

УДК 517.98

Группы и геометрии, связанные с дуальными числами¹

© 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–Иноню, 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 Λ дуальных чисел есть алгебра над \mathbb{R} размерности два. Она имеет делители нуля, это – числа it , $t \in \mathbb{R}$, лежащие на мнимой оси.

¹Работа 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 Λ на алгебру \mathbb{R} вещественных чисел.

Определим показательную функцию e^z (или $\exp z$) на Λ 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 Λ . 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 Λ^* алгебры Λ состоит из чисел $z = x + iy$, для которых $x \neq 0$. Дуальное число z из Λ^* 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 Λ 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 ξ, η, ζ . Возьмем в нем цилиндр Ω (прямой круговой цилиндр радиуса 1 с осью $O\eta$), задаваемый уравнением

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

Отобразим Λ в Ω с помощью центрального проектирования из точки $\omega^0 = (0, 0, 1)$, совместив плоскость $\xi O\eta$ с плоскостью $x O y$ (с плоскостью Λ). 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 Ω 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 Ω *расширенной плоскостью дуального переменного* и обозначим $\bar{\Lambda}$.

Сечение цилиндра Ω 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 ω^0 и $b \neq 0$, то это – прямая (не вертикальная). Если $b = 0$ и плоскость пересекает Ω , 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 Λ со значениями в Λ . Производная определяется обычным образом. Уравнения Коши-Римана таковы:

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

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 φ, ψ , то функции f' отвечает пара φ', ψ' , если f 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 $G = SL(2, \Lambda)$ состоит из матриц второго порядка над алгеброй Λ с определителем единица:

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

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

$$g = g_1 n,$$

где $g_1 = \operatorname{Re} g$, $n = E + iX$, $\operatorname{tr} X = 0$ (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 $\tilde{L} = SO_0(1, 2)$ 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:

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

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

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

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 $G_2 = \text{SU}(2; \Lambda)$ и $G_3 = \text{SU}(1, 1; \Lambda)$. 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 Λ 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 Λ при $\beta_1 = 0$ и на всей плоскости Λ , 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 Ω .

Рассмотрим три сечения Γ_1, Γ_2 и Γ_3 конуса C^+ .

Сечение Γ_1 состоит из точек $c \in C^+$ 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 Γ_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 Γ_1 с Λ : 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 Γ_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 Γ_2 :

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

Сечение Γ_2 отождествляем с цилиндром Ω : точке (ξ, η, ζ) из Ω сопоставляем точку $(1, \eta, \xi, -\zeta)$ из Γ_2 . Тогда действие (4.4) есть в точности действие группы \tilde{G} на цилиндре Ω .

Отображение Γ_2 на Γ_1 вдоль образующих конуса \mathcal{C}^+ есть как раз стереографическая проекция из § 1.

Сечение Γ_3 состоит из точек $\lambda \in \mathcal{C}^+$ таких, что $\lambda_4 = 1$, так что $\lambda_1^2 - \lambda_3^2 = 1$, следовательно, сечение Γ_3 есть гиперболический цилиндр (образующая – одна из ветвей гиперболы). При отображении Γ_3 на Γ_1 вдоль образующих конуса \mathcal{C}^+ и последующем отождествлении Γ_1 с Λ мы получаем на плоскости Λ 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 Γ_3 на Γ_2 вдоль образующих конуса \mathcal{C}^+ получаем нижнюю половину цилиндра Ω : 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 Γ_1 , Γ_2 и Γ_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 Γ_2 и Γ_3 – это соответственно сфера Ω в \mathbb{R}^3 (сфера Римана) и плоскость Лобачевского (верхняя пола двуполостного гиперboloида в \mathbb{R}^3), сечение Γ_1 отождествляется с алгеброй \mathbb{C} комплексных чисел, отображение Γ_2 на Γ_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 Λ , 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_+^λ , x_-^λ , $|x|^\lambda$, $|x|^\lambda \operatorname{sgn} x$, 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 (λ, ε) , где $\lambda \in \mathbb{C}$, $\varepsilon = 0, 1$, если

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

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

Теорема 5.1 *Всякий характер группы Λ^* 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 Λ , 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 Λ 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 Λ его можно распространить только в случае, когда комплексное число μ – чисто мнимое, см. [6]. В этом случае он есть локально интегрируемая функция при $\operatorname{Re} \lambda > -1$ и распространяется мероморфно по λ на всю комплексную плоскость λ . Оказывается, что это – общая форма однородных обобщенных функций, носитель которых есть вся плоскость Λ . А именно, мы имеем следующую теорему.

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

Доказательство. Пусть в (5.1) $a = \alpha + ip$ – такое, что $\alpha > 0$. Дифференцируя (5.1) по α 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 ε , 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 Λ эта обобщенная функция распространяется только при чисто мнимом μ . \square

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

Теорема 5.3 Однородная обобщенная функция F на Λ степени $(\lambda, \varepsilon, \mu)$, носителем 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 φ из $\mathcal{D}(\Lambda)$, носители которых располагаются в круге $x^2 + y^2 < M$. На таких функциях φ 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 ε . Отсюда следует теорема. \square

§ 6. Аффинные связности, ускорение, геодезические

Приведем некоторые сведения об аффинных связностях [11], [12]. *Аффинная связность* на многообразии M – это соответствие ∇ , которое каждому векторному полю X сопоставляет линейное отображение ∇_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 ∇_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 Φ – диффеоморфизм многообразия M . Аффинная связность ∇ называется *инвариантной* относительно Φ , если

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

Теорема 6.1 Пусть Φ в локальных координатах задается функциями $y_k = y_k(x_1, \dots, x_n)$. Тогда условие инвариантности относительно Φ 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 ∇ 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 ∇ 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 γ – 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 γ (или: вектор a переносится параллельно вдоль кривой γ), 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 γ . Определим производную этого поля вдоль γ следующей конструкцией. Перенесем вектор $a(s)$ параллельно вдоль кривой γ из точки $x(s)$ в точку $x(t)$. Получим поле $b(t, s)$, зависящее от двух параметров t, s . Оно параллельно вдоль кривой γ 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 γ .

Теорема 6.4 Производная поля a вдоль γ 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

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

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 Λ 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 Λ 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 Λ , 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 Γ_{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 γ – кривая $z(t) = x(t) + iy(t)$ на Λ . Возьмем на Λ 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 γ . 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 γ , 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 $\hat{z} = \hat{x} + i\hat{y}$ в соответствии с (6.14) дается формулами

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

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

(мы использовали $D + R = A$), или

$$\hat{z} = \ddot{z} + Az \operatorname{Re} \dot{z} + iC\dot{z}^2.$$

Геодезическая (кривая с нулевым ускорением: $\hat{z} = 0$) 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 Λ 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, λ, μ – постоянные.

Для определения и вычисления кривизны применим конструкцию из § 6. Пусть γ – кривая $z(t) = x(t) + iy(t)$. Перенесем параллельно вдоль кривой γ 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 γ 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 γ 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

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

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 γ , 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 Λ аналоги различных замечательных кривых на евклидовой плоскости. Поскольку метрика на Λ 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 Λ :

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 Λ , 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

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

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

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

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 Λ , 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 τ к ней в точке z так, чтобы его первая координата была равна 1. Тогда (мы исключили λ)

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

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

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

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:

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

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

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

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

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 φ . 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 ("ньютоновский 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 φ 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 Ω – с группой движений $G_2 = \text{SU}(2; \Lambda)$, см. § 3. В основном тексте мы используем переменные x, y на плоскости Λ в качестве локальных координат на Ω . Поэтому мы рассматриваем группу G_2 (допуская некоторую вольность речи) как группу движений плоскости Λ .

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 Λ 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 Λ при $\beta = 0$ и на всей плоскости Λ , кроме вертикальной прямой $x = -\alpha/\beta$ при $\beta \neq 0$.

Мера и метрика на Λ , 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 ξ, η, ζ , оно переводит цилиндр Ω 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 Λ , 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

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

Возьмем сначала первую подгруппу. Она дает преобразование

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

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 Γ_{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 Γ_{ij}^m , кроме Γ_{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,

$$\left. \frac{\partial y_1}{\partial t} \right|_{t=0} = -x_1^2 - 1, \quad \left. \frac{\partial y_2}{\partial t} \right|_{t=0} = -2x_1x_2.$$

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 γ – кривая $z(t) = x(t) + iy(t)$ на Λ . Возьмем на Λ инвариантную аффинную связность, задаваемую числами H, P, Q , см. теорему 8.1. Пусть $w(t) = a(t) + ib(t)$ – векторное поле, параллельное вдоль γ . 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 γ , 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 Λ 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)), $s = \arctg x$. 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 $s_0 = \arctg x_0$, 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

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

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 Λ , 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

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

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 $s = \arctg x$ – 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 :

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

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 θ – 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 $(0, 0, -1)$. Отобразим 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 Λ *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 Ω , касательную к нему плоскость в южном полюсе, экваториальную плоскость и саму плоскость Λ .

Образ орбиты (8.37) на цилиндре Ω 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 Ω в Южном полюсе $(0, 0, -1)$ с помощью центральной проекции с центром в точке $(0, 0, 0)$. Эта проекция сопоставляет точке (ξ, η, ζ) 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 Ω и экваториальной плоскости $\zeta = 0$: кривая пересекает эту плоскость, касается её, не пересекает, соответственно.

Установим *аналог второго закона Кеплера*.

Из (8.22) найдем Mdt :

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

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 ξ, η, ζ . 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 φ 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 φ . 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 φ 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 удастся 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 Λ . 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 $\hat{z} = \hat{x} + i\hat{y}$ дается формулами

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

или

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

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:

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

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

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 Γ_3 на плоскость h_2O_h3 . 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 Λ 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 Λ со значениями тоже в Λ , см. § 2. Напомним, что аналитическая функция $f(z)$ есть $f(z) = \varphi(x) + i[\varphi'(x)y + \psi(x)]$ с дифференцируемыми φ, ψ .

Назовём пространством Фока $\mathcal{F}_h(\Lambda)$ на Λ совокупность аналитических на Λ 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 Λ):

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

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). Ее 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 (φ, ψ) , см. § 2, операторы X_k действуют так: X_1, X_2, X_3 переводят пару (φ, ψ) 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 λ – 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 Λ , 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 Λ) 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. Шиллов. 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