

КРУПНОМАСШТАБНАЯ КОНТИНУАЛЬНАЯ ТЕОРИЯ ХОЛЕСТЕРИКОВ

Г.Е. Воловик

Построена континуальная теория холестериков на масштабах, превышающих шаг спирали. Свободная энергия выражена через единичный вектор нормали к холестерическим плоскостям и дисторсию v_s , аналогичную сверхтекучей скорости в He^3-A .

Континуальная теория холестериков (см. обзор де Жена [1]) исходит из того факта, что на расстояниях, меньших шага спирали $1/q_0$, холестерик является нематиком. Энергия дисторсии холестерика

$$F_d = \frac{1}{2} K_1 (\vec{\nabla} \mathbf{n})^2 + \frac{1}{2} K_2 (\mathbf{n} \operatorname{rot} \mathbf{n} + q_0)^2 + \frac{1}{2} K_3 [\mathbf{n} \operatorname{rot} \mathbf{n}]^2 \quad (1)$$

представляет собой энергию дисторсии нематика, к которой добавлен линейный по градиентам член $K_2 q_0 \mathbf{n} \operatorname{rot} \mathbf{n}$. Этот член обеспечивает существование спиральной холестерической структуры, поскольку минимальной энергией F_d обладает не однородное состояние $\mathbf{n} = \text{const}$, дающее $F_d = \frac{1}{2} K_2 q_0^2$, а состояние вида

$$\mathbf{n}(\mathbf{r}) = \vec{\alpha} \cos(q_0 \mathbf{l} \mathbf{r}) + \vec{\beta} \sin(q_0 \mathbf{l} \mathbf{r}) \quad (2)$$

($\vec{\alpha}$, $\vec{\beta}$ и $\mathbf{l} = [\vec{\alpha}, \vec{\beta}]$ – тройка ортов, \mathbf{l} показывает направление оси спирали), которое дает $F_d = 0$.

Следующим шагом является построение крупномасштабной континуальной теории холестериков, применимой на масштабах, много больших шага спирали. Такая теория была предложена Любенским и де Женом (см. [1]), однако она оказалась не свободной от недостатков, что видно хотя бы из того, что в их теории выпала зависимость свободной энергии от K_1 . Нашей задачей является получение правильной крупномасштабной теории холестериков.

На больших масштабах состояния холестерика задаются ориентацией трех ортов $\vec{\alpha}$, $\vec{\beta}$, \mathbf{l} , представляющих собой параметр порядка в холестериках (заметим, что в сверхтекучем He^3 -А при учете спин-орбитального взаимодействия параметр порядка также представляет собой тройку ортов (см., например, [2])). При слабом искажении холестерической структуры величины $\vec{\alpha}$, $\vec{\beta}$, \mathbf{l} становятся зависящими от координат. Требуется усреднить энергию (1) по быстроменяющемуся полю $\mathbf{n}(\mathbf{r})$ таким образом, чтобы в энергии оставалась квадратичная зависимость от градиентов медленно меняющихся переменных $\vec{\alpha}$, $\vec{\beta}$, \mathbf{l} . Причем, как видно из размерных соображений, величина q_0 не должна входить в конечное выражение для свободной энергии.

Запишем распределение поля $\mathbf{n}(\mathbf{r})$ в произвольной слабо искаженной холестерической структуре в следующем виде:

$$\mathbf{n}(\mathbf{r}) = \vec{\alpha} \cos \phi + \vec{\beta} \sin \phi. \quad (3)$$

В этой формуле к трем переменным $\vec{\alpha}, \vec{\beta}, \mathbf{l} = [\vec{\alpha}, \vec{\beta}]$ добавлена лишняя функция ϕ . Эту функцию выберем определенным образом, а именно, потребуем, чтобы

$$\vec{\nabla} \phi = q_0 \mathbf{l}. \quad (4)$$

Подстановка (3) в (1) показывает, что именно такой выбор ϕ устраняет в свободной энергии члены, линейные по градиентам параметра порядка, оставляя лишь квадратичную зависимость от этих градиентов:

$$F_d = \frac{1}{2} K_1 (\vec{\nabla} \cdot \vec{\alpha} \cos \phi + \vec{\nabla} \cdot \vec{\beta} \sin \phi)^2 + \frac{1}{2} K_2 (\vec{\alpha} \operatorname{rot} \vec{\alpha} \cos^2 \phi + \vec{\beta} \operatorname{rot} \vec{\beta} \sin^2 \phi + \sin \phi \cos \phi (\vec{\alpha} \operatorname{rot} \vec{\beta} + \vec{\beta} \operatorname{rot} \vec{\alpha}))^2 + \frac{1}{2} K_3 ([\vec{\alpha} \operatorname{rot} \vec{\alpha}] \cos^2 \phi +$$

$$+ [\vec{\beta} \text{rot } \vec{\beta}] \sin^2 \phi + \sin \phi \cos \phi ([\vec{a} \text{rot } \vec{\beta}] + [\vec{\beta} \text{rot } \vec{a}])^2. \quad (5)$$

Выражение (5) легко усреднить по быстро меняющейся функции ϕ , полагая $\langle \sin \phi \rangle = 0$, $\langle \cos^2 \phi \rangle = 1/2$, $\langle \cos^4 \phi \rangle = 3/8$ и т. д. В результате, вводя вместо \vec{a} и $\vec{\beta}$ переменную v_s по формуле

$$v_s^i = -\vec{\beta} \nabla^i \vec{a}, \quad (6)$$

получаем для энергии холестерика следующее выражение:

$$\langle F_d \rangle = \frac{1}{16} (K_2 + 3K_3) (\nabla l)^2 + \frac{1}{2} K_2 (1 v_s)^2 + \frac{1}{4} (K_1 + K_3) [1, v_s]^2. \quad (7)$$

(Заметим, что в теории Любенского, де Жена последний член отсутствует). На переменную v_s наложено условие, вытекающее из (6),

$$(\text{rot } v_s)_i = \frac{1}{2} e_{ijk} l \left[\frac{\partial l}{\partial x_j}, \frac{\partial l}{\partial x_k} \right]. \quad (8)$$

Это соотношение Мермина — Хо [2], полученное для He^3 -A, где переменная v_s является сверхтекучей скоростью. При наличии вихрей в поле v_s в правой части (8) должны быть добавлены δ -функциональные члены. На переменную l также, как видно из (4), наложено условие

$$\text{rot } l = 0. \quad (9)$$

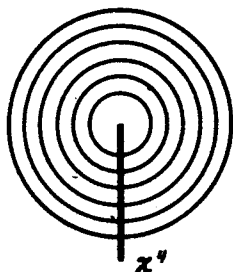
Это условие означает жесткое требование эквидистантности холестерических слоев. Оно полностью определяет распределение поля l при заданных граничных условиях, в отличие от He^3 -A, где поле l находится из уравнения, получающегося минимизацией функционала энергии типа (7). Поле вектора v_s определяется минимизацией $\langle F_d \rangle$ при заданном поле l и при условии (8).

Несколько слов об особенностях в холестерике. В работах [3, 4] обсуждалась классификация особенностей, исходя из топологической структуры области изменения холестерического параметра порядка без учета условия (9). Учет этого условия затрудняет классификацию. Теперь среди особенностей должны быть и особенности решений уравнения (9) типа каустик и фокальных поверхностей, и все χ^N линии (вихри в поле v_s с N квантами циркуляции, квант циркуляции равен π), и даже монополю, который в отличие от монополя в He^3 -A (см. [5]), является устойчивым. Рассмотрим для примера решение, соответствующее монополю. В холестерике монополю это система концентрических сферических слоев, из центра которой исходит вихрь с $N = 4$ (см. рисунок). Действительно, система сферических слоев

$$l(r) = \hat{r} \quad (10)$$

(\hat{r} , $\hat{\theta}$, $\hat{\phi}$ — орты сферической системы координат) удовлетворяет уравнению (9), при этом условие (8) имеет вид

$$\text{rot } v_s = \tau / r^3. \quad (11)$$



Монополь в холестерике — еж в поле вектора нормали к холестерическим слоям 1, из центра которого исходит χ^4 -дисклинация

Уравнение, получающееся вариацией функционала (7) при условии (11), имеет решение

$$v_s = \hat{\phi} \frac{1 - \cos \theta}{r \sin \theta}. \quad (12)$$

Решение выбрано так, что вихрь (χ^4 — дисклинация), исходящий из монополя, лежит на нижней оси $z < 0$, как на рисунке. При этом в правой части (11) нужно добавить член $4\pi\theta(-z)\delta(\rho)$. Поле v_s (12) точно совпадает с полем вектор-потенциала монополя Дирака [6]. Вихрь с $N = 4$ может распасться на два вихря с $N = 2$, но конфигурация слоев от этого не изменится, поскольку она задается уравнением (9) независимо от распределения поля v_s .

Дальнейшей задачей является построение нелинейной динамики холестерика в переменных l , v_s и обычных гидродинамических переменных.

В заключение хотелось бы поблагодарить И.Е.Дзялошинского, В.П.Минева и С.П.Новикова за полезные дискуссии.

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

Поступила в редакцию
12 февраля 1979 г.

Литература

- [1] П. де Жен. Физика жидких кристаллов. М., изд. Мир, 1977, гл. 6.
- [2] N.D.Mermin. T.-L.No. Phys. Rev. Lett., 36, 594, 1976.
- [3] Г.Е.Воловик, В.П.Минеев. ЖЭТФ, 72, 2256, 1977.
- [4] V.P.Mineyev. J. de Phys (Fr), Lett. (в печати).
- [5] S.Blaha. Phys. Rev. Lett., 36, 874, 1976.
- [6] P.A.Dirac. Proc. Roy. Soc., A133, 60, 1931.