

## ЛАГРАНЖЕВЫ УРАВНЕНИЯ ГИДРОДИНАМИКИ АНИЗОТРОПНОЙ СВЕРХТЕКУЧЕЙ ЖИДКОСТИ $He^3 - A$

И.М.Халатников, В.В.Лебедев

На основе лагранжева формализма получены уравнения, описывающие гидродинамику  $He^3 - A$ . Найдена форма законов сохранения. Рассмотрены диссипативные члены в гидродинамических уравнениях.

В работе [1] был развит лагранжев формализм для описания гидродинамики  $He^{II}$ . Этот метод может быть обобщен на случай анизотропной сверхтекучей жидкости  $He^3 - A$ . По сравнению с  $He^{II}$  в этой фазе дополнительно имеется параметр порядка  $\vec{\Phi} = \vec{\Phi}_1 + i\vec{\Phi}_2$  (мы отвлечемся от спиновых переменных), в энергии  $\epsilon$  появляется зависимость от  $l$  и  $\nabla l$  ( $l$  - момент пары). К лагранжиану работы [1] добавляем член, описывающий перенос  $\vec{\Phi}_1$  (при этом  $\vec{\Phi}_2$  автоматически появляется как лагранжев множитель), а также структурное условие на репер  $\vec{\Phi}_1, \vec{\Phi}_2, l$ . В результате получаем

$$L = \frac{1}{2} \rho v_s^2 - j v_s + \tilde{\epsilon}(\rho, s, v_s - v_n, l, \nabla_i l_k) - a(\dot{\rho} + \nabla j) - \beta(\dot{s} + \nabla(sv_n)) - \gamma(\dot{f} + \nabla(fv_n)) - \vec{\Phi}_2 \frac{d}{d\tau} \vec{\Phi}_1 - g(l - [\vec{\Phi}_1, \vec{\Phi}_2]), \quad (1)$$

где  $d/d\tau = \hbar/2m \left( \rho \frac{\partial}{\partial t} + j \nabla \right)$ ,  $f, \gamma$  - переменные Клебша,  $\tilde{\epsilon} = \epsilon -$

$- p(v_n - v_s)$ ,  $p = \partial \tilde{\epsilon} / \partial v_s$  - нормальная плотность импульса<sup>1)</sup>. Лагранжиан (1) приводит к системе уравнений

$$\dot{\rho} + \nabla j = 0 \quad \dot{s} + \nabla(sv_n) = 0 \quad \dot{f} + \Delta(fv_n) = 0, \quad (2)$$

$$l = [\vec{\Phi}_1, \vec{\Phi}_2] \quad v_s = \nabla a - \frac{\hbar}{2m} \Phi_{2i} \nabla \Phi_{1i}, \quad (3)$$

$$\dot{\beta} + v_n \nabla \beta + T = 0 \quad \dot{\gamma} + v_n \nabla \gamma = 0 \quad \dot{a} + \frac{1}{2} v_s^2 + \mu - \frac{\hbar}{2m} \Phi_2 \dot{\Phi}_1 = 0, \quad (4)$$

$$p = s \nabla \beta + f \nabla \gamma \quad j = p + \rho v_s, \quad (5)$$

$$\frac{d}{d\tau} \vec{\Phi}_a = [g, \vec{\Phi}_a] \quad g_i = \frac{\partial \epsilon}{\partial l_i} - \nabla_k \frac{\partial \epsilon}{\partial (\nabla_k l_i)}. \quad (6)$$

<sup>1)</sup> Рассмотренный лагранжев формализм можно при помощи стандартной процедуры свести к гамильтонову.

Отметим, что член  $\nabla\alpha$  в выражении (3) для сверхтекучей скорости всегда можно исключить градиентным преобразованием параметра порядка  $\vec{\Phi}$ . Из (6) следует  $d/d\tau (\vec{\Phi}_\alpha \vec{\Phi}_\beta) = 0$ , т. е. соотношения  $\vec{\Phi}_\alpha \vec{\Phi}_\beta = \delta_{\alpha\beta}$  можно рассматривать, как граничные условия для данной системы уравнений. С учетом этих соотношений из (3) можно найти выражение для ротора сверхтекучей скорости

$$\nabla_i v_{sj} - \nabla_j v_{si} = \frac{\hbar}{2m} \mathbf{l} [\nabla_i \mathbf{l}, \nabla_j \mathbf{l}]. \quad (7)$$

Из (3), (6) непосредственно следует

$$d\mathbf{l}/d\tau = [\mathbf{g}, \mathbf{l}]. \quad (8)$$

Для сверхтекучей скорости можно найти

$$\frac{\partial v_{si}}{\partial t} = -\nabla_i (\mu + \frac{1}{2} v_s^2) + \frac{\hbar}{2m} \dot{\mathbf{l}} [\nabla_i \mathbf{l}, \mathbf{l}]. \quad (9)$$

Полученная система уравнений приводит к закону сохранения энергии

$$E = \frac{1}{2} \rho v_s^2 + \mathbf{p} v_s + \epsilon:$$

$$\dot{E} + \nabla \mathbf{Q} = 0,$$

$$\mathbf{Q} = \mathbf{j} (\mu + v_s^2/2) + s v_n T + (\mathbf{p} v_n) v_n - \dot{l}_i \frac{\partial \epsilon}{\partial (\nabla l_i)}. \quad (10)$$

Отметим, что из инвариантности  $E$  относительно поворотов следует тождество

$$\left[ \mathbf{l}, \frac{\partial \epsilon}{\partial \mathbf{l}} \right] + \left[ \nabla l_k, \frac{\partial \epsilon}{\partial \nabla l_k} \right] + \left[ \nabla_k \mathbf{l}, \frac{\partial \epsilon}{\partial \nabla_k \mathbf{l}} \right] + [\mathbf{p}, v_n - v_s] = 0. \quad (11)$$

Из лагранжиана (1) стандартным образом можно найти тензор напряжений, который используем для формулировки закона сохранения импульса

$$\frac{\partial j_i}{\partial t} + \nabla_k \pi_{ik} = 0, \quad (12)$$

$$\pi_{ik} = \delta_{ik} P + \nabla_i \mathbf{l} \frac{\partial \epsilon}{\partial \nabla_k \mathbf{l}} + j_k v_{si} + v_{nk} p_i,$$

где  $P = Ts + \mu \rho + \mathbf{p} (v_n - v_s) - \epsilon$  — давление. Отметим, что тензор  $\pi$  имеет антисимметричную часть, которая при помощи тождества (11)

приводится к виду

$$e_{nik} \pi_{ik} = \nabla \mathbf{B}_n + \frac{\hbar}{2m} \frac{\partial}{\partial t} (\rho l_n), \quad (13)$$

где  $\mathbf{B}_n = \frac{\hbar}{2m} \mathbf{l} j_n - \left[ \mathbf{l}, \frac{\partial \epsilon}{\partial \nabla_n \mathbf{l}} \right]$ . Таким образом закон сохранения момента импульса приобретает форму

$$\frac{\partial}{\partial t} \left( [\mathbf{r}, \mathbf{j}] + \frac{\hbar}{2m} \rho \mathbf{l} \right) = - \nabla_k ( [\mathbf{r}, \vec{\pi}_k] + \mathbf{B}_k ). \quad (14)$$

Теперь переходим к рассмотрению диссипативных членов. В силу условия  $l^2 = 1$  обобщение уравнения (8) производится заменой  $\mathbf{g} \rightarrow \mathbf{g} + \frac{\hbar \rho}{2m} \mathbf{u}$ , обобщение (9) в силу условия (7) достигается путем  $\mu \rightarrow \mu + h$ . Добавляем к  $\pi_{ik}$  диссипативную часть  $\tau_{ik} + \lambda \delta_{ik}$  ( $\tau_{ii} = 0$ ), переписываем уравнение для возрастания энтропии в виде  $T(\dot{s} + \nabla(s v_n + \mathbf{q}/T)) = R$  и, используя стандартную процедуру [2] находим  $\dot{E} + \nabla(\mathbf{Q} + \mathbf{Q}') = 0$ , где

$$\mathbf{Q}' = \mathbf{j}_o h + \lambda v_n + v_{ni} \vec{\tau}_i + \mathbf{q} - \frac{\partial \epsilon}{\partial (\nabla l_i)} [u, l]_i, \quad (15)$$

$$R = -h \nabla \mathbf{j}_o - \lambda \nabla v_n - \frac{\mathbf{q}}{T} \nabla T - \mathbf{u} [l, \mathbf{g}] - \tau_{ik} w_{ik} \quad (16)$$

и введены  $\mathbf{j}_o = \mathbf{j} - \rho v_n$ ,  $w_{ik} = \frac{1}{2} (\nabla_i v_{nk} + \nabla_k v_{ni}) - \frac{1}{3} \delta_{ik} \nabla v_n$ . В линейном по пространственным производным приближении находим

$$h = -\zeta_1 \nabla \mathbf{j}_o - \zeta_2 \nabla v_n - \zeta_3 (l w l),$$

$$\lambda = -\phi_1 \nabla \mathbf{j}_o - \phi_2 \nabla v_n - \phi_3 (l w l),$$

$$\frac{\mathbf{q}}{T} = -\kappa_1 (\nabla T - l (l \nabla T)) - \kappa_2 [l, \nabla T] - \kappa_3 l (l \nabla T),$$

(17)

$$\mathbf{u} = -\xi_1 (w l) - \xi_2 [l, (w l)] - \xi_3 \mathbf{g} - \xi_4 [l, \mathbf{g}],$$

$$\begin{aligned} \tau_{ik} = & -\eta_1 \nabla \mathbf{j}_o l_i l_k - \eta_2 \nabla v_n l_i l_k - \eta_3 (l w l) l_i l_k - \eta_4 e_{imn} l_m w_{nk} - \\ & - \eta_5 l_k (w l)_i - l_i (l w l)) - \eta_6 l_k [l, (w l)]_i - \eta_7 (g_i - l_i (l g)) - \\ & - \eta_8 l_k [l, g]_i - \eta_9 (w_{ik} - l_i (w l)_k - l_k (w l)_i + l_i l_k (l w l)). \end{aligned}$$

Здесь  $\zeta, \phi, \kappa, \xi, \eta$  — кинетические коэффициенты,  $r_{ik}$  получается из  $\tilde{r}_{ik}$  симметризацией и выделением следа. Требования онсагеровской симметрии приводят к необходимой симметрии матриц

$$\begin{pmatrix} \zeta_1 & \zeta_2 & \zeta_3 \\ \phi_1 & \phi_2 & \phi_3 \\ \eta_1 & \eta_2 & \eta_3 \end{pmatrix} \quad \begin{pmatrix} \eta_5 & \eta_7 \\ \xi_2 & \xi_4 \end{pmatrix} \quad \begin{pmatrix} \eta_5 & \eta_8 \\ -\xi_1 & \xi_4 \end{pmatrix}. \quad (18)$$

В силу положительной определенности квадратичные формы, построенные на матрицах (18), должны иметь положительную определенность, кроме того необходимо  $\kappa_1 > 0$ ,  $\kappa_3 > 0$ ,  $\eta_9 > 0$ ,  $\kappa_2 \cdot \eta_4 \cdot \eta_6 \cdot \xi_3$  произвольны.

Полученная система гидродинамических уравнений в основном совпадает с системой Хо [3], однако имеются отличия, связанные с отсутствием членов с  $\text{rot } v_n$ . Кроме того в наших уравнениях  $l$  переносится со скоростью  $j/\rho$ , однако эта величина может быть переопределена переобозначением кинетических коэффициентов.

Из (14) видно, что переопределением  $j' = j + \frac{1}{2} \text{rot} \left( \frac{\hbar}{2m} \rho l \right)$  мы можем привести законы сохранения плотностей импульса и момента импульса к обычному виду с симметричным тензором напряжений. При этом уравнение (8) сохраняет свой вид, если переобозначить

$$j \rightarrow j', \quad g \rightarrow g + \frac{1}{2} (\rho \text{rot } v_s + \frac{\hbar}{2m} [l, ([\nabla \rho, l] \nabla) l]).$$

Авторы благодарят Хо, любезно приславшего препринт своей статьи, а также И.Дзялошинского и Г.Воловика за обсуждение работы.

Институт теоретической физики  
им. Л.Д.Ландау  
Академии наук СССР

Поступила в редакцию  
15 марта 1977 г.

### Литература

- [1] И.М.Халатников. ЖЭТФ, 23, 160, 1952.  
[2] И.М.Халатников. Теория сверхтекучести. М., изд. Наука, 1971, гл. V.  
[3] Tin Lun Ho. Cornell University. New York, 1977. Preprint.