

МЕХАНИКА

УДК 539.1

Член-корреспондент НАН РА А.Г. Багдоев, А.В. Шекоян

**Распространение нелинейных звуковых пучков
 в трехфазной облачной среде**

(Представлено 25/VI 2001)

Рассматривается задача определения параметров движения трехфазной среды, состоящей из газа, пара и очагов его конденсации - сферических капель, при прохождении через нее мощного акустического пучка. Предположено, что возмущения фонового постоянного состояния малы и скорости всех фаз v одинаковы. Капли распределены равномерно с начальной концентрацией n_0 и радиусом r_1 . Считается, что эффективная плотность среды приближенно равна плотности газа ρ . Уравнение движения имеет вид

$$\rho \frac{d\vec{v}}{dt} + \nabla P = 0, \quad (1)$$

где P суммарное давление газа и пара [1].

Для плотности газа ρ имеет место уравнение неразрывности

$$\frac{d\rho}{dt} + \rho \operatorname{div} \vec{v} = 0; \quad (2)$$

для концентрации капель -

$$\frac{dn}{dt} + n \operatorname{div} \vec{v} = 0; \quad (3)$$

для пара, конденсирующегося на каплях-

$$\frac{d\rho_v}{dt} + \rho_v \operatorname{div} \vec{v} = -4\pi n r_1 D(\rho_v - \rho^*) + q, \quad (4)$$

где D - коэффициент диффузии пара в газе [1], q - источник массы, $\rho^*(T)$ - плотность насыщения паров.

Уравнение энергии получается из второго начала термодинамики

$$T \frac{dS}{dt} = c_v \frac{dT}{dt} + P \frac{d}{dt} \left(\frac{1}{\rho} \right). \quad (5)$$

Уравнение (5), уравнение

$$T \frac{ds}{dt} = \operatorname{div} \vec{q}$$

и уравнение притока тепла [1] дают

$$\operatorname{div} \left(\vec{q} + \tau_0 \frac{d\vec{q}}{dt} \right) = \operatorname{div} \operatorname{grad} T + \frac{4\pi r_1 D L n}{m \rho} (\rho_v - \rho^*) - Q, \quad (6)$$

где T - температура, L - энергия, выделяющаяся при конденсации одной молекулы воды, m - масса одной капли, Q - источник тепла [1], τ_0 - коэффициент тепловой релаксации.

В стационарных условиях (без волны) все искомые величины снабжаются индексом 0, причем условия равновесия

$$q = 4\pi r_1 D n_0 (\rho_v^0 - \rho_0^*), \quad Q = 4\pi r_1 L (m \rho_0)^{-1} (\rho_v^0 - \rho_0^*). \quad (7)$$

Обозначим возмущения параметров тильдой. При этом из уравнения энергии (5), (6) получим

$$\begin{aligned} \frac{dP}{dt} - a^2 \frac{d\rho}{dt} &= \frac{\varkappa}{c_v} (\Delta P - P_0 \rho^{-1} \Delta \rho) - \tau_0 \frac{\varkappa}{c_v} \frac{\partial}{\partial t} (\Delta P - P_0 \rho_0^{-1} \Delta \rho) + \\ &+ \left[\frac{\bar{n}}{n_0} (\rho_v^0 - \rho_0^*) + (\bar{\rho}_v - \rho^*) \right] 4\pi r_1 D R L n (c_v m)^{-1}, \end{aligned} \quad (8)$$

где взято уравнение идеального газа

$$P = R \rho T, \quad a^2 = \gamma P \rho^{-1}, \quad (9)$$

γ - показатель адиабаты, Δ - лапласиан.

Выберем ось x по нормали к невозмущенной плоской волне, оси y, z - в касательной к ней плоскости. Обозначим эйконал

$$\tau = \frac{x}{c_n} - t, \quad \frac{\partial}{\partial t} \Big|_x = \frac{\partial}{\partial t} \Big|_\tau - \frac{\partial}{\partial \tau}, \quad \frac{\partial}{\partial x} \Big|_t = \frac{1}{c_n} \frac{\partial}{\partial \tau}, \quad (10)$$

где c_n - скорость невозмущенной волны.

Тогда, учитывая порядки малости возмущений

$$\bar{\rho} \sim \varepsilon, \tau \sim \varepsilon, y, z \sim \varepsilon^{1/2}, v_y, v_z \sim \varepsilon^{3/2}, v_x \sim \varepsilon, \quad (11)$$

а также то, что для скорости звука

$$a^2 \approx c^2 + 2(\gamma - 1) c^2 \bar{\rho} \rho_0^{-1},$$

где c - невозмущенная скорость звука, из (1)-(4) и (8) получим следующую систему уравнений:

$$\begin{aligned}
 (\rho_0 + \bar{\rho}) \left(\frac{\partial v_x}{\partial t} - \frac{\partial v_x}{\partial \tau} + \frac{v_x}{c_n} \frac{\partial v_x}{\partial \tau} \right) &= -\frac{1}{c_n} \frac{\partial \bar{P}}{\partial \tau}, \\
 \rho_0 \frac{\partial v_y}{\partial t} &= -\frac{\partial \bar{P}}{\partial y}, \quad \rho_0 \frac{\partial v_z}{\partial t} = -\frac{\partial \bar{P}}{\partial z}, \\
 \frac{\partial \bar{\rho}}{\partial t} - \frac{\partial \bar{\rho}}{\partial \tau} + \frac{v_x}{C_n} \frac{\partial \bar{\rho}}{\partial \tau} + (\rho_0 + \bar{\rho}) \left(\frac{1}{C_n} \frac{\partial v_x}{\partial \tau} + \frac{\partial v_y}{\partial y} + \frac{\partial v_z}{\partial z} \right) &= 0, \\
 \frac{\partial \bar{\rho}_v}{\partial t} - \frac{\partial \bar{\rho}_v}{\partial \tau} - (\rho_v^0 + \rho_v)(\rho_0 + \bar{\rho})^{-1} \left(\frac{\partial \bar{\rho}}{\partial t} - \frac{\partial \bar{\rho}}{\partial \tau} \right) - \frac{v_x}{c_n} \frac{\partial \bar{\rho}_v}{\partial \tau} + \rho_v^0 v_x \rho_0^{-1} \frac{\partial \bar{\rho}}{\partial \tau} &= \\
 = -4\pi r_1 D \left[n_0 \left(\bar{\rho}_v - \bar{T} \frac{\partial \bar{\rho}}{\partial t_0} \right) + \bar{n}(\rho_v^0 - \rho_0^*), \quad c^2 \frac{\partial \bar{\rho}}{\partial \tau} - \frac{\partial \bar{P}}{\partial \tau} + (\gamma - 1) c^2 \bar{\rho} \rho_0^{-1} \frac{\partial \bar{\rho}}{\partial \tau} \right. \\
 = \frac{\varkappa}{c_v c_n^2} \left(\frac{\partial \bar{P}}{\partial \tau^2} - \frac{P_0}{\rho_0} \frac{\partial^2 \bar{\rho}}{\partial \tau^2} \right) + \tau_0 \frac{\varkappa}{c_v c_n^2} \frac{\partial^3}{\partial \tau^3} (\bar{P} - P_0 \rho_0^{-1} \bar{\rho}) + 4\pi m^{-1} r_1 D 4(\gamma - 1) \left[\bar{n}(\rho_v^0 - \rho_0^*) + \right. \\
 \left. + n_0 \left(\bar{\rho}_v - \frac{\partial \rho^*}{\partial T} \bar{T} \right) \right].
 \end{aligned} \tag{12}$$

Из уравнений (12) в порядке 0 (1), т.е. оставляя лишь линейные члены с $\frac{\partial}{\partial \tau}$, получим условия совместности

$$\bar{\rho} = \frac{\rho_0}{c_n} v_x, \quad \bar{\rho}_v = \frac{\rho_v^0}{\rho_0} \bar{\rho}, \quad \bar{P} = c^2 \bar{\rho}, \quad \bar{T} = (\gamma - 1) \bar{\rho} \frac{T_0}{\rho_0}, \quad \bar{n} = \frac{n_0}{\rho_0} \bar{\rho}. \tag{13}$$

Учитывая (13) в основных порядках $\omega, \omega^{1/2}$, после исключения всех производных по τ , линейно входящих в (12), получим эволюционное уравнение для $\bar{\rho}$ следующего вида:

$$\begin{aligned}
 2 \frac{\partial^2 \bar{\rho}}{\partial t \partial \tau} + c^2 \left(\frac{\partial^2 \bar{\rho}}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \bar{\rho}}{\partial z^2} \right) + \frac{\gamma + 1}{\rho_0} \frac{\partial}{\partial \tau} \left(\bar{\rho} \frac{\partial \bar{\rho}}{\partial \tau} \right) &= \\
 = \frac{\varkappa(\gamma - 1)}{c_v c^2 \gamma} \frac{\partial^3 \bar{\rho}}{\partial \tau^3} + \tau_0 \varkappa(\gamma - 1) c_v^{-1} c^{-2} \frac{\partial^4 \bar{\rho}}{\partial \tau^4} - 2\nu_0 \frac{\partial \bar{\rho}}{\partial \tau},
 \end{aligned} \tag{14}$$

где

$$\nu_0 = 2\pi r_1 D \gamma_1 L n_0 (1 - \gamma) c^{-2} m^{-1}, \quad \nu_1 = \rho_0^{-1} (2\rho_v^0 - \rho_0) - T_0 \rho_0^{-1} (\gamma - 1) \frac{\partial \rho^*}{\partial T_0}.$$

Второе слагаемое в (14) дает дифракцию, третье - нелинейность, четвертое - тепловую диссипацию, пятое - дисперсию и шестое - линейное усиление или затухание волны, связанные с наличием пара и капель.

Оставляя только первое и последнее слагаемое, т.е. пренебрегая дифракцией, нелинейностью и теплопроводностью, можно получить значение

$\bar{\rho}$, откуда вытекает, что поскольку $L > 0$, условия усиления или затухания волны имеют вид

$$\rho_V^0 \gtrless \frac{1}{2}\rho_0^* + \frac{T_0(\gamma - 1)}{2} \frac{\partial \rho^*}{\partial T_0}. \quad (15)$$

Условие (15) другим методом получено в [1]. Исходя из верхнего знака в неравенстве (15) в [1,2] обсуждается механизм конденсации пара за счет звуковой волны. Исследование решений эволюционного уравнения (14) позволяет более детально изучить свойства решений за счет нелинейности, дифракции, дисперсии и диссипации. Отметим, что можно получить солитонные решения уравнения (14) [3] и изучить их устойчивость [4], причем в случае нижнего знака в (15) солитоны устойчивы, а верхнего - неустойчивы.

При наличии подаваемых на облако квазимонохроматических волн решение (14) ищем в виде

$$\bar{\rho} = \frac{1}{2} \left\{ A(t, \tau', y, z) \exp(i\alpha\tau - \nu\tau' - i\omega\tau') + \right. \\ \left. + B(t, \tau', y, z) \exp[2(i\alpha\tau - \nu\tau' - i\omega\tau')] + k.c. \right\}, \quad (16)$$

где α - основная частота невозмущенной волны, $\tau' = xc_n^{-1}$. Тогда, повторяя выкладки [3], [5], из (14) найдем нелинейное уравнение Шредингера

$$i\alpha \left(\frac{\partial A}{\partial t} + \frac{\partial A}{\partial \tau'} \right) + \frac{c^2}{2} \Delta_1 A = (ae_1 + \varkappa_2) |A|^2 A, \quad (17)$$

где

$$\varkappa_1 = -3\omega\xi, \quad \varkappa_2 = -\left(\nu - \frac{3}{2}\nu_0\right)\xi, \quad \omega = \alpha^3\tau_0(\gamma - 1)(c_V c^2 \gamma)^{-1}, \\ \xi = \alpha^3(\gamma + 1)^2 \left\{ 32\rho_0^2 [9\omega^2 + \left(\nu + \frac{3}{2}\nu_0\right)^2] \right\}^{-1} \exp(-2\nu\tau'), \quad (18) \\ \nu = \frac{1}{2}\alpha^2\varkappa(\gamma - 1)(c_V c^2 \gamma)^{-1} + \nu_0,$$

ω - модулированная частота, ν - линейная диссипация.

Отыскивая решение (17) в виде узких пучков [3], [5]

$$A = bf^{-1}(\tau') \exp\left(\frac{-r^2}{2r_0^2 f^2} + i\varphi\right), \quad \varphi = \sigma(\tau') + \frac{r^2}{2R(\tau')}, \quad (19)$$

где $r^2 = y^2 + z^2$, r_0 - начальный радиус осесимметричного пучка, b - постоянная амплитуда на входе в среду ($x = 0$), $f(\tau')$ - безразмерная ширина пучка, σ - набег фазы, $\alpha c_n^{-1} R(\tau')$ - радиус кривизны фронта пучка, из (17), с учетом (19), получим уравнение

$$\frac{d^2 f}{d\tau'^2} = \frac{M}{f^3} + \frac{2\varkappa_2 \nu b^2}{\alpha f}, \quad (20)$$

где

$$M = \alpha^{-2} \left(\frac{c^4}{r_0^4} + 2\varkappa_1 \frac{b^2 c^2}{r_0^2} - \varkappa_2^2 b^4 \right), \quad (21)$$

причем начальные условия для f имеют вид

$$f(0) = 1, \quad \frac{df(0)}{d\tau'} = F, \quad F = \frac{2c^2}{\alpha R_0} - \frac{\varkappa_2 b^2}{\alpha}, \quad (22)$$

где R_0 есть $R(0)$ в начальном сечении пучка.

Можно численно решить (20), (22) и получить законы фокусирования пучка, а из (19) - амплитуду волны в облаке.

В случае, если $|\nu\tau'| \ll 1$, т.е. на небольших относительных участках с учетом малости диссипации, можно в (20) отбросить второе слагаемое правой части и проинтегрировать указанное уравнение. Оно будет иметь вид [3], [5]

$$f^2(\tau') = \frac{M}{F^2 + M} + (F^2 + M) \left[\tau' + F(F^2 + M)^{-1} \right]^2. \quad (23)$$

Интересно отметить, что $M > 0$ ($M < 0$) соответствует дефокусировке (фокусировке) пучка, причем слагаемое $\varkappa_2 b^4$ в (21) за счет нелинейной диссипации приводит к самофокусировке.

Можно также учесть, следуя [2], влияние переменного радиуса капель на пороговые значения частот или зависимость от него плотности водяного пара, что не отражается на развиваемой здесь методике.

Уравнения (17), (18) недостаточно точно учитывают роль дисперсии и коэффициента ν , которые для небольших α должны быть учтены путем сравнения с линейным дисперсионным соотношением [6], для рассматриваемой задачи имеющим вид [1]

$$\Omega^2 - c^2 k^2 = \frac{i\chi k^2 \nu_1}{\Omega + i\sigma_1}, \quad \chi = 4\pi L r_1 (\gamma - 1) n_0 D m^{-1}, \quad \sigma_1 = 4\pi r_1 D n_0, \quad (24)$$

где решение пропорционально $\exp(ikx - i\Omega t)$. Сравнивая последнее с (16), получим

$$\Omega = \alpha + \omega, \quad k = \frac{\alpha}{c} + i\frac{\nu}{c}.$$

С учетом того, что $\omega, \nu \ll \alpha$, из (24) получим

$$\begin{aligned} f_1\left(\frac{\alpha}{c}\right) &= \omega = \frac{1}{2}\chi\alpha\sigma_1\nu_1 c^{-2}(\alpha^2 + \sigma_1^2)^{-1}, \\ \nu &= \nu_2 + \alpha^2 \varkappa c_V^{-1} c^{-2} \gamma^{-1} (\gamma - 1) = -f_2\left(\frac{\alpha}{c}\right), \\ \nu_2 &= -\frac{1}{2}\chi\alpha^2\nu_1 c^{-2}(\alpha^2 + \sigma_1^2)^{-1}, \\ \varkappa_1 + i\varkappa_2 &= \frac{(\gamma + 1)^2 \alpha^3}{32c^2 \rho_0^2} \frac{e^{-2\nu r_1}}{f_1\left(\frac{\alpha}{c}\right) - \frac{1}{2}f_1\left(\frac{2\alpha}{c}\right) + if_2\left(\frac{\alpha}{c}\right) - \frac{1}{2}if_2\left(\frac{2\alpha}{c}\right)}, \end{aligned} \quad (25)$$

причем в ν учтена диссипация, обусловленная теплопроводностью (18), а в $\varkappa_{1,2}$ следует заменить ν_0 на ν_2 .

Таким образом, равенства (16)-(23) имеют место и для уточненной согласно [1] среды с учетом того, что α является небольшой величиной, и результаты, получаемые из эволюционного уравнения (14), выведенного для больших α , должны быть уточнены.

Значения ω, ν берутся не из (18), а из (25). При этом дисперсия дается не заведомо малой величиной (18) (в силу малости τ_0), а значительно большей величиной (25), диссипация зависит от частоты, как и в [1]. Указанный метод сшивания результатов, полученных из эволюционного уравнения (14), с линейным дисперсионным соотношением (24) является общим и удобным.

Институт механики НАН РА

ՀՀ ԳԱԱ թղթակից անդամ Ա.Գ. Բազդոև, Ա.Վ. Շեկոյան

Ոչ գծային ձայնային փնջերի տարածումը եռաֆազ ամպային միջավայրում

Ուսումնասիրվում է ոչ գծային ալիքների տարածումը օդ, գոլորշի և ջրային կաթիլներ ունեցող միջավայրում: Արտածվել են էվոլյուցիոն և ոչ գծային հավասարումները և գրնված է նեղ փնջերի լուծումը:

Литература

1. Немцов Б.Е. - ДАН СССР. 1990. Т. 314 N 2. С. 355-358.
2. Нетребя С.Н. - Изв. РАН. Физика атмосферы и океана. 1997. Т.33. N 3. 412-413.
3. Багдоев А.Г., Шекоян А.В. - Акустический журнал. 1999. Т. 45. N 2. С. 149-156.
4. Багдоев А.Г., Шекоян А.В. - Изв. НАН Армении. Физика. 2000. Т. 35. N 2. С. 85-89.
5. Bagdоеv A.G., Shekoyan A.V. - Conversion Potential of Armenia and ISTC International Seminar. Proceedings. Part I. Yerevan. 2000. P. 102-105.
6. Багдоев А.Г., Шекоян А.В., Даноян З.Н. - Изв. НАН Армении. Физика. 1997. Т. 32. N 6. С. 13-22.