разделе.

Для этого определим коэффициенты второй квадратичной формы

$$(2.19) \quad c_{3^+} \equiv \eta_3 \eta_{+3} = \theta_\xi, \quad c_{3^-} \equiv \eta_3 \eta_{-3} = -\theta_\eta \cos \theta$$

и вектора кручения

$$(2.20) \quad v_{3\alpha^+} \equiv \eta_{3\xi} \eta_\alpha = -\text{ctg } \theta \cdot c_{\alpha^+}, \quad v_{3\alpha^-} \equiv \eta_{3\eta} \eta_\alpha = (\sin \theta)^{-1} c_{\alpha^-},$$

$$\alpha = 4, 5, \dots, d-1,$$

связанные с вектором $\eta_3 \equiv e_3 = (\eta_- - \cos \theta \cdot \eta_+) / \sin \theta$, касательным к нормальной поверхности в каждой точке. С учетом (2.19), (2.20) матрицы (2.18) принимают значения

$$(2.21) \quad \Omega^1 = \left(\begin{array}{cccc|c} 0 & \frac{\lambda_\xi}{\lambda} & -q & 0 & 0 \\ \frac{\lambda_\xi}{\lambda} & 0 & -q & 0 & 0 \\ -q & q & 0 & -c_{\alpha^+} & \\ \hline 0 & 0 & \bar{c}_{\alpha^+} & \underbrace{-v_{\alpha\beta}^+}_{d-3} \end{array} \right) \Bigg\}^{d-3}$$

$$\Omega^2 = \left(\begin{array}{ccc|c} 0 & 0 & -\frac{q \cos \theta}{2\lambda} & -\frac{q \sin \theta}{2\lambda} \\ 0 & 0 & \frac{q \cos \theta}{2\lambda} & \frac{q \sin \theta}{2\lambda} \\ \hline -\frac{q \cos \theta}{2\lambda} & -\frac{q \cdot \cos \theta}{2\lambda} & 0 & 0 \\ \hline -\frac{q \cos \theta}{2\lambda} & -\frac{q \cdot \cos \theta}{2\lambda} & 0 & \underbrace{-v_{\alpha\beta}^-}_{d-3} \end{array} \right) \Bigg\}^{d-3}$$

в Z_2 -градуированной алгебре Ли

$$(2.22) \quad so(1, 1) \times so(d-2) = \frac{so(1, 1) \times so(d-2)}{so(d-3)} \oplus so(d-3)$$

с подгруппой $SO(d-3)$, которая перемешивает нормальное пространство $\{\eta_+^\mu, \eta_-^\mu\}$ и пространство, образованное другими нормальными η_α^μ , $\alpha = 4, 5, \dots, d-1$. В системе уравнений вложения (1.10) с матрицами (2.21) уравнение Гаусса (2.15) не меняется, а уравнения Риччи (2.16) записываются следующим образом:

$$(2.23) \quad c_{\alpha\eta}^+ = \frac{q^2}{\lambda} \sin \theta \cdot \delta_{3\alpha} - \sum_{\beta=3}^{d-1} v_{\alpha\beta}^- c_\beta^+,$$

$$(2.24) \quad v_{\alpha\beta\eta}^\pm - v_{\alpha\beta\xi}^\mp - \sum_{\gamma=3}^{d-1} (v_{\alpha\gamma}^+ v_{\gamma\beta}^- - v_{\alpha\gamma}^- v_{\gamma\beta}^+) = 0, \quad \alpha, \beta = 3, 4, \dots, d-1,$$

где коэффициенты второй квадратичной формы c_α^+ выражаются через векторы кручения $v_{3\alpha}^+$ согласно (2.19), (2.20), так,

$$(2.25) \quad c_\alpha^+ = \theta_\xi \delta_{3\alpha} - \text{tg } \theta \cdot v_{3\alpha}^+, \quad \alpha = 3, 4, \dots, d-1,$$

общее решение уравнений (2.24) является чистой калибровкой

$$(2.26) \quad v^+ = -F_\xi F^T, \quad v^- = -F_\eta F^T,$$

где F — ортогональная матрица из группы $SO(d-3)$. Подставляя (2.26) в (2.23) и учитывая соотношения (2.25), приходим к системе из $(d-3)$ нелинейных уравнений для функций $\theta(\xi, \eta)$ и $f_\alpha(\xi, \eta) = F_{3\alpha}$, $\alpha = 3, \dots, d-1$:

$$(2.27) \quad \left(\theta_{\xi\eta} - \frac{q^2}{\lambda} \sin \theta \right) f^\alpha + \theta_\xi f_\eta^\alpha + \frac{\theta_\eta}{\cos^2 \theta} f_\xi^\alpha + \text{tg } \theta \cdot f_{\xi\eta}^\alpha = 0, \quad f_\alpha f^\alpha = 1.$$

Окончательно уравнения (2.15) и (2.27) с помощью замен $\lambda = e^{-u}$, $f^\alpha = (\sin \theta)^{-1} \varphi^\alpha$ принимают вид

$$(2.28) \quad u_{\xi\eta} = q^2 e^u \sqrt{1 - \|\varphi\|^2},$$

$$\varphi_{\xi\eta}^\alpha + \frac{(\varphi\varphi_\eta)}{1 - \|\varphi\|^2} \varphi_\xi^\alpha = q^2 e^u \sqrt{1 - \|\varphi\|^2} \varphi^\alpha, \quad \alpha = 3, 4, \dots, d-1.$$

Система (2.28) справедлива для любой размерности d объемлющего пространства и сводится к полученным ранее нелинейным уравнениям

следующими подстановками:

$$d=3 \quad (\text{см. [1-3]}): \varphi^{\alpha}=0;$$

$$d=4 \quad (\text{см. [4]}): \varphi^1=\sin \theta ;$$

$$d=5 \quad (\text{см. [5]}): \varphi^1=\sin \theta \cos \psi, \quad \varphi^2=\sin \theta \sin \psi.$$

Таким образом, в релятивистски-инвариантной калибровке (2.3) динамика релятивистской струны, мировая поверхность которой вложена в d -мерное пространство Минковского E_{d-1}^1 , сводится к системе $(d-2)$ нелинейных уравнений (2.28).

ЗАКЛЮЧЕНИЕ

Исследование модели релятивистской струны в d -мерном пространстве-времени на первый взгляд может показаться чисто математической проблемой. Однако это не так. Учитывая, что удовлетворительной квантовой теории струны до сих пор еще нет, было бы интересно по аналогии с нелинейными сигма-моделями развить разложение по $1/d$ при $d \rightarrow \infty$ и в теории струны. Далее, геометрическая теория струны в d -мерном пространстве-времени генерирует целую серию нелинейных уравнений, для которых в явном виде можно построить общее решение. Для низших размерностей это было сделано в работе [5]. Используемый там метод, вероятно, можно обобщить и для случая произвольного d .

Следует отметить, что полученные нами уравнения (1.22) и (2.28) не совпадают с так называемыми уравнениями струнного типа, которые были построены и явно решены в работах [14, 15] с помощью групповых методов.

Литература

- [1] *Lund F., Regge T.*— Phys. Rev., 1976, D14, 1524—1535.
- [2] *Omnes R.*— Nucl. Phys., 1979, B149, 269—284.
- [3] *Барбашов Б. М., Кошкарлов А. Л.*— ТМФ, 1979, 39, № 1, 27—34. *Барбашов Б. М., Нестеренко В. В., Червяков А. М.*— ТМФ, 1979, 40, № 1, 15—17.
- [4] *Barbashov B. M., Nesterenko V. V., Chervjakov A. M.*— J. Phys., 1980, A13, 301—312.
- [5] *Barbashov B. M., Nesterenko V. V., Chervjakov A. M.*— Commun. Math. Phys., 1982, 84, 471—481. *Барбашов Б. М., Нестеренко В. В., Червяков А. М.*— ТМФ, 1982, 52, № 1, 3—14.
- [6] *Барбашов Б. М., Нестеренко В. В.*— ЭЧАЯ, 1978, 9, 709—758.
- [7] *Pohlmeyer K.*— Commun. Math. Phys., 1976, 46, 207—221.
- [8] *Eichenherr H., Pohlmeyer K.*— Phys. Lett., 1980, 89B, 76—78.
- [9] *Pohlmeyer K., Rehren K. H.*— J. Math. Phys., 1979, 20, 2628—2632.
- [10] *Honerkamp J.-J.* Math. Phys., 1981, 22, 277—282.
- [11] *Захаров В. Е., Тахгаджян Л. А.*— ТМФ, 1979, 38, № 1, 26—35.
- [12] *Голо В. Л., Пучко Б. А.*— ТМФ, 1980, 45, № 1, 19—29.
- [13] *Захаров В. Е., Михайлов А. В.*— ЖЭТФ, 1978, 74, 1953—1973.
- [14] *Leznov A. N., Saveliev M. V.*— Lett. Math. Phys., 1982, 6, 505—510.
- [15] *Leznov A. N., Saveliev M. V.*— Commun. Math. Phys., 1983, 89, 59—75.

Объединенный институт
ядерных исследований

Поступила в редакцию
15.VIII.1983 г.

REDUCTION IN THE RELATIVISTIC STRING MODEL FOR THE d -DIMENSIONAL SPACE-TIME

Barbashov B. M., Nesterenko V. V., Chervjakov A. M.

It is shown that the equations describing the classical dynamics of the relativistic string in the d -dimensional space-time are reduced to the set of $(d-2)$ nonlinear partial differential equations. These equations determine the embedding of a two-dimensional minimal surface into the d -dimensional pseudo-Euclidean space. Two different gauges, one of them time-like and another relativistic invariant, used in the string theory, are considered.