

УДК 517.98

## Группы и геометрии, связанные с дуальными числами<sup>1</sup>

© В. Ф. Молчанов, Н. А. Малашонок, Л. М. Молчанова

Ключевые слова: алгебры, дробно-линейные функции, аффинные связности, геодезические, обобщенные функции, движение планет

Рассматриваются некоторые геометрические, аналитические и механические задачи на многообразиях, связанных с алгеброй дуальных чисел

В настоящей работе мы рассматриваем некоторые геометрические, аналитические и механические задачи на многообразиях, связанных с алгеброй дуальных чисел  $z = x + iy$ ,  $x, y \in \mathbb{R}$ ,  $i^2 = 0$ . Переход в классических задачах от комплексных чисел к дуальным числам приводит к интересным, а иногда и неожиданным результатам [8, 9]. Например, инвариантные аффинные связности на некоторых многообразиях – в отличие от комплексного случая – зависят от вещественных параметров. Для многообразий и групп Ли этот переход означает стягивание (contraction) в смысле Вигнера–Иноно, например, полупростые группы превращаются в полупрямые произведения полупростых групп и линейных пространств. Это дает новый подход к изучению полупрямых произведений групп Ли и их представлений.

### § 1. Дуальные числа

Дуальными числами называются символы  $z = x + iy$ , где  $x, y \in \mathbb{R}$ . Действия над ними производятся как над многочленами от  $i$  с соотношением  $i^2 = 0$ , см, например, [13]. Мы используем обычные названия и обозначения: вещественные числа  $x$  и  $y$  – это соответственно вещественная и мнимая части дуального числа  $z = x + iy$ , мы пишем  $x = \operatorname{Re} z$ ,  $y = \operatorname{Im} z$ . Множество  $\Lambda$  дуальных чисел есть алгебра над  $\mathbb{R}$  размерности два. Она имеет делители нуля, это – числа  $it$ ,  $t \in \mathbb{R}$ , лежащие на мнимой оси.

<sup>1</sup>Работа поддержана грантами: РФФИ 09-01-00325 а, Научной Программой "Развитие Научного Потенциала Высшей Школы" РНП.1.1.2.1474 и Темпланом 1.5.07.

Отображение  $z \mapsto \operatorname{Re} z$  является гомоморфизмом алгебры  $\Lambda$  на алгебру  $\mathbb{R}$  вещественных чисел.

Определим показательную функцию  $e^z$  (или  $\exp z$ ) на  $\Lambda$  с помощью такого же степенного ряда, что и для комплексных чисел:

$$e^z = 1 + z + \frac{z^2}{2!} + \dots + \frac{z^n}{n!} + \dots$$

Ряд сходится во всей плоскости  $\Lambda$ . В частности,

$$e^{it} = 1 + it.$$

Справедлива та же формула умножения, что и для комплексных чисел:

$$e^z e^w = e^{z+w}.$$

Мультипликативная группа  $\Lambda^*$  алгебры  $\Lambda$  состоит из чисел  $z = x + iy$ , для которых  $x \neq 0$ . Дуальное число  $z$  из  $\Lambda^*$  можно записать в показательной форме (с "модулем"  $x$  и "аргументом"  $\varphi = y/x$ ):

$$z = x e^{i\varphi} = x(1 + i\varphi), \quad \varphi = y/x. \quad (1.1)$$

Группа автоморфизмов алгебры  $\Lambda$  изоморфна мультипликативной группе  $\mathbb{R}^*$  вещественных чисел: числу  $\mu \in \mathbb{R}$ ,  $\mu \neq 0$ , отвечает автоморфизм  $x + iy \mapsto x + i\mu y$ . В частности, числу  $\mu = -1$  отвечает инволютивный автоморфизм - переход от  $z = x + iy$  к сопряженному числу  $z = x - iy$ .

Определим стереографическую проекцию для плоскости дуального переменного. Рассмотрим трёхмерное вещественное пространство  $\mathbb{R}^3$  с координатами  $\xi, \eta, \zeta$ . Возьмем в нем цилиндр  $\Omega$  (прямой круговой цилиндр радиуса 1 с осью  $O\eta$ ), задаваемый уравнением

$$\xi^2 + \zeta^2 = 1.$$

Отобразим  $\Lambda$  в  $\Omega$  с помощью центрального проектирования из точки  $\omega^0 = (0, 0, 1)$ , совместив плоскость  $\xi O\eta$  с плоскостью  $x O y$  (с плоскостью  $\Lambda$ ). Это отображение назовём стереографической проекцией. Оно задаётся формулами:

$$\xi = \frac{2x}{1+x^2}, \quad \eta = \frac{2y}{1+x^2}, \quad \zeta = \frac{x^2-1}{x^2+1}. \quad (1.2)$$

Образ отображения (1.2) есть  $\Omega$  без верхней образующей  $\ell = (0, \eta, 1)$ . Стереографическая проекция – взаимно однозначное отображение. Обратное отображение задаётся формулами:

$$x = \frac{\xi}{1-\zeta}, \quad y = \frac{\eta}{1-\zeta}, \quad (1.3)$$

так что

$$z = \frac{\xi + i\eta}{1-\zeta}. \quad (1.4)$$

Назовем цилиндр  $\Omega$  расширенной плоскостью дуального переменного и обозначим  $\bar{\Lambda}$ .

Сечение цилиндра  $\Omega$  плоскостью  $a\xi + b\eta + c\zeta = d$  при стереографической проекции переходит в кривую

$$(c-d)x^2 + 2ax + 2by = c + d. \quad (1.5)$$

Назовем по аналогии с комплексным случаем кривую (1.5) "обобщенной окружностью". В общем случае ( $c \neq d, b \neq 0$ ) это – парабола. Если плоскость проходит через  $\omega^0$  и  $b \neq 0$ , то это – прямая (не вертикальная). Если  $b = 0$  и плоскость пересекает  $\Omega$ , то это – одна ( $c = d$ ) или две ( $c \neq d$ ) вертикальные прямые.

## § 2. Аналитические функции

Мы рассматриваем функции  $f(z) = u(x, y) + iv(x, y)$  на  $\Lambda$  со значениями в  $\Lambda$ . Производная определяется обычным образом. Уравнения Коши-Римана таковы:

$$\frac{\partial u}{\partial x} = \frac{\partial v}{\partial y}, \quad \frac{\partial u}{\partial y} = 0.$$

Следовательно, аналитическая функция есть

$$f(z) = \varphi(x) + i[\varphi'(x)y + \psi(x)] \quad (2.1)$$

с дифференцируемыми  $\varphi(x)$  и  $\psi(x)$ . Производная  $d/dz$  действует как  $d/dx$ , так что если функции  $f$  отвечает пара  $\varphi, \psi$ , то функции  $f'$  отвечает пара  $\varphi', \psi'$ , если  $\varphi$  дважды дифференцируема. Матрица Якоби отображения  $z \mapsto f(z)$  есть

$$\begin{pmatrix} \varphi' & 0 \\ \varphi''y + \psi' & \varphi' \end{pmatrix}.$$

Поэтому угловой коэффициент  $y'(t)/x'(t)$  кривой  $z(t) = x(t) + iy(t)$  при отображении  $z \mapsto f(z)$  изменяется на число  $(\varphi''y + \psi')/\varphi'$ . Мы видим, что разность угловых коэффициентов кривых в точке пересечения не изменяется. Назовем мерой угла (с направлением) между прямыми  $y = k_1x + b_1$  и  $y = k_2x + b_2$  разность  $k_1 - k_2$  их угловых коэффициентов. Мерой угла (с направлением) между кривыми  $y = f_1(x)$  и  $y = f_2(x)$  в точке их пересечения с абсциссой  $x_0$  назовем меру угла между их касательными, то есть  $f_1'(x_0) - f_2'(x_0)$ . Таким образом, аналитическая функция является конформным отображением: она сохраняет углы между кривыми.

В частности, показательная функция  $e^z$  - аналитическая:

$$e^z = e^x + ie^x y,$$

ее производная равна ей самой.

Некоторые применения аналитических функций см. в § 10.

### § 3. Группа Лагерра

Группа Лагерра  $G = \text{SL}(2, \mathbf{A})$  состоит из матриц второго порядка над алгеброй  $\mathbf{A}$  с определителем единица:

$$\begin{pmatrix} \alpha & \beta \\ \gamma & \delta \end{pmatrix}, \quad \alpha\delta - \beta\gamma = 1,$$

здесь  $\alpha, \beta, \gamma, \delta \in \mathbf{A}$ , эти числа мы будем записывать в виде:  $\alpha = \alpha_1 + i\alpha_2$  и т. д. Группа  $G$  есть полупрямое произведение группы  $L = \text{SL}(2, \mathbb{R})$  и ее алгебры Ли  $\mathfrak{l}$ . В самом деле, матрицу  $g \in G$  можно представить в виде произведения

$$g = g_1 n,$$

где  $g_1 = \text{Re } g$ ,  $n = E + iX$ ,  $\text{tr } X = 0$  (так что  $X \in \mathfrak{l}$ ). Группа  $L$  действует на алгебре Ли  $\mathfrak{l}$  присоединенным образом. О группе Лагерра и ее представлениях см., например, [7].

Центр группы  $G$  состоит из двух матриц  $\pm E$ , фактор-группа  $\tilde{G}$  группы  $G$  по ее центру есть полупрямое произведение группы  $\tilde{L} = \text{SO}_0(1, 2)$  и ее алгебры Ли  $\tilde{\mathfrak{l}}$ . Явный вид матриц  $\tilde{g}$  из  $\tilde{G}$  дается следующей конструкцией.

Рассмотрим пространство  $H$  "эрмитовых" матриц

$$\begin{pmatrix} h_1 - h_4 & -ih_2 + h_3 \\ ih_2 + h_3 & h_1 + h_4 \end{pmatrix}, \quad \alpha\delta - \beta\gamma = 1, \quad (3.1)$$

где  $h_1, h_2, h_3, h_4 \in \mathbb{R}$ . Группа  $G$  действует на  $H$  следующим образом:

$$h \mapsto \tilde{g}' h g, \quad (3.2)$$

штрих означает матричное транспонирование. Это действие сохраняет определитель матрицы  $h$ :

$$\text{deth} = h_1^2 - h_3^2 - h_4^2. \quad (3.3)$$

Сопоставим матрице  $h$ , см. (3.1), вектор-строку  $h = (h_1, h_2, h_3, h_4)$  из  $\mathbb{R}^4$ . Преобразованию (3.2) пространства  $H$  отвечает линейное преобразование

$$h \mapsto h\tilde{g} \quad (3.4)$$

пространства  $\mathbb{R}^4$  с матрицей

$$\tilde{g} = \begin{pmatrix} \frac{\alpha_1^2 + \beta_1^2 + \gamma_1^2 + \delta_1^2}{2} & u_1 & \alpha_1\beta_1 + \gamma_1\delta_1 & \frac{-\alpha_1^2 + \beta_1^2 - \gamma_1^2 + \delta_1^2}{2} \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ \alpha_1\gamma_1 + \beta_1\delta_1 & u_3 & \alpha_1\delta_1 + \beta_1\gamma_1 & -\alpha_1\gamma_1 + \beta_1\delta_1 \\ \frac{-\alpha_1^2 - \beta_1^2 + \gamma_1^2 + \delta_1^2}{2} & u_4 & -\alpha_1\beta_1 + \gamma_1\delta_1 & \frac{\alpha_1^2 - \beta_1^2 - \gamma_1^2 + \delta_1^2}{2} \end{pmatrix},$$



где

$$\begin{aligned} u_1 &= p_1 + p_2, \\ u_4 &= -p_1 + p_2, \\ p_1 &= -\alpha_1\beta_2 + \beta_1\alpha_2, \end{aligned} \quad (3.5)$$

$$p_2 = -\gamma_1\delta_2 + \delta_1\gamma_2, \quad (3.6)$$

$$u_3 = -2\alpha_1\delta_2 + 2\beta_1\gamma_2. \quad (3.7)$$

Линейные преобразования (3.4) пространства  $\mathbb{R}^4$  сохраняют квадратичную форму (3.3) и, следовательно, сохраняют конус  $h_1^2 - h_3^2 - h_4^2 = 0$ . Орбитами группы  $\tilde{G}$  на этом конусе служат две его полы:  $C^+ = \{h_1 > 0\}$  и  $C^- = \{h_1 < 0\}$ , – и каждая из точек на оси  $Oh_2$ .

Рассмотрим в  $G$  три подгруппы  $G_1, G_2, G_3$ , состоящие соответственно из матриц

$$d = \begin{pmatrix} a & 0 \\ b & \bar{a} \end{pmatrix}, \quad u = \begin{pmatrix} a & b \\ -\bar{b} & \bar{a} \end{pmatrix}, \quad v = \begin{pmatrix} a & b \\ \bar{b} & \bar{a} \end{pmatrix}. \quad (3.8)$$

Используя стандартные обозначения, мы можем обозначить  $G_2 = SU(2; \Lambda)$  и  $G_3 = SU(1, 1; \Lambda)$ . Это группы "унитарных" и "псевдо-унитарных" матриц над дуальными числами. Пусть в (3.8)  $a = \alpha + ip$ ,  $b = \beta + iq$ . Тогда  $\alpha^2 = 1$ ,  $\alpha^2 + \beta^2 = 1$  и  $\alpha^2 - \beta^2 = 1$  соответственно для  $d, u$  и  $v$ ; и матрицам  $u$  и  $v$  отвечают в  $\tilde{G}$  матрицы

$$\begin{aligned} \tilde{d} &= \begin{pmatrix} 1 + \frac{\beta^2}{2} & \alpha q + \beta p & \alpha\beta & -\frac{\beta^2}{2} \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ \alpha\beta & 2\alpha p & 1 & -\alpha\beta \\ \frac{\beta^2}{2} & \alpha q + \beta p & \alpha\beta & 1 - \frac{\beta^2}{2} \end{pmatrix}, \\ \tilde{u} &= \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 2\alpha p + 2\beta q & \alpha^2 - \beta^2 & 2\alpha\beta \\ 0 & 2\alpha q - 2\beta p & -2\alpha\beta & \alpha^2 - \beta^2 \end{pmatrix}, \end{aligned} \quad (3.9)$$

$$\tilde{v} = \begin{pmatrix} \alpha^2 + \beta^2 & -2\alpha q + 2\beta p & 2\alpha\beta & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 2\alpha\beta & 2\alpha p - 2\beta q & \alpha^2 + \beta^2 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}.$$

Мы видим, что группа  $G_2$  изоморфна группе евклидовых движений плоскости  $\mathbb{R}^2$  (сохраняющих сумму квадратов), а группа  $G_3$  изоморфна группе гиперболических движений плоскости  $\mathbb{R}^2$  (сохраняющих разность квадратов).

#### § 4. Дробно-линейные преобразования

Группа  $G$  действует на плоскости  $\Lambda$  дробно-линейно:

$$z \mapsto w = \frac{\alpha z + \gamma}{\beta z + \delta}. \quad (4.1)$$

Функция (4.1) – аналитическая. Разделим в (4.1) вещественные и мнимые части: пусть  $z = x + iy$ ,  $w = u + iv$ , тогда

$$\begin{aligned} u &= \frac{\alpha_1 x + \gamma_1}{\beta_1 x + \delta_1}, \\ v &= \frac{y + p_1 x^2 + u_3 x + p_2}{(\beta_1 x + \delta_1)^2}, \end{aligned}$$

где  $p_1, p_2, u_3$  даются формулами (3.5), (3.6), (3.7). Мы видим, что функция (4.1) определена на всей плоскости  $\Lambda$  при  $\beta_1 = 0$  и на всей плоскости  $\Lambda$ , кроме вертикальной прямой  $x = -\alpha_1/\beta_1$ , при  $\beta_1 \neq 0$ .

Дробно-линейные функции (4.1) сохраняют "обобщенные окружности". Области транзитивности – 1) параболы и неvertикальные прямые, 2) пары вертикальных прямых, 3) вертикальные прямые.

С помощью формул (1.2), (1.3), (1.4) дробно-линейное действие (4.1) распространяется на цилиндр  $\Omega$ .

Рассмотрим три сечения  $\Gamma_1, \Gamma_2$  и  $\Gamma_3$  конуса  $\mathcal{C}^+$ .

Сечение  $\Gamma_1$  состоит из точек  $c \in \mathcal{C}^+$  таких, что  $c_1 + c_4 = 1$ . Всякая точка  $c \in \Gamma_1$  имеет вид

$$c = \left( \frac{1+x^2}{2}, y, x, \frac{1-x^2}{2} \right), \quad x, y \in \mathbb{R}. \quad (4.2)$$

Действие (3.4) вызывает следующее действие группы  $G$  (или  $\tilde{G}$ ) на  $\Gamma_1$ :

$$c \mapsto \frac{c\tilde{g}}{(c\tilde{g})_1 + (c\tilde{g})_4} \quad (4.3)$$

(сначала действуем на  $c$  по (3.4), получаем  $c\tilde{g}$ , затем эту точку  $c\tilde{g}$  отображаем в точку, лежащую на той же образующей конуса.

Отождествим  $\Gamma_1$  с  $\Lambda$ : сопоставим точке  $z = x + iy$  точку  $c \in \Gamma_1$ , см. (4.2). Тогда действие (4.3) есть в точности дробно-линейное действие (4.1).

Сечение  $\Gamma_2$  состоит из точек  $\omega \in \mathcal{C}^+$  таких, что  $\omega_1 = 1$ , так что  $\omega_3^2 + \omega_4^2 = 1$ . Действие (3.4) вызывает следующее действие группы  $G$  на  $\Gamma_2$ :

$$\omega \mapsto \frac{\omega\tilde{g}}{(\omega\tilde{g})_1} \quad (4.4)$$

Сечение  $\Gamma_2$  отождествляем с цилиндром  $\Omega$ : точке  $(\xi, \eta, \zeta)$  из  $\Omega$  сопоставляем точку  $(1, \eta, \xi, -\zeta)$  из  $\Gamma_2$ . Тогда действие (4.4) есть в точности действие группы  $\tilde{G}$  на цилиндре  $\Omega$ .

Отображение  $\Gamma_2$  на  $\Gamma_1$  вдоль образующих конуса  $\mathcal{C}^+$  есть как раз стереографическая проекция из § 1.

Сечение  $\Gamma_3$  состоит из точек  $\lambda \in \mathcal{C}^+$  таких, что  $\lambda_4 = 1$ , так что  $\lambda_1^2 - \lambda_3^2 = 1$ , следовательно, сечение  $\Gamma_3$  есть гиперболический цилиндр (образующая – одна из ветвей гиперболы). При отображении  $\Gamma_3$  на  $\Gamma_1$  вдоль образующих конуса  $\mathcal{C}^+$  и последующем отождествлении  $\Gamma_1$  с  $\Lambda$  мы получаем на плоскости  $\Lambda$  множество точек

$$z = \frac{\lambda_3 + i\lambda_2}{\lambda_1 + 1}.$$

Поскольку  $\lambda_1 \geq 1$ , это множество есть полоса  $-1 < x < 1$ , ниже, в § 9, оно появляется под именем плоскости Лобачевского–Галилея  $\mathcal{L}$ . При отображении  $\Gamma_3$  на  $\Gamma_2$  вдоль образующих конуса  $\mathcal{C}^+$  получаем нижнюю половину цилиндра  $\Omega$ : множество  $\zeta < 0$ . Проектируя это множество на плоскость  $\xi O \eta$  вдоль оси  $O\zeta$ , мы снова получаем такую же полосу  $-1 < \xi < 1$ . Это – модель Клейна плоскости Лобачевского–Галилея: точке  $z = x + iy$  из  $\mathcal{L}$  сопоставляется точка  $w = u + iv$  тоже из  $\mathcal{L}$  – по формулам:

$$u = \frac{2x}{1+x^2}, \quad v = \frac{2y}{1+x^2},$$

то есть

$$w = \frac{2z}{1+z\bar{z}}.$$

Подгруппы  $G_1$ ,  $G_2$  и  $G_3$  сохраняют при действии (3.2) соответственно сечения  $\Gamma_1$ ,  $\Gamma_2$  и  $\Gamma_3$  конуса  $\mathcal{C}^+$ , при этом действие (3.4) каждой подгруппы является линейным и транзитивным.

Конструкции § 3 и § 4 аналогичны конструкциям в случае комплексных чисел. Для комплексных чисел группа  $G$  есть группа  $SL(2, \mathbb{C})$ , группа  $\tilde{G}$  есть группа  $SO_0(1, 3)$ , конус  $\mathcal{C}$  есть прямой круговой конус в пространстве Минковского

– + + +, задаваемый уравнением  $h_1^2 - h_2^2 - h_3^2 - h_4^2 = 0$ , его пола  $C^+$  выделяется условием  $h_1 > 0$ , сечения  $\Gamma_2$  и  $\Gamma_3$  – это соответственно сфера  $\Omega$  в  $\mathbb{R}^3$  (сфера Римана) и плоскость Лобачевского (верхняя пола двуполостного гиперboloида в  $\mathbb{R}^3$ ), сечение  $\Gamma_1$  отождествляется с алгеброй  $\mathbb{C}$  комплексных чисел, отображение  $\Gamma_2$  на  $\Gamma_1$  вдоль образующих конуса  $C^+$  есть обычная стереографическая проекция  $\Omega \rightarrow \mathbb{C}$  сферы на плоскость.

## § 5. Однородные обобщенные функции

В этом параграфе мы даем описание всех однородных обобщенных функций на алгебре  $\Lambda$ , мы опираемся на [10]. Для алгебр  $\mathbb{R}$  и  $\mathbb{C}$  это было сделано в [6] и [5], соответственно. Вообще, изучение однородных обобщенных функций на алгебрах над  $\mathbb{R}$  – это интересная и полезная задача. Она появляется, например, при исследовании представлений матричных групп над такими алгебрами.

Нам понадобится результат для  $\mathbb{R}$ , см. [6]. Мы используем следующие обобщенные функции на вещественной прямой:  $x_+^\lambda$ ,  $x_-^\lambda$ ,  $|x|^\lambda$ ,  $|x|^\lambda \operatorname{sgn} x$ ,  $x^{-m-1}$ , где  $\lambda \in \mathbb{C}$ ,  $m \in \mathbb{N} = \{0, 1, 2, \dots\}$ . Для характера мультипликативной группы  $\mathbb{R}^* = \mathbb{R} \setminus \{0\}$  мы используем обозначение

$$t^{\lambda, \varepsilon} = |t|^\lambda \operatorname{sgn}^\varepsilon t,$$

где  $t \in \mathbb{R}^*$ ,  $\lambda \in \mathbb{C}$ ,  $\varepsilon = 0, 1$ . В частности, если  $\lambda \in \mathbb{Z}$ ,  $\varepsilon \equiv \lambda$ , то  $t^{\lambda, \varepsilon} = t^\lambda$  (знак  $\equiv$  обозначает сравнение по модулю 2). Тем же самым символом  $x^{\lambda, \varepsilon}$  мы обозначаем обобщенную функцию  $|x|^\lambda \operatorname{sgn}^\varepsilon x$ . Обобщенная функция  $f$  на  $\mathbb{R}$  называется однородной степени  $(\lambda, \varepsilon)$ , где  $\lambda \in \mathbb{C}$ ,  $\varepsilon = 0, 1$ , если

$$f(tx) = t^{\lambda, \varepsilon} f(x).$$

Для данных  $\lambda, \varepsilon$  пространство таких обобщенных функций одномерно. Базис есть  $x^{\lambda, \varepsilon}$ , за исключением  $\lambda = -m - 1$ ,  $\varepsilon \equiv m$ ,  $m \in \mathbb{N}$ , когда базис есть  $\delta^{(m)}(x)$ , производная  $m$ -го порядка дельта-функции Дирака  $\delta(x)$  на вещественной прямой. Таким образом, носитель однородной обобщенной функции степени  $(\lambda, \varepsilon)$  есть  $\mathbb{R}$ , за исключением  $\lambda = -m - 1$ ,  $\varepsilon \equiv m$ ,  $m \in \mathbb{N}$ , когда он есть точка 0.

Для многообразия  $M$  через  $\mathcal{D}(M)$  обозначается пространство Шварца бесконечно дифференцируемых функций на  $M$  со значениями в  $\mathbb{C}$  и компактным носителем, снабженное обычной топологией, через  $\mathcal{D}'(M)$  – пространство обобщенных функций на  $M$  – линейных непрерывных функционалов на  $\mathcal{D}(M)$ .

*Характер* мультипликативной группы  $\Lambda^*$  алгебры  $\Lambda$  – это непрерывный гомоморфизм этой группы в мультипликативную группу  $\mathbb{C}^*$  комплексных чисел. Как следует из показательной формы (1.1) чисел  $a \in \Lambda^*$ , группа  $\Lambda^*$  есть прямое произведение групп  $\mathbb{R}^*$  и  $\mathbb{R}$ . Отсюда получаем

**Теорема 5.1** *Всякий характер группы  $\Lambda^*$  задается параметрами  $\lambda, \mu \in \mathbb{C}$ ,  $\varepsilon = 0, 1$ , его значение на  $a = \alpha + ip \in \Lambda^*$ , равно*

$$\chi_{\lambda, \varepsilon, \mu}(a) = \alpha^{\lambda, \varepsilon} e^{\mu p / \alpha}.$$

Назовем обобщенную функцию  $F$  на  $\Lambda$ , то есть  $F \in \mathcal{D}'(\Lambda)$ , *однородной степени*  $(\lambda, \varepsilon, \mu)$ , где  $\lambda \in \mathbb{C}$ ,  $\varepsilon = 0, 1$ ,  $\mu \in \mathbb{C}$ , если

$$F(az) = \chi_{\lambda, \varepsilon, \mu}(a)F(z), \quad a \in \Lambda^*. \quad (5.1)$$

Характер  $\chi_{\lambda, \varepsilon, \mu}$  можно рассматривать как обобщенную функцию на плоскости  $\Lambda$  чисел  $z = x + iy$  с удаленной мнимой прямой  $x = 0$ , то есть на множестве  $\{x \neq 0\}$ . В самом деле, он есть непрерывная функция на этом множестве. Но на всю  $\Lambda$  его можно распространить только в случае, когда комплексное число  $\mu$  – чисто мнимое, см. [6]. В этом случае он есть локально интегрируемая функция при  $\operatorname{Re} \lambda > -1$  и распространяется мероморфно по  $\lambda$  на всю комплексную плоскость  $\lambda$ . Оказывается, что это – общая форма однородных обобщенных функций, носитель которых есть вся плоскость  $\Lambda$ . А именно, мы имеем следующую теорему.

**Теорема 5.2** *Однородная обобщенная функция  $F$  на  $\Lambda$  степени  $(\lambda, \varepsilon, \mu)$ , носитель которой есть вся плоскость  $\Lambda$ , существует только для чисто мнимых  $\mu$ . С точностью до однородных обобщенных функций, сосредоточенных на мнимой прямой  $x = 0$  в плоскости  $\Lambda$ , она есть  $C \cdot \chi_{\lambda, \varepsilon, \mu}$  (следовательно, если  $\lambda = -t - 1$ ,  $t \in \mathbb{N}$ , то должно быть  $\varepsilon \equiv t$ ).*

**Доказательство.** Пусть в (5.1)  $a = \alpha + ip$  – такое, что  $\alpha > 0$ . Дифференцируя (5.1) по  $\alpha$  и  $ip$  и полагая  $\alpha = 1$ ,  $p = 0$ , мы получаем следующую систему

$$x \frac{\partial F}{\partial x} + y \frac{\partial F}{\partial y} = \lambda F, \quad (5.2)$$

$$x \frac{\partial F}{\partial y} = \mu F. \quad (5.3)$$

Сначала рассмотрим  $F$  на множестве  $\{x \neq 0\}$ . Тогда из уравнения (5.3) мы получаем, что

$$F = T(x) e^{\mu y/x}.$$

Поэтому уравнение (5.2) дает следующее уравнение для  $T$ :

$$x \frac{dT}{dx} = \lambda T,$$

откуда  $T = C_1 x_+^\lambda + C_2 x_-^\lambda$ . Уравнение (5.1) с  $a = -1$  показывает, что  $T(x)$  имеет четность  $\varepsilon$ , так что  $T = C \cdot x^{\lambda, \varepsilon}$ . Таким образом, на множестве  $\{x \neq 0\}$  мы имеем

$$\begin{aligned} F(z) &= C \cdot x^{\lambda, \varepsilon} e^{\mu y/x} \\ &= C \cdot \chi_{\lambda, \varepsilon, \mu}(z). \end{aligned}$$

с произвольным  $\mu \in \mathbb{C}$ . На всю плоскость  $\Lambda$  эта обобщенная функция распространяется только при чисто мнимом  $\mu$ .  $\square$

Теперь найдем однородные обобщенные функции, сосредоточенные на прямой  $x = 0$ .

**Теорема 5.3** Однородная обобщенная функция  $F$  на  $\Lambda$  степени  $(\lambda, \varepsilon, \mu)$ , носитель которой есть прямая  $x = 0$ , существует только для  $\mu = 0$ . Если  $\lambda \neq -n$ ,  $n = 1, 2, 3, \dots$ , то (с точностью до множителя)

$$F = \delta(x) y^{\lambda+1, \varepsilon},$$

Если  $\lambda = -1$ , то

$$\begin{aligned} F &= \delta(x) \delta(y), \quad \varepsilon = 0, \\ F &= \delta(x) \operatorname{sgn}(y), \quad \varepsilon = 1, \end{aligned}$$

Если  $\lambda = -n$ ,  $n = 2, 3, \dots$ , то

$$\begin{aligned} F &= \delta(x) y^{-n+1}, \quad \varepsilon \equiv n - 1, \\ F &= \delta(x) \delta^{(n-2)}(y), \quad \varepsilon \equiv n. \end{aligned}$$

**Доказательство.** Нам нужно найти решения системы (5.2), (5.3), сосредоточенные на прямой  $x = 0$ . Достаточно найти такие обобщенные функции (функционалы), действующие на функции  $\varphi$  из  $\mathcal{D}(\Lambda)$ , носители которых располагаются в круге  $x^2 + y^2 < M$ . На таких функциях  $\varphi$  всякая обобщенная функция  $F$ , сосредоточенная на прямой  $x = 0$ , имеет вид:

$$F = \sum_{j=0}^N \delta^{(j)}(x) A_j(y),$$

где  $A_j$  – обобщенные функции на  $\mathbb{R}$ . Так как

$$x \delta^{(j)}(x) = -j \delta^{(j-1)}(x),$$

то уравнение (5.3) дает

$$-\sum_{j=1}^N j \delta^{(j-1)}(x) \frac{dA_j}{dy} = \mu \sum_{j=0}^N \delta^{(j)}(x) A_j,$$

или

$$-\sum_{j=0}^{N-1} (j+1) \delta^{(j)}(x) \frac{dA_{j+1}}{dy} = \mu \sum_{j=0}^N \delta^{(j)}(x) A_j.$$

Отсюда получаем, что если  $\mu \neq 0$ , то все  $A_j$  равны 0, так что  $F = 0$ . Если же  $\mu = 0$ , то  $A_j = 0$  при  $j \geq 1$ , так что  $F = \delta(x) A_0(y)$ . Теперь из уравнения (5.2) получаем

$$y \frac{dA_0}{dy} = (\lambda + 1) A_0,$$

то есть  $A_0$  – однородная обобщенная функция на  $\mathbb{R}$  степени  $\lambda + 1$ . Кроме того, она имеет четность  $\varepsilon$ . Отсюда следует теорема.  $\square$



## § 6. Аффинные связности, ускорение, геодезические

Приведем некоторые сведения об аффинных связностях [11], [12]. *Аффинная связность* на многообразии  $M$  – это соответствие  $\nabla$ , которое каждому векторному полю  $X$  сопоставляет линейное отображение  $\nabla_X$  пространства векторных полей в себя, удовлетворяющее следующим двум условиям:

$$\nabla_{fX+gY} = f\nabla_X + g\nabla_Y \quad (6.1)$$

$$\nabla_X(fY) = (Xf)Y + f\nabla_X Y \quad (6.2)$$

для  $f, g \in C^\infty(M)$ . Оператор  $\nabla_X$  называется *ковариантной производной* относительно  $X$ .

Пусть  $M$  имеет размерность  $n$ , пусть  $x_1, \dots, x_n$  – локальные координаты. Тогда  $\partial/\partial x_i, i = 1, \dots, n$ , – базис в касательном пространстве. Определим функции  $\Gamma_{ij}^k = \Gamma_{ij}^k(x)$  (*символы Кристоффеля*) формулой

$$\nabla_{\partial/\partial x_i} \left( \frac{\partial}{\partial x_j} \right) = \sum_k \Gamma_{ij}^k \frac{\partial}{\partial x_k}.$$

Символы Кристоффеля образуют  $n$  матриц

$$\nabla_i = \left( \Gamma_{ij}^k \right), \quad i = 1, \dots, n$$

( $k$  – номер строки,  $j$  – номер столбца).

Пусть  $\Phi$  – диффеоморфизм многообразия  $M$ . Аффинная связность  $\nabla$  называется *инвариантной* относительно  $\Phi$ , если

$$d\Phi(\nabla_X Y) = \nabla_{d\Phi(X)} d\Phi(Y). \quad (6.3)$$

**Теорема 6.1** Пусть  $\Phi$  в локальных координатах задается функциями  $y_k = y_k(x_1, \dots, x_n)$ . Тогда условие инвариантности относительно  $\Phi$  имеет вид

$$\frac{\partial^2 y_m}{\partial x_i \partial x_j} + \sum_{k,s} \Gamma_{ks}^m(y) \frac{\partial y_k}{\partial x_i} \frac{\partial y_s}{\partial x_j} = \sum_p \Gamma_{ij}^p(x) \frac{\partial y_m}{\partial x_p}. \quad (6.4)$$

**Доказательство.** Условие инвариантности (6.3) равносильно системе

$$d\Phi \left( \nabla_{\partial/\partial x_i} \left( \frac{\partial}{\partial x_j} \right) \right) = \nabla_{d\Phi(\partial/\partial x_i)} d\Phi \left( \frac{\partial}{\partial x_j} \right).$$

Поскольку

$$d\Phi \left( \frac{\partial}{\partial x_i} \right) = \sum_k \frac{\partial y_k}{\partial x_i} \frac{\partial}{\partial y_k},$$

мы имеем

$$d\Phi \left( \nabla_{\partial/\partial x_i} \left( \frac{\partial}{\partial x_j} \right) \right) = \sum_m \left( \sum_p \Gamma_{ij}^p(x) \frac{\partial y_m}{\partial x_p} \right) \frac{\partial}{\partial y_m}. \quad (6.5)$$

С другой стороны, используя (6.1) и (6.2), мы находим

$$\nabla_{d\Phi(\partial/\partial x_i)} d\Phi \left( \frac{\partial}{\partial x_j} \right) = \sum_{m,k} \frac{\partial^2 y_m}{\partial y_k \partial x_j} \frac{\partial y_k}{\partial x_i} \frac{\partial}{\partial y_m} + \sum_{k,s} \Gamma_{ks}^m(y) \frac{\partial y_k}{\partial x_i} \frac{\partial y_s}{\partial x_j} \frac{\partial}{\partial y_m}. \quad (6.6)$$

Первое слагаемое в правой части (6.6) можно упростить, оно есть

$$\sum_m \frac{\partial^2 y_m}{\partial x_i \partial x_j} \frac{\partial}{\partial y_m}.$$

После приравнивания коэффициентов при  $\partial/\partial y_m$  в правых частях (6.5) и (6.6) мы получим (6.4).  $\square$

Пусть на многообразии  $M$  действует (диффеоморфизмами) группа Ли  $G$ .

Аффинная связность  $\nabla$  называется *инвариантной* относительно группы  $G$ , если она инвариантна относительно каждого преобразования из этой группы.

Возьмем в  $G$  однопараметрическую подгруппу  $g(t) = \exp Xt$ , где  $X$  – элемент из алгебры Ли группы  $G$ . В локальных координатах подгруппа  $g(t)$  есть подгруппа преобразований

$$y_k = y_k(x_1, \dots, x_n; t).$$

При  $t = 0$  это – тождественное преобразование, матрица Якоби – единичная матрица:

$$y_k \Big|_{t=0} = x_k, \quad \frac{\partial y_k}{\partial x_i} \Big|_{t=0} = \delta_{ki}. \quad (6.7)$$

Обозначим

$$L_i^k = \frac{\partial}{\partial t} \Big|_{t=0} \frac{\partial y_k}{\partial x_i}, \quad M_{ij}^k = \frac{\partial}{\partial t} \Big|_{t=0} \frac{\partial^2 y_k}{\partial x_i \partial x_j}. \quad (6.8)$$

**Теорема 6.2** *Аффинная связность  $\nabla$  на многообразии  $M$  инвариантна относительно группы  $G$  тогда и только тогда, когда*

$$M_{ij}^m + \sum_k L_i^k \Gamma_{kj}^m + \sum_s L_j^s \Gamma_{is}^m - \sum_p L_p^m \Gamma_{ij}^p + \sum_k \frac{\partial y_k}{\partial t} \Big|_{t=0} \frac{\partial \Gamma_{ij}^m}{\partial x_k} = 0 \quad (6.9)$$

для всех точек  $x \in M$  и для всех наборов  $\{ijm\}$ .

**Доказательство.** Вычислим производную по  $t$  при  $t = 0$  от обеих частей равенства (6.4). Используя (6.7) и (6.8), получим (6.9). Обратное утверждение получается интегрированием.  $\square$

**Теорема 6.3** *Для аффинной связности на пространстве  $\mathbb{R}^n$ , инвариантной относительно группы всех параллельных переносов, символы Кристоффеля постоянны:  $\Gamma_{ij}^k = \text{const}$ .*

**Доказательство.** Для параллельного переноса  $x \mapsto y = x + a$  матрица Якоби есть единичная матрица. Тогда из (6.4) получаем  $\Gamma_{ij}^m(x+a) = \Gamma_{ij}^m(x)$ .  $\square$

Пусть  $\gamma$  – кривая  $x(t)$  на многообразии  $M$ , параметр  $t$  – время. Скорость – это касательный вектор  $\dot{x}(t)$  (точка обозначает производную по  $t$ ). Пусть  $a$  – некоторое векторное поле:

$$a = \sum_j a_j \frac{\partial}{\partial x_j}.$$

Возьмем от поля  $a$  ковариантную производную относительно поля  $\dot{x}$ , получим поле

$$\tilde{a} = \nabla_{\dot{x}} a,$$

в координатах

$$\tilde{a}_k = \dot{a}_k + \sum_{ij} \Gamma_{ij}^k \dot{x}_i a_j.$$

Векторное поле  $a$  называется параллельным вдоль кривой  $\gamma$  (или: вектор  $a$  переносится параллельно вдоль кривой  $\gamma$ ), если  $\tilde{a} = 0$ , в координатах:

$$\dot{a}_k + \sum_{ij} \Gamma_{ij}^k \dot{x}_i a_j = 0. \quad (6.10)$$

С другой стороны,  $a(t)$  – векторное поле вдоль кривой  $\gamma$ . Определим производную этого поля вдоль  $\gamma$  следующей конструкцией. Перенесем вектор  $a(s)$  параллельно вдоль кривой  $\gamma$  из точки  $x(s)$  в точку  $x(t)$ . Получим поле  $b(t, s)$ , зависящее от двух параметров  $t, s$ . Оно параллельно вдоль кривой  $\gamma$  при фиксированном  $s$ , то есть удовлетворяет системе уравнений

$$\frac{\partial b_k}{\partial t} + \sum_{ij} \Gamma_{ij}^k \dot{x}_i b_j = 0, \quad (6.11)$$

и удовлетворяет граничному условию

$$b(s, s) = a(s). \quad (6.12)$$

В точке  $x(t)$  получаем два вектора:  $b(t, s)$  и  $a(t) = b(t, t)$ . Разность  $b(t, s) - b(t, t)$  показывает, насколько "повернулся" вектор из поля  $a$  за время от  $t$  до  $s$ . Производная ("мгновенный поворот")

$$\left. \frac{\partial b}{\partial s} \right|_{(t,t)} = \lim_{s \rightarrow t} \frac{b(t, s) - b(t, t)}{s - t}$$

и есть производная поля  $a$  вдоль  $\gamma$ .

**Теорема 6.4** Производная поля  $a$  вдоль  $\gamma$  есть в точности ковариантная производная:

$$\left. \frac{\partial b}{\partial s} \right|_{s=t} = \nabla_{\dot{x}} a.$$

**Доказательство.** Продифференцируем (6.12) по  $s$  и положим  $s = t$ , получим:

$$\frac{\partial b_k}{\partial t} \Big|_{(t,t)} + \frac{\partial b_k}{\partial s} \Big|_{(t,t)} = \dot{a}_k(t).$$

Первое слагаемое выразим из (6.11), получим

$$\frac{\partial b_k}{\partial s} \Big|_{(t,t)} = \dot{a}_k(t) + \sum_{ij} \Gamma_{ij}^k \dot{x}_i b_j.$$

В правой части стоит как раз  $(\nabla_{\dot{x}} a)_k$ .  $\square$

В частности, определим *ускорение*  $\hat{x}(t)$  на кривой  $x(t)$  как производную скорости  $\dot{x}(t)$  вдоль этой же кривой  $x(t)$ . По доказанной теореме имеем

$$\hat{x} = \nabla_{\dot{x}} \dot{x}, \quad (6.13)$$

в координатах:

$$\hat{x}_k = \ddot{x}_k + \sum_{ij} \Gamma_{ij}^k \dot{x}_i \dot{x}_j. \quad (6.14)$$

Кривая называется *геодезической*, если ускорение равно нулю, то есть  $\nabla_{\dot{x}} \dot{x} = 0$ . В координатах геодезическая задается уравнением

$$\ddot{x}_k + \sum_{i,j} \Gamma_{ij}^k \dot{x}_i \dot{x}_j = 0.$$

## § 7. Геометрия на плоскости дуального переменного

Мы рассматриваем плоскость  $\Lambda$  с группой движений  $z \mapsto az + b$ , где  $a = e^{ip}$ ,  $p \in \mathbb{R}$ ,  $b \in \Lambda$ . Она порождается параллельными переносами  $z \mapsto z + b$  и "поворотами на угол  $p$ ":  $z \mapsto e^{ip}z$  (косые деформации вдоль оси ординат). Эта группа движений изоморфна группе  $G_1$ , в самом деле, отображение  $z \mapsto e^{ip}z + b$  есть дробно-линейное преобразование (4.1) с матрицей

$$\begin{pmatrix} e^{ip/2} & 0 \\ be^{-ip/2} & e^{-ip/2} \end{pmatrix}.$$

поэтому для этой группы мы сохраним обозначение  $G_1$ . Инвариантная (относительно  $G_1$ ) метрика на  $\Lambda$  вырождена, она есть  $dx^2$ . Следовательно, расстояние между точками  $z_1 = x_1 + iy_1$  и  $z_2 = x_2 + iy_2$  равно  $|x_2 - x_1|$ . Иногда удобно брать расстояние со знаком, а именно,  $x_2 - x_1$ .

## 7.1 Инвариантные аффинные связности

**Теорема 7.1** *Всякая аффинная связность на  $\Lambda$ , инвариантная относительно  $G_1$ , задается тремя вещественными параметрами  $C, D, R$  и имеет следующие базисные матрицы*

$$\nabla_{\partial/\partial x} = \begin{pmatrix} A & 0 \\ C & D \end{pmatrix}, \quad \nabla_{\partial/\partial y} = \begin{pmatrix} 0 & 0 \\ R & 0 \end{pmatrix},$$

где  $A = D + R$ .

**Доказательство.** Инвариантность относительно сдвигов  $z \mapsto z + b, b \in \Lambda$ , дает, в силу теоремы 6.3, что символы Кристоффеля  $\Gamma_{ij}^k$  постоянны.

Рассмотрим теперь "поворот"  $w = e^{it}z$ . Дальше в доказательстве для соответствия с § 6 переобозначим:  $z = x_1 + ix_2, w = y_1 + iy_2$ . Тогда поворот есть преобразование

$$\begin{cases} y_1 = x_1, \\ y_2 = tx_1 + x_2. \end{cases}$$

Следовательно,

$$\frac{\partial y_1}{\partial x_1} = 1, \quad \frac{\partial y_1}{\partial x_2} = 0, \quad \frac{\partial y_2}{\partial x_1} = t, \quad \frac{\partial y_2}{\partial x_2} = 1,$$

и потому  $L_1^2 = 1$ , остальные  $L_i^k$  равны нулю. Все вторые частные производные  $\partial^2 y_k / \partial x_i \partial x_j$  равны нулю, так что все  $M_{ij}^m$  равны нулю. Поэтому система уравнений (6.9) становится следующей системой:

$$\begin{aligned} \Gamma_{21}^1 + \Gamma_{12}^1 &= 0, \\ \Gamma_{21}^2 + \Gamma_{12}^1 - \Gamma_{11}^1 &= 0, \\ \Gamma_{22}^2 - \Gamma_{21}^1 &= 0, \\ \Gamma_{22}^2 - \Gamma_{12}^1 &= 0, \\ \Gamma_{22}^1 &= 0. \end{aligned}$$

Отсюда находим, что  $\Gamma_{12}^1 = \Gamma_{21}^1 = \Gamma_{22}^1 = \Gamma_{22}^2 = 0$  и что  $\Gamma_{21}^2 + \Gamma_{12}^1 = \Gamma_{11}^1$ .  $\square$

Пусть  $\gamma$  – кривая  $z(t) = x(t) + iy(t)$  на  $\Lambda$ . Возьмем на  $\Lambda$  инвариантную аффинную связность, задаваемую числами  $C, D, R$ , пусть  $D + R = A$ , см. теорему 7.1. Пусть  $w(t) = a(t) + ib(t)$  – векторное поле, параллельное вдоль  $\gamma$ . По (6.10) имеем

$$\dot{a} + A \dot{x} a = 0, \tag{7.1}$$

$$\dot{b} + C \dot{x} a + D \dot{x} b + R \dot{y} a = 0 \tag{7.2}$$

**Теорема 7.2** Векторное поле  $w(t) = a(t) + ib(t)$ , параллельное вдоль  $\gamma$ , задается формулами

$$a(t) = Ke^{-Ax(t)}, \quad (7.3)$$

$$b(t) = \frac{KC}{R}e^{-Ax(t)} - KRe^{-Dx(t)} \int_{t_0}^t e^{-Rx(\tau)} \dot{y}(\tau) d\tau + Me^{-Dx(t)}, \quad (7.4)$$

где  $K, M$  – некоторые числа.

**Доказательство.** Уравнение (7.1) сразу дает (7.3). Подставим (7.3) в (7.2), получим дифференциальное уравнение первого порядка. Решая его, получим (7.4).  $\square$

## 7.2 Ускорение, кривизна

Ускорение  $\widehat{z} = \widehat{x} + i\widehat{y}$  в соответствии с (6.14) дается формулами

$$\widehat{x} = \ddot{x} + Ax^2, \quad (7.5)$$

$$\widehat{y} = \ddot{y} + Cx^2 + Ax\dot{y} \quad (7.6)$$

(мы использовали  $D + R = A$ ), или

$$\widehat{z} = \ddot{z} + A\dot{z} \operatorname{Re} \dot{z} + iC\dot{z}^2.$$

Геодезическая (кривая с нулевым ускорением:  $\widehat{z} = 0$ ) определяется системой уравнений

$$\begin{cases} \ddot{x} + Ax^2 = 0, \\ \ddot{y} + Cx^2 + Ax\dot{y} = 0. \end{cases}$$

Решая эти уравнения, получим

$$\begin{aligned} x(t) &= \frac{1}{A} \ln(At + H) + G, \\ y(t) &= -\frac{C}{2A^2} (\ln(At + H) + S)^2, \end{aligned}$$

где  $H, G, S$  – некоторые числа. Исключая здесь параметр  $t$ , мы найдем связь между  $x$  и  $y$ :

$$\frac{d^2y}{dx^2} = -C.$$

Итак, геодезическая на плоскости  $\Lambda$  с группой  $G_1$  есть парабола (при  $C \neq 0$ ):

$$y = -\frac{C}{2}x^2 + \lambda x + \mu, \quad (7.7)$$

где  $C$  – один из параметров аффинной связности,  $\lambda, \mu$  – постоянные.



Для определения и вычисления кривизны применим конструкцию из § 6. Пусть  $\gamma$  – кривая  $z(t) = x(t) + iy(t)$ . Перенесем параллельно вдоль кривой  $\gamma$  вектор скорости  $\dot{z}$  из точки  $x(s)$  в точку  $x(t)$ . Получим векторное поле  $w(t, s) = u(t, s) + iv(t, s)$ , зависящее от двух параметров  $t, s$ . Оно параллельно вдоль кривой  $\gamma$  при фиксированном  $s$ , то есть удовлетворяет системе уравнений

$$\begin{aligned}\frac{\partial u}{\partial t} + A\dot{x}u &= 0, \\ \frac{\partial v}{\partial t} + C\dot{x}u + D\dot{x}v + R\dot{y}u &= 0\end{aligned}$$

и удовлетворяет граничному условию  $w(s, s) = \dot{z}(s)$ , то есть

$$u(s, s) = \dot{x}(s), \quad v(s, s) = \dot{y}(s). \quad (7.8)$$

В точке  $x(t)$  получаем два вектора:  $w(t, s)$  и  $\dot{z}(t) = w(t, t)$ . Угол между ними равен

$$\frac{v(t, s)}{u(t, s)} - \frac{v(t, t)}{u(t, t)}.$$

Разделим этот угол на расстояние  $x(s) - x(t)$  между точками  $z(s)$  и  $z(t)$  и перейдем к пределу при  $s \rightarrow t$ . Этот предел по аналогии с классическим случаем назовем *кривизной*  $k$  кривой  $\gamma$  в точке  $z(t)$ . Получаем

$$k = \lim_{s \rightarrow t} \frac{1}{x(s) - x(t)} \left\{ \frac{v(t, s)}{u(t, s)} - \frac{v(t, t)}{u(t, t)} \right\}.$$

Разделим здесь числитель (то есть  $\left\{ \frac{v(t, s)}{u(t, s)} - \frac{v(t, t)}{u(t, t)} \right\}$ ) и знаменатель на  $s - t$  и перейдем к пределу, получим

$$\begin{aligned}k &= \frac{1}{\dot{x}(t)} \frac{\partial}{\partial s} \Big|_{s=t} \frac{v(t, s)}{u(t, s)} \\ &= \frac{1}{\dot{x}(t)} \frac{v_s(t, t)u(t, t) - v(t, t)u_s(t, t)}{u^2(t, t)}.\end{aligned}$$

Используя (7.8), получаем следующую формулу для кривизны:

$$k = \frac{v_s(t, t)\dot{x}(t) - \dot{y}(t)u_s(t, t)}{\dot{x}^3(t)}. \quad (7.9)$$

С другой стороны, мы знаем, см. теорему 6.4 и формулу (6.13), что  $w_s(t, t)$  есть производная скорости  $\dot{z}$  вдоль кривой  $\gamma$ , то есть ускорение, следовательно,  $u_s(t, t) = \hat{x}(t)$ ,  $v_s(t, t) = \hat{y}(t)$ . Поэтому формула (7.9) превращается в формулу

$$k = \frac{\hat{y}\dot{x} - \dot{y}\hat{x}}{\dot{x}^3}.$$

Подставляя сюда (7.5) и (7.6), получаем

$$k = \frac{\ddot{y}\dot{x} - \dot{y}\ddot{x}}{\dot{x}^3} + C,$$

или

$$k = \frac{d^2y}{dx^2} + C.$$

В частности, геодезическая – кривая с нулевой кривизной.

### 7.3 Некоторые кривые

Рассмотрим для плоскости  $\Lambda$  аналоги различных замечательных кривых на евклидовой плоскости. Поскольку метрика на  $\Lambda$  вырождена, естественно исходить из определений, связанных с понятием угла, а не с понятием длины. Это, например, дуга окружности (данный отрезок виден под данным углом), эллипс, гипербола, парабола, логарифмическая спираль и т.д.

Напишем уравнения таких кривых на  $\Lambda$ :

два семейства кривых, кривые одного из которых называем гиперболами:

$$\left[ y - \frac{C}{2}(a^2 - x^2) \right]^2 = K(x^2 - a^2),$$

а другого - эллипсами:

$$\left[ y - \frac{C}{2}(a^2 - x^2) \right]^2 = K(a^2 - x^2);$$

кривая постоянной кривизны  $k$  (назовем ее циклом):

$$y = \left( -\frac{C}{2} - \frac{k}{2a} \right) (x^2 - a^2),$$

в частном случае получаем кривую нулевой кривизны – геодезическую, логарифмическая спираль:

$$y = Lx \ln x - Cx^2 + Kx,$$

где  $K$  и  $L$  – некоторые постоянные.

### 7.4 Аналог теоремы Гаусса–Бонне

Пусть  $L$  – замкнутый гладкий контур на  $\Lambda$ , пробегаемый в положительном направлении и охватывающий область  $G$ . Возьмем в какой-нибудь его точке  $z_0 = z(t_0)$  вектор и совершим параллельное перенесение этого вектора вдоль контура  $L$ . Мы вернемся в точку  $z_0 = z(t_1)$  с вектором, повернутым на некоторый угол  $\Delta\varphi$  по сравнению с его исходным положением. Найдем этот угол поворота  $\Delta\varphi$ .

По (7.3) и (7.4) угловой коэффициент вектора после параллельного перенесения вектора вдоль  $L$  в точку  $z(t)$  есть

$$\varphi(t) = \frac{C}{R} - Re^{Rx_0} \int_{t_0}^t e^{-Rx(\tau)} \dot{y}(\tau) d\tau + \frac{M}{K} e^{Rx(t)},$$

где  $M, K$  – некоторые числа. Следовательно, угловой коэффициент исходного вектора в точке  $z(t_0)$  есть

$$\varphi(t_0) = \frac{C}{R} + \frac{M}{K} e^{Rx_0},$$

а после перенесения в ту же точку  $z_0 = z(t_1)$  есть

$$\varphi(t_1) = \frac{C}{R} - Re^{Rx_0} \int_{t_0}^{t_1} e^{-Rx(\tau)} \dot{y}(\tau) d\tau + \frac{M}{K} e^{Rx_0},$$

так что

$$\Delta\varphi = \varphi(t_1) - \varphi(t_0) = -R \int_L e^{-R(x-x_0)} dy.$$

Применяя формулу Грина, получим окончательно

$$\Delta\varphi = \int_G R^2 e^{-R(x-x_0)} dx dy. \quad (7.10)$$

По аналогии с классической теоремой Гаусса–Бонне мы можем назвать подинтегральную функцию в (7.10) гауссовой кривизной. Заметим, что в отличие от классического случая угол поворота  $\Delta\varphi$  *зависит* от начальной точки  $z_0$ . С другой стороны, формула (7.10) инвариантна относительно движений из группы  $G_1$  (как и должно быть).

## 7.5 Движение планет

Рассмотрим движение планет на плоскости  $\Lambda$ , снабженной инвариантной аффинной связностью с параметрами  $C, D, R, D+R=A$ , см. теорему 7.1. Мы следуем [2].

Поместим Солнце в начало координат. Движение планеты подчиняется второму закону Ньютона:  $F = m\hat{z}$ , где  $\hat{z}$  – ускорение. Для простоты считаем  $m = 1$ . Сила притяжения  $F$  направлена по касательной к геодезической, соединяющей Солнце и планету, находящуюся в точке  $z$ . Уравнение этой геодезической см. (7.7). Нормируем касательный вектор  $\tau$  к ней в точке  $z$  так, чтобы его первая координата была равна 1. Тогда (мы исключили  $\lambda$ )

$$\tau = 1 + i \left( -\frac{C}{2}x + \frac{y}{x} \right).$$

Сила  $F$  пропорциональна этому вектору:  $F = -f\tau$ . Она инвариантна относительно движений из группы  $G_1$ , поэтому ее "модуль"  $f$  зависит только от  $x$ :  $f = f(x)$ . Итак, уравнение движения приобретает вид:

$$\widehat{z} = -f\tau,$$

или

$$\begin{aligned}\ddot{x} + Ax^2 &= -f, \\ \ddot{y} + Cx^2 + A\dot{x}y &= -f \left( -\frac{C}{2}x + \frac{y}{x} \right).\end{aligned}$$

Замена  $u = y + (C/2)x^2$  сводит эту систему к точно такой же системе с  $C = 0$ . Поэтому мы можем с самого начала считать  $C = 0$ , так что движение планеты описывается системой:

$$\ddot{x} + Ax^2 = -f, \quad (7.11)$$

$$\ddot{y} + A\dot{x}y = -f \frac{y}{x} \quad (7.12)$$

(с некоторыми начальными условиями). Для аргумента  $\varphi = y/x$  точки  $z$  мы из уравнений (7.12) и (7.11) получаем уравнение

$$\ddot{\varphi}x + \dot{\varphi}(2\dot{x} + Ax\dot{x}) = 0.$$

Оно равносильно уравнению

$$\frac{d}{dt} (\dot{\varphi}x^2 e^{Ax}) = 0.$$

Отсюда

$$\dot{\varphi}x^2 e^{Ax} = M,$$

это – аналог закона сохранения кинетического момента, или

$$\frac{d\varphi}{dt} = \frac{Me^{-Ax}}{x^2}. \quad (7.13)$$

Уравнение (7.11) допускает понижение порядка: умножим его на  $\dot{x}e^{2Ax}$ , получим

$$\frac{1}{2} (\dot{x}^2 e^{2Ax})' = -\dot{U},$$

где  $U(x)$  – первообразная для  $f(x)e^{2Ax}$  (какая-нибудь первообразная):

$$U(x) = \int f(x)e^{2Ax} dx.$$

Следовательно,

$$\frac{1}{2} (\dot{x}e^{Ax})^2 + U = E, \quad (7.14)$$

где  $E$  – некоторая постоянная ("энергия"). Таким образом, первое слагаемое в (7.14) есть "кинетическая энергия", второе – "потенциальная энергия", а само равенство – "закон сохранения энергии".

Из (7.14) найдем  $\dot{x}$ :

$$\frac{dx}{dt} = \sqrt{2(E - U)} e^{-Ax}. \quad (7.15)$$

Найдем траектории планеты, то есть найдем связь между  $x$  и  $y$ , но сначала связь между  $x$  и  $\varphi$ . Из (7.13) и (7.15) находим

$$\frac{d\varphi}{dx} = \pm \frac{M}{x^2 \sqrt{2(E - U)}},$$

отсюда

$$\varphi = \pm \int \frac{M dx}{x^2 \sqrt{2(E - U)}}$$

Рассмотрим явно решаемый случай ("ньютонковский потенциал"): в качестве  $f(x)$  возьмем

$$f(x) = e^{-2Ax}/x^2, \quad (7.16)$$

тогда

$$\varphi = \pm M \sqrt{2 \left( E + \frac{1}{x} \right)} + N,$$

где  $N$  – некоторая постоянная. Можно считать, что  $N = 0$ . Перейдем от  $\varphi$  к  $y = \varphi x$ , получим уравнение траектории:

$$y^2 = 2M^2(Ex^2 + x).$$

Это – кривая второго порядка, проходящая через начало координат и касающаяся в этой точке оси ординат: эллипс при  $E < 0$ , гипербола при  $E > 0$  и парабола при  $E = 0$ . Таким образом, выполняется аналог *первого закона Кеплера*.

Установим аналог *второго закона Кеплера*.

Из (7.13) найдем  $M dt$  и проинтегрируем по  $t$ , получим:

$$M \int_{t_1}^{t_2} dt = \int_{L_1} e^{Ax}(x dy - y dx),$$

где  $L_1$  – кусок траектории. Соединим  $L_1$  с началом координат двумя лучами  $L_0$  и  $L_2$ . Интегралы по путям  $L_0$  и  $L_2$  равны нулю. Контур  $L = L_0 + L_1 + L_2$  охватывает область  $G$ . Итак,

$$M \int_{t_1}^{t_2} dt = \int_L e^{Ax}(x dy - y dx),$$

Применяя формулу Грина, получим

$$M(t_2 - t_1) = \int_G e^{Ax}(2 + Ax) dx dy. \quad (7.17)$$

Итак, функция, выраженная правой частью формулы (7.17), зависит от  $t$  линейно. Это и есть аналог второго закона Кеплера. Заметим, что этот результат верен для произвольной функции  $f$ .

Классический *третий закон Кеплера* устанавливает явный вид периода обращения в зависимости от энергии. В нашем случае для функции  $f$ , задаваемой (7.16), мы можем выразить в явном виде время, за которое планета проходит орбиту, являющуюся эллипсом. Из (7.15) найдем связь  $t$  и  $x$ :

$$dt = \pm \frac{e^{Ax}}{\sqrt{2} \sqrt{E + 1/x}} dx. \quad (7.18)$$

Проинтегрируем (7.18), получим

$$t = \pm \frac{1}{\sqrt{2}} \int \frac{e^{Ax} dx}{\sqrt{E + 1/x}}.$$

Пусть траектория движения – эллипс, то есть  $E < 0$ . Найдем значение для "периода"  $T$  (то есть для времени, за которое планета пройдет весь эллипс):

$$T = \frac{1}{\sqrt{2}} 2 \int_0^{-1/E} \frac{e^{Ax} dx}{\sqrt{E + 1/x}}.$$

Сделаем замену  $x = -s/E$ . Получаем следующее выражение периода  $T$  через энергию  $E$ :

$$T = \sqrt{2} (-E)^{-3/2} I(-A/E),$$

где  $I(\lambda)$  – функция, определяемая интегралом

$$I(\lambda) = \int_0^1 e^{\lambda s} \sqrt{\frac{s}{1-s}} ds.$$

## § 8. Геометрия на цилиндре

В этом параграфе мы рассматриваем расширенную плоскость дуального переменного – цилиндр  $\Omega$  – с группой движений  $G_2 = \text{SU}(2; \Lambda)$ , см. § 3. В основном тексте мы используем переменные  $x, y$  на плоскости  $\Lambda$  в качестве локальных координат на  $\Omega$ . Поэтому мы рассматриваем группу  $G_2$  (допуская некоторую вольность речи) как группу движений плоскости  $\Lambda$ .

Напомним, что группа  $G_2$  состоит из матриц:

$$g = \begin{pmatrix} a & b \\ -\bar{b} & \bar{a} \end{pmatrix}, \quad a\bar{a} + b\bar{b} = 1. \quad (8.1)$$



Алгебра Ли  $\mathfrak{g}_2$  группы  $G_2$  состоит из матриц

$$X = \begin{pmatrix} it & u + iv \\ -u + iv & -it \end{pmatrix}. \quad (8.2)$$

Пусть в (8.1)  $a = \alpha + ip$ ,  $b = \beta + iq$ , тогда  $\alpha^2 + \beta^2 = 1$ . Группа  $G_2$  действует на плоскости  $\Lambda$  дробно-линейно:

$$z \mapsto w = \frac{az - \bar{b}}{bz + \bar{a}}. \quad (8.3)$$

Разделим вещественные и мнимые части: пусть  $z = x + iy$ ,  $w = u + iv$ , тогда

$$u = \frac{\alpha x - \beta}{\beta x + \alpha}, \quad v = \frac{(\beta p - \alpha q)(x^2 - 1) + 2(\alpha p + \beta q)x + y}{(\beta x + \alpha)^2}.$$

Мы видим, что функция (8.3) определена на всей плоскости  $\Lambda$  при  $\beta = 0$  и на всей плоскости  $\Lambda$ , кроме вертикальной прямой  $x = -\alpha/\beta$  при  $\beta \neq 0$ .

Мера и метрика на  $\Lambda$ , инвариантные относительно  $G_2$ , задаются формулами:

$$d\sigma = \frac{dx dy}{(x^2 + 1)^2}, \quad (8.4)$$

$$ds^2 = \frac{dx^2}{(x^2 + 1)^2}. \quad (8.5)$$

Видим, что метрика вырождена.

При стереографической проекции преобразование (8.3) переходит в линейное преобразование пространства  $\mathbb{R}^3$  переменных  $\xi$ ,  $\eta$ ,  $\zeta$ , оно переводит цилиндр  $\Omega$  в себя взаимно однозначно (композиция поворота вокруг оси и сдвиг вдоль образующих), см. матрицу (3.9).

Мера  $d\sigma$  и метрика  $ds^2$ , см. (8.4) и (8.5), при стереографической проекции переходят в меру и метрику:

$$d\sigma = \frac{d\xi d\eta}{4|\zeta|}, \quad (8.6)$$

$$ds^2 = \frac{d\xi^2}{4\zeta^2}.$$

### 8.1 Инвариантные аффинные связности

**Теорема 8.1** *Всякая аффинная связность на  $\Lambda$ , инвариантная относительно  $G_2$ , задается тремя вещественными параметрами  $H$ ,  $P$ ,  $Q$  и имеет следующие базисные матрицы*

$$\nabla_{\partial/\partial x} = \frac{2}{x^2 + 1} \begin{pmatrix} -x + A & 0 \\ y + H & -x + P \end{pmatrix}, \quad \nabla_{\partial/\partial y} = \frac{2}{x^2 + 1} \begin{pmatrix} 0 & 0 \\ -x + Q & 0 \end{pmatrix},$$

где обозначено

$$A = P + Q.$$

**Доказательство.** Возьмем преобразование  $z \mapsto w$  из группы  $G_2$ . Как и в доказательстве теоремы 7.1, для соответствия с § 6 обозначаем:  $z = x_1 + ix_2$ ,  $w = y_1 + iy_2$ . Рассмотрим в  $G_2$  следующие три однопараметрические подгруппы

$$\left( \begin{array}{cc} 1 + ip & 0 \\ 0 & 1 - ip \end{array} \right), \quad \left( \begin{array}{cc} 1 & iq \\ iq & 1 \end{array} \right), \quad \left( \begin{array}{cc} \cos t & \sin t \\ -\sin t & \cos t \end{array} \right). \quad (8.7)$$

Возьмем сначала первую подгруппу. Она дает преобразование

$$\begin{cases} y_1 = x_1, \\ y_2 = 2px_1 + x_2. \end{cases}$$

Следовательно,

$$\frac{\partial y_1}{\partial x_1} = 1, \quad \frac{\partial y_1}{\partial x_2} = 0, \quad \frac{\partial y_2}{\partial x_1} = 2p, \quad \frac{\partial y_2}{\partial x_2} = 1,$$

и потому  $L_1^2 = 2$ , остальные  $L_i^k$  равны нулю. Все вторые частные производные  $\partial^2 y_k / \partial x_i \partial x_j$  равны нулю, так что все  $M_{ij}^m$  равны нулю. Далее имеем

$$\left. \frac{\partial y_1}{\partial p} \right|_{p=0} = 0, \quad \left. \frac{\partial y_2}{\partial p} \right|_{p=0} = 2x_1.$$

Подставим все это в систему уравнений (6.9). Каждое уравнение задается набором индексов  $\{ijm\}$ , каждый принимает 2 значения, поэтому всего имеем 8 уравнений. Обозначим частную производную по  $x_2$  нижним индексом  $x_2$ . Сокращая на множитель 2, получаем систему (слева от уравнения указывается набор  $\{ijm\}$ ):

система (I)

$$\begin{aligned} 111 : & \quad \Gamma_{21}^1 + \Gamma_{12}^1 + x_1(\Gamma_{11}^1)_{x_2} = 0, \\ 112 : & \quad \Gamma_{21}^2 + \Gamma_{12}^1 - \Gamma_{11}^1 + x_1(\Gamma_{11}^2)_{x_2} = 0, \\ 121 : & \quad \Gamma_{22}^1 + x_1(\Gamma_{12}^1)_{x_2} = 0, \\ 122 : & \quad \Gamma_{22}^2 - \Gamma_{12}^1 + x_1(\Gamma_{12}^2)_{x_2} = 0, \\ 211 : & \quad \Gamma_{22}^1 + x_1(\Gamma_{21}^1)_{x_2} = 0, \\ 212 : & \quad \Gamma_{22}^2 - \Gamma_{21}^1 + x_1(\Gamma_{21}^2)_{x_2} = 0, \\ 221 : & \quad x_1(\Gamma_{22}^1)_{x_2} = 0, \\ 222 : & \quad -\Gamma_{22}^1 + x_1(\Gamma_{22}^2)_{x_2} = 0, \end{aligned}$$

Теперь возьмем вторую подгруппу из (8.7). Она дает преобразование

$$\begin{cases} y_1 = x_1, \\ y_2 = (1 - x_1^2)qx_1 + x_2. \end{cases}$$

Следовательно,

$$\frac{\partial y_1}{\partial x_1} = 1, \quad \frac{\partial y_1}{\partial x_2} = 0, \quad \frac{\partial y_2}{\partial x_1} = -2x_1q, \quad \frac{\partial y_2}{\partial x_2} = 1,$$

и потому  $L_1^2 = -2x_1$ , остальные  $L_i^k$  равны нулю. Только одна частная производная не равна нулю, это

$$\frac{\partial^2 y_2}{\partial x_1^2} = -2q,$$

так что  $M_{11}^2 = -2$ , остальные  $M_{ij}^m$  равны нулю. Далее имеем

$$\left. \frac{\partial y_1}{\partial q} \right|_{q=0} = 0, \quad \left. \frac{\partial y_2}{\partial q} \right|_{q=0} = 1 - x_1^2.$$

Подставим все это в систему уравнений (6.9). Умножая на  $-1$ , получим систему

система (II)

$$\begin{aligned} 111 : & \quad 2x_1\Gamma_{21}^1 + 2x_1\Gamma_{12}^1 + (x_1^2 - 1)(\Gamma_{11}^1)_{x_2} = 0, \\ 112 : & \quad 2 + 2x_1\Gamma_{21}^2 + 2x_1\Gamma_{12}^1 - 2x_1\Gamma_{11}^1 + (x_1^2 - 1)(\Gamma_{11}^2)_{x_2} = 0, \\ 121 : & \quad 2x_1\Gamma_{22}^1 + (x_1^2 - 1)(\Gamma_{12}^1)_{x_2} = 0. \\ 122 : & \quad 2x_1\Gamma_{22}^2 - 2x_1\Gamma_{12}^1 + (x_1^2 - 1)(\Gamma_{12}^2)_{x_2} = 0, \\ 211 : & \quad 2x_1\Gamma_{22}^1 + (x_1^2 - 1)(\Gamma_{21}^1)_{x_2} = 0. \\ 212 : & \quad 2x_1\Gamma_{22}^2 - 2x_1\Gamma_{21}^1 + (x_1^2 - 1)(\Gamma_{21}^2)_{x_2} = 0, \\ 221 : & \quad (x_1^2 - 1)(\Gamma_{22}^1)_{x_2} = 0. \\ 222 : & \quad -2x_1\Gamma_{22}^1 + (x_1^2 - 1)(\Gamma_{22}^2)_{x_2} = 0. \end{aligned}$$

Вычтем из каждого уравнения системы II соответствующее уравнение (с тем же  $\{ijm\}$ ) уравнение системы I, умноженное на  $2x_1$ . Мы получим

$$2 - (x_1^2 + 1)(\Gamma_{11}^2)_{x_2} = 0, \quad (8.8)$$

$$-(x_1^2 + 1)(\Gamma_{ij}^m)_{x_2} = 0, \quad \{ijm\} \neq \{112\}. \quad (8.9)$$

Уравнение (8.8) дает явное выражение для  $\Gamma_{11}^2$ :

$$\Gamma_{11}^2 = \frac{2}{x_1^2 + 1} (x_2 + H), \quad (8.10)$$

где  $H$  – постоянная, а уравнение (8.9) означает, что все  $\Gamma_{ij}^m$ , кроме  $\Gamma_{11}^2$ , не зависят от  $x_2$ . Поэтому из системы I (или II) получаем систему (ср. соответствующую систему в § 7)

$$\begin{aligned} \Gamma_{21}^1 + \Gamma_{12}^1 &= 0, \\ \Gamma_{21}^2 + \Gamma_{12}^1 - \Gamma_{11}^1 + \frac{2x_1}{x_1^2 + 1} &= 0, \\ \Gamma_{22}^2 - \Gamma_{21}^1 &= 0, \\ \Gamma_{22}^2 - \Gamma_{12}^1 &= 0, \\ \Gamma_{22}^1 &= 0. \end{aligned} \quad (8.11)$$

Отсюда находим, что

$$\Gamma_{12}^1 = \Gamma_{21}^1 = \Gamma_{22}^1 = \Gamma_{22}^2 = 0 \quad (8.12)$$

и еще есть соотношение (8.11).

Наконец, возьмем третью подгруппу из (8.7). Получаем

$$y_1 = \frac{\cos t \cdot x_1 - \sin t}{\sin t \cdot x_1 + \cos t}, \quad y_2 = \frac{x_2}{(\sin t \cdot x_1 + \cos t)^2}.$$

Следовательно,

$$L_1^1 = -2x_1, \quad L_2^1 = 0, \quad L_1^2 = -2x_2, \quad L_2^2 = -2x_1,$$

$$M_{11}^2 = M_{12}^2 = M_{21}^2 = -2,$$

остальные  $M_{ij}^m$  равны нулю,

$$\left. \frac{\partial y_1}{\partial t} \right|_{t=0} = -x_1^2 - 1, \quad \left. \frac{\partial y_2}{\partial t} \right|_{t=0} = -2x_1 x_2.$$

Поскольку мы уже нашли 5 символов Кристоффеля, см. (8.10), (8.12), достаточно рассмотреть только три уравнения из (6.9), а именно, уравнения с  $\{111\}$ ,  $\{122\}$ ,  $\{212\}$ . Они дают дифференциальное уравнение – одно и то же – для  $\Gamma = \Gamma_{11}^1, \Gamma_{12}^1, \Gamma_{21}^2$ , а именно,

$$-2 - 2x_1 \Gamma - (x_1^2 + 1) \frac{\partial \Gamma}{\partial x_1} = 0.$$

Решение этого уравнения есть

$$\Gamma = \frac{2}{x_1^2 + 1} (-x_1 + C),$$

где  $C$  – постоянная. Обозначим эту постоянную для  $\Gamma_{11}^1, \Gamma_{12}^1, \Gamma_{21}^2$  через  $A, P, Q$ , соответственно. Соотношение (8.11) дает  $A = P + Q$ .  $\square$

Пусть  $\gamma$  – кривая  $z(t) = x(t) + iy(t)$  на  $\Lambda$ . Возьмем на  $\Lambda$  инвариантную аффинную связность, задаваемую числами  $H, P, Q$ , см. теорему 8.1. Пусть  $w(t) = a(t) + ib(t)$  – векторное поле, параллельное вдоль  $\gamma$ . По (6.10) для  $a$  и  $b$  получаем систему

$$\dot{a} + \frac{2}{x^2 + 1} (-x + A) \dot{x} a = 0 \quad (8.13)$$

$$\dot{b} + \frac{2}{x^2 + 1} \left[ (y + H) \dot{x} a + (-x + P) \dot{x} b + (-x + Q) \dot{y} a \right] = 0. \quad (8.14)$$

Решение этой системы дается следующей теоремой.

**Теорема 8.2** Векторное поле  $w = a + ib$ , параллельное вдоль  $\gamma$ , задается формулами

$$a = C(x^2 + 1) e^{-2As}, \quad (8.15)$$

$$b = (x^2 + 1) e^{-2Ps} \left[ D - 2C \int \frac{(y + H) \dot{x} + (-x + Q) \dot{y}}{x^2 + 1} e^{-2Qs} dt \right], \quad (8.16)$$

где  $C, D$  – некоторые числа, и для краткости мы положили  $s = \operatorname{arctg} x$ .

**Доказательство.** Уравнение (8.13) сразу дает (8.15). Подставим (8.15) в (8.14), получим линейное дифференциальное уравнение первого порядка. Решая его, получим (8.16).  $\square$

## 8.2 Ускорение, кривизна

Ускорение  $\widehat{z} = \widehat{x} + i\widehat{y}$  в соответствии с (6.14) дается формулами

$$\widehat{x} = \ddot{x} + \frac{2\dot{x}^2}{x^2 + 1}(-x + A), \quad (8.17)$$

$$\widehat{y} = \ddot{y} + \frac{2\dot{x}}{x^2 + 1}[\dot{x}(y + H) + (-2x + A)\dot{y}], \quad (8.18)$$

или

$$\widehat{z} = \ddot{z} + \frac{2\dot{z}}{1 + z\bar{z}}[-\bar{z}\dot{z} + A\dot{x} + H\dot{z}i].$$

Кривизну мы определяем точно так же, как в § 7. Сейчас расстояние между точками  $z(s)$  и  $z(t)$  есть (см. (8.5))

$$\int_{x(t)}^{x(s)} \frac{dx}{x^2 + 1},$$

поэтому кривизна  $k$  дается формулой

$$k = (x^2 + 1) \frac{\widehat{y}\dot{x} - \dot{y}\widehat{x}}{\dot{x}^3}.$$

Подставляя сюда (8.17) и (8.18), получаем

$$k = (x^2 + 1) \frac{d^2}{dx^2} - 2x \frac{dy}{dx} + 2(y + H).$$

На плоскости  $\Lambda$  геодезическими (кривыми с нулевым ускорением, кривыми с нулевой кривизной) являются параболы  $y + H = A(x^2 - 1) + Bx$ , где  $A$  и  $B$  – постоянные. Эти параболы характеризуются тем, что они инвариантны относительно инверсии  $w + iH = -1/(z + iH)$ . Зависимость от  $t$  достаточно указать для  $x$ :

$$x = \operatorname{tg} \frac{\ln(C_1 t + C_2)}{2A}, \quad A \neq 0;$$

$$x = \operatorname{tg}(C_1 t + C_2), \quad A = 0,$$

где  $C_1, C_2$  – некоторые числа.

Пусть  $\mathfrak{k}$  – стационарная подалгебра точки  $z = 0$  в алгебре Ли  $\mathfrak{g}_2$ , она состоит из диагональных матриц  $X$ , см. (8.2).

**Теорема 8.3** *Геодезические для аффинной связности с параметрами  $H, P, Q$  являются траекториями однопараметрических подгрупп  $\exp \mathbb{R}X$  из  $G_2$ . Направляющие векторы  $X \in \mathfrak{g}$  этих подгрупп заполняют плоскость  $\{t = 2Hu\}$  в  $\mathfrak{g}_2$ . Эта плоскость есть подпространство в  $\mathfrak{g}_2$ , дополнительное к  $\mathfrak{k}$  и инвариантное относительно  $\mathfrak{k}$  в присоединенном представлении. Обратно, всякое такое подпространство может быть получено этим способом.*

### 8.3 Аналог теоремы Гаусса–Бонне

Как и в пункте 7.4, по (8.15), (8.16) находим, что угловой коэффициент вектора после параллельного перенесения вектора вдоль  $L$  в точку  $z(t)$  есть

$$\varphi(t) = e^{2Qs} \left[ T - 2 \int \frac{(y+H)\dot{x} + (-x+Q)\dot{y}}{x^2+1} e^{-2Qs} dt \right],$$

где  $T$  – некоторое число ( $T = D/C$ , см. (8.15), (8.16)),  $s = \operatorname{arctg} x$ . Следовательно, угловой коэффициент исходного вектора в точке  $z(t_0) = z_0 = x_0 + iy_0$  есть

$$\varphi(t_0) = T e^{2Qs_0},$$

где  $s_0 = \operatorname{arctg} x_0$ , а после перенесения в ту же точку  $z_0 = z(t_1)$  есть

$$\varphi(t_1) = e^{2Qs_0} \left[ T - 2 \int_{t_0}^{t_1} \frac{(y+H)\dot{x} + (-x+Q)\dot{y}}{x^2+1} e^{-2Qs} dt \right],$$

так что

$$\begin{aligned} \Delta\varphi &= \varphi(t_1) - \varphi(t_0) = \\ &= 2e^{2Qs_0} \int_L e^{-2Qs} \frac{(x-Q)dy - (y+H)dx}{x^2+1}. \end{aligned}$$

Применяя формулу Грина, получим окончательно

$$\Delta\varphi = 4(Q^2 + 1) \int_G e^{-2Q(\operatorname{arctg} x - \operatorname{arctg} x_0)} d\sigma. \quad (8.19)$$

где  $d\sigma$  – мера (8.4). По аналогии с классической теоремой Гаусса–Бонне мы можем назвать подинтегральную функцию в (8.19) гауссовой кривизной. Заметим, что, как и в пункте 7.4, в отличие от классического случая угол поворота  $\Delta\varphi$  *зависит* от начальной точки  $z_0$ . С другой стороны, формула (8.19) инвариантна относительно движений из группы  $G_2$ , поскольку мера  $d\sigma$  инвариантна относительно  $G_2$ .



## 8.4 Движение планет

Рассмотрим движение планет на плоскости  $\Lambda$ , снабженной инвариантной аффинной связностью с параметрами  $H, P, Q$ , см. теорему 8.1. Мы рассуждаем аналогично пункту 7.5. Мы можем считать, что  $H = 0$  (этого можно добиться сдвигом по оси  $Oy$  на  $-H$ ).

Поместим Солнце в начало координат. Геодезическая, соединяющая Солнце и планету, находящуюся в точке  $z = x + iy$ , есть прямая  $y = Bx$ . Касательный вектор к ней в точке  $z$  (с первой координатой, равной 1) есть  $1 + i\varphi = \exp i\varphi$ ,  $\varphi = y/x$ . Поэтому уравнение движения имеет вид:

$$\hat{z} = -fe^{i\varphi},$$

где  $\hat{z}$  – ускорение,  $f$  – "модуль" силы, он зависит только от  $x$ :  $f = f(x)$ . Подставим сюда формулы (8.17), (8.18) для ускорения. Тогда мы получаем, что движение планеты описывается системой уравнений:

$$\ddot{x} + \frac{2\dot{x}^2}{x^2 + 1}(-x + A) = -f, \quad (8.20)$$

$$\ddot{y} + \frac{2\dot{x}}{x^2 + 1}[\dot{x}y + (-2x + A)\dot{y}] = -f \frac{y}{x}. \quad (8.21)$$

Для аргумента  $\varphi = y/x$  точки  $z$  мы из уравнений (8.20) и (8.21) получаем уравнение

$$x\ddot{\varphi} + \frac{2\dot{x}\dot{\varphi}}{x^2 + 1}(1 - x^2 + Ax) = 0,$$

откуда

$$\dot{\varphi} = M \frac{(x^2 + 1)^2}{x^2} e^{-2A \operatorname{arctg} x} \quad (8.22)$$

где  $M$  – постоянная, назовём её кинетическим моментом (по аналогии с классическим случаем).

Уравнение (8.20) можно записать в виде

$$\frac{d}{dt} \left( \frac{\dot{x}}{x^2 + 1} \right) + 2A \left( \frac{\dot{x}}{x^2 + 1} \right)^2 = -\frac{f}{x^2 + 1}. \quad (8.23)$$

Вспомним формулу (8.5) для метрики. Из нее следует, что

$$\frac{\dot{x}}{x^2 + 1} = \dot{s}, \quad (8.24)$$

где  $s = \operatorname{arctg} x$  – расстояние от точки  $z$  до 0. Поэтому уравнение (8.23) можно переписать так:

$$\ddot{s} + 2As^2 = -g(s), \quad (8.25)$$

где

$$g(s) = \frac{f(x)}{x^2 + 1}.$$

Уравнение (8.25) допускает понижение порядка: умножим его на  $\dot{s} \exp(4As)$ , получим

$$\frac{1}{2} \frac{d}{dt} (\dot{s}^2 e^{4As}) = -\dot{U},$$

где  $U$  – первообразная для  $g(s) \exp(4As)$ :

$$U = \int g(s) e^{4As} ds.$$

Следовательно,

$$\frac{1}{2} (\dot{s} e^{2As})^2 + U = E, \quad (8.26)$$

где  $E$  – некоторая постоянная ("энергия"). Таким образом, первое слагаемое в (8.26) есть "кинетическая энергия", второе – "потенциальная энергия", а само равенство – "закон сохранения энергии". Потенциальную энергию можно выразить в терминах  $x$ :

$$U = \int \frac{f(x)}{(x^2 + 1)^2} e^{4A \operatorname{arctg} x} dx. \quad (8.27)$$

Из (8.26) получаем

$$\dot{s} = \pm e^{-2As} \sqrt{2(E - U)}$$

и, по (8.24),

$$\dot{x} = \pm (x^2 + 1) e^{-2As} \sqrt{2(E - U)}. \quad (8.28)$$

Разделим (8.22) на (8.28), получим

$$d\varphi = \pm \frac{M(x^2 + 1)}{x^2 \sqrt{2(E - U)}} dx, \quad (8.29)$$

откуда

$$\varphi + C = \pm \int \frac{M(x^2 + 1)}{x^2 \sqrt{2(E - U)}} dx, \quad (8.30)$$

Рассмотрим явно решаемый случай – аналог ньютоновского потенциала на трехмерной сфере.

Напомним [1] указанный потенциал, соответствующую силу притяжения и реализацию этой ситуации на комплексной плоскости. Возьмем единичную трёхмерную сферу  $S^3 : x_1^2 + x_2^2 + x_3^2 + x_4^2 = 1$  в  $\mathbb{R}^4$  с евклидовой метрикой. Притягивающая масса (Солнце), сосредоточенная в некоторой точке  $x^0 \in S^3$ , создаёт в точке  $x \in S^3$  потенциал  $U = -2k \operatorname{ctg} \theta$ , где  $k > 0$  и  $\theta$  – угол между  $x^0$  и  $x$ . Движение планеты в поле тяготения Солнца происходит в сечении сферы  $S^3$  некоторой гиперплоскостью, то есть в сфере  $S^2$ . Можно считать, что эта гиперплоскость есть  $x_4 = 0$ , и тогда  $S^2$  есть сфера  $x_1^2 + x_2^2 + x_3^2 = 1$  в  $\mathbb{R}^3$ . Пусть Солнце находится в Южном полюсе  $(0, 0, -1)$ . Отообразим сферу  $S^2$  на плоскость  $\mathbb{R}^2$  с координатами  $x, y$  с помощью стереографической проекции, взяв за центр проекции Северный полюс  $(0, 0, 1)$ :

$$x = \frac{x_1}{1 - x_3}, \quad y = \frac{x_2}{1 - x_3}.$$

Обратное отображение задаётся формулами:

$$x_1 = \frac{2x}{r^2 + 1}, \quad x_2 = \frac{2y}{r^2 + 1}, \quad x_3 = \frac{r^2 - 1}{r^2 + 1},$$

где  $r = \sqrt{x^2 + y^2}$ . Теперь рассмотрим плоскость  $xOy$  как *комплексную* плоскость переменной  $z = x + iy$ . Тогда вращения сферы перейдут в дробно-линейные преобразования плоскости с унитарной матрицей. Евклидова метрика на сфере перейдёт в метрику

$$\frac{dx^2 + dy^2}{(r^2 + 1)^2}, \quad (8.31)$$

а потенциал  $U = -2k \operatorname{ctg} \theta$  перейдёт в потенциал

$$U = k \left( r - \frac{1}{r} \right). \quad (8.32)$$

Тогда сила тяготения  $F$  будет равна  $-\operatorname{grad} U$ , где градиент берется в смысле метрики (8.31), а именно, модуль силы есть

$$\begin{aligned} |F| &= (r^2 + 1)^2 \frac{d}{dr} k \left( r - \frac{1}{r} \right) \\ &= k \frac{(r^2 + 1)^3}{r^2}, \end{aligned}$$

а вектор силы направлен от  $z$  к 0. Если записать  $z$  в показательной форме:  $z = r \exp(i\varphi)$ , то

$$F = -k \frac{(r^2 + 1)^3}{r^2} e^{i\varphi}. \quad (8.33)$$

Теперь вернемся к плоскости  $\Lambda$  *дуального* переменного. Запишем  $z \in \Lambda$  в показательной форме (см. (1.1)):  $z = x \exp(i\varphi)$ . Имея в виду (8.32) и (8.33), возьмём в качестве потенциала (8.27) функцию  $U = k(|x| - 1/|x|)$ . Тогда "модуль" силы притяжения есть

$$f(x) = -k \frac{(x^2 + 1)^3}{x^2} e^{-4A \operatorname{arctg} x}. \quad (8.34)$$

Рассмотрим случай  $x > 0$ . Тогда

$$U = k \left( x - \frac{1}{x} \right). \quad (8.35)$$

Поскольку  $dU = k(x^2 + 1)/x^2$ , мы можем теперь в интеграле (8.30) перейти к переменной  $U$ . Тогда интеграл берется, мы получаем

$$\varphi + C = \mp \frac{M}{k} \sqrt{2(E - U)}.$$

Отсюда

$$(\varphi + C)^2 = \frac{2M^2}{k^2} (E - U). \quad (8.36)$$

Подставляя сюда (8.35) и  $\varphi = y/x$ , получим уравнение орбиты планеты:

$$(y + Cx)^2 = \frac{2M^2}{k} \left( -x^3 + \frac{E}{k}x^2 + x \right).$$

Поворотом на некоторый угол можно добиться того, чтобы  $C = 0$ , тогда орбита задаётся уравнением

$$y^2 = \frac{2M^2}{k} \left( -x^3 + \frac{E}{k}x^2 + x \right). \quad (8.37)$$

Это – овал в полуплоскости  $x > 0$ , симметричный относительно оси  $Ox$  и пересекающий ось  $Ox$  в точках 0 и

$$x_0 = \frac{E + \sqrt{E^2 + 4k^2}}{2k}.$$

Случай  $x < 0$  рассматривается аналогично: получается траектория, симметричная относительно оси  $Oy$ .

Далее рассмотрим законы Кеплера. Здесь отметим любопытный факт: для формулировок этих законов надо использовать *различные* многообразия: цилиндр  $\Omega$ , касательную к нему плоскость в южном полюсе, экваториальную плоскость и саму плоскость  $\Lambda$ .

Образ орбиты (8.37) на цилиндре  $\Omega$  при стереографической проекции задаётся уравнением:

$$\left( \frac{\eta}{\xi} \right)^2 = \frac{2M^2}{k} \left( \frac{E}{k} - \frac{2\zeta}{\xi} \right). \quad (8.38)$$

Спроектируем эту кривую на касательную плоскость  $\zeta = -1$  к  $\Omega$  в Южном полюсе  $(0, 0, -1)$  с помощью центральной проекции с центром в точке  $(0, 0, 0)$ . Эта проекция сопоставляет точке  $(\xi, \eta, \zeta)$  точку  $(u, v, -1)$ , где  $u = -\xi/\zeta$ ,  $v = -\eta/\zeta$ . Кривая (8.38) переходит в кривую, задаваемую уравнением

$$v^2 = \frac{2M^2}{k^2} (Eu + 2k)u.$$

Это – уравнение кривой второго порядка, проходящей через точку  $(0,0)$ : гиперболы при  $E > 0$ , параболы при  $E = 0$ , эллипса при  $E < 0$ . Тип кривой зависит от взаимного расположения кривой (8.37) на  $\Omega$  и экваториальной плоскости  $\zeta = 0$ : кривая пересекает эту плоскость, касается её, не пересекает, соответственно.

Установим *аналог второго закона Кеплера*.

Из (8.22) найдем  $Mdt$ :

$$\begin{aligned} Mdt &= \frac{x^2}{(x^2 + 1)^2} e^{2As} d\varphi = \\ &= \frac{1}{(x^2 + 1)^2} e^{2As} (x dy - y dx), \end{aligned} \quad (8.39)$$

и проинтегрируем по  $t$  от  $t_1$  до  $t_2$ . Как и в пункте 7.5, проинтегрируем по криволинейному сектору и применим формулу Грина. Вспоминая выражение (8.4) для инвариантной меры  $d\sigma$ , получим

$$M(t_2 - t_1) = 2 \int_G \frac{1 - x^2 + Ax}{x^2 + 1} e^{2As} d\sigma. \quad (8.40)$$

Итак, функция, выраженная правой частью формулы (8.40), зависит от  $t$  линейно. Этот результат верен для произвольной функции  $f$ .

При  $A = 0$  получается простая интерпретация этой формулы в координатах  $\xi, \eta, \zeta$ . Вспоминая (8.6), получаем:

$$M(t_2 - t_1) = -\frac{1}{2} \int_H \operatorname{sgn} \zeta d\xi d\eta, \quad (8.41)$$

где  $H$  – проекция на плоскость  $\xi O \eta$  образа  $D$  сектора  $G$  при стереографической проекции. Если кривая (8.38) лежит ниже плоскости  $\zeta = 0$ , то есть  $\zeta < 0$ , то (8.41) даёт

$$M(t_1 - t_0) = \frac{1}{2} S(H), \quad (8.42)$$

где  $S(H)$  – площадь сектора  $H$ . В общем случае тоже справедлива формула (8.42), только  $S(H)$  обозначает сумму площадей частей сектора  $H$ , взятых со знаком: площадь берётся со знаком "плюс" или "минус" соответственно тому, лежат соответствующие точки на цилиндре ниже или выше экваториальной плоскости  $\zeta = 0$ .

Классический *третий закон Кеплера* устанавливает явный вид периода обращения в зависимости от энергии.

Найдем время  $T$ , за которое планета проходит орбиту (8.37). Следовательно, мы предполагаем, что функция  $f$  задается формулой (8.34). Пусть движение планеты по кривой (8.37) происходит против часовой стрелки. Тогда аргумент  $\varphi$  меняется от  $-\infty$  до  $+\infty$ . Из (8.39) получаем

$$MT = \int_{-\infty}^{\infty} \frac{x^2}{(x^2 + 1)^2} e^{2As} d\varphi. \quad (8.43)$$

Выразим первый множитель под интегралом через  $\varphi$ . Сначала пишем

$$\left(x + \frac{1}{x}\right)^2 = \left(x - \frac{1}{x}\right)^2 + 4 = \frac{U^2}{k^2} + 4,$$

а затем выражаем потенциал  $U$  через  $\varphi$  с помощью (8.36) (где  $C = 0$ ):

$$U = E - \frac{1}{2} \left(\frac{k\varphi}{M}\right)^2.$$

Подставим все это в (8.43) и сделаем замену  $\varphi = \sqrt{2/k} M \mu$ , мы получим

$$T = \sqrt{\frac{2}{k}} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{e^{2As}}{(\mu^2 - E/k)^2 + 4} d\mu.$$

При  $A = 0$  этот интеграл удается явно вычислить (с помощью вычетов).

**Теорема 8.4** Пусть  $A = 0$  и функция  $f$  задается формулой (8.34). Период  $T$  обращения планеты, то есть время, за которое планета пробежит кривую (8.37), есть следующая функция от энергии  $E$ :

$$T = \frac{\pi}{2} \sqrt{\frac{E + \sqrt{E^2 + 4k^2}}{E^2 + 4k^2}}.$$

Можно написать другое выражение для  $T$ . Подставим в (8.43)  $d\varphi$  из (8.29) и перейдем от  $x (= \operatorname{tg} s)$  к  $\alpha = 2s = 2\operatorname{arctg} x$ . Так как  $U = k(\operatorname{tg} s - \operatorname{ctg} s) = -2k \operatorname{ctg} \alpha$ , то

$$T = \frac{1}{2\sqrt{k}} \int_0^{\alpha_0} \frac{e^{A\alpha}}{\sqrt{\operatorname{ctg} \alpha - \operatorname{ctg} \alpha_0}} d\alpha,$$

где  $\alpha_0 = 2\operatorname{arctg} x_0$ ,  $\operatorname{ctg} \alpha_0 = -E/2k$ , а  $x_0$  дается формулой (8.29).

## § 9. Геометрия на плоскости Лобачевского–Галилея

В этом параграфе мы рассматриваем полосу  $\mathcal{L} : z\bar{z} < 1$ , то есть  $-1 < x < 1$ , в плоскости  $\Lambda$ . Назовем эту полосу плоскостью Лобачевского–Галилея. Она есть однородное пространство для группы  $G_3 = SU(1, 1; \Lambda)$ , см. § 3, относительно дробно-линейного действия.

Напомним, что группа  $G_3$  состоит из матриц:

$$g = \begin{pmatrix} a & b \\ \bar{b} & \bar{a} \end{pmatrix}, \quad a\bar{a} - b\bar{b} = 1. \quad (9.1)$$

Она состоит из двух связных частей:  $\operatorname{Re} a \geq 1$  и  $\operatorname{Re} a \leq -1$ . Алгебра Ли  $\mathfrak{g}_3$  группы  $G_3$  состоит из матриц

$$X = \begin{pmatrix} it & \lambda + i\mu \\ \lambda - i\mu & -it \end{pmatrix}. \quad (9.2)$$

Пусть в (9.1)  $a = \alpha + ip$ ,  $b = \beta + iq$ , тогда  $\alpha^2 - \beta^2 = 1$ . Действие группы  $G_3$  на  $\mathcal{L}$  есть

$$z \mapsto w = \frac{az + \bar{b}}{bz + \bar{a}}. \quad (9.3)$$

Разделим вещественные и мнимые части: пусть  $z = x + iy$ ,  $w = u + iv$ , тогда

$$u = \frac{\alpha x + \beta}{\beta x + \alpha}, \quad v = \frac{(\beta p - \alpha q)(x^2 + 1) + 2(\alpha p - \beta q)x + y}{(\beta x + \alpha)^2}.$$

Мы видим, что функция (9.3) определена на всей  $\mathcal{L}$ .

Мера и метрика на  $\mathcal{L}$ , инвариантные относительно  $G_3$ , задаются формулами:

$$d\sigma = \frac{dx dy}{(1 - x^2)^2}, \quad (9.4)$$

$$ds = \frac{dx}{1-x^2}. \quad (9.5)$$

Видим, что метрика вырождена. Нижеследующие утверждения доказываются аналогично утверждениям из § 8.

**Теорема 9.1** *Всякая аффинная связность на  $\mathcal{L}$ , инвариантная относительно  $G_3$ , задается тремя вещественными параметрами  $H, P, Q$  и имеет следующие базисные матрицы*

$$\nabla_{\partial/\partial x} = \frac{2}{1-x^2} \begin{pmatrix} x+A & 0 \\ -y-H & x+P \end{pmatrix}, \quad \nabla_{\partial/\partial y} = \frac{2}{1-x^2} \begin{pmatrix} 0 & 0 \\ x+Q & 0 \end{pmatrix},$$

где  $A = P + Q$ .

Векторное поле  $w(t) = a(t) + ib(t)$ , параллельное вдоль кривой  $\gamma : z(t) = x(t) + iy(t)$ , удовлетворяет системе уравнений

$$\begin{aligned} \dot{a} + \frac{2}{1-x^2} (x+A) \dot{x} a &= 0, \\ \dot{b} + \frac{2}{1-x^2} \left[ -(y+H) \dot{x} a + (x+P) \dot{x} b + (x+Q) \dot{y} a \right] &= 0. \end{aligned}$$

Решение этой системы дается следующими формулами

$$a = C(1-x^2) \varepsilon(x)^A, \quad (9.6)$$

$$b = (1-x^2) \varepsilon(x)^P \left[ D - 2C \int \frac{-(y+H)\dot{x} + (x+Q)\dot{y}}{1-x^2} \varepsilon(x)^Q dt \right], \quad (9.7)$$

где  $C, D$  – некоторые числа и

$$\varepsilon(x) = \frac{1-x}{1+x}.$$

Ускорение  $\widehat{z} = \widehat{x} + i\widehat{y}$  дается формулами

$$\begin{aligned} \widehat{x} &= \ddot{x} + \frac{2\dot{x}^2}{1-x^2} (x+A), \\ \widehat{y} &= \ddot{y} + \frac{2\dot{x}}{1-x^2} [-(y+H)\dot{x} + (2x+A)\dot{y}], \end{aligned}$$

или

$$\widehat{z} = \ddot{z} + \frac{2\dot{z}}{1-z\bar{z}} [\bar{z}\dot{z} + A\dot{x} - H\dot{z}i].$$

Кривизну мы определяем точно так же, как в § 7. Сейчас расстояние между точками  $z(s)$  и  $z(t)$  есть (см. (9.5))

$$\int_{x(t)}^{x(s)} \frac{dx}{1-x^2},$$



поэтому кривизна  $k$  дается формулой

$$k = (1 - x^2) \frac{d^2 y}{dx^2} + 2x \frac{dy}{dx} - 2(y + H).$$

Кривые постоянной кривизны  $k$  – это параболы  $y = a(x^2 + 1) + bx - R - k/2$ . В частности, кривые нулевой кривизны (геодезические) – это параболы  $y + H = a(x^2 + 1) + bx$ .

Пусть  $\mathfrak{h}$  – стационарная подалгебра точки  $z = 0$  в алгебре Ли  $\mathfrak{g}_3$ , она состоит из диагональных матриц  $X$ , см. (9.2).

**Теорема 9.2** *Геодезические для аффинной связности с параметрами  $H, P, Q$  являются траекториями однопараметрических подгрупп  $\exp \mathbb{R}X$  из  $G_3$ . Направляющие векторы  $X \in \mathfrak{g}_3$  этих подгрупп заполняют некоторую плоскость в  $\mathfrak{g}_3$ . Эта плоскость есть подпространство в  $\mathfrak{g}_3$ , дополнительное к  $\mathfrak{h}$  и инвариантное относительно  $\mathfrak{h}$  в присоединенном представлении. Обратно, всякое такое подпространство может быть получено этим способом.*

Рассмотрим аналоги различных замечательных кривых на евклидовой плоскости. Как и в § 7, мы исходим из определений, связанных с понятием угла. Вот некоторые кривые для  $\mathcal{L}$ : дуги окружности с концами  $\pm c$  на оси  $Ox$  (отрезок  $[-c, c]$  виден под постоянным углом):

$$y = K \frac{(x^2 - c^2)(x^2 - c^{-2})}{1 - x^2} + H \frac{x^2 - c^2}{c^2 + 1},$$

эллипс и гипербола с фокусами  $\pm c$  на оси  $Ox$  – это части кривой

$$y^2 = K|x^2 - c^2| (c^{-2} - x^2) (c^{-2} - x^2)^{H(1-1/c^2)},$$

для которых  $|x| \leq c$  (эллипс),  $|x| \geq c$  (гипербола). Параболы мы получаем, устремляя один из фокусов эллипса или гиперболы к бесконечности. Получаем, соответственно, параболы эллиптического и гиперболического типа, например, если неподвижный фокус расположен в точке  $x = 0$ , то (независимо от  $H$ ):  $y^2 = Kx(1 - x^2)$ ,  $x \geq 0$ , и  $y = -Kx(1 - x^2)$ ,  $x \leq 0$ . Логарифмическая спираль:  $y = Kx(\ln|x| + C)$ .

Рассмотрим аналог теоремы Гаусса - Бонне. По (9.6), (9.7) находим, что угловой коэффициент вектора после параллельного перенесения вектора вдоль  $L$  в точку  $z(t)$  есть

$$\varphi(t) = \varepsilon(x)^{-Q} \left[ T - 2 \int \frac{-(y + H)\dot{x} + (x + Q)\dot{y}}{1 - x^2} \varepsilon(x)^Q dt \right],$$

где  $T = D/C$ . Следовательно, угловой коэффициент исходного вектора в точке  $z(t_0) = z_0 = x_0 + iy_0$  есть

$$\varphi(t_0) = T \varepsilon(x_0)^{-Q},$$

а после перенесения в ту же точку  $z_0 = z(t_1)$  есть

$$\varphi(t_1) = \varepsilon(x_0)^{-Q} \left[ T - 2 \int_{t_0}^{t_1} \frac{-(y + H)\dot{x} + (x + Q)\dot{y}}{1 - x^2} \varepsilon(x)^Q dt \right],$$

так что

$$\Delta\varphi = -2\varepsilon(x_0)^{-Q} \int_L \varepsilon(x)^Q \frac{-(y+H)dx + (x+Q)dy}{1-x^2}.$$

Применяя формулу Грина, получим окончательно

$$\Delta\varphi = 4(Q^2 - 1) \varepsilon(x_0)^{-Q} \int_D \varepsilon(x)^Q d\sigma, \quad (9.8)$$

где  $d\sigma$  – мера (9.4). Опять заметим, что в отличие от классического случая угол поворота  $\Delta\varphi$  *зависит* от начальной точки  $z_0$ . С другой стороны, формула (9.8) инвариантна относительно движений из группы  $G_3$ .

Рассмотрим задачу о движении частицы (планеты) с массой 1 в центральном поле  $F$  с центром в  $z = 0$ . Мы рассуждаем, как в пункте 8.4. Мы можем считать, что  $H = 0$ . Движение планеты описывается системой уравнений:

$$\ddot{x} + \frac{2\dot{x}^2}{1-x^2}(x+A) = -f, \quad (9.9)$$

$$\ddot{y} + \frac{2\dot{x}}{1-x^2}[-\dot{x}y + (2x+A)y] = -f \frac{y}{x}. \quad (9.10)$$

Отсюда для аргумента  $\varphi = y/x$  точки  $z$  получаем уравнение

$$x\ddot{\varphi} + \frac{2\dot{x}\dot{\varphi}}{1-x^2}(1+x^2+Ax) = 0,$$

откуда

$$\dot{\varphi} = M \frac{(1-x^2)^2}{x^2} \varepsilon(x)^A$$

где  $M$  – постоянная (кинетический момент). Из уравнения (9.9) следует "закон сохранения энергии".

$$\frac{1}{2} \dot{s}^2 \varepsilon(x)^{-2A} + U = E,$$

где  $s$  – расстояние от 0 до  $x$ , см. (9.5),  $E$  – некоторая постоянная ("энергия"),  $U$  – потенциал:

$$U = \int f(x)(1-x^2)^{-2} \varepsilon(x)^{-2A} dx,$$

Как и в § 8, получаем

$$\varphi + C = \pm \int \frac{M(1-x^2)}{x^2 \sqrt{2(E-U)}} dx,$$

Возьмем в качестве потенциала  $U$  аналог потенциала из трехмерного пространства Лобачевского:

$$U = k \left( -\frac{1}{x} - x + 2 \right),$$

$k > 0$  – коэффициент. Тогда

$$f(x) = k \frac{(1-x^2)^3}{x^2} \varepsilon(x)^{2A}.$$

Тогда уравнение траектории есть:

$$(y + Cx)^2 = 2M^2k^{-2}x(kx^2 + (E - 2k)x + k).$$

В модели Клейна траектория есть кривая второго порядка:

$$(v + Cu)^2 = 2M^2k^{-2}((E - 2k)u^2 + 2ku),$$

аналог первого закона Кеплера. Второй закон Кеплера справедлив для проекции траектории в сечении  $\Gamma_3$  на плоскость  $h_2Oh_3$ . Справедлив аналог третьего закона Кеплера, а именно, если орбита в модели Клейна есть эллипс с горизонтальной полуосью  $a$ , то период зависит только от  $a$ . Точная формула при  $A = 0$ :

$$T = (\pi/2)\sqrt{a/2k} \{(1 - 2k)^{-1/2} - (1 + 2k)^{-1/2}\}.$$

## § 10. Пространства Фока

В настоящем параграфе мы рассматриваем аналоги пространства Фока на плоскости  $\Lambda$  дуального переменного и на плоскости Лобачевского–Галилея  $\mathcal{L}$ .

Пространство Фока на комплексной плоскости  $\mathbb{C}$  (на комплексном пространстве  $\mathbb{C}^n$ ), см., например, [4], служит основой для построения виковского и антивиковского квантований.

### 10.1 Пространство Фока на плоскости дуального переменного

Мы рассматриваем аналитические функции  $f(z) = u(x, y) + iv(x, y)$  на  $\Lambda$  со значениями тоже в  $\Lambda$ , см. § 2. Напомним, что аналитическая функция  $f(z)$  есть  $f(z) = \varphi(x) + i[\varphi'(x)y + \psi(x)]$  с дифференцируемыми  $\varphi, \psi$ .

Назовём пространством Фока  $\mathcal{F}_h(\Lambda)$  на  $\Lambda$  совокупность аналитических на  $\Lambda$  функций  $f(z)$ , для которых  $\varphi(x)$  и  $\psi(x)$  содержатся в  $L^2(\mathbb{R}, e^{-x^2/h}dx)$ ,  $h > 0$  – параметр ("постоянная Планка"). Определим в  $\mathcal{F}_h(\Lambda)$  "скалярное произведение" (эрмитову форму над  $\Lambda$ ):

$$(f_1, f_2) = c \int_{\Lambda} f_1(z) \overline{f_2(z)} e^{-x^2/h} \delta(y) dx dy,$$

где  $\delta(t)$  – дельта-функция Дирака на вещественной прямой, нормирующий множитель  $c = (\pi h)^{-1/2}$  взят так, чтобы  $(1, 1) = 1$ . Пусть аналитическим функциям  $f_1(z)$  и  $f_2(z)$  отвечают (по (2.1) функции  $\varphi_1(x), \psi_1(x)$  и  $\varphi_2(x), \psi_2(x)$ , соответственно. Тогда

$$(f_1, f_2) = c \left\{ \int_{-\infty}^{\infty} \varphi_1(x) \varphi_2(x) e^{-x^2/h} dx - i \int_{-\infty}^{\infty} \begin{vmatrix} \varphi_1(x) & \psi_1(x) \\ \varphi_2(x) & \psi_2(x) \end{vmatrix} e^{-x^2/h} dx \right\}.$$

В отличие от обычного (комплексного) пространства Фока система  $\{z^n\}$ ,  $n \in \mathbb{N}$ , не является ортогональной:

$$(z^n, z^m) = \begin{cases} 0, & n + m \equiv 1, \\ (z^n, z^m) = \frac{1}{\sqrt{\pi}} h^{n+m} \Gamma\left(\frac{n+m+1}{2}\right), & n + m \equiv 0. \end{cases}$$

Ортогонализация этой системы приводит к ортогональной системе функций

$$f_n(z) = H_n(z/\sqrt{h}), \quad n \in \mathbb{N},$$

где  $H_n(s)$  – многочлены Эрмита [3] 10.13. Скалярный квадрат функции  $f_n$  равен  $\lambda_n = 2^n n!$ . Всякая функция  $f$  из  $\mathcal{F}_h(\Lambda)$  разлагается в ряд по системе  $\{f_n\}$ :

$$f(z) = \sum_{n=0}^{\infty} a_n f_n(z), \quad a_n = \frac{(f, f_n)}{\lambda_n}.$$

Пусть  $\Phi(z, \bar{w})$  – ядро Бергмана, отвечающее системе  $\{f_n\}$ :

$$\Phi(z, \bar{w}) = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{1}{\lambda_n} f_n(z) \overline{f_n(w)}.$$

Функция (обобщённая)  $\Phi_{\bar{w}}(z) = \Phi(z, \bar{w})$  обладает воспроизводящим свойством:

$$(f, \Phi_{\bar{w}}) = f(w).$$

Таким образом, функция  $\Phi(z, \bar{w})$  является переполненной системой в  $\mathcal{F}_h(\Lambda)$  (системой когерентных состояний). Её явный вид дается следующей теоремой (доказательство ее аналогично доказательству теоремы 10.2, см. ниже).

**Теорема 10.1** Ядро Бергмана  $\Phi(z, \bar{w})$  имеет следующее выражение:

$$\Phi(z, \bar{w}) = \sqrt{\pi h} \left\{ e^{x^2/h} \delta(x-u) + i \left[ ye^{u^2/h} + ve^{x^2/h} \right] \delta'(x-u) \right\},$$

где  $z = x + iy$ ,  $w = u + iv$ .

Рассмотрим в  $\mathcal{F}_h(\Lambda)$  "операторы рождения и уничтожения"  $a = z$  (умножение на  $z$ ) и  $b = h(d/dz)$ . Первый из них эрмитов:  $a^* = a$ , для второго сопряжённый есть  $b^* = 2z - h(d/dz)$ . Следовательно, операторы  $X_1 = iz$  и  $X_2 = z - h(d/dz)$  – косоэрмитовы. Коммутатор  $X_3 = [X_1, X_2] = ih$  коммутирует с  $X_1$  и  $X_2$ . Следовательно, алгебра Ли (над  $\mathbb{R}$ ), порождённая  $X_1$  и  $X_2$ , имеет базисом  $X_1, X_2, X_3$  и является алгеброй Ли группы Гейзенберга. В терминах пар  $(\varphi, \psi)$ , см. § 2, операторы  $X_k$  действуют так:  $X_1, X_2, X_3$  переводят пару  $(\varphi, \psi)$  соответственно в пару  $(0, x\varphi), (L\varphi, L\psi), (0, h\varphi)$ , где  $L = x - h(d/dx)$ .

Соответствующая группа Ли состоит из унитарных в  $\mathcal{F}_h(\Lambda)$  операторов. Однопараметрические подгруппы  $\exp(tX_1), \exp(tX_2), \exp(tX_3)$  переводят  $f(z)$  соответственно в

$$e^{itz} f(z), \quad e^{-ht^2/2} e^{tz} f(z - ht), \quad e^{iht} f(z).$$

## 10.2 Пространство Фока на плоскости Лобачевского-Галилея

Пусть  $\lambda$  – вещественное число,  $\lambda > -1/2$ . Напомним, что инвариантная мера на  $\mathcal{L}$  дается формулой (9.4). Назовём пространством Фока  $\mathcal{F}_\lambda(\mathcal{L})$  на плоскости Лобачевского-Галилея  $\mathcal{L}$  совокупность аналитических на  $\mathcal{L}$  функций  $f(z)$  со значениями в  $\Lambda$ , см. (2.1), для которых  $\varphi(x)$  и  $\psi(x)$  принадлежат пространству  $L^2$  на отрезке  $[-1, 1]$  с весовой функцией

$$\omega(x) = (1 - x^2)^{\lambda-1/2}, \quad (10.1)$$

то есть сходятся интегралы:

$$\int_{-1}^1 \varphi^2(x)\omega(x)dx, \quad \int_{-1}^1 \psi^2(x)\omega(x)dx.$$

Определим "скалярное произведение" (т.е. эрмитову форму над  $\Lambda$ ) в  $\mathcal{F}_\lambda(\mathcal{L})$ :

$$(f_1, f_2) = c \int_{\mathcal{L}} f_1(z)\overline{f_2(z)} \delta(y) \omega(x) dx dy, \quad z = x + iy.$$

Заметим, что для обычной плоскости Лобачевского (в комплексном случае) показатель у весовой функции пишут в виде  $-2\sigma - 2$ , но нам сейчас удобнее взять именно (10.1).

Пусть аналитическим функциям  $f_1(z)$  и  $f_2(z)$  отвечают по (2.1) функции  $\varphi_1(x)$ ,  $\psi_1(x)$  и  $\varphi_2(x)$ ,  $\psi_2(x)$ , соответственно. Тогда

$$(f_1, f_2) = c \left( \int_{-1}^1 \varphi_1(x)\varphi_2(x)\omega(x) dx - i \int_{-1}^1 \begin{vmatrix} \varphi_1(x) & \varphi_2(x) \\ \psi_1(x) & \psi_2(x) \end{vmatrix} \omega(x) dx \right).$$

Константу  $c = c(\lambda)$  возьмем так, чтобы  $(1, 1) = 1$ , тогда

$$c = \frac{\Gamma(\lambda + 1)}{\sqrt{\pi}\Gamma(\lambda + 1/2)}.$$

Как и в пункте 10.1, система  $\{z^n\}$ ,  $n \in \mathbb{N}$ , не является ортогональной:

$$(z^n, z^m) = \begin{cases} 0, & n + m \equiv 1, \\ \frac{(1/2)^{[k]}}{(\lambda + 1)^{[k]}}, & n + m = 2k, \quad k \in \mathbb{N}, \end{cases}$$

где мы использовали обозначение  $a^{[n]} = a(a+1)(a+2)\dots(a+n-1)$ .

Ортогонализация этой системы приводит к ортогональной системе функций

$$f_n(z) = C_n^\lambda(z), \quad n \in \mathbb{N},$$

где  $C_n^\lambda(x)$  – многочлены Гегенбауэра [3] 10.9, так что

$$f_n(z) = C_n^\lambda(x) + iy(C_n^\lambda)'(x), \quad z = x + iy, \quad (10.2)$$

штрих означает производную. Скалярный квадрат функции  $f_n$  равен

$$\mu_n = \frac{\lambda (2\lambda)^{[n]}}{(n + \lambda) n!}.$$

Всякая функция  $f$  из  $\mathcal{F}_\lambda(\mathcal{L})$  разлагается в ряд по системе  $\{f_n\}$ :

$$f(z) = \sum_{n=0}^{\infty} a_n f_n(z), \quad a_n = \frac{(f, f_n)}{\mu_n}.$$

Пусть  $\Phi(z, \bar{w})$  – ядро Бергмана, отвечающее системе  $\{f_n\}$ :

$$\Phi(z, \bar{w}) = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{1}{\mu_n} f_n(z) \overline{f_n(w)}.$$

Функция (обобщённая)  $\Phi_{\bar{w}}(z) = \Phi(z, \bar{w})$  обладает воспроизводящим свойством:

$$(f, \Phi_{\bar{w}}) = f(w).$$

Таким образом, функция  $\Phi(z, \bar{w})$  является переполненной системой в  $\mathcal{F}_\lambda(\mathcal{L})$  (системой когерентных состояний). Ее явный вид дается следующей теоремой.

**Теорема 10.2** Ядро Бергмана  $\Phi(z, \bar{w})$  имеет следующее выражение:

$$\Phi(z, \bar{w}) = \frac{1}{c} \left\{ \frac{1}{\omega(x)} \delta(x - u) + i \left[ y \frac{1}{\omega(u)} + v \frac{1}{\omega(x)} \right] \delta'(x - u) \right\}, \quad (10.3)$$

где  $z = x + iy$ ,  $w = u + iv$ .

**Доказательство.** Скалярный квадрат многочлена Гегенбауэра  $C_n^\lambda(x)$  в пространстве  $L^2([-1, 1]; \omega(x) dx)$  равен  $h_n = \mu_n/c$ . Ядро Бергмана  $K(x, u)$  в этом пространстве для системы, состоящей из многочленов Гегенбауэра, есть

$$\begin{aligned} K(x, u) &= \sum_{n=0}^{\infty} \frac{1}{h_n} C_n^\lambda(x) C_n^\lambda(u) = \\ &= \frac{1}{\omega(x)} \delta(x - u). \end{aligned}$$

С другой стороны, из (10.2) получаем:

$$\begin{aligned} \Phi(z, \bar{w}) &= \frac{1}{c} \left\{ 1 + iy \frac{\partial}{\partial x} - iv \frac{\partial}{\partial u} \right\} K(x, u) = \\ &= \frac{1}{c} \left\{ 1 + iy \frac{\partial}{\partial x} - iv \frac{\partial}{\partial u} \right\} \frac{1}{\omega(x)} \delta(x - u), \end{aligned}$$

где  $z = x + iy$ ,  $w = u + iv$ , отсюда следует (10.3).  $\square$



## Литература

1. Л. Альфорс. Преобразование Мёбиуса в многомерном пространстве. М.: Мир, 1986.
2. В. И. Арнольд. Математические методы классической механики. М.: Наука. 1989.
3. Г. Бейтмен, А. Эрдейи. Высшие трансцендентные функции: функции Бесселя, функции параболического цилиндра, ортогональные многочлены. М.: Наука. 1966.
4. Ф. А. Березин, М. А. Шубин. Уравнение Шредингера. М.: Изд-во Моск. ун-та. 1983.
5. И. М. Гельфанд, М. И. Граев, Н. Я. Виленкин. Интегральная геометрия и связанные с ней вопросы теории представлений. М.: Физматгиз, 1962.
6. И. М. Гельфанд, Г. Е. Шилов. Обобщенные функции и действия над ними. М.: Физматгиз. 1958.
7. В. Ф. Молчанов, Элементарные представления группы Лагерра. Матем. заметки. 1978. Том 23. Вып. 1. 31–39.
8. В. Ф. Молчанов, Н. А. Малашонок. Некоторые геометрические и физические задачи для плоскости дуального переменного. Державинские чтения V, Матер. научн. конф., февр. 2000. Тамбов 2000. 5–7.
9. В. Ф. Молчанов, Н. А. Малашонок. Некоторые геометрические и физические задачи на плоскости Лобачевского–Галилея. Вестник Тамбовского ун-та. Серия: Естеств. и техн. науки., 2002. Том 7. Вып. 1. 55–57.
10. Л. М. Молчанова. Однородные обобщенные функции на плоскости дуального переменного. Вестник Тамбовского ун-та. Серия: Естеств. и техн. науки. 2002. Том 7. вып. 1. 54–55.
11. П. К. Рашевский. Курс дифференциальной геометрии, М.: Гостехиздат. 1956.
12. С. Хелгасон. Дифференциальная геометрия и симметрические пространства, М.: Мир. 1964.
13. И. М. Яглом. Принцип относительности Галилея и неевклидова геометрия, М.: Наука. 1969.

Поступила в редакцию 25 апреля 2009 г.

Keywords: algebras; linear-fractional functions; affine connections; geodesics; distributions; planet motion.

We consider some geometric, analytic and mechanic topics related to the algebra of dual numbers