

УДК 530.12

© 1992 г. О. Ю. Динариев

РАСПРОСТРАНЕНИЕ СИГНАЛА В РЕЛЯТИВИСТСКОЙ ЖИДКОСТИ С ВЯЗКОСТЬЮ И ТЕПЛОПРОВОДНОСТЬЮ

Для устранения парадокса, обусловленного сверхсветовой скоростью распространения сигнала в рамках стандартных релятивистских моделей жидкости с диссипацией, предлагается заменить в материальных соотношениях диссипативные коэффициенты релаксационными ядрами, т. е. использовать теорию с наследственностью. Показано, что в этом случае скорость сигнала получается конечной, но, вообще говоря, не обязательно меньшей скорости света. Условие, что скорость сигнала не выше скорости света в вакууме, налагает определенные априорные ограничения на диссипативные характеристики жидкости.

Для описания жидкости или газа с вязкостью и теплопроводностью в теории относительности используются две стандартные модели: Экарта [1] и Ландау — Лифшица [2], являющиеся физически эквивалентными [3], причем обе они сохраняют характерную черту нерелятивистской модели Навье — Стокса — Фурье — бесконечную скорость распространения сигнала в локально сопутствующей инерциальной системе отсчета (ЛСИСО).

В нерелятивистской механике неполноценность теорий с бесконечной скоростью распространения сигнала была давно осознана. Было предложено [4] модифицировать уравнение теплопроводности так, чтобы динамика температурного поля подчинялась уравнению телеграфного типа. Эта идея была обобщена посредством постулирования релаксационной связи теплового потока и градиента температуры [5], т. е. в рамках теории сред с наследственностью [6, 7]. Была построена [8] нерелятивистская модель вязкой теплопроводной жидкости с наследственностью и доказано, что скорость сигнала в жидкости конечна. Для бесконечно медленных процессов материальные соотношения модели сводятся к законам Навье — Стокса и Фурье.

Помимо теории сред с наследственностью в неравновесной термодинамике существует еще одно направление, которое также приводит к конечности скорости сигнала, — расширенная термодинамика [9, 10]. В этом подходе диссипативным потокам приписывается статус независимых переменных. С формально математической точки зрения возникающие уравнения совпадают с уравнениями теории сред с наследственностью для частного вида релаксационных ядер. Однако сторонники расширенной термодинамики считают свой подход более фундаментальным (см. обсуждение в [10]).

Ниже методы релаксационной гидродинамики используются для построения модели вязкой теплопроводной жидкости в рамках специальной теории относительности.

Везде используется плоская метрика Минковского $(g_{\alpha\beta}) = \text{diag}(1, -1, -1, -1)$. Греческие индексы пробегают значения 0, 1, 2, 3, соответствуя некоторой инерциальной системе отсчета x^α . При этом x^0 — время. Римские индексы a, b пробегают значения 0, 1, 2, 3, римские индексы i, j, k, l — значения 1, 2, 3. По повторяющимся индексам производится суммирование. В разд. 1 и 2 для упрощения формул используется система единиц измерения, в которой скорость света в вакууме равна единице. Жидкость предполагается однокомпонентной. Гравитация не учитывается.

I. Следуя Эккарту [1], определим 4-скорость среды u^α так, что поток вещества в ЛСИСО равен нулю. Если n — плотность числа частиц среды в ЛСИСО, то $j^\alpha = nu^\alpha$ — 4-вектор потока вещества. 4-скорость удовлетворяет нормировочному условию $u_\alpha u^\alpha = 1$, а поток удовлетворяет уравнению сохранения

$$j^\alpha{}_{,\alpha} = 0 \quad (1.1)$$

Пусть ε — плотность энергии в ЛСИСО, q^α — 4-вектор потока тепла, $\pi^{\alpha\beta}$ — симметричный тензор напряжений. Тензор энергии-импульса среды задается формулой

$$T^{\alpha\beta} = \varepsilon u^\alpha u^\beta + q^\alpha u^\beta + u^\alpha q^\beta + \pi^{\alpha\beta} \quad (1.2)$$

При этом справедливы соотношения

$$q^\alpha u_\alpha = 0, \quad \pi^{\alpha\beta} u_\alpha = 0 \quad (1.3)$$

Движение среды подчиняется уравнениям сохранения энергии-импульса

$$T^{\alpha\beta}{}_{,\beta} = 0 \quad (1.4)$$

Определим проекционный тензор $\Delta^{\alpha\beta} = u^\alpha u^\beta - g^{\alpha\beta}$. Справедливо равенство

$$\Delta_{\alpha\gamma} \Delta^{\gamma\beta} = -\Delta_\alpha{}^\beta \quad (1.5)$$

Положим

$$\pi^{\alpha\beta} = p \Delta^{\alpha\beta} - \tau^{\alpha\beta} \quad (1.6)$$

Здесь p — гидростатическое давление, $\tau^{\alpha\beta}$ — тензор вязких напряжений. Введем обозначения: $D = u^\alpha \partial / \partial x^\alpha$, $h = \varepsilon + p$ — плотность энтальпии в ЛСИСО. Тогда, подставляя выражение (1.2) в (1.4) и используя соотношения (1.3), (1.5), (1.6), получаем уравнения движения

$$0 = \Delta_{\alpha\gamma} T^{\gamma\beta}{}_{,\beta} = h D u_\alpha - \Delta_{\alpha\gamma} D q^\gamma + q_\alpha u^\beta{}_{,\beta} + \\ + u_{\alpha,\beta} q^\beta + \Delta_{\alpha\gamma} p_{,\gamma} + \Delta_{\alpha\gamma} \tau^{\gamma\beta}{}_{,\beta} \quad (1.7)$$

Пусть T — абсолютная температура, s — плотность энтропии в ЛСИСО, μ — химический потенциал. Справедливы термодинамические соотношения

$$d\varepsilon = T ds + \mu dn, \quad \varepsilon = Ts - p + \mu n \quad (1.8)$$

Из соотношений (1.1) и (1.8) выводим

$$0 = u_\alpha T^{\alpha\beta}{}_{,\beta} = T (u^\alpha s)_{,\alpha} - D u^\alpha q_\alpha + q^\beta{}_{,\beta} + \tau^{\alpha\beta} u_{\alpha,\beta}$$

Отсюда вытекает уравнение для производства энтропии

$$(s u^\alpha + T^{-1} q^\alpha)_{,\alpha} - \sigma = 0 \quad (1.9)$$

$$\sigma = q^\alpha [(T^{-1})_{,\alpha} + T^{-1} D u_\alpha] - T^{-1} \tau^{\alpha\beta} u_{\alpha,\beta} \quad (1.10)$$

Здесь σ — производство энтропии на единицу объема среды.

Рассмотрим теперь выделенную мировую линию частицы жидкости: $x^\alpha = x^\alpha(\tau)$, где τ — собственное время. Пусть $e_a{}^\alpha = e_a{}^\alpha(\tau)$ — тетрада, переносимая вдоль мировой линии по Ферми — Уолкеру [11]. При этом

$$e_o{}^\alpha(\tau) = u^\alpha(x^\beta(\tau)), \quad e_a{}^\alpha e_b{}^\beta g_{\alpha\beta} = g_{ab}.$$

Введем вспомогательные обозначения:

$$n_a = n_{,a} e_a^a, \quad T_a = T_{,a} e_a^a, \quad p_a = p_{,a} e_a^a$$

$$u_{ab} = u_{\alpha,\beta} e_a^\alpha e_b^\beta, \quad q_a' = q_\alpha e_a^\alpha, \quad \tau_{ab}' = \tau_{\alpha\beta} e_a^\alpha e_b^\beta$$

Римские индексы можно опускать и поднимать при помощи метрики g_{ab} . Отметим, что согласно (1.3) $q_0' = 0$, $\tau_{0a}' = 0$.

Уравнения (1.1), (1.7), (1.9) определяют движение жидкости. Однако для того, чтобы задача была замкнутой, нужно задать термодинамические уравнения

$$p = p(n, T), \quad s = s(n, T) \quad (1.11)$$

и материальные соотношения, т. е. явные выражения для теплового потока и тензора вязких напряжений через поле плотности n , температуры T и скорости u_α .

В локальной теории в каждой точке мировой линии полагают

$$q'^i(\tau_0) = q'^i(n(\tau_0), T(\tau_0), n_j(\tau_0), T_j(\tau_0), u_{jk}(\tau_0)) \quad (1.12)$$

$$\tau'^{ij}(\tau_0) = \tau'^{ij}(n(\tau_0), T(\tau_0), n_k(\tau_0), T_k(\tau_0), u_{kl}(\tau_0)) \quad (1.13)$$

$$\sigma(\tau_0) \geq 0 \quad (1.14)$$

Если ограничиться линейным приближением по пространственным градиентам в выражениях (1.12), (1.13) и соответственно квадратичным приближением для σ , достаточно подставить в (1.10) приближенное выражение, вытекающее из (1.7): $Du_\alpha = -\Delta_\alpha h^{-1} p_{,i}$ и воспользоваться неравенством (1.14). Тогда материальные соотношения (1.12), (1.13) приобретают следующий конкретный вид [1]:

$$q_i' = -\kappa(T_{,i} - Th^{-1} p_{,i}), \quad \tau_{ij}' = -\eta \lambda g_{ij} - 2\mu s_{ij} \quad (1.15)$$

$$\lambda = u_i^i, \quad s_{ij} = 1/2(u_{ij} + u_{ji}) - 1/3 \lambda g_{ij}$$

Здесь κ , η , μ — неотрицательные коэффициенты теплопроводности, объемной и сдвиговой вязкости соответственно. Если известны зависимости

$$\kappa = \kappa(n, T), \quad \eta = \eta(n, T), \quad \mu = \mu(n, T)$$

то задача о движении релятивистской жидкости становится замкнутой.

Для устранения серьезного недостатка модели (1.15), состоящего в том, что она приводит к сверхсветовой скорости сигнала в жидкости, рассмотрим теорию с наследственностью, следуя идеям работы [8].

При наличии эффектов памяти в жидкости тепловой поток и тензор вязких напряжений в любой точке мировой линии становятся функционалами от всех предшествующих состояний частицы жидкости

$$q'^i(\tau_0) = q'^i\{n(\tau \leq \tau_0), T(\tau \leq \tau_0), n_j(\tau \leq \tau_0), T_j(\tau \leq \tau_0), u_{jk}(\tau \leq \tau_0)\} \quad (1.16)$$

$$\tau'^{ij}(\tau_0) = \tau'^{ij}\{n(\tau \leq \tau_0), T(\tau \leq \tau_0), n_k(\tau \leq \tau_0), T_k(\tau \leq \tau_0), u_{kl}(\tau \leq \tau_0)\}$$

Пусть при $\tau \rightarrow \pm\infty$ жидкость движется поступательно с постоянной скоростью (как твердое тело). Тогда справедливо неравенство Клазиуса —

Дюгема [6], обобщающее условие (1.14):

$$W \geq 0, \quad W = \int_{-\infty}^{+\infty} \sigma d\tau \quad (1.17)$$

Ограничимся случаем, когда плотность n и температура T мало отличаются от некоторых постоянных n_* и T_* . Для произвольной функции f параметров n и T будем обозначать

$$f_* = f|_{n=n_*, T=T_*}$$

Введем вспомогательные обозначения:

$$\begin{aligned} \delta &= n - n_*, \quad \theta = T - T_*, \quad \xi = p - p_*, \quad \delta_a = \delta_{,a} e_a^\alpha \\ \theta_a &= \theta_{,a} e_a^\alpha, \quad \xi_a = \xi_{,a} e_a^\alpha, \quad \Theta_a = \theta - T_* h_*^{-1} \xi_a \end{aligned}$$

Ограничимся линейным приближением для функционалов (1.16). Простейшие линейные функционалы — функционалы типа свертки с некоторыми релаксационными ядрами. Примем по аналогии с [8]

$$\begin{aligned} q_i'(\tau_0) &= - \int_{-\infty}^{+\infty} K_3(\tau_0 - \tau) \Theta_i(\tau) d\tau \\ \tau_{ij}'(\tau_0) &= - \int_{-\infty}^{+\infty} K_1(\tau_0 - \tau) \lambda(\tau) d\tau g_{ij} - 2 \int_{-\infty}^{+\infty} K_2(\tau_0 - \tau) s_{ij}(\tau) d\tau \end{aligned} \quad (1.18)$$

На релаксационные ядра $K_A = K_A(\tau)$ ($A=1, 2, 3$) естественно наложить ряд условий. По принципу причинности $K_A(\tau) = 0$ при $\tau < 0$. При $\tau \geq 0$ $K_A(\tau)$ — положительные монотонно убывающие функции.

Для произвольной функции времени $f = f(\tau)$ обозначим символом f_F преобразование Фурье — Лапласа по времени

$$f_F(\omega) = \int_{-\infty}^{+\infty} e^{-i\omega\tau} f(\tau) d\tau$$

Если $f = f(\tau)$ — действительная функция, то

$$(f_F(\omega))^* = f_F(-\omega) \quad (1.19)$$

По теореме Пэли-Винера $K_{AF}(\omega)$ — голоморфные функции в полуплоскости $\text{Im } \omega < 0$, непрерывные вплоть до действительной прямой.

Для бесконечно медленных процессов модель (1.18) сводится к модели (1.15). Диссипативные коэффициенты выражаются через ядра:

$$\eta_* = \int_0^{+\infty} K_1(\tau) d\tau, \quad \mu_* = \int_0^{+\infty} K_2(\tau) d\tau, \quad \kappa_* = \int_0^{+\infty} K_3(\tau) d\tau$$

Обратимся к условию (1.17). Из (1.18) вытекает выражение

$$\begin{aligned} W &= \frac{1}{T_*} \int_{-\infty}^{+\infty} d\tau_1 \int_{-\infty}^{+\infty} d\tau_2 [K_1(\tau_1 - \tau_2) \lambda(\tau_1) \lambda(\tau_2) + 2K_2(\tau_1 - \tau_2) s^{ij}(\tau_1) s_{ij}(\tau_2) - \\ &\quad - T_*^{-1} K_3(\tau_1 - \tau_2) \Theta^i(\tau_1) \Theta_i(\tau_2)] \end{aligned}$$

Переходя здесь к фурье-образам и используя соотношение получаем

$$W = \frac{1}{\pi T_*} \int_0^{+\infty} d\omega [\operatorname{Re} K_{1F}(\omega) |\lambda_F(\omega)|^2 + 2 \operatorname{Re} K_{2F}(\omega) s_F^{ij}(\omega) s_{ijF}^*(\omega) - \\ - T_*^{-1} \operatorname{Re} K_{3F}(\omega) \Theta_F^i(\omega) \Theta_{iF}^*(\omega)]$$

Отсюда видно, что неравенство Клазиуса — Дюгема эквивалентно неравенствам $\operatorname{Re} K_{AF}(\omega) \geq 0$, $A=1, 2, 3$.

Обращение величины $\operatorname{Re} K_{AF}$ в нуль при некоторой частоте означает существование бездиссипативного колебательного процесса с этой частотой. Такое явление возможно для сверхтекучих сред. Однако не будем рассматривать такой случай и наложим более сильные условия

$$\operatorname{Re} K_{AF}(\omega) > 0, \quad A=1, 2, 3 \quad (1.20)$$

Имеет место асимптотическая формула

$$K_{AF}(\omega) = (i\omega)^{-1} K_A(0) + o(|\omega|^{-1}) \quad (1.21)$$

$$\operatorname{Im} \omega \leq 0, \quad A=0, 1, 2, 3, \quad K_0(\tau) = K_1(\tau) + \frac{1}{3} K_2(\tau)$$

Из свойств голоморфных функций и соотношений (1.21) вытекает, что неравенства (1.20) выполняются во всей нижней комплексной полуплоскости.

2. Рассмотрим распространение малых возмущений в покоящейся жидкости. Будем использовать обозначения:

$$\nabla = \operatorname{grad}, \quad \nabla^+ = \operatorname{div}, \quad \Delta = \sum_{i=1}^3 \left(\frac{\partial}{\partial x^i} \right)^2 \\ p_{n*} = \left(\frac{\partial p}{\partial n} \right)_{T_*}, \quad p_{T*} = \left(\frac{\partial p}{\partial T} \right)_{n_*}, \quad s_{n*} = \left(\frac{\partial s}{\partial n} \right)_{T_*}, \quad s_{T*} = \left(\frac{\partial s}{\partial T} \right)_{n_*}$$

\mathbf{v} — 3 — вектор-столбец, причем $v^i = x^i$, $g_1 * g_2$ — свертка двух функций по времени.

Поскольку речь идет о малых возмущениях, можно считать, что в формулах (1.18) нужно осуществлять интегрирование по времени x^0 в точке пространства с фиксированными координатами x^i .

Тогда уравнения (1.1), (1.7), (1.9) приводятся к виду:

$$\frac{\partial \delta}{\partial x^0} + n_* \nabla^+ \mathbf{v} = 0$$

$$h_* \frac{\partial \mathbf{v}}{\partial x^0} + p_{n*} \nabla \delta + p_{T*} \nabla \theta - \left(K_1 + \frac{1}{3} K_2 \right) * \nabla \nabla^+ \mathbf{v} - K_2 * \Delta \mathbf{v} + \\ + \frac{\partial}{\partial x^0} \nabla [K_3 * (T_* h_*^{-1} p_{n*} \delta + (T_* h_*^{-1} p_{T*} - 1) \theta)] = 0 \quad (2.1)$$

$$\frac{\partial}{\partial x^0} (s_{n*} \delta + s_{T*} \theta) + s_* \nabla^+ \mathbf{v} + T_*^{-1} \Delta [K_3 * (T_* h_*^{-1} p_{n*} \delta + (T_* h_*^{-1} p_{T*} - 1) \theta)] = 0$$

Для произвольной функции $g=g(x^\alpha)$ обозначим символом $g_\Phi(\omega, k_i)$ преобразование Фурье этой функции

$$g_\Phi(\omega, k_i) = \int e^{-i(\omega x^0 + k_j x^j)} g(x^\alpha) dx^0 dx^1 dx^2 dx^3$$

Обозначим индексом $+$ транспонирование матриц, символом k — вектор-столбец k_i , $k^2=k^+k$. Если осуществить преобразование Фурье, то система уравнений (2.1) превращается в систему линейных алгебраических уравнений

$$\Sigma \begin{pmatrix} \delta_\Phi \\ \theta_\Phi \\ v_\Phi \end{pmatrix} = 0, \quad \Sigma = \Sigma(\omega, k) =$$

$$= \begin{pmatrix} i\omega & 0 & in_*k^+ \\ i(1 + i\omega K_{zF} T_* h_*^{-1}) p_{n_*} k & i(p_{T_*} + i\omega K_{zF} \times & i\omega h_* + (K_{1F} + 1/3 K_{2F}) k k^+ + \\ & \times (T_* h_*^{-1} p_{T_*} - 1)) k & + K_{2F} k^2 \\ i\omega s_{n_*} - K_{zF} h_*^{-1} p_{n_*} k^2 & is_{T_*} \omega + K_{zF} \times & is_* k^+ \\ & \times (T_*^{-1} - h_*^{-1} p_{T_*}) k^2 & \end{pmatrix} \quad (2.2)$$

Чтобы исследовать распространение сигнала от некоторого источника, нужно в общем случае ввести в правые части уравнений (1.1), (1.7), (1.9) (и, соответственно, (2.1)) источники вещества, силы и энтропии. Предположим, что источники сосредоточены в точке пространства-времени $x^\alpha=0$. Тогда в правую часть уравнения (2.2) нужно ввести постоянный 5-компонентный вектор 1 , описывающий интенсивность источников.

Рассмотрим возмущения полей плотности, температуры и скорости, возникшие в результате действия источников, в точке пространства с координатами $x_0^i = L\delta_i^i$, $L > 0$.

После вычислений получим

$$\begin{pmatrix} \delta_\Phi(\omega, x_0^j) \\ \theta_\Phi(\omega, x_0^j) \\ v_\Phi(\omega, x_0^j) \end{pmatrix} = \int_{-\infty}^{+\infty} e^{-i\omega x^0} \begin{pmatrix} \delta(x^0, x_0^j) \\ \theta(x^0, x_0^j) \\ v(x^0, x_0^j) \end{pmatrix} dx^0 = Y1 \quad (2.3)$$

$$Y = \frac{1}{(2\pi)^3} \int e^{ik_1 L} \left(\sum (\omega, \mathbf{k}) \right)^{-1} dk_1 dk_2 dk_3 \quad (2.4)$$

Заметим, что $(\Sigma(\omega, \mathbf{k}))^{-1} = P^{-1} \Sigma^*(\omega, \mathbf{k})$, где Σ^* — матрица, дополняющая к матрице Σ , и:

$$P = \det \Sigma(\omega, \mathbf{k}) = P_1^2 P_2$$

$$P_1 = i\omega h_* + K_{zF} k^2$$

$$P_2 = P_2(\omega, k^2) = (k^2)^2 K_{zF} [-n_* p_{n_*} T_*^{-1} + i\omega K_{zF} (h_*^{-1} p_{T_*} - T_*^{-1})] + \\ + k^2 i\omega [-s_{T_*} n_* p_{n_*} + p_{T_*} (n_* s_{n_*} - s_*) - s_{T_*} i\omega K_{zF} + \\ + i\omega K_{zF} (n_* p_{n_*} s_{T_*} T_* h_*^{-1} - h_* T_*^{-1} + p_{T_*} + \\ + (T_* h_*^{-1} p_{T_*} - 1) (s_* - n_* s_{n_*}))] + is_{T_*} h_* \omega^3$$

В выражении (2.4) удобно перейти к интегрированию в сферических

координатах R, ψ, φ , связанных с k_1, k_2, k_3 равенствами

$$k_1 = R \sin \psi \cos \varphi, \quad k_2 = R \sin \psi \sin \varphi, \quad k_3 = R \cos \psi$$

$$R \geq 0, \quad \psi \in [-\pi/2, \pi/2], \quad \varphi \in [-\pi, \pi]$$

После интегрирования по φ каждый элемент матрицы Y — сумма слагаемых вида

$$y = C(\omega) \int_{\substack{0 \leq R < +\infty \\ -\pi/2 \leq \psi \leq \pi/2}} \exp(iRL \sin \psi) R^{n+2} \sin^l \psi \cos^{m+1} \psi (P(\omega, R^2))^{-1} dR d\psi \quad (2.5)$$

Поскольку элементы матрицы $\Sigma^*(\omega, k)$ полиномиально зависят от k_i , то справедливо равенство $n=l+m$. Матрица $\Sigma(\omega, k)$ (а следовательно, и матрица $\Sigma^*(\omega, k)$) остается инвариантной при формальной замене $(R, \psi, \varphi) \mapsto (-R, -\psi, -\varphi)$, откуда следует, что $m=2q$, где q — натуральное число.

Сделаем в (2.5) подстановку $w = \sin \psi$ и проинтегрируем по переменной w

$$\begin{aligned} y &= C(\omega) \sum_{d=0}^q C_q^d (-1)^d \int_{\substack{0 \leq R < +\infty \\ -1 \leq w \leq 1}} \exp(iRLw) R^{l+2q+2} w^{l+2q} (P(\omega, R^2))^{-1} dR dw = \\ &= C(\omega) \sum_{d=0}^q a_d \int_{-\infty}^{+\infty} R^{2(q-d)+1} \exp(iRL) (P(\omega, R^2))^{-1} dR \end{aligned} \quad (2.6)$$

Здесь C_q^d — биномиальные коэффициенты, a_d — постоянные. В последнем интеграле можно выполнить интегрирование по R с помощью теории вычетов, если замкнуть контур интегрирования в верхней комплексной полуплоскости. Для этого исследуем корни уравнения

$$P(\omega, R^2) = 0 \quad (2.7)$$

относительно R . Очевидно, что уравнение (2.7) имеет при $\text{Im } \omega \leq 0$ шесть корней, причем множество корней инвариантно относительно преобразования инверсии $R \mapsto (-R)$. Удобно занумеровать эти корни так, что $\pm R_1(\omega)$ — корни уравнения $P_1(\omega, R^2) = 0$, причем $\text{Im } R_1(\omega) \geq 0$, а $\pm R_2(\omega)$, $\pm R_3(\omega)$ — корни уравнения $P_2(\omega, R^2) = 0$, причем $\text{Im } R_A(\omega) \geq 0$ ($A = 2, 3$).

При изменении ω в нижней комплексной полуплоскости корни $R_A(\omega)$ движутся в верхней комплексной полуплоскости. Важно, что корни никогда при этом не пересекают действительную ось, т. е. функции $R_A = R_A(\omega)$ — гладкие (и даже голоморфные).

Докажем это утверждение. Пусть R — произвольное действительное число, отличное от нуля. Положим $F_1(\omega) = P_1(\omega, R^2)$. $F_1(\omega)$ — голоморфная в нижней комплексной полуплоскости функция. Рассмотрим поведение этой функции на границах своей области определения. При $|\omega| \rightarrow \infty, \text{Im } \omega < 0$ имеем $\text{Re } F_1 \rightarrow -h, \text{Im } \omega > 0$. При $\text{Im } \omega \rightarrow 0$ из (1.20) вытекает, что $\text{Re } F_1 \rightarrow R^2 \text{Re } K_{2R} > 0$. Отсюда следует, что $\text{Re } F_1 > 0$ во всей нижней комплексной полуплоскости. Поэтому $\text{Im } R_1(\omega) > 0$ при $\text{Im } \omega \leq 0$.

Введем новую термодинамическую переменную $r = s/n$ — энтропию на одну

частицу вещества. Тогда уравнение можно заменить уравнениями $p=p(n, r)$, $T=T(n, r)$.

Обозначим:

$$p_{n*}' = \left(\frac{\partial p}{\partial n} \right)_{r*}, \quad p_{r*}' = \left(\frac{\partial p}{\partial r} \right)_{n*}, \quad T_{n*}' = \left(\frac{\partial T}{\partial n} \right)_{r*}, \quad T_{r*}' = \left(\frac{\partial T}{\partial r} \right)_{n*}$$

Найдем:

$$P_2(\omega, R^2) = -is_T \cdot h \cdot \omega R^4 (z^2 + (\lambda_1 + \lambda_2 + \lambda_3)z + \lambda_1 \lambda_2)$$

$$z = i\omega/R^2, \quad \lambda_1 = n \cdot^{-1} \alpha K_{3F}, \quad \alpha = T \cdot^{-1} T_{r*}' - h \cdot^{-1} p_{r*}'$$

$$\lambda_2 = h \cdot^{-1} [K_{0F} + n \cdot T \cdot^{-1} T_{r*}' p_{n*}' \alpha^{-1} (i\omega)^{-1}]$$

$$\lambda_3 = n \cdot h \cdot^{-1} T \cdot \beta K_{3F} + n \cdot h \cdot^{-2} p_{n*}' p_{r*}' \alpha^{-1} (i\omega)^{-1} = \\ = b\lambda_1 + a(i\omega)^{-1}$$

$$\beta = T \cdot^{-1} T_{n*}' - h \cdot^{-1} p_{n*}', \quad b = n \cdot^2 h \cdot \alpha \beta^{-1} T \cdot^{-1}$$

$$a = n \cdot h \cdot^{-2} p_{n*}' p_{r*}' \alpha^{-1}$$

Будем полагать, что выполнены термодинамические неравенства

$$p_{n*}' > 0, \quad p_{r*}' > 0, \quad \alpha > 0, \quad \beta > 0$$

Тогда, используя условия (1.20), можно убедиться, что при $\text{Im } \omega < 0$

$$\text{Re } \lambda_A > 0, \quad A = 1, 2, 3 \quad (2.8)$$

Кроме того, из (1.21) вытекают асимптотические равенства

$$\lambda_A(\omega) = \Lambda_A (i\omega)^{-1} + o(|\omega|^{-1}), \quad A = 1, 2, 3 \quad (2.9)$$

$$\Lambda_1 = n \cdot^{-1} \alpha K_3(0), \quad \Lambda_2 = h \cdot^{-1} (K_0(0) + n \cdot T \cdot^{-1} T_{r*}' p_{n*}' \alpha^{-1}), \quad \Lambda_3 = b\Lambda_1 + a$$

При действительном $R \neq 0$ введем функцию

$$F_2(\omega) = z + \lambda_2 + z\lambda_3/(z + \lambda_1)$$

Она голоморфна в нижней комплексной полуплоскости. Исследуем ее поведение на границах своей области определения.

При $|\omega| \rightarrow +\infty, \text{Im } \omega < 0$

$$\text{Re } F_2 \rightarrow -R^{-2} \text{Im } \omega > 0$$

При $\text{Im } \omega \rightarrow 0$

$$\text{Re } F_2 \rightarrow \text{Re } \lambda_2 + R^{-2} \text{Re } \frac{\lambda_3 i\omega}{z + \lambda_1}$$

Последнее слагаемое при $\text{Im } \omega = 0$ преобразуется к виду

$$R^{-2} (a + \omega^2 b R^{-2}) \text{Re } \lambda_1 [(\text{Re } \lambda_1)^2 + (\omega R^{-2} + \text{Im } \lambda_1)^2]^{-1}$$

Отсюда в силу (2.8) при $\text{Im } \omega \rightarrow 0$ имеем $\text{Re } F_2 > 0$, и потому $\text{Re } F_2 > 0$ во всей нижней комплексной полуплоскости. Теперь очевидно, что $\text{Im } R_A(\omega) > 0, A = 2, 3, \text{Im } \omega \leq 0$.

Выполняя интегрирование в (2.6), получим выражение

$$y = \sum_{A=1}^3 c_A(\omega) \exp(iR_A(\omega)L) \quad (2.10)$$

где голоморфные функции $c_A(\omega)$ при $\text{Im } \omega < 0$ удовлетворяют неравенствам

$$|c_A| \leq C |\text{Im } \omega|^{-N_1} (1 + |\omega|)^{N_2} \quad (2.11)$$

для некоторых положительных постоянных C, N_1, N_2 .

Введем в рассмотрение функции

$$L_A = L_A(\omega) = \operatorname{Im} R_A(\omega) / (-\operatorname{Im} \omega), \quad \operatorname{Im} \omega < 0 \quad (A=1, 2, 3)$$

Из (2.3) и (2.10) вытекает, что

$$\left\| \begin{array}{l} \delta_F(\omega, x_0^j) \\ \theta_F(\omega, x_0^j) \\ \nu_F(\omega, x_0^j) \end{array} \right\| = \sum_{A=1}^3 l_A \exp(iLR_A(\omega)) \quad (2.12)$$

где $l_A = l_A(\omega)$ — пятикомпонентные векторы, покомпонентно удовлетворяющие неравенствам типа (2.11). Из (2.12) и теоремы Пэли — Винера следует, что для отсутствия возмущений в точке x_0^j при $x^0 < L$ необходимо и достаточно выполнение неравенств

$$L_A(\omega) \geq 1, \quad \operatorname{Im} \omega < 0 \quad (A=1, 2, 3)$$

Положим

$$V_A^{-1} = \inf_{\operatorname{Im} \omega < 0} L_A(\omega) \quad (A=1, 2, 3)$$

Заметим, что функции $L_A = L_A(\omega)$ не могут достигать нижней грани ни в одной точке нижней комплексной полуплоскости.

В самом деле, предположим противное: пусть точка $\omega = \omega_0$, $\operatorname{Im} \omega_0 < 0$ есть точка абсолютного минимума функции $L_A(\omega)$ для некоторого A , $L_A(\omega_0) = V_A^{-1}$. Тогда гармоническая функция двух действительных переменных ω_1 и ω_2

$$h_A = h_A(\omega_1, \omega_2) = \operatorname{Im} R_A(\omega_1 + i\omega_2) + V_A^{-1}\omega_2$$

достигает в ω_0 абсолютного минимума, равного нулю. Поэтому $h_A \equiv 0$, что противоречит предыдущим результатам.

Итак, справедливо равенство

$$V_A^{-1} = \lim_{\zeta \rightarrow +\infty} \inf_{|\omega| \geq \zeta} L_A(\omega)$$

Используя равенства (2.9), теперь найдем

$$V_1 = (h_*^{-1} K_2(0))^{1/2} \quad (2.13)$$

$$V_{2,3} = 2^{-1/2} (\Lambda_0 \pm (\Lambda_0^2 - 4\Lambda_1\Lambda_2)^{1/2})^{1/2}, \quad \Lambda_0 = \sum_{A=1}^3 \Lambda_A$$

Из предыдущих рассуждений ясно, что V_A ($A=1, 2, 3$) — максимальные скорости распространения различных мод в жидкости. Формула (2.13) соответствует полученному ранее [12] результату, так как эта мода описывает перенос вихрей в релятивистской жидкости.

Таким образом, показано, что модель релятивистской жидкости с наследственностью естественным образом описывает вязкость и теплопроводность и в то же время дает конечную скорость распространения сигнала. Для релаксационных ядер общего вида, удовлетворяющих всем перечисленным в разд. 1 условиям, эта скорость сигнала может оказаться все же большей скорости света в вакууме. Условия $V_A \leq 1$ следует рассматривать как некоторые априорные ограничения на диссипативные характеристики жидкости.

Предложенную модель следует использовать, когда внутренние времена релаксации среды больше или сравнимы по величине с характерными временами протекания макроскопических процессов. В противном случае модель будет давать те же результаты, что и модель Экарта и Ландау — Лифшица.

ЛИТЕРАТУРА

1. *Eckart C.* The thermodynamics of irreversible processes. III. Relativistic theory of simple fluid // *Phys. Rev.* 1940. V. 58. № 10. P. 919–924.
2. *Ландау Л. Д., Лифшиц Е. М.* Теоретическая физика. Т. 6. Гидродинамика. М.: Наука, 1986. 736 с.
3. *Гроот С. де, Ван Леуден В., Ван Верт Х.* Релятивистская кинетическая теория: Принципы и применения. М.: Мир, 1983. 422 с.
4. *Cattaneo M. C.* Sur une forme de l'équation de la chaleur éliminant le paradoxe d'une propagation instantané // *C. r. Acad. sci.* 1958. T. 247. № 4. P. 431–433.
5. *Gurtin M. E., Pipkin A. C.* A general theory of heat conduction with finite wave speeds // *Arch. Rat. Mech. and Analysis.* 1968. V. 31. № 2. P. 113–126.
6. *Дэй У. А.* Термодинамика простых сред с памятью. М.: Мир, 1974. 190 с.
7. *Трусделл К.* Первоначальный курс рациональной механики сплошных сред. М.: Мир, 1975. 592 с.
8. *Динариев О. Ю.* О скорости распространения сигнала в жидкости с релаксацией // *ПММ.* 1990. Т. 54. Вып. I. С. 59–64.
9. *Müller I.* Extended thermodynamics – past, present, future // *Lecture Notes in Physics.* 1984. V. 199. P. 32–71.
10. *Lebon G.* An approach to extended irreversible thermodynamics // *Lecture Notes in Physics.* 1984. V. 199. P. 72–104.
11. *Синг Дж. Л.* Общая теория относительности. М.: Изд-во иностр. лит., 1963. 432 с.
12. *Динариев О. Ю.* О скорости распространения волн для процессов переноса с релаксацией // *Докл. АН СССР.* 1988. Т. 301. № 5. С. 1095–1097.

Москва

Поступила в редакцию
28.III.1991