

которое рассмотрели Lax & Phillips [1]. Здесь Δ_s — оператор Лапласа — Бельтрами на n -мерной единичной сфере, n нечетно. Локальное выполнение принципа Гюйгенса здесь очевидно, так как соответствующее риманово пространство V_{n+1} представляет собой прямое произведение вещественной прямой с n -мерным пространством постоянной кривизны и поэтому локально конформно плоскому пространству. Однако уравнение (11.38) невозможно глобально преобразовать в волновое уравнение в плоском пространстве преобразованиями вида (10.14). Более общий случай гиперболических систем уравнений рассмотрел Семенов-Тянь-Шанский [1] в связи с изучением инвариантных операторов в римановых симметрических пространствах. Глобальное изучение гладких лоренцевых пространств, локально обладающих нетривиальной конформной группой, показывает (Cahen & Kerbrat [1]), что таким свойством обладают только классические пространства. Поэтому для глобального изучения принципа Гюйгенса важно исследовать особенности римановых многообразий гиперболического типа с локально нетривиальной группой конформных движений. Следует также отметить, что проблема глобального анализа принципа Гюйгенса тесно соприкасается с обширной программой изучения лакун в областях зависимости гиперболических систем дифференциальных уравнений (см. Петровский [1], Atiyah, Bott, Gårding [1], Gårding [1]).

В следующих параграфах излагается теоретико-групповой подход к проблеме Адамара. Изучение конформно-инвариантных уравнений в римановых пространствах естественно ведет к рассмотрению волнового уравнения (10.15) в пространствах с нетривиальной конформной группой и позволяет установить взаимосвязь принципа Гюйгенса с конформной инвариантностью в пространствах V_4 . Волновое уравнение в метрике (8.30) может быть детально исследовано. Полученное интегральное представление решения задачи Коши (Ибрагимов, Мамонтов [1, 2]) обобщает классические формулы Пуассона и Тедоне на произвольные пространства V_{n+1} с нетривиальной конформной группой и выявляет справедливость принципа Гюйгенса.

§ 12. Волновое уравнение в V_4

12.1. Вычисление геодезического расстояния в метрике плоской волны. Пусть геодезическая линия, проходящая через фиксированную точку $x_0 \in V_n$ и переменную точку $x \in V_n$, параметризована с помощью длины дуги s , отсчитываемой от точки x_0 . Тогда координаты $x^i = x^i(s)$ точки x удовлетворяют системе обыкновенных дифференциальных уравнений

$$\frac{d^2 x^i}{ds^2} + \Gamma_{jk}^i(x) \frac{dx^j}{ds} \frac{dx^k}{ds} = 0 \quad (12.1)$$

и начальным условиям

$$x^i|_{s=0} = x_0^i, \quad \left. \frac{dx^i}{ds} \right|_{s=0} = \alpha^i \quad (i = 1, \dots, n). \quad (12.2)$$

Постоянный вектор $\alpha = (\alpha^1, \dots, \alpha^n)$ должен удовлетворять условию

$$g_{ij}(x_0) \alpha^i \alpha^j = 1. \quad (12.3)$$

Равенство (12.3) получается подстановкой выражений

$$dx^i = \frac{dx^i}{ds} ds$$

в формулу (6.4) с учетом условий (12.2). Пусть

$$x^i = x^i(s; x_0, \alpha) \quad (12.4)$$

— решение задачи Коши (12.1), (12.2). Из равенств (12.4) при достаточно малом $|\alpha|$ можно найти величины α^i . Подстановка полученных функций

$$\alpha^i = \psi^i(s; x_0, \alpha) \quad (12.5)$$

в условие (12.3) и решение равенства

$$g_{ij}(x_0) \psi^i(s; x_0, \alpha) \psi^j(s; x_0, \alpha) = 1 \quad (12.6)$$

относительно s дает квадрат геодезического расстояния

$$\Gamma(x_0, x) = s^2(x_0, x)$$

между точками x_0 и x в пространстве V_n .

Рассмотрим теперь пространство V_4 с метрическим тензором (8.32) и вычислим функцию $\Gamma(x_0, x)$ описанным выше способом. При этом будет удобно пользоваться обозначениями

$$\begin{aligned} x = (x, y, z, t), \quad x_0 = (\xi, \eta, \zeta, \tau), \quad \alpha = (\alpha, \beta, \gamma, \delta), \\ f = f(x-t), \quad f_0 = f(\xi-\tau), \dots, \mathcal{D} = \varphi^2 - f, \quad \mathcal{D}_0 = \varphi_0^2 - f_0. \end{aligned} \quad (12.7)$$

По формулам (6.9) находятся следующие (и отличающиеся от них перестановкой нижних индексов) отличные от нуля символы Кристоффеля:

$$\begin{aligned} \Gamma_{22}^1 &= \frac{1}{z} \left(\frac{1}{\mathcal{D}} \right)', \quad \Gamma_{23}^1 = -\frac{1}{2} \left(\frac{\varphi}{\mathcal{D}} \right)', \quad \Gamma_{33}^1 = \frac{1}{2} \left(\frac{\varphi^2}{\mathcal{D}} \right)', \\ \Gamma_{12}^2 &= -\Gamma_{02}^2 = \frac{1}{2} \left(\mathcal{D} \left(\frac{1}{\mathcal{D}} \right)' + \frac{\varphi \varphi'}{\mathcal{D}} \right), \quad \Gamma_{13}^2 = -\Gamma_{03}^2 = -\varphi \Gamma_{12}^2 - \frac{\varphi'}{2}, \\ \Gamma_{12}^3 &= -\Gamma_{02}^3 = \frac{\varphi'}{2\mathcal{D}}, \quad \Gamma_{13}^3 = -\Gamma_{03}^3 = -\frac{\varphi \varphi'}{2\mathcal{D}}, \quad \Gamma_{ij}^0 = \Gamma_{ij}^1 \quad (i, j = 2, 3), \end{aligned} \quad (12.8)$$

где штрих обозначает дифференцирование, например, $\varphi'(\sigma) = \frac{d\varphi(\sigma)}{d\sigma}$.

В силу формул (12.8) уравнения (12.1) записываются в виде

$$\begin{aligned} \frac{d^2x}{ds^2} + \frac{1}{2} \left(\frac{1}{\mathcal{D}} \right)' \left(\frac{dy}{ds} - \varphi \frac{dz}{ds} \right)^2 + \frac{\varphi'}{\mathcal{D}} \left(\frac{dy}{ds} - \varphi \frac{dz}{ds} \right) \frac{dz}{ds} &= 0, \\ \frac{d}{ds} \left[\frac{1}{\mathcal{D}} \left(\frac{dy}{ds} - \varphi \frac{dz}{ds} \right) \right] &= 0, \\ \frac{d^2z}{ds^2} + \frac{1}{\mathcal{D}} \left(\frac{dy}{ds} - \varphi \frac{dz}{ds} \right) \frac{d\varphi}{ds} &= 0, \\ \frac{d^2(x-t)}{ds^2} &= 0, \end{aligned} \quad (12.9)$$

где $\frac{d\varphi}{ds} = \varphi' \frac{d(x-t)}{ds}$. Второе и четвертое уравнения этой системы с учетом начальных условий (12.2) дают

$$x-t = \xi - \tau + (\alpha - \delta) s, \quad (12.10)$$

$$\varphi \frac{dz}{ds} - \frac{dy}{ds} = \frac{\gamma\varphi_0 - \beta}{\mathcal{D}_0} \mathcal{D}. \quad (12.11)$$

Поэтому

$$\frac{d^2z}{ds^2} = \frac{\gamma\varphi_0 - \beta}{\mathcal{D}_0} \frac{d\varphi}{ds},$$

так что

$$\frac{dz}{ds} = \frac{1}{\mathcal{D}_0} [(\gamma\varphi_0 - \beta) \varphi + \beta\varphi_0 - \gamma f_0], \quad (12.12)$$

$$\frac{dy}{ds} = \frac{1}{\mathcal{D}_0} [(\gamma\varphi_0 - \beta) f + (\beta\varphi_0 - \gamma f_0) \varphi]. \quad (12.13)$$

Уравнения (12.13) и (12.12) в силу равенства (12.10) имеют решения

$$y = \eta + a(F - F_0) + b(\Phi - \Phi_0), \quad (12.14)$$

$$z = \zeta + a(\Phi - \Phi_0) + b(\alpha - \delta) s, \quad (12.15)$$

где

$$a = \frac{\gamma\varphi_0 - \beta}{(\alpha - \delta) \mathcal{D}_0}, \quad b = \frac{\beta\varphi_0 - \gamma f_0}{(\alpha - \delta) \mathcal{D}_0}, \quad (12.16)$$

F и Φ — первообразные для функций f и φ соответственно, причем $F = F(x-t)$, $F_0 = F(\xi - \tau)$ в соответствии с обозначениями (12.7). С учетом (12.11) и (12.12) первое уравнение системы (12.9) принимает вид

$$\frac{d^2x}{ds^2} + \frac{\gamma\varphi_0 - \beta}{\mathcal{D}_0^2} \left[\frac{1}{2} (\gamma\varphi_0 - \beta) f' + (\beta\varphi_0 - \gamma f_0) \varphi' \right] = 0.$$

Отсюда

$$x = \xi + \left(\alpha + \beta a - \frac{\alpha - \delta}{2} a^2 f_0 \right) s - \frac{1}{2} a^2 (F - F_0) - ab(\Phi - \Phi_0). \quad (12.17)$$

Решение задачи (12.9), (12.2) приводится к виду (12.4) подстановкой выражения (12.10) для $x-t$ в формулы (12.14), (12.15),

(12.17) и полученного из формулы (12.17) значения x — в равенство (12.10).

Для рассматриваемого пространства V_4 условие (12.3) в обозначениях (12.7), (12.16) имеет вид

$$-(\alpha - \delta)(\alpha + \delta + \beta a + \gamma b) = 1. \quad (12.18)$$

Теперь (12.18) нужно привести к виду (12.6). Из формул (12.16) находятся

$$\beta = (\alpha - \delta)(af_0 + b\varphi_0), \quad \gamma = (\alpha - \delta)(a\varphi_0 + b), \quad (12.19)$$

а (12.14) и (12.15) дают

$$\begin{aligned} a &= \frac{1}{A} [(y - \eta)(\alpha - \delta)s - (z - \zeta)(\Phi - \Phi_0)], \\ b &= \frac{1}{A} [(z - \zeta)(F - F_0) - (y - \eta)(\Phi - \Phi_0)], \end{aligned} \quad (12.20)$$

где

$$A = (F - F_0)(\alpha - \delta)^2 s - (\Phi - \Phi_0)^2. \quad (12.21)$$

Выделив главный член в формуле (12.21):

$$A = -\mathcal{D}_0(\alpha - \delta)^2 s^2 + \dots, \quad (12.22)$$

легко видеть, что функция $A \neq 0$ при достаточно малых $s \neq 0$ так как из равенства (12.18) и из невырожденности матрицы $[g^{\mu\nu}]$ следует, что $\alpha - \delta \neq 0$, $\mathcal{D}_0 \neq 0$. Из формул (12.17) и (12.19) находятся

$$\begin{aligned} 2\alpha &= 2 \frac{x - \xi}{s} - (\alpha - \delta)(a^2 f_0 + 2ab\varphi_0) + \frac{1}{s} [a^2(F - F_0) + 2ab(\Phi - \Phi_0)], \\ \beta a + \gamma b &= (\alpha - \delta)(a^2 f_0 + 2ab\varphi_0 + b^2). \end{aligned}$$

Поэтому

$$\begin{aligned} \alpha + \delta + \beta a + \gamma b &= \\ &= \frac{1}{s} [2(x - \xi) - (\alpha - \delta)s + a^2(F - F_0) + 2ab(\Phi - \Phi_0) + b^2(\alpha - \delta)s], \end{aligned}$$

так как $\alpha + \delta = 2\alpha - (\alpha - \delta)$. Полученное выражение для $\alpha + \delta + \beta a + \gamma b$ после подстановки значения $(\alpha - \delta)s$, найденного из (12.10), и значений a и b из формулы (12.20) принимает вид

$$\begin{aligned} \alpha + \delta + \beta a + \gamma b &= \frac{1}{s} \left\{ x - \xi + t - \tau + \frac{1}{A} [(y - \eta)^2(x - \xi - t + \tau) - \right. \\ &\quad \left. - 2(y - \eta)(z - \zeta)(\Phi - \Phi_0) + (z - \zeta)^2(F - F_0)] \right\}. \end{aligned}$$

Подстановка в (12.18) полученного значения $\alpha + \delta + \beta a + \gamma b$ вместе с $\alpha - \delta$ из (12.10) приводит равенство (12.18) к виду (12.6). Умножением на s^2 получается искомая формула для геодезического

расстояния (Ибрагимов [10]):

$$\Gamma(x_0, x) = (t - \tau)^2 - (x - \xi)^2 - \frac{x - \xi - t + \tau}{(x - \xi - t + \tau)(F - F_0) - (\Phi - \Phi_0)^2} \times \\ \times [(x - \xi - t - \tau)(y - \eta)^2 - 2(\Phi - \Phi_0)(y - \eta)(z - \zeta) + (F - F_0)(z - \zeta)^2]. \quad (12.23)$$

Если формулу (12.23) записать в форме, предложенной Фридендером (Friedlander [1], § 5.7), то она легко обобщается на случай произвольного значения $n \geq 3$. Пусть $x = (x^0, x^1, \dots, x^n)$, $x_0 = (x_0^0, x_0^1, \dots, x_0^n)$ — точки пространства V_{n+1} с метрикой плоской волны (8.30) и

$$A^{ij}(\lambda) = \int a^{ij}(\lambda) d\lambda, \quad i, j = 2, \dots, n.$$

Тогда квадрат геодезического расстояния между x и x_0 равен

$$\Gamma(x_0, x) = (x^0 - x_0^0)^2 - (x^1 - x_0^1)^2 - \\ - (x^0 - x_0^0 - x^1 + x_0^1) \sum_{i, j=2}^n \bar{A}_{ij} (x^i - x_0^i) (x^j - x_0^j), \quad (12.24)$$

где

$$[\bar{A}_{ij}] = [A^{ij}(x^1 - x^0) - A^{ij}(x_0^1 - x_0^0)]^{-1}.$$

12.2. Конформная инвариантность и принцип Гюйгенса.

Лемма 1. Каждое конформно-инвариантное уравнение (11.1) в лоренцевом пространстве V_4 с нетривиальной конформной группой эквивалентно уравнению

$$L[u] \equiv u_{tt} - u_{xx} - f(x-t)u_{yy} - 2\varphi(x-t)u_{yz} - u_{zz} = 0. \quad (12.25)$$

Доказательство. В силу теорем 8.5 и 10.5 достаточно рассмотреть волновое уравнение (10.15) в пространстве V_4 с метрическим тензором (8.32). Скалярная кривизна этого пространства равна нулю. Действительно, в силу соотношений

$$\Gamma_{0j}^i = -\Gamma_{1j}^i, \quad \frac{\partial \Gamma_{ij}^k}{\partial x^0} = -\frac{\partial \Gamma_{ij}^k}{\partial x^1},$$

очевидных из (12.8), формулы (6.12) дают

$$R_{00} = R_{11} = -R_{04}, \quad R_{ij} = 0 \quad (i, j = 2, 3).$$

Поэтому

$$R = R_{00} - R_{11} - fR_{22} - 2\varphi R_{23} - R_{33} = 0,$$

так что уравнение (15.10) в данном случае имеет вид

$$\Delta_2 u \equiv g^{ij}u_{ij} - g^{ij}\Gamma_{ij}^k u_k = 0. \quad (12.26)$$

Из формул (12.8) легко находятся величины $\Gamma^k = g^{ij}\Gamma_{ij}^k$:

$$\Gamma^0 = \Gamma^1 = -(\ln \sqrt{-\mathcal{D}})', \quad \Gamma^2 = \Gamma^3 = 0.$$

Если теперь сделать преобразование эквивалентности

$$\bar{L}[u] = e^{-\gamma} L[ue^\gamma]$$

с функцией $\gamma = \frac{1}{2} \ln \sqrt{-\mathcal{D}}$, то уравнение (12.26) с коэффициентами $a^i = 0$ перейдет в эквивалентное уравнение с коэффициентами $\bar{a}^i = \Gamma^i$ ($i = 0, \dots, 3$), т. е. в уравнение

$$\Delta_2 u + \Gamma^i u_i \equiv g^{ij} u_{ij} = 0,$$

которое в силу (8.32) совпадает с (12.25).

Лемма 2. Уравнение (12.25) удовлетворяет принципу Гюйгенса.

Доказательство. Так как оператор L в (12.25) является самосопряженным, а $c^* = 0$, то в формуле (11.6) имеем

$$L^*[\Gamma] - c^*\Gamma - 8 = L[\Gamma] - 8.$$

Функция Γ , определенная формулой (12.23), имеет вид

$$\Gamma = (t - \tau)^2 - (x - \xi)^2 + \gamma(x - t, y, z).$$

Поэтому

$$\Gamma_{tt} - \Gamma_{xx} = 4$$

и

$$L[\Gamma] - 8 = \frac{2(x - \xi - t + \tau)}{(x - \xi - t + \tau)(F - F_0) - (\Phi - \Phi_0)} \times \\ \times [(x - \xi - t + \tau)f - 2(\Phi - \Phi_0)\varphi + (F - F_0)] - 4.$$

Используя функцию A , определенную формулой (12.21), полученное выражение для $L[\Gamma] - 8$ можно записать вдоль геодезической линии в виде

$$L[\Gamma] - 8 = 2s \frac{d \ln A}{ds} - 4.$$

Следовательно,

$$-\frac{1}{4} \int_{x_0}^x (L[\Gamma] - 8) \frac{d\sigma}{\sigma} = -\frac{1}{2} \int_0^s \left(\frac{d \ln A}{d\sigma} - \frac{2}{\sigma} \right) d\sigma = \ln \frac{\sigma}{\sqrt{A}} \Big|_0^s,$$

где параметр s соответствует переменной точке $x = (x, y, z, t)$. Согласно формуле (12.22)

$$\lim_{\sigma \rightarrow 0} \frac{\sqrt{A(\sigma)}}{\sigma} = (\alpha - \delta) \sqrt{-\mathcal{D}_0}.$$

Поэтому

$$-\frac{1}{4} \int_{x_0}^x (L[\Gamma] - 8) \frac{d\sigma}{\sigma} = \ln \left[(\alpha - \delta) s \sqrt{\frac{-\mathcal{D}_0}{A(s)}} \right].$$

Если сюда подставить значения $A(s)$ и $(\alpha - \delta)s$ из (12.21) и (12.10), то формула (11.6) дает

$$V = (x - \xi - t + \tau) \left(\frac{-\mathcal{D}_0}{(x - \xi - t + \tau)(F - F_0) - (\Phi - \Phi_0)^2} \right)^{1/2}. \quad (12.27)$$

Так как функция V зависит только от $x - t$ и $\xi - \tau$, то $L[V] = 0$. Следовательно, самосопряженное уравнение (12.25) удовлетворяет критерию Адамара (11.8).

З а м е ч а н и е. Согласно § 8.5 уравнение (12.25) эквивалентно классическому волновому уравнению только в случаях (8.35) — (8.37).

Проблему Адамара в пространствах V_4 с нетривиальной конформной группой решает следующая теорема (Ибрагимов [9]).

Т е о р е м а. В лоренцевом пространстве V_4 с нетривиальной группой конформных движений уравнение (11.1) удовлетворяет принципу Гюйгенса тогда и только тогда, когда оно конформно-инвариантно, т. е. эквивалентно уравнению (12.25).

Доказательство. В силу лемм 1 и 2 остается доказать, что любое гюйгенсово уравнение вида (11.1) в пространстве с метрическим тензором (8.32) удовлетворяет условиям (10.49) конформной инвариантности. Так как второе из уравнений (10.49) совпадает с первым необходимым условием Гюнтера (11.14), то нужно получить равенства $K_{ij} = 0$. Рассмотрим для этого равенства (11.16), левые части которых образуют тензор Баха (Bach [1])

$$B_{ij} = g^{kl} (R_{jik, l} + C_{ijk}^m L_{ml}). \quad (12.28)$$

Этот тензор для лоренцевых пространств V_4 с нетривиальной конформной группой равен нулю. Действительно, уравнение (12.25) для которого величины K_{ij} , а вместе с ними и правые части (11.16), равны нулю, удовлетворяет равенствам (11.16). Поэтому остается только заметить, что тензор (12.28) не зависит от коэффициентов a^i и c уравнения (11.1), а при конформном отображении (8.1) преобразуется конформно: $\tilde{B}_{ij} = e^{-2\sigma} B_{ij}$. Таким образом, задача сводится к решению системы уравнений

$$g^{pq} \left(K_{pi} K_{qj} - \frac{1}{4} g_{ij} g^{ml} K_{pm} K_{ql} \right) = 0, \quad i, j = 0, \dots, 3,$$

которую с учетом (8.32) удобно записать в следующем виде:

$$K_{1i} K_{1j} + f K_{2i} K_{2j} + \varphi (K_{2i} K_{3j} + K_{3i} K_{2j}) + \\ + K_{3i} K_{3j} - K_{0i} K_{0j} + N g_{ij} = 0, \quad (12.29)$$

где

$$N = \frac{1}{2} (f K_{12}^2 + K_{13}^2 - \mathcal{D} K_{23}^2 + 2\varphi K_{12} K_{13} - K_{01}^2 - f K_{02}^2 - 2\varphi K_{02} K_{03} - K_{03}^2).$$

Для $(i, j) = (1, 1), (2, 2), (2, 3), (3, 3), (4, 4)$ уравнения (12.29) дают

$$fK_{12}^2 + 2\varphi K_{12}K_{13} + K_{13}^2 - K_{01}^2 - N = 0, \quad (12.30)$$

$$K_{12}^2 + K_{23}^2 - K_{02}^2 + \frac{1}{\mathcal{D}} N = 0, \quad (12.31)$$

$$K_{12}K_{13} - K_{02}K_{03} - \varphi K_{23}^2 - \frac{f}{\mathcal{D}} N = 0, \quad (12.32)$$

$$K_{13}^2 + fK_{23}^2 - K_{03}^2 + \frac{f}{\mathcal{D}} N = 0, \quad (12.33)$$

$$K_{01}^2 + fK_{02}^2 + 2\varphi K_{02}K_{03} + K_{03}^2 + N = 0. \quad (12.34)$$

Исключение величины N сначала из уравнений (12.31), (12.32), а затем из (12.31), (12.33) приводит к равенствам

$$K_{12}K_{13} - K_{02}K_{03} = \varphi(K_{02}^2 - K_{12}^2), \quad (12.35)$$

$$K_{03}^2 - K_{13}^2 = f(K_{02}^2 - K_{12}^2). \quad (12.36)$$

В результате вычитания левой части уравнения (12.30) из левой части (12.34) с учетом (12.35) и (12.36) получается равенство $K_{01}^2 - \mathcal{D}K_{23}^2 = 0$, которое в силу условия $\mathcal{D} < 0$ дает

$$K_{01} = K_{23} = 0. \quad (12.37)$$

Теперь (12.30) упрощается и приводит к уравнениям

$$K_{02} = 0, \quad K_{13} = -\varphi K_{12}. \quad (12.38)$$

Окончательный результат $K_{ij} = 0$ ($i, j = 0, \dots, 3$) является следствием уравнений (12.36)–(12.38). Теорема доказана.

12.3. Решение задачи Коши. Для уравнения (12.25) рассматривается задача Коши с гладкими начальными данными

$$u|_{t=0} = g(x, y, z), \quad u_t|_{t=0} = h(x, y, z). \quad (12.39)$$

Здесь, как и в случае обычного волнового уравнения, достаточно решить задачу Коши специального вида:

$$L[u] = 0, \quad u|_{t=0} = 0, \quad u_t|_{t=0} = h(x, y, z), \quad (12.40)$$

а затем воспользоваться коммутативностью оператора

$$L = \frac{\partial^2}{\partial t^2} - \frac{\partial^2}{\partial x^2} - f(x-t) \frac{\partial^2}{\partial y^2} - 2\varphi(x-t) \frac{\partial^2}{\partial y \partial z} - \frac{\partial^2}{\partial z^2} \quad (12.41)$$

с оператором $\frac{\partial}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x}$. Действительно, если v и w решают частную задачу (12.40) с $v_t|_{t=0} = g$ и $w_t|_{t=0} = g_x - h$ соответственно, то функция

$$u = v_t + v_x - w \quad (12.42)$$

является решением задачи Коши с начальными данными (12.39).

При $f=1$, $\varphi=0$ оператор $L=\square$, и решение задачи (12.40) в этом случае дается формулой Пуассона

$$u(t, x, y, z) = \frac{1}{4\pi t} \iint_{S(t)} h dS,$$

где $S(t)$ — сфера радиуса t с центром в точке (x, y, z) . Если в плоскости (y, z) ввести полярные координаты, то точки $(\xi, \eta, \zeta) \in S(t)$ записываются в виде

$$\xi = \xi, \quad \eta = y + \rho \cos \theta, \quad \zeta = z + \rho \sin \theta$$

с координатами (ξ, ρ, θ) , удовлетворяющими условиям

$$(\xi - x)^2 + \rho^2 = t^2, \quad x - t \leq \xi \leq x + t, \quad 0 \leq \theta \leq 2\pi.$$

В этих координатах $dS = t d\xi d\theta$, и формула Пуассона принимает вид

$$u(t, x, y, z) = \frac{1}{4\pi} \int_{x-t}^{x+t} d\xi \int_0^{2\pi} h(\xi, y + \sqrt{t^2 - (\xi - x)^2} \cos \theta, z + \sqrt{t^2 - (\xi - x)^2} \sin \theta) d\theta. \quad (12.43)$$

Такое представление решения задачи Коши можно получить также в случае оператора (12.41) (Ибрагимов, Мамонтов [1], Ибрагимов [10]). Для этого удобно сделать преобразование Фурье по переменным y, z .

Пусть

$$\hat{u}(t, x, \lambda, \mu) = \frac{1}{2\pi} \int_{\mathbb{R}^2} e^{-i(\lambda y + \mu z)} u(t, x, y, z) dy dz.$$

Аналогичное преобразование Фурье переводит $h(x, y, z)$ в $\hat{h}(x, \lambda, \mu)$. Задача (12.40) переходит при этом в задачу Коши

$$\hat{L}[\hat{u}] = 0, \quad \hat{u}|_{t=0} = 0, \quad \hat{u}_t|_{t=0} = \hat{h}(x, \lambda, \mu) \quad (12.44)$$

для оператора \hat{L} :

$$\hat{L}[\hat{u}] = \hat{u}_{tt} - \hat{u}_{xx} + (f\lambda^2 + 2\varphi\lambda\mu + \mu^2) \hat{u}$$

с двумя независимыми переменными t, x и с параметрами λ, μ . Уравнение $\hat{L}[\hat{u}] = 0$ заменой

$$\bar{t} = \frac{1}{2}(x + t), \quad \bar{x} = -\frac{1}{2}[\lambda^2 F(x - t) + 2\lambda\mu\Phi(x - t) + \mu^2(x - t)]$$

преобразуется в уравнение

$$\hat{u}_{\bar{t}\bar{x}} + \hat{u} = 0 \quad (12.45)$$

с известной функцией Римана

$$R(\bar{\tau}, \bar{\xi}; \bar{t}, \bar{x}) = J_0\left(\sqrt{4(\bar{t} - \bar{\tau})(\bar{x} - \bar{\xi})}\right), \quad (12.46)$$

где J_0 — функция Бесселя. Затем переходом к старым переменным t и x получается функция Римана для уравнения $\hat{L}[\hat{u}] = 0$:

$$R(\tau, \xi; t, x) = J_0(\sqrt{(t-\tau+x-\xi)[\lambda^2(F_0-F) + 2\lambda\mu(\Phi_0-\Phi) + \mu^2(t-\tau+\xi-x)]}).$$

Поэтому решение задачи (12.44) находится по формуле

$$\hat{u}(t, x, \lambda, \mu) = \frac{1}{2} \int_{x-t}^{x+t} \hat{h}(\xi, \lambda, \mu) R(0, \xi; t, x) d\xi,$$

которая после подстановки значения $\hat{h}(\xi, \lambda, \mu)$ принимает вид

$$\hat{u}(t, x, \lambda, \mu) = \frac{1}{4\pi} \int_{x-t}^{x+t} R(0, \xi; t, x) \int_{\mathbb{R}^2} e^{-i(\lambda\eta + \mu\zeta)} h(\xi, \eta, \zeta) d\eta d\zeta.$$

Из этой формулы с помощью обратного преобразования Фурье получается следующее представление решения исходной задачи (12.40):

$$u(t, x, y, z) = \frac{1}{4\pi} \int_{x-t}^{x+t} d\xi \int_{\mathbb{R}^2} I h(\xi, \eta, \zeta) d\eta d\zeta, \quad (12.47)$$

где

$$I = \frac{1}{2\pi} \int_{\mathbb{R}^2} e^{-i[\lambda(\eta-y) + \mu(\zeta-z)]} J_0(k\sqrt{Q(\lambda, \mu)}) d\lambda d\mu.$$

Здесь $k = \sqrt{x+t-\xi}$, а через $Q(\lambda, \mu)$ обозначена квадратичная форма

$$Q(\lambda, \mu) = a^2\lambda^2 + 2b\lambda\mu + c^2\mu^2$$

с коэффициентами

$$a^2 = F(\xi) - F(x-t), \quad b = \Phi(\xi) - \Phi(x-t), \quad c^2 = \xi - (x-t).$$

Для преобразования интеграла I к более удобному виду заметим, что из условия

$$-\mathcal{D}(\sigma) = f(\sigma) - \varphi^2(\sigma) > 0$$

гиперболичности оператора (12.41) следует положительная определенность квадратичной формы

$$q(\sigma; \lambda, \mu) = f(\sigma)\lambda^2 + 2\varphi(\sigma)\lambda\mu + \mu^2$$

от λ и μ , имеющей дискриминант $-\mathcal{D}(\sigma)$. Следовательно, положительно определена также квадратичная форма

$$Q(\lambda, \mu) = \int_{x-t}^{\xi} q(\sigma; \lambda, \mu) d\sigma$$

и ее дискриминант $a^2c^2 - b^2$ положителен. Поэтому можно сделать замену переменных $\lambda, \mu, \eta, \zeta$, определенную формулами

$$\lambda = \frac{1}{a} \left(\bar{\lambda} - \frac{b}{\sqrt{a^2c^2 - b^2}} \bar{\mu} \right), \quad \mu = \frac{a}{\sqrt{a^2c^2 - b^2}} \bar{\mu}$$

и

$$\bar{\eta} - \bar{y} = \frac{1}{a} (\eta - y),$$

$$\bar{\zeta} - \bar{z} = \frac{1}{\sqrt{a^2c^2 - b^2}} \left[a(\zeta - z) - \frac{b}{a} (\eta - y) \right]. \quad (12.48)$$

В этих переменных

$$Q = \bar{\lambda}^2 + \bar{\mu}^2, \quad \lambda(\eta - y) + \mu(\zeta - z) = \bar{\lambda}(\bar{\eta} - \bar{y}) + \bar{\mu}(\bar{\zeta} - \bar{z}),$$

$$d\eta d\zeta = \sqrt{a^2c^2 - b^2} d\bar{\eta} d\bar{\zeta}, \quad d\lambda d\mu = \frac{d\bar{\lambda} d\bar{\mu}}{\sqrt{a^2c^2 - b^2}},$$

и интеграл I принимает вид

$$I = \frac{1}{2\pi} \int_{R^2} e^{-i[\bar{\lambda}(\bar{\eta} - \bar{y}) + \bar{\mu}(\bar{\zeta} - \bar{z})]} J_0 \left(k \sqrt{\bar{\lambda}^2 + \bar{\mu}^2} \right) \frac{d\bar{\lambda} d\bar{\mu}}{\sqrt{a^2c^2 - b^2}}.$$

Пользуясь известной формулой преобразования Фурье сферически симметричных функций и свойствами функции Бесселя J_0 , можно показать (см. § 13.2), что

$$I = \frac{1}{\sqrt{a^2c^2 - b^2}} \int_0^\infty J_0(kr) J_0(\rho r) r dr = \frac{\delta(k - \rho)}{\rho \sqrt{a^2c^2 - b^2}},$$

где δ — дельта-функция, а $\rho^2 = (\bar{\eta} - \bar{y})^2 + (\bar{\zeta} - \bar{z})^2$.

Используя полученное значение интеграла I , легко вычислить внутренний интеграл в (12.47). Для этого удобно перейти к полярным координатам ρ, θ в плоскости переменных $\bar{\eta}, \bar{\zeta}$:

$$\bar{\eta} - \bar{y} = \rho \cos \theta, \quad \bar{\zeta} - \bar{z} = \rho \sin \theta.$$

Из этих формул и из (12.48) находятся функции $\eta(\rho, \theta)$ и $\zeta(\rho, \theta)$. Теперь можно вычислить указанный интеграл:

$$\begin{aligned} \int_{R^2} I h(\xi, \eta, \zeta) d\eta d\zeta &= \\ &= \int_0^{2\pi} d\theta \int_0^\infty I h(\xi, \eta(\rho, \theta), \zeta(\rho, \theta)) \sqrt{a^2c^2 - b^2} \rho d\rho = \\ &= \int_0^{2\pi} h(\xi, \eta(k, \theta), \zeta(k, \theta)) d\theta = \\ &= \int_0^{2\pi} h \left(\xi, y + ak \cos \theta, z + \frac{b}{a} k \cos \theta + \frac{\sqrt{a^2c^2 - b^2}}{a} k \sin \theta \right) d\theta. \end{aligned}$$

Если ввести обозначения

$$\begin{aligned} A &= \{(x+t-\xi)[F(\xi)-F(x-t)]\}^{1/2}, \\ B &= \frac{x+t-\xi}{A} [\Phi(\xi)-\Phi(x-t)], \quad C = [t^2 - (x-\xi)^2 - B^2]^{1/2}, \end{aligned} \quad (12.49)$$

то формулу (12.47) можно записать в следующем окончательном виде:

$$\begin{aligned} u(t, x, y, z) &= T[h](t, x, y, z) = \\ &= \frac{1}{4\pi} \int_{x-t}^{x+t} d\xi \int_0^{2\pi} h(\xi, y + A \cos \theta, z + B \cos \theta + C \sin \theta) d\theta. \end{aligned} \quad (12.50)$$

Очевидно, что при $f=1$, $\varphi=0$ (12.50) совпадает с формулой (12.43).

Прямой подстановкой можно проверить, что функция u , определенная формулой (12.50), удовлетворяет задаче (12.40). Так как выполнение начальных условий очевидно, то нужно лишь убедиться в выполнении уравнения $L[u]=0$. Для этого удобно перейти к переменным $\alpha=x-t$, $\beta=x+t$ и оператор L записать в виде

$$L[u] = 4u_{\alpha\beta} + f(\alpha)u_{yy} + 2\varphi(\alpha)u_{yz} + u_{zz}, \quad (12.51)$$

а формулу (12.50) — в виде:

$$u(\alpha, \beta, y, z) = \frac{1}{4\pi} \int_{\alpha}^{\beta} d\xi \int_0^{2\pi} h(\xi, y + A \cos \theta, z + B \cos \theta + C \sin \theta) d\theta.$$

Из (12.49) следует, что функции A , B , и C удовлетворяют соотношениям

$$\begin{aligned} A_{\alpha}A_{\beta} &= -\frac{1}{4}f(\alpha), \quad AB_{\beta} = BA_{\beta}, \quad AC_{\beta} = CA_{\beta}, \\ A_{\alpha}B_{\beta} + A_{\beta}B_{\alpha} &= -\frac{1}{2}\varphi(\alpha), \quad B_{\alpha}B_{\beta} + C_{\alpha}C_{\beta} = -\frac{1}{4}, \\ AA_{\alpha\beta} &= A_{\alpha}A_{\beta}, \quad BB_{\alpha\beta} = B_{\alpha}B_{\beta}, \quad CC_{\alpha\beta} = C_{\alpha}C_{\beta}. \end{aligned} \quad (12.52)$$

Имеем в (12.51)

$$\begin{aligned} u_{\alpha\beta} &= \frac{1}{4\pi} \int_{\alpha}^{\beta} \left\{ P + \int_0^{2\pi} [h_{yy}A_{\alpha}A_{\beta} \cos^2 \theta + \right. \\ &\quad + h_{yz}((A_{\alpha}C_{\beta} + A_{\beta}C_{\alpha}) \cos \theta \sin \theta + (A_{\alpha}B_{\beta} + A_{\beta}B_{\alpha}) \cos^2 \theta) + \\ &\quad \left. + h_{zz}(B_{\alpha}B_{\beta} \cos^2 \theta + (B_{\alpha}C_{\beta} + B_{\beta}C_{\alpha}) \cos \theta \sin \theta + C_{\alpha}C_{\beta} \sin^2 \theta)] d\theta \right\} d\xi, \end{aligned} \quad (12.53)$$

где

$$P = \int_0^{2\pi} [h_y A_{\alpha\beta} \cos \theta + h_z (B_{\alpha\beta} \cos \theta + C_{\alpha\beta} \sin \theta)] d\theta.$$

Если P с помощью интегрирования по частям:

$$\begin{aligned} \int_0^{2\pi} h_y \cos \theta d\theta &= \int_0^{2\pi} h_y d(\sin \theta) = - \int_0^{2\pi} \sin \theta d(h_y) = \\ &= \int_0^{2\pi} [h_{yy} A \sin^2 \theta + h_{yz} (B \sin^2 \theta - C \sin \theta \cos \theta)] d\theta \end{aligned}$$

(аналогично преобразуется второе слагаемое в P) переписать в виде

$$\begin{aligned} P &= \int_0^{2\pi} \{ h_{yy} A A_{\alpha\beta} \sin^2 \theta + \\ &+ h_{yz} [(AB_{\alpha\beta} + BA_{\alpha\beta}) \sin^2 \theta - (AC_{\alpha\beta} + CA_{\alpha\beta}) \cos \theta \sin \theta] + \\ &+ h_{zz} [BB_{\alpha\beta} \sin^2 \theta - (BC_{\alpha\beta} + CB_{\alpha\beta}) \cos \theta \sin \theta + CC_{\alpha\beta} \cos^2 \theta] \} d\theta, \end{aligned}$$

то равенство (12.53) с учетом уравнений (12.52) дает

$$4u_{\alpha\beta} = \frac{1}{4\pi} \int_{\alpha}^{\beta} d\xi \int_0^{2\pi} - [f(\alpha) h_{yy} + 2\varphi(\alpha) h_{yz} + h_{zz}] d\theta. \quad (12.54)$$

Дифференцирование функции $u(\alpha, \beta, y, z)$ по переменным y, z осуществляется непосредственно, и с помощью формулы (12.54) легко проверяется необходимое равенство $L[u] = 0$.

Формулы (12.42) и (12.50) показывают, что решение задачи Коши с начальными данными (12.39) представляется в виде

$$u = \left(\frac{\partial}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x} \right) T[g] - T[g_x - h] \quad (12.55)$$

с определенным в (12.50) оператором T . Теорема 12.2 и формулы (12.55) и (10.50) позволяют найти решение задачи Коши для всех конформно-инвариантных уравнений (11.1) в пространствах V_4 с нетривиальной конформной группой.

12.4. Случай тривиальной конформной группы. В § 11.4 уже отмечалось, что в пустом пространстве V_4 принцип Гюйгенса может выполняться только тогда, когда это пространство имеет нетривиальную конформную группу. Дополнительным примером в пользу гипотезы об отсутствии гюйгенсовых уравнений в пространствах с тривиальной конформной группой может служить пространство с метрикой (8.5). Рассмотрим этот пример подробнее.

В данном случае достаточно воспользоваться необходимым условием (11.16). По формулам (12.28) находятся следующие

компоненты тензора Баха:

$$B_{11} = 47(1+t)B_{44}, \quad B_{22} = B_{33} = \frac{5}{3}B_{44}, \quad B_{44} = -\frac{1}{48(1+t)^4}. \quad (12.56)$$

Подстановка (12.56) в уравнения (11.16) при $i=j$ приводит к уравнениям

$$\frac{1}{1+t}(K_{12}^2 + K_{13}^2 - K_{14}^2) - N = -\frac{94}{5}B_{44}, \quad (12.57)$$

$$\frac{1}{1+t}K_{12}^2 + K_{23}^2 - K_{24}^2 - N = -\frac{2}{3}B_{44}, \quad (12.58)$$

$$\frac{1}{1+t}K_{13}^2 + K_{23}^2 - K_{34}^2 - N = -\frac{2}{3}B_{44}, \quad (12.59)$$

$$\frac{1}{1+t}K_{14}^2 + K_{24}^2 + K_{34}^2 + N = -\frac{2}{5}B_{44}, \quad (12.60)$$

где

$$N = \frac{1}{2} \left[\frac{1}{1+t}K_{12}^2 + K_{13}^2 - K_{14}^2 + K_{23}^2 - K_{24}^2 - K_{34}^2 \right]. \quad (12.61)$$

Уравнения (12.58), (12.59) путем почленного вычитания и сложения с учетом (12.61) переписываются в виде

$$\frac{1}{1+t}K_{12}^2 + K_{34}^2 = \frac{1}{1+t}K_{13}^2 + K_{24}^2, \quad (12.62)$$

$$K_{23}^2 + \frac{1}{1+t}K_{14}^2 = -\frac{4}{3}B_{44}. \quad (12.63)$$

Уравнения (12.57) и (12.60) с учетом (12.62) дают

$$\frac{1}{1+t}K_{12}^2 + K_{34}^2 = -\frac{48}{5}B_{44}. \quad (12.64)$$

Из (12.57), (12.63), (12.64) следует равенство

$$B_{44} = 0. \quad (12.65)$$

Очевидное противоречие между равенствами (12.65) и (12.56) доказывает, что в рассматриваемом пространстве V_4 никакое уравнение вида (11.1) не удовлетворяет принципу Гюйгенса.

Из формул (12.56) следует, что пространство с метрикой (8.5) невозможно конформно отобразить на пустое пространство. Действительно, в силу формул (12.28), (8.17) и (8.18) из $R_{ij} = 0$ следует уравнение $B_{ij} = 0$, которое сохраняется при любом конформном отображении.

§ 13. Принцип Гюйгенса в V_{n+1}

13.1. Предварительный анализ решения. Метод, использованный в § 12.3 при решении задачи Коши для волнового уравнения в пространствах V_4 с нетривиальной конформной группой, с небольшими изменениями переносится на случай произвольной размер-