

## ОДНО ОБОБЩЕНИЕ МОДЕЛИ ИДЕАЛЬНОЙ СЖИМАЕМОЙ ЖИДКОСТИ

М. Э. Эглит (Москва)

1°. Рассмотрим сплошную среду, в которой свободная энергия  $F$  и другие термодинамические потенциалы (внутренняя энергия  $U$ , энтропия  $S$  и т. д.) являются функциями системы параметров

$$T, \rho, g^{ij}, \nabla_i \rho, n_i, \nabla_j n_i \quad (1)$$

Здесь  $T$  — температура,  $\rho$  — плотность,  $g^{ij}$  — контравариантные компоненты метрического тензора в лагранжевой системе координат  $\xi^i$  в рассматриваемый момент времени,  $\nabla_i \rho$  — компоненты вектора  $\text{grad } \rho$  в системе  $\xi^i$ ;  $n_i$  — компоненты некоторого вектора (например, вектора, характеризующего анизотропию среды [1]), а  $\nabla_j n_i$  — компоненты градиента этого вектора.

Такую среду можно рассматривать как обобщение модели сжимаемой анизотропной жидкости. Упругие среды такого типа вводились в [2,3].

Предположим еще, что для всех процессов в рассматриваемой среде

$$dq^{(e)} = TdS \quad (dq^{(e)} \text{ — внешний приток тепла}) \quad (2)$$

2°. Легко убедиться, что если свободная энергия  $F$  зависит от  $\nabla_i \rho$  и  $\nabla_j n_i$ , то уравнение первого закона термодинамики для элементарной частицы среды нельзя писать в классической форме

$$dE + dU = dA^{(e)} + dq^{(e)} \quad (3)$$

Здесь  $E$  — кинетическая энергия,  $dA^{(e)}$  — элементарная работа внешних сил.

В самом деле, из (3) с учетом (2) и в предположении, что тензор напряжений  $p^{ij}$  симметричен, получим уравнение притока тепла

$$dF = \frac{p^{ij}}{\rho} de_{ij} - S dT \quad (4)$$

Если воспользоваться соотношениями, верными в лагранжевой системе координат,

$$\frac{d\rho}{dt} = -\rho g^{ij} \frac{de_{ij}}{dt}, \quad \frac{dg^{kl}}{dt} = -2g^{ki} g^{lj} \frac{de_{ij}}{dt} \quad (5)$$

то уравнение (4) можно представить в форме

$$\begin{aligned} \frac{\partial F}{\partial T} dT - \left( \rho g^{ij} \frac{\partial F}{\partial \rho} + 2g^{ki} g^{lj} \frac{\partial F}{\partial g^{kl}} \right) de_{ij} + \frac{\partial F}{\partial \nabla_i \rho} d\nabla_i \rho + \\ + \frac{\partial F}{\partial n_i} dn_i + \frac{\partial F}{\partial \nabla_j n_i} d\nabla_j n_i = \frac{p^{ij}}{\rho} de_{ij} - S dT \end{aligned} \quad (6)$$

Так как равенство (6) должно выполняться для всех возможных процессов в рассматриваемой среде, и  $F$  и  $S$  зависят лишь от параметров (1) и не зависят от скоростей изменения этих параметров, то либо между дифференциалами  $d\nabla_i \rho$ ,  $d\nabla_j n_i$ ,  $dT$ ,  $de_{ij}$ ,  $dn_i$  существуют некоторые, вообще говоря, неинтегрируемые соотношения, либо, если таких соотношений нет, всегда верны равенства

$$\frac{\partial F}{\partial \nabla_i \rho} = 0, \quad \frac{\partial F}{\partial \nabla_j n_i} = 0 \quad (7)$$

Легко видеть, что если между дифференциалами параметров (1) есть универсальные связи, или если (7) выполняются, но не тождественно, то система уравнений для определения деформаций и вектора  $n$  в такой среде является переопределенной. Это означает, что в среде могут осуществляться перемещения только некоторых частных классов. Здесь же рассматриваются среды, в которых возможны любые непрерывные перемещения. Для них из (6) следует, что соотношения (7) удовлетворяются тождественно, т. е.  $F$  не зависит от  $\nabla_i \rho$ ,  $\nabla_j n_i$ . Это противоречит предположению (1) и показывает, что для сред с параметрами состояния (1) уравнение первого закона термодинамики нельзя писать в форме (3).

3°. Известно [4], что в некоторых случаях (например, если учитываются поляризация и намагничивание среды в присутствии электромагнитного поля) в правую часть уравнения (3) следует включить еще приток энергии, отличный от  $dA^{(e)}$  и  $dq^{(e)}$ . Рассуждения п. 2° показывают, что изменение свободной энергии, связанное с изменением только градиента плотности, например, не может быть вызвано механической работой макроскопических сил и притоком тепла к частице, а должно быть связано с дополнительным притоком энергии другой природы. Будем обозначать этот приток энергии на единицу массы через  $dq^{**}$ , а уравнение притока тепла записывать в виде <sup>1)</sup>

$$dF = \frac{p^{ij}}{\rho} d\varepsilon_{ij} - S dT + dq^{**} \quad (8)$$

4°. Естественно [4] сделать следующие предположения относительно  $dq^{**}$ .

1) Приток энергии  $dq^{**}$  происходит через поверхность частицы, т. е.

$$\rho dq^{**} = \text{div } Q dt = \nabla_k Q^k dt \quad (9)$$

2) Вектор  $Q$  обращается в нуль, если все параметры (1) не изменяются в частице, т. е.

$$Q^k dt = \kappa^k dT + \Lambda^{kij} dg^{ij} + M^{ki} d\nabla_i \rho + N^{ki} dn_i + P^{kji} d\nabla_j n_i \quad (10)$$

Здесь мы не включили член вида  $\Lambda^k d\rho$ , имея в виду, что хотя  $\rho$  и  $g^{ij}$  — независимые параметры, их дифференциалы связаны универсальным соотношением, именно:  $2d\rho = \rho g_{ij} dg^{ij}$ .

Перепишем теперь уравнение притока тепла (8) с учетом (9), (10) и (5)

$$\begin{aligned} & \frac{\partial F}{\partial T} dT - \left( \rho \frac{\partial F}{\partial \rho} g^{ij} + 2g^{ki} g^{lj} \frac{\partial F}{\partial g^{kl}} + \nabla_k \rho \frac{\partial F}{\partial \nabla_k \rho} g^{ij} \right) d\varepsilon_{ij} - \\ & - \rho \frac{\partial F}{\partial \nabla_k \rho} g^{ij} \nabla_k d\varepsilon_{ij} + \frac{\partial F}{\partial n_i} dn_i + \frac{\partial F}{\partial \nabla_j n_i} d\nabla_j n_i = -S dT + \frac{p^{ij}}{\rho} d\varepsilon_{ij} + \\ & + \frac{1}{\rho} \nabla_k \kappa^k dT + \frac{1}{\rho} \kappa^k \nabla_k dT - \frac{2}{\rho} \nabla_k \Lambda^{kij} d\varepsilon_{ij} - \frac{2}{\rho} \Lambda^{kij} \nabla_k d\varepsilon_{ij} + \\ & + \frac{1}{\rho} \nabla_k M^{ki} d\nabla_i \rho + \frac{1}{\rho} M^{ki} \nabla_k d\nabla_i \rho + \frac{1}{\rho} \nabla_k N^{ki} dn_i + \frac{1}{\rho} N^{ki} \nabla_k dn_i + \\ & + \frac{1}{\rho} \nabla_k P^{kji} d\nabla_j n_i + \frac{1}{\rho} P^{kji} \nabla_k d\nabla_j n_i \end{aligned} \quad (11)$$

Здесь была использована еще формула

$$d\nabla_i \rho = -\nabla_i \rho g^{kj} d\varepsilon_{kj} - \rho g^{kj} \nabla_i d\varepsilon_{kj} \quad (12)$$

Из уравнения (11) получим все определяющие уравнения для нашей среды в предположении, что  $\kappa^k$ ,  $\Lambda^{kji}$ ,  $M^{ki}$ ,  $N^{ki}$  и  $P^{kji}$  не зависят от скоростей изменения параметров (1), и между дифференциалами, входящими в (11), нет универсальных для рассматриваемой среды связей.

При получении определяющих уравнений воспользуемся еще следующими формулами перестановки символов  $\nabla_i$  — ковариантного дифференцирования по  $\xi^i$  и  $d$  — дифференциала по времени при постоянных  $\xi^i$

$$\begin{aligned} d\nabla_k \rho &= \nabla_k d\rho \\ d\nabla_k \varepsilon_{ij} &= \nabla_k d\varepsilon_{ij} - (\varepsilon_j^s L_{kis}^{pqr} + \varepsilon_i^s L_{kjs}^{pqr}) \nabla_p d\varepsilon_{qr} \\ d\nabla_k \nabla_i \rho &= \nabla_k d\nabla_i \rho - \nabla^s \rho L_{kis}^{pqr} \nabla_p d\varepsilon_{qr} \\ d\nabla_k n_i &= \nabla_k dn_i - n^s L_{kis}^{pqr} \nabla_p d\varepsilon_{qr} \end{aligned}$$

<sup>1</sup> Необходимость введения  $dq^{**}$  подробно обсуждалась в докладе Л. И. Седова на XV Международном конгрессе по прикладной механике, Лос-Анжелес, 1964.

Здесь

$$2L_{ijk}^{pqr} = \delta_i^p (\delta_j^q \delta_k^r + \delta_k^q \delta_j^r) + \delta_j^p (\delta_k^q \delta_i^r + \delta_i^q \delta_k^r) - \delta_k^p (\delta_i^q \delta_j^r + \delta_j^q \delta_i^r) \quad (13)$$

( $\delta_k^p$  — символы Кронекера)

Формулы (13) становятся очевидными, если учесть, что для дифференциалов по времени символов Кристоффеля  $\Gamma_{ij}^k$  в лагранжевой системе координат имеем

$$d\Gamma_{ij}^k = \nabla_i \nabla_j v^k dt = g^{ks} (\nabla_i d\epsilon_{js} + \nabla_j d\epsilon_{is} - \nabla_s d\epsilon_{ij}) = L_{ijs}^{pqr} g^{ks} \nabla_p d\epsilon_{qr}$$

При сделанных предположениях требование, чтобы уравнение притока тепла (11) выполнялось во всех процессах, происходящих в рассматриваемой среде, приводит к следующим определяющим уравнениям

$$M^{ki} = 0, \quad P^{kji} = 0, \quad \kappa^k = 0 \quad (14)$$

$$S = -\frac{\partial F}{\partial T} \quad (15)$$

$$N^{ji} = \rho \frac{\partial F}{\partial \nabla_j n_i}, \quad \frac{\partial F}{\partial n_i} = \frac{1}{\rho} [\nabla_k N^{ki}] \quad (16)$$

$$\frac{2}{\rho} \Lambda^{kij} = \rho \frac{\partial F}{\partial \nabla_k \rho} g^{ij} + \left[ \frac{\partial F}{\partial \nabla_p n_q} n^s L_{pqs}^{kij} \right] \quad (17)$$

$$\frac{p^{ij}}{\rho} = - \left( \rho \frac{\partial F}{\partial \rho} + \nabla_k \rho \frac{\partial F}{\partial \nabla_k \rho} \right) g^{ij} - 2g^{ki} g^{lj} \frac{\partial F}{\partial g^{kl}} + \frac{2}{\rho} \nabla_k \Lambda^{kij} \quad (18)$$

Если свободная энергия известна как функция своих параметров, то уравнения (14), (16) и (17) позволяют вычислить приток энергии  $dq^{**}$

$$dq^{**} = \frac{1}{\rho} \nabla_k \left( \rho \frac{\partial F}{\partial \nabla_k \rho} \right) d\rho + \frac{\partial F}{\partial \nabla_k \rho} d\nabla_k \rho + \frac{\partial F}{\partial n_i} dn_i + \frac{\partial F}{\partial \nabla_k n_i} d\nabla_k n_i - \frac{1}{\rho} \nabla_k \left( \rho \frac{\partial F}{\partial \nabla_p n_q} n^s L_{pqs}^{kij} \right) d\epsilon_{ij} \quad (19)$$

Из (19), в частности, видно, что при деформировании сред, в которых  $F$  не зависит от  $\nabla_i \rho$ , но зависит от  $\nabla_j n_i$ , возникает отличный от нуля  $dq^{**}$  в общем случае даже в процессах с  $dn_i = 0$  и  $d\nabla_k n_i = 0$ .

Равенства (17), (18) показывают, что тензор напряжений в такой среде не является шаровым, причем это верно и для состояний равновесия. Поэтому среда, в которой свободная энергия в данный момент времени зависит не только от значения плотности, но и от значения градиента плотности, не является жидкостью в обычном понимании.

Отметим также, что зависимость свободной энергии от градиентов плотности и вектора  $n$  приводит к тому, что напряжения зависят в общем случае от градиентов всех параметров (1), в частности, от вторых производных по пространству от  $\rho$  и  $n$ , причем эта зависимость от вторых производных — линейная. При изучении сред<sup>1</sup>, в которых свободная энергия зависит от производных от плотности по времени [5], также получается, что напряжения зависят от производных от  $\rho$  по времени на единицу большего порядка — линейным образом. Однако и в том, и в другом случае этот вывод существенно связан с предположением, что  $dq^{**}$  — приток энергии через поверхность<sup>1</sup> (или отсутствует), а также с условием обратимости (2).

5°. Для выявления характерных особенностей механического поведения сред, у которых энергия зависит от градиента плотности, рассмотрим следующую простую модель. Предположим, что  $F$  зависит только от  $T$ ,  $\rho$ ,  $g^{ij}$  и  $\nabla_i \rho$ , т. е.

$$F = F(T, \rho, \mu), \quad \mu = g^{ij} \nabla_i \rho \nabla_j \rho \quad (20)$$

Положим еще

$$F = F_1 + \frac{\Gamma k^2}{2\rho^2} \mu \quad (21)$$

<sup>1</sup> Такие среды рассматривались в диссертации М. Э. Эглит, МГУ, 1962.

где  $F_1 = F_1(\rho, T)$  — свободная энергия единицы массы совершенного газа, а  $k^2$  — константа; размерность  $k^2$  равна размерности произведения  $F$  на квадрат некоторой длины  $l$ . Таким образом, в числе параметров, характеризующих рассматриваемую среду, появляется линейный размер [6]. При постановке конкретных задач также обычно возникает некоторая длина  $L$ , характеризующая объекты, участвующие в задаче. По-видимому, уточнение модели совершенного газа, даваемое формулой (21), может оказаться существенным в задачах, в которых  $L^2 \sim l^2$  или  $L^2 \ll l^2$ .

В силу (15), выражение для энтропии рассматриваемой среды будет совпадать с выражением для энтропии совершенного газа, и, в частности, условием адиабатичности (совпадающим здесь с условием  $S = \text{const}$ ) будет  $T = c\rho^{\gamma-1}$ .

Выпишем еще формулы для компонент тензора напряжений (совпадающие с формулой Клапейрона при  $k = 0$ )

$$p^{ij} = - \left( R\rho T + \frac{k^2}{\rho} \mu - k^2 \nabla_\alpha \nabla^\alpha \rho \right) g^{ij} - \frac{k^2}{\rho} \nabla^i \nabla^j \rho \quad (22)$$

и замкнутую систему уравнений, описывающих адиабатические движения рассматриваемой среды при отсутствии массовых сил в эйлеровой системе координат

$$\frac{d\rho}{dt} + \rho \nabla_k v^k = 0 \quad (23)$$

$$\rho \frac{dv^i}{dt} = - A\rho^{\gamma-1} \nabla^i \rho + \frac{2k^2}{\rho^2} \nabla^i \rho \nabla_j \rho \nabla^j \rho - \frac{3k^2}{\rho} \nabla_j \nabla^i \rho \nabla^j \rho - \frac{k^2}{\rho} \nabla^i \rho \nabla_j \nabla^j \rho + k^2 \nabla^i \nabla_j \nabla^j \rho$$

$$\left( A = \frac{\gamma R T_0}{\rho_0^{\gamma-1}} = \text{const} \right) \quad (24)$$

Изучим малые ( $\rho = \rho_0 + \rho'$ ,  $\rho'$  и  $v^i$  малы вместе со своими производными) одномерные движения с плоскими волнами. Очевидно, что в таком приближении в рассматриваемой среде можно получить только продольные волны. Это связано с тем, что с точностью до малых первого порядка тензор напряжений здесь является шаровым.

Для продольных волн, распространяющихся вдоль оси  $x$ , получаем уравнение

$$\frac{\partial^2 \rho'}{\partial t^2} = a_0^2 \frac{\partial^2 \rho'}{\partial x^2} - k^2 \frac{\partial^4 \rho'}{\partial x^4} \quad (a_0^2 = \gamma R T_0) \quad (25)$$

Здесь  $a_0$  — скорость звука в совершенном газе.

Уравнение (25) допускает решения вида  $\exp[i(\alpha x - \omega t)]$ , причем длина волны связана с частотой дисперсионным уравнением

$$\omega = \pm \alpha \sqrt{a_0^2 + k^2 \alpha^2} \quad (26)$$

Следовательно, при учете зависимости свободной энергии от градиента плотности в среде обнаруживается дисперсия звука. Этот эффект существен для коротких волн ( $k^2 \alpha^2 \sim a_0^2$ ) и не существен для длинных ( $k^2 \alpha^2 \ll a_0^2$ ). При помощи измерения дисперсии коротких волн можно вычислить величину  $k^2$  для рассматриваемой среды.

Поступила 20 XII 1964

#### ЛИТЕРАТУРА

1. E r i c k s e n J. L. Conservation laws for liquid crystals. Trans. Soc. Rheol, 1961, vol. 5, p. 23—34.
2. C a s a l P. Capillarité interne en mécanique des milieux continus. Compt. Rend. Acad. Sci., 1963, vol. 256, No. 18, p. 3820—3822.
3. M i n d l i n R. D. Micro-structure in linear elasticity. Arch. Rational Mechanics and Analysis, 1964, No. 1, p. 51—78.
4. С е д о в Л. И. О пондеромоторных силах взаимодействия электромагнитного поля и ускоренно движущегося материального континуума с учетом конечности деформаций. ПММ, 1965, т. 29, вып. 1.
5. К о г а р к о С. Б. Об одной модели кавитирующей жидкости, Докл. АН СССР, 1961, т. 137, № 6, стр. 1331—1333.
6. A m i e l R. Pouvoir rotatoire des milieux capillaires. Compt. Rend. Acad. Sci., 1964, vol. 258, No. 6, p. 1709.