# К ТЕОРИИ ФИЗИЧЕСКОГО ВЕКТОРНОГО ПОЛЯ В СОБСТВЕННОМ ПРОСТРАНСТВЕ ДЛЯ ГЕОМЕТРИИ СОБЫТИЙ БЕРВАЛЬДА-МООРА

### Р.Г. Зарипов

Учреждение Российской академии наук Институт механики и машиностроения Казанского научного центра РАН, Казань, Россия

#### zaripov@mail.knc.ru

Рассматривается модель физического векторного поля с плотностями скалярного и векторного источников в собственном трехмерном пространстве для геометрии событий Бервальда-Моора. Определены плотность энергии и её поток, которые зависят от вторых производных компонент вектора напряженности. Выводится выражение для силы, действующей на источник поля и представлены уравнения движения заряженной частицы. Обсуждается вопрос волн поля «деформаций» в вакууме.

**Ключевые слова:** пространство-время Бервальда-Моора, физическое векторное поле, энергия, сила, уравнения движения, плоские волны.

#### 1 Введение

В работе [1] представлена модель физического векторного поля с плотностями скалярного и векторного источников в собственном трехмерном пространстве для геометрии событий Бервальда-Моора. Метрическая функция локального четырехмерного пространствавремени Бервальда-Моора в скалярно-векторной форме имеет следующий вид [2]

$$F = ds = \left(g_{ijkl}dx^{i}dx^{j}dx^{k}dx^{l}\right)^{1/4} = \left[\prod_{m}^{4}\left(cdt + \varepsilon^{m}d\mathbf{x}\right)\right]^{1/4} = \left(c^{4}dT^{4} - d\rho^{4}\right)^{1/4}.$$
 (1.1)

Здесь элемент пространственного расстояния

$$d\rho = \left[\prod_{m}^{4} \left(\varepsilon^{m} d\mathbf{x}\right)\right]^{1/4} = \left[\left\{d\mathbf{x} d\mathbf{x}\right\}^{2} - \left(d\mathbf{x} d\mathbf{x}\right)^{2}\right]^{1/4}$$
(1.2)

. . .

определяется как множество одновременных событий по элементу физического времени

$$dT = \left[ dt^4 - 2dt^2 d\mathbf{x}^2 / c^2 + 4dt \left( d\mathbf{x} \left\{ d\mathbf{x} d\mathbf{x} \right\} \right) / 3c^3 \right]^{1/4}$$
(1.3)

с dT = 0. Известные значения компонентов векторов  $\varepsilon^1 = (1, 1, 1), \ \varepsilon^2 = (-1, 1, -1), \ \varepsilon^3 = (1, -1, -1), \ \varepsilon^4 = (-1, -1, 1)$  выделенных направлений в трехмерном пространстве удовлетворяют равенствам [3]

$$\sum_{m}^{4} \varepsilon_{\alpha}^{m} = 0, \quad \frac{1}{4} \sum_{m}^{4} \varepsilon_{\alpha}^{m} \varepsilon_{\beta}^{m} = \delta_{\alpha\beta}, \quad \frac{1}{4} \sum_{m}^{4} \varepsilon_{\alpha}^{m} \varepsilon_{\beta}^{m} \varepsilon_{\gamma}^{m} = \varepsilon_{\alpha\beta\gamma},$$

$$1 + (\varepsilon^{m})^{2} = 4, \quad 1 + (\varepsilon^{m} \varepsilon^{r}) = 0 \quad (m \neq r),$$
(1.4)

где  $\delta_{\alpha\beta}$  – символ Кронекера,  $(d\mathbf{x}d\mathbf{x}) = d\mathbf{x}^2 = \delta_{\alpha\beta}dx^{\alpha}dx^{\beta}$  – скалярное произведение для  $d\mathbf{x} = \{dx, dy, dz\}, \{d\mathbf{x}d\mathbf{x}\}_{\alpha} = \varepsilon_{\alpha\beta\gamma}dx^{\beta}dx^{\gamma}$  являются компонентами нового векторного произведения [3] и  $\varepsilon_{\alpha\beta\gamma}$  есть трехмерный абсолютно симметричный символ со свойством  $\varepsilon_{\alpha\beta\gamma} = 1$  при  $\alpha \neq \beta \neq \gamma$ , а остальные значения являются нулевыми, m – номер вектора, а  $\alpha$ ,  $\beta$  и  $\gamma$  пробегают значения 1, 2, 3. Метрическая функция (1.1) в известном виде запишется так

$$F = ds = \left[c^{4}dt^{4} + dx^{4} + dy^{4} + dz^{4} - -2\left(c^{2}dt^{2}dx^{2} + c^{2}dt^{2}dy^{2} + c^{2}dt^{2}dz^{2} + dx^{2}dy^{2} + dy^{2}dz^{2} + dz^{2}dx^{2}\right) + 8c dt dx dy dz\right]^{1/4} = \left[\left(cdt + dx + dy + dz\right)\left(cdt - dx + dy - dz\right)\left(cdt + dx - dy - dz\right)\left(cdt - dx - dy + dz\right)\right]^{1/4} = \left(\varepsilon_{1234}H_{i}^{1}H_{j}^{2}H_{k}^{3}H_{l}^{4}dx^{i}dx^{j}dx^{k}dx^{l}\right)^{1/4} = \left(\frac{1}{4!}\varepsilon_{abcd}H_{i}^{a}H_{j}^{b}H_{k}^{c}H_{l}^{d}dx^{i}dx^{j}dx^{k}dx^{l}\right)^{1/4},$$

$$(1.5)$$

где символ  $\varepsilon_{abcd}$  есть абсолютно симметричный символ со свойством  $\varepsilon_{abcd} = 1$  если  $a \neq b \neq c \neq d$ , остальные значения нулевые,  $dx^i = (cdt, d\mathbf{x})$ ,  $H^a_i$  есть нормализованная матрица Адамара порядка четыре

со свойством  $H_i^a H_a^j = 4\delta_i^j$  и четырехмерным символом Кронекера  $\delta_i^j$ , **I** – единичная четырехмерная матрица. Интервал ds интерпретируется как полунорма четырехмерного вектора  $dx^i$ .

В итоге из (1.5) вытекает выражение для метрического тензора

$$g_{ijkl} = \frac{1}{4!} \varepsilon_{abcd} H^a_i H^b_j H^c_k H^d_l.$$
(1.7)

В рассматриваемой модели физического векторного поля имеет место система уравнений третьего порядка [1]

$$-\Box \left(\nabla \mathbf{R}\right) + \frac{\partial}{c\partial t} \left(\left\{\nabla \nabla\right\} \mathbf{R}\right) - \left(\left\{\nabla \left\{\nabla \nabla\right\}\right\} \mathbf{R}\right) = \nu \rho, \qquad (1.8)$$

$$\frac{\partial}{c\partial t}\Box\mathbf{R} + \frac{1}{3}\left(\nabla\left\{\nabla\nabla\right\}\right)\mathbf{R} - \Box\left\{\nabla\mathbf{R}\right\} + \frac{\partial}{c\partial t}\left\{\left\{\nabla\nabla\right\}\mathbf{R}\right\} - \left\{\left\{\nabla\left\{\nabla\nabla\right\}\right\}\mathbf{R}\right\} = \frac{\nu}{c}\mathbf{J},\qquad(1.9)$$

записанная в операторном виде с плотностью источника  $\rho$  и вектором плотности тока источника  $\mathbf{J} = \rho \mathbf{v}$ . В уравнениях имеем  $\Box = (\partial^2/c^2 \partial t^2 - \Delta)$  – оператор Гамильтона,  $\nu$  – постоянный коэффициент,  $\mathbf{v}$  – скорость источника,  $\nabla = (\partial/\partial x, \partial/\partial y, \partial/\partial z)$  – градиент.

Физическое поле описывается вектором **R**, который является суммой векторов напряженностей двух полей

$$\mathbf{R} = \mathbf{G} + \mathbf{Q}, \quad \mathbf{G} = \frac{\partial \mathbf{A}}{c\partial t} + \nabla \varphi, \quad \mathbf{Q} = \{\nabla \mathbf{A}\}$$
(1.10)

Вектор G содержит градиент скалярного потенциала  $\varphi$ , а компоненты вектора Q выражаются через компоненты тензора "деформаций"  $e_{\beta\gamma}$  для векторного потенциала A

$$\{\nabla \mathbf{A}\} = \left(\frac{\partial A_z}{\partial y} + \frac{\partial A_y}{\partial z}, \frac{\partial A_x}{\partial z} + \frac{\partial A_z}{\partial x}, \frac{\partial A_y}{\partial x} + \frac{\partial A_x}{\partial y}\right),$$

$$\{\nabla \mathbf{A}\}_{\alpha} = 2\varepsilon_{\alpha\beta\gamma}e_{\beta\gamma}, e_{\beta\gamma} = \frac{1}{2}\left(\frac{\partial A_{\beta}}{\partial x^{\gamma}} + \frac{\partial A_{\gamma}}{\partial x^{\beta}}\right).$$
(1.11)

В развитие предложенной модели физического векторного поля представляется необходимым рассмотреть вопрос о работе и силе, а также о плотности и потоке энергии поля и другие приложения.

# 2 Работа и сила

В работе [1] уравнения физического векторного поля выводятся последовательно. Вопервых, рассматривается композиция гиперкомплексного дифференциального оператора с квадрачислом потенциалов в скалярно-векторной форме

$$\left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla\right) \circ \left(\varphi, \mathbf{A}\right) = \left(0, \mathbf{R}\right), \qquad (2.1)$$

что в итоге при выполнении калибровки для потенциалов

$$\frac{\partial\varphi}{c\partial t} + (\nabla \mathbf{A}) = 0 \tag{2.2}$$

с  $(\nabla \mathbf{A}) = div \mathbf{A}$ , являющейся скалярной компонентой в (2.1), приводит к выражению вектора напряженности (1.10).

В-вторых используется сопряженный к исходному гиперкомплексный оператор

$$\left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_{1}\right) \circ \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_{2}\right) \circ \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_{3}\right) = \\ = \left(\frac{\partial}{c\partial t} \left(\frac{\partial^{2}}{c^{2}\partial t^{2}} - \Delta\right) + \frac{1}{3} \left(\nabla \left\{\nabla \nabla\right\}\right), - \left(\frac{\partial^{2}}{c^{2}\partial t^{2}} - \Delta\right) \nabla + \frac{\partial}{c\partial t} \left\{\nabla \nabla\right\} - \left\{\nabla \left\{\nabla \nabla\right\}\right\}\right)$$
(2.3)

с векторными операторами

$$\nabla_{1} = \begin{pmatrix} -\frac{\partial}{\partial x}, & \frac{\partial}{\partial y}, & -\frac{\partial}{\partial z} \end{pmatrix}, 
\nabla_{2} = \begin{pmatrix} \frac{\partial}{\partial x}, & -\frac{\partial}{\partial y}, & -\frac{\partial}{\partial z} \end{pmatrix}, 
\nabla_{3} = \begin{pmatrix} -\frac{\partial}{\partial x}, & -\frac{\partial}{\partial y}, & \frac{\partial}{\partial z} \end{pmatrix}$$
(2.4)

и приравнивается его композиция с квадрачислом напряженности (2.1)

$$\left(\frac{\partial}{c\partial t}\left(\frac{\partial^{2}}{c^{2}\partial t^{2}}-\Delta\right)+\frac{1}{3}\left(\nabla\{\nabla\nabla\}\right),-\left(\frac{\partial^{2}}{c^{2}\partial t^{2}}-\Delta\right)\nabla+\right.\right.
\left.\left.\left.\left.\left.\left.\left.\left(\nabla\nabla\right)\right\right.\right.\right.\right.\right.\right.\right)\left(\left.\left.\left(\nabla\nabla\right)\right.\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right.\right)\right)\left(\left.\left.\left(\nabla\nabla\right)\right.\right)\right)\left(\left.\left.\left.\left(\nabla\nabla\right)\right.\right)\right.\right)\left(\left.\left.\left(\nabla\nabla\right)\right.\right)\right)\left(\left.\left.\left(\nabla\nabla\right)\right.\right)\right)\left(\left.\left.\left(\nabla\nabla\right)\right.\right)\right)\left(\left.\left.\left(\nabla\nabla\right)\right.\right)\right)\left(\left.\left.\left(\nabla\nabla\right)\right.\right)\right)\left(\left.\left.\left(\nabla\nabla\right)\right.\right)\right)\left(\left.\left.\left(\nabla\nabla\right)\right.\right)\right)\left(\left.\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\left(\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\left(\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\left(\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\right)\right)\right)\left(\left.\left(\nabla\nabla\left(\nabla\left(\nabla\right)\right)\right)\right)\left(\left.\left$$

квадрачислу плотности источников поля. Результат в итоге дает систему уравнений (1.8) и (1.9).

Композиция гиперкомплексного оператора с его сопряженным оператором является скалярным оператором

$$\Box_{4} = \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla\right) \circ \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_{1}\right) \circ \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_{2}\right) \circ \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_{3}\right) =$$

$$= \frac{\partial^{4}}{c^{4}\partial t^{4}} - 2\frac{\partial^{2}}{c^{2}\partial t^{2}}\Delta + \frac{4}{3}\frac{\partial}{c\partial t}\left(\nabla\left\{\nabla\nabla\right\}\right) + \Delta\Delta - \left(\left\{\nabla\nabla\right\}\left\{\nabla\nabla\right\}\right) =$$

$$= \frac{\partial^{4}}{c^{4}\partial t^{4}} + \frac{\partial^{4}}{\partial x^{4}} + \frac{\partial^{4}}{\partial z^{4}} - 2\left(\frac{\partial^{4}}{c^{2}\partial t^{2}\partial x^{2}} + \frac{\partial^{4}}{c^{2}\partial t^{2}\partial y^{2}} + \frac{\partial^{4}}{c^{2}\partial t^{2}\partial z^{2}} + \frac{\partial^{4}}{\partial x^{2}\partial y^{2}} + \frac{\partial^{4}}{\partial z^{2}\partial x^{2}}\right) + 8\frac{\partial^{4}}{c\partial t\partial x\partial y\partial z} = \prod_{m}^{4} \left[\frac{\partial}{c\partial t} + (\varepsilon^{m}\nabla)\right],$$
(2.6)

где  $\Delta = (\nabla \nabla)$  есть оператор Лапласа. Поэтому при подстановке композиции (2.1) в композицию (2.5) получим следующее волновые уравнения четвертого порядка для потенциалов

$$\Box_4 \varphi = \nu \rho,$$

$$\Box_4 \mathbf{A} = \frac{\nu}{c} \mathbf{J}.$$
(2.7)

Из уравнений (1.8) и (1.9) или из (2.7) вытекает уравнение непрерывности для плотности источника

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + (\nabla \mathbf{J}) = 0. \tag{2.8}$$

Далее рассмотрим композицию

$$(0, \mathbf{R}) \circ (\rho, \mathbf{J}/c) = ((\mathbf{J}\mathbf{R})/c, \ \rho\mathbf{R} + \{\mathbf{J}\mathbf{R}\}/c).$$

$$(2.9)$$

Скалярная часть в (2.9) представляет собой работу физического поля над источником

$$A = (\mathbf{JR})/c, \tag{2.10}$$

а векторная часть есть сила

$$\mathbf{F} = \rho \mathbf{R} + \{\mathbf{J}\mathbf{R}\}/c,\tag{2.11}$$

действующая на источник поля

Тогда с учетом выражения импульса [3]

$$\mathbf{p} = m_0 c N \left( \mathbf{v}/c \right) \left[ \frac{1}{4} \sum_m^4 \varepsilon^m \frac{\varepsilon^m \left( \mathbf{v}/c \right)}{1 + (\varepsilon^m \mathbf{v})/c} \right] = -\frac{m_0 \mathbf{v}^{-1}}{N \left( \mathbf{v}^{-1}/c \right)}, \tag{2.12}$$

где функции

$$N(\mathbf{v}/c) = \left\{\prod_{m}^{4} \left[1 + (\varepsilon^{m}\mathbf{v})/c\right]\right\}^{1/4}, \quad N(\mathbf{v}^{-1}/c) = \left\{\prod_{m}^{4} \left[1 + (\varepsilon^{m}\mathbf{v}^{-1})/c\right]\right\}^{1/4}, \qquad (2.13)$$

справедливо уравнение движения частицы с зарядом в физическом векторном поле

$$\frac{d\mathbf{p}}{dt} = \int \left(\rho \mathbf{R} + \{\mathbf{J}\mathbf{R}\}/c\right) dV.$$
(2.14)

Здесь  $v^{-1}$  есть обратный элемент к скорости v в группе трёхмерных координатных скоростей и имеет следующее значение в разных формах [3, 4]

$$\mathbf{v}^{-1} = \left[\frac{1}{4}\sum_{m}^{4} \frac{\varepsilon^{m}c}{1+(\varepsilon^{m}\mathbf{v})/c}\right] \left[\frac{1}{4}\sum_{m}^{4} \frac{1}{1+(\varepsilon^{m}\mathbf{v})/c}\right]^{-1} = \\ = \left[-\frac{1}{4}\sum_{m}^{4} \frac{\varepsilon^{m}(\varepsilon^{m}\mathbf{v})}{1+(\varepsilon^{m}\mathbf{v})/c}\right] \left[\frac{1}{4}\sum_{m}^{4} \frac{1}{1+(\varepsilon^{m}\mathbf{v})/c}\right]^{-1} = \\ = -\frac{\mathbf{v}\left[1-(\mathbf{v}\mathbf{v})/c^{2}\right] - \{\mathbf{v}\mathbf{v}\}/c^{2} + \{\mathbf{v}\{\mathbf{v}\mathbf{v}\}\}/c^{3}}{1-(\mathbf{v}\mathbf{v})/c^{2} - (\mathbf{v}\{\mathbf{v}\mathbf{v}\})/3c^{3}}.$$
(2.15)

Для точечного заряда с дельта-функцией для плотности сила в (2.14) имеет вид (2.11), где вместо плотности используется дискретное значение заряда источника.

### 3 Плотность энергии и её поток

Возвратимся к исходной композиции

$$\left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_1\right) \circ \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_2\right) \circ \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_3\right) \circ (0, \mathbf{R}) = \nu \left(\rho, \mathbf{J}/c\right), \tag{3.1}$$

компоненты которой дают систему уравнений поля. Учитывая (2.9)-(2.11), получим

$$(0,\mathbf{R})\circ\left(\frac{\partial}{c\partial t},\nabla_{1}\right)\circ\left(\frac{\partial}{c\partial t},\nabla_{2}\right)\circ\left(\frac{\partial}{c\partial t},\nabla_{3}\right)\circ(0,\mathbf{R})=\nu\left(A,\mathbf{F}\right).$$
(3.2)

Используем вспомогательное соотношение для композиций

$$(0, \mathbf{R}) \circ \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_{1}\right) \circ \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_{2}\right) \circ \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_{3}\right) \circ (0, \mathbf{R}) = \\ = \frac{1}{2} \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_{1}\right) \circ \left[(0, \mathbf{R}) \circ \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_{2}\right) \circ \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_{3}\right) \circ (0, \mathbf{R})\right] - \\ -\frac{1}{2} \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_{2}\right) \circ \left[\left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_{3}\right) \circ (0, \mathbf{R})\right] \circ \left[\left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_{1}\right) \circ (0, \mathbf{R})\right] + \\ +\frac{1}{2} \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_{3}\right) \circ \left[(0, \mathbf{R}) \circ \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_{2}\right) \circ \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_{1}\right) \circ (0, \mathbf{R})\right],$$

$$(3.3)$$

где квадратными скобками ограничено действие гиперкомплексных дифференциальных операторов. Тогда (3.2) запишется так

$$\frac{1}{2\nu} \left( \frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_1 \right) \circ \left[ (0, \mathbf{R}) \circ \left( \frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_2 \right) \circ \left( \frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_3 \right) \circ (0, \mathbf{R}) \right] - \frac{1}{2\nu} \left( \frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_2 \right) \circ \left[ \left( \frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_3 \right) \circ (0, \mathbf{R}) \right] \circ \left[ \left( \frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_1 \right) \circ (0, \mathbf{R}) \right] + \frac{1}{2\nu} \left( \frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_3 \right) \circ \left[ (0, \mathbf{R}) \circ \left( \frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_2 \right) \circ \left( \frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_1 \right) \circ (0, \mathbf{R}) \right] = (A, \mathbf{F}).$$
(3.4)

Для нахождения работы и, соответственно, плотности энергии с ее потоком необходимо вычислить скалярную часть композиций (3.4). Другим подходом является использование уравнения (1.9) при умножении его скалярно на вектор напряженности **R**, что приводит к равенству

$$\left[ \left( \mathbf{R} \frac{\partial^3}{c^3 \partial t^3} \mathbf{R} \right) - \left( \mathbf{R} \frac{\partial^2}{c^2 \partial t^2} \left\{ \nabla \mathbf{R} \right\} \right) - \left( \mathbf{R} \frac{\partial}{c \partial t} \Delta \mathbf{R} \right) + \left( \mathbf{R} \frac{\partial}{c \partial t} \left\{ \left\{ \nabla \nabla \right\} \mathbf{R} \right\} \right) \right] + \left[ \frac{1}{3} \left( \mathbf{R} \left( \nabla \left\{ \nabla \nabla \right\} \right) \mathbf{R} \right) + \left( \mathbf{R} \Delta \left\{ \nabla \mathbf{R} \right\} \right) - \left( \mathbf{R} \left\{ \left\{ \nabla \left\{ \nabla \nabla \right\} \right\} \mathbf{R} \right\} \right) \right] = \frac{\nu}{c} \left( \mathbf{J} \mathbf{R} \right).$$

$$(3.5)$$

Здесь квадратными скобками выделены слагаемые с производными по времени и производными по координатам. В рассматриваемом случае используется следующее вспомогательное соотношение для производных третьего порядка

$$\mathbf{R}\frac{\partial^{3}\mathbf{R}}{\partial a\partial b\partial c} = \frac{1}{2} \left[ \frac{\partial}{\partial a} \left( \mathbf{R}\frac{\partial^{2}\mathbf{R}}{\partial b\partial c} \right) + \frac{\partial}{\partial b} \left( \mathbf{R}\frac{\partial^{2}\mathbf{R}}{\partial c\partial a} \right) - \frac{\partial}{\partial b} \left( \frac{\partial\mathbf{R}}{\partial c}\frac{\partial\mathbf{R}}{\partial a} \right) \right].$$
(3.6)

Из равенства (3.5) следует соотношение

$$\frac{\partial W}{\partial t} + (\nabla \mathbf{S}) = (\mathbf{J}\mathbf{R}) \tag{3.7}$$

для плотности энергии физического векторного поля

$$W = \frac{1}{2\nu} \left[ 2 \left( \mathbf{R} \frac{\partial^2 \mathbf{R}}{c^2 \partial t^2} \right) - \left( \frac{\partial \mathbf{R}}{c \partial t} \right)^2 + \left( \frac{\partial \mathbf{R}}{c \partial t} \left\{ \nabla \mathbf{R} \right\} \right) - \left( \mathbf{R} \left\{ \nabla \frac{\partial \mathbf{R}}{c \partial t} \right\} \right) - \left( \mathbf{R} \Delta \mathbf{R} \right) + \left( \mathbf{R} \left\{ \left\{ \nabla \nabla \right\} \mathbf{R} \right\} \right) \right]$$
(3.8)

и плотности потока энергии в виде вектора с компонентами

$$\begin{split} S_{x} &= \frac{c}{2\nu} \left[ - \left\{ \mathbf{R} \frac{\partial^{2}\mathbf{R}}{c^{2}\partial t^{2}} \right\}_{x} + \frac{\partial R_{\alpha}}{\partial t} \frac{\partial R_{\alpha}}{\partial x} - R_{\alpha} \frac{\partial^{2}R_{\alpha}}{\partial t\partial t} - \frac{\partial R_{x}}{\partial t} \left( \frac{\partial R_{y}}{\partial y} + \frac{\partial R_{z}}{\partial z} \right) + \\ + R_{x} \left( \frac{\partial^{2}R_{y}}{\partial t\partial y} + \frac{\partial^{2}R_{z}}{\partial t\partial z} \right) + 2R_{\alpha} \frac{\partial^{2}R_{\alpha}}{\partial y\partial z} - \left\{ \mathbf{R}\Delta\mathbf{R} \right\}_{x} - \frac{\partial R_{\alpha}}{\partial x} \left\{ \nabla\mathbf{R} \right\}_{\alpha} + R_{\alpha} \frac{\partial}{\partial x} \left\{ \nabla\mathbf{R} \right\}_{\alpha} + \\ + 2R_{y} \left( \frac{\partial^{2}R_{z}}{\partial y^{2}} + \frac{\partial^{2}R_{z}}{\partial z^{2}} \right) - 2R_{z} \left( \frac{\partial^{2}R_{y}}{\partial y^{2}} + \frac{\partial^{2}R_{y}}{\partial z^{2}} \right) + 2 \left( \frac{\partial R_{z}}{\partial x} \frac{\partial R_{x}}{\partial y} + \frac{\partial R_{y}}{\partial x} \frac{\partial R_{x}}{\partial z} \right) + \\ + 2\left( \frac{\partial R_{x}}{\partial x} \frac{\partial R_{y}}{\partial z} + \frac{\partial R_{x}}{\partial x} \frac{\partial R_{z}}{\partial y} \right) - 2 \left( R_{z} \frac{\partial^{2}R_{x}}{\partial x\partial y} + R_{y} \frac{\partial^{2}R_{z}}{\partial x\partial z} \right) - 2 \left( R_{x} \frac{\partial^{2}R_{y}}{\partial x\partial z} + R_{y} \frac{\partial^{2}R_{z}}{\partial x\partial y} \right) - 2 \left( R_{z} \frac{\partial^{2}R_{y}}{\partial x\partial y} + R_{y} \frac{\partial^{2}R_{x}}{\partial x\partial z} \right) - 2 \left( R_{x} \frac{\partial^{2}R_{y}}{\partial x\partial z} + R_{y} \frac{\partial^{2}R_{z}}{\partial x\partial y} \right) - 2 \left( R_{z} \frac{\partial^{2}R_{y}}{\partial x\partial y} + R_{y} \frac{\partial^{2}R_{z}}{\partial x\partial z} \right) - 2 \left( R_{x} \frac{\partial^{2}R_{y}}{\partial x\partial z} + R_{y} \frac{\partial^{2}R_{z}}{\partial x\partial y} \right) + \\ + R_{y} \left( \frac{\partial^{2}R_{x}}{\partial t\partial x} + \frac{\partial^{2}R_{z}}{\partial t\partial z} \right) + 2R_{\alpha} \frac{\partial^{2}R_{\alpha}}{\partial z\partial x} - \left\{ \mathbf{R}\Delta\mathbf{R} \right\}_{y} - \frac{\partial R_{\alpha}}{\partial t} \left\{ \nabla\mathbf{R} \right\}_{\alpha} + R_{\alpha} \frac{\partial}{\partial y} \left\{ \nabla\mathbf{R} \right\}_{\alpha} + \\ + 2R_{x} \left( \frac{\partial^{2}R_{z}}{\partial x^{2}} + \frac{\partial^{2}R_{z}}{\partial z^{2}} \right) - 2R_{z} \left( \frac{\partial^{2}R_{x}}{\partial x^{2}} + \frac{\partial^{2}R_{x}}{\partial z^{2}} \right) + 2 \left( \frac{\partial R_{z}}{\partial y} \frac{\partial R_{y}}{\partial x} + R_{z} \frac{\partial R_{y}}{\partial y} \right) \right], \\ \\ S_{z} = \frac{c}{2\nu} \left[ - \left\{ \mathbf{R} \frac{\partial^{2}\mathbf{R}}{c^{2}\partial t^{2}} \right\}_{z} + \frac{\partial R_{\alpha}}{\partial z\partial y} - R_{\alpha} \frac{\partial R_{\alpha}}{\partial z^{2}} - R_{\alpha} \frac{\partial^{2}R_{\alpha}}{\partial t\partial z} - \frac{\partial R_{z}}{\partial t} \left( \frac{\partial R_{x}}{\partial x} + \frac{\partial R_{y}}{\partial y} \right) \right], \\ \\ S_{z} = \frac{c}{2\nu} \left[ - \left\{ \mathbf{R} \frac{\partial^{2}\mathbf{R}}{c^{2}\partial t^{2}} \right\}_{z} + \frac{\partial R_{\alpha}}{\partial z\partial \partial y} - \left\{ \mathbf{R} \Delta\mathbf{R} \right\}_{z} - \frac{\partial R_{\alpha}}{\partial t\partial t\partial z} - \frac{\partial R_{\alpha}}{\partial t} \left( \frac{\partial R_{x}}{\partial x} + \frac{\partial R_{y}}{\partial y} \right) \right], \\ \\ \\ S_{z} = \frac{c}{2\nu} \left[ - \left\{ \mathbf{R} \frac{\partial^{2}\mathbf{R}}{c^{2}\partial t^{2}} \right\}_{z} + \frac{\partial R_{\alpha}}{\partial t\partial \partial y} - \left\{ \mathbf{R} \mathbf{R} R_{z} - \frac{\partial R_{\alpha}}{\partial t\partial t} - \frac{\partial R_{\alpha}}}{\partial t} \left\{ \frac{\partial R_{x}}{\partial t} + \frac{\partial R_{y$$

где по  $\alpha$  производится суммирование.

Плотность энергии и её поток зависят от вторых производных и их смешанных значений по времени и координатам от значений компонент вектора напряженности. При интегрировании соотношения (3.7) по всему пространству остается слева член с производной по времени от энергии физического векторного поля и, следовательно, имеем равенство для работы

$$\frac{\partial}{\partial t} \left( \int W dV \right) = A. \tag{3.12}$$

# 4 Волны физического поля "деформаций"

Рассмотрим уравнение поля без источников с  $\rho = 0$  и  $\mathbf{J} = 0$ . Тогда, согласно (2.3) и (2.5), имеем композиции гиперкомплексных операторов

$$\left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_1\right) \circ \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_2\right) \circ \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_3\right) \circ (0, \mathbf{R}) = 0.$$
(4.1)

Композиции (4.1) с исходным гиперкомплексным оператором

$$\left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla\right) \circ \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_1\right) \circ \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_2\right) \circ \left(\frac{\partial}{c\partial t}, \nabla_3\right) \circ (0, \mathbf{R}) = 0 \tag{4.2}$$

есть скалярный оператор (2.6), что приводит к уравнениям поля

$$\Box_4 \mathbf{R} = 0. \tag{4.3}$$

Запишем их в виде

$$\prod_{m}^{4} \left[ \frac{\partial}{c\partial t} + (\varepsilon^m \nabla) \right] \mathbf{R} = 0.$$
(4.4)

Решение волнового уравнения (4.3) или (4.4) имеет вид

$$f = f_1 \left[ t + \left( \nabla^1 \varepsilon^1 \right) / c \right] + f_2 \left[ t + \left( \nabla^2 \varepsilon^2 \right) / c \right] + f_3 \left[ t + \left( \nabla^3 \varepsilon^3 \right) / c \right] + f_4 \left[ t + \left( \nabla^4 \varepsilon^4 \right) / c \right]$$
(4.5)

с произвольными функциями  $f_1$ ,  $f_2$ ,  $f_3$  и  $f_4$  и представляет собой прямую и три обратных плоских волн. Это следовало ожидать из определенности одновременности разноместных событий в пространстве-времени Бервальда-Моора [3]. Конкретные физические задачи для волн "деформаций" представляют отдельный интерес.

### Заключение

Теория физического векторного поля, рассматриваемая в предыдущей 1 и настоящей работе, носит принципиально иной характер, чем известные поля, поскольку основывается на симметричном тензоре «деформаций» для векторного потенциала. Например, в теории Максвелла вводится антисимметричный тензор векторного потенциала. Такое различие теорий следует из различия используемых алгебр. В рассматриваемом случае используется алгебра квадрачисел, а в теории Максвелла — алгебра бикватернионов. В работе принята запись уравнений и выражений для потока энергии в скалярно-векторной форме для решения конкретных задач, результаты которых и будут сопоставляться с наблюдениями. Это представляет отдельный интерес для дальнейшей разработки теории. В ковариантном виде компоненты введенного вектора напряженности являются компонентами 4-х индексового тензора напряженности, а значение энергии и ее потока являются компонентами 4-х индексового тензора энергии-импульса. В следующих работах все вычисления будут представлены в ковариантном виде с этими тензорами. Различные теории поля в пространстве Бервальда-Моора рассматриваются, например, в работах [5-7], в которых вводятся антисимметричные тензоры векторных полей, то есть вводятся аналоги соответствующих тензоров теории Максвелла. Тем самым имеют место подходы, отличные от рассматриваемого. Для используемой модели найдены плотности поля и её поток, зависящие от вторых производных и их смешанных значений от времени и координат компонент вектора напряженности. Случай силы, действующей на источник и зависящей только от производных вектора напряженности, не исследовался. Однако его легко реализовать по используемой методике. Даются уравнения движения заряженной частицы, находящейся в физическом векторном поле. Показано, что волны физического поля состоят из прямой и трех обратных плоских волн.

### Литература

[1] Зарипов Р.Г. Модель физического поля в собственном трехмерном пространстве для геометрии событий Бервальда-Моора // Гиперкомплексные числа в геометрии и физике, 2 (10), т.5., 2008., с.124-130.

- [2] Зарипов Р.Г. Физическое время и расстояние в пространстве-времени Бервальда-Моора // Гиперкомплексные числа в геометрии и физике, 2 (8), т.4, 2007, с.24-40.
- [3] Зарипов Р.Г. Отношение одновременности в финслеровом пространстве-времени // Гиперкомплексные числа в геометрии и физике, 1 (5), т.3, 2006, с.27-46.
- [4] Зарипов Р.Г. К релятивистской теории в гиперкомплексных системах // Гиперкомплексные числа в геометрии и физике, 1 (7), т.4, 2007, с.63-81.
- [5] Гарасько Г.И. Теория поля и финслеровы пространства // Гиперкомплексные числа в геометрии и физике, 2006, 2 (6). т.3. с.6-20.
- [6] Гарасько Г.И. Слабые поля // Гиперкомплексные числа в геометрии и физике, 2007, 2(8), т.4. с.3-12.
- [7] Сипаров С.В. В вопросу об анизотропной геометродинамике. // Гиперкомплексные числа в геометрии и физике, 2008, 2 (10), т.5, с.64-74.

# TO THE THEORY OF A PHYSICAL VECTOR FIELD IN NATURAL THREE-DIMENSIONAL SPACE FOR GEOMETRY OF EVENTS BERWALD-MOOR

## R.G. Zaripov

Institute of Mechanics and Engineering, Kazan Science Center, Russian Academy of Sciences, Kazan, Russia

zaripov@mail.knc.ru

The model of a physical vector field with density of scalar and vector sources in natural three-dimensional space for geometry of events Berwald-Moor are is considered. The density of an energy and its stream which depend on second derivative of components of a vector of strength are defined. Expression for the force working on a source of a field is deduced and the equations of motion of the charged particle are submitted. The question of waves of a field of "deformations" in vacuum is discussed.

**Key Words:** space-time Berwald-Moor, a physical vector field, energy, force, equations of motion, flat waves.