

сталла оказывается периодической вдоль одного направления (ось x) в пространстве (так что корреляционная функция $\rho_{12} = \rho_{12}(x, \mathbf{r}_{12})$). Вектор \mathbf{n} возвращается к прежнему значению через каждый интервал длины $2\pi/q_0$ вдоль оси x ; но поскольку направления \mathbf{n} и $-\mathbf{n}$ физически эквивалентны, истинный период повторяемости структуры равен π/q_0 . Об описанной таким образом структуре обычно говорят как о *геликоидальной*.

Разумеется, изложенная теория справедлива, лишь если период геликоидальной структуры велик по сравнению с молекулярными размерами. Это условие фактически выполняется в холестерических жидких кристаллах (период $\pi/q_0 \sim 10^{-5}$ см).

§ 141. Флуктуации в жидких кристаллах

Рассмотрим флуктуации, испытываемые направлением директора \mathbf{n} в нематическом жидком кристалле (*P. G. de Gennes, 1968*).

Представим \mathbf{n} в виде $\mathbf{n} = \mathbf{n}_0 + \mathbf{v}$, где $\mathbf{n}_0 \equiv \bar{\mathbf{n}}$ — постоянное вдоль всего объема равновесное направление, а $\mathbf{v} \equiv \Delta\mathbf{n}$ — флуктуационное отклонение от этого значения. Поскольку $\mathbf{n}^2 = \mathbf{n}_0^2 = 1$, то $\mathbf{n}_0\mathbf{v} \approx 0$, т. е. вектор \mathbf{v} перпендикулярен к \mathbf{n}_0 . Соответственно этому корреляционная функция флуктуаций

$$\langle v_\alpha(\mathbf{r}_1) v_\beta(\mathbf{r}_2) \rangle \quad (141,1)$$

представляет собой двумерный тензор в плоскости, перпендикулярной к \mathbf{n}_0 (α, β — векторные индексы в этой плоскости). В однородной, но анизотропной жидкости эта функция зависит не только от величины, но и от направления вектора $\mathbf{r} = \mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_1$.

Сильное влияние на флуктуации директора оказывает магнитное поле. Этот эффект связан с появлением в плотности свободной энергии жидкого кристалла дополнительного члена вида

$$F_{\text{магн}} = -\frac{\chi_a}{2} (\mathbf{nH})^2, \quad (141,2)$$

зависящего от самого вектора \mathbf{n} , а не от его производных, как в (140,2)¹⁾. Если $\chi_a > 0$, то равновесное направление \mathbf{n} совпадает с направлением поля, а если $\chi_a < 0$, то оно лежит в плоскости, перпендикулярной к полю. Будем считать для определенности, что $\chi_a > 0$, так что $\mathbf{n}_0 \parallel \mathbf{H}$. Тогда $(\mathbf{nH})^2 \approx H^2(1 - \mathbf{v}^2)$; опустив не зависящий от \mathbf{v} член, пишем:

$$F_{\text{магн}} = \frac{\chi_a}{2} H^2 \mathbf{v}^2. \quad (141,3)$$

¹⁾ В одноосной анизотропной среде магнитная восприимчивость представляет собой тензор вида $\chi_{ik} = \chi_0 \delta_{ik} + \chi_a n_i n_k$, а намагнитченность вещества приводит в его свободную энергию вклад $-\chi_{ik} H_i H_k / 2$. Величина (141,2) есть зависящая от \mathbf{n} часть этого вклада.

Взяв F из (140,2) и (141,3) и сохранив лишь величины второго порядка по \mathbf{v} , получим следующее выражение для изменения полной свободной энергии при флуктуации:

$$\Delta F_{\Pi} = \frac{1}{2} \int \left\{ a_1 (\operatorname{div} \mathbf{v})^2 + a_2 (\operatorname{rot}_x \mathbf{v})^2 + a_3 \left(\frac{\partial \mathbf{v}}{\partial x} \right)^2 + \chi_a H^2 \mathbf{v}^2 \right\} dV \quad (141,4)$$

(ось x выбрана в направлении \mathbf{n}_0). Подчеркнем, что, используя выражение (140,2) для энергии деформированного кристалла, мы тем самым ограничиваемся рассмотрением флуктуаций с большими (по сравнению с молекулярными размерами) длинами волн.

Далее поступаем подобно тому, как это уже делалось в § 116. Представляем флуктуирующую величину $\mathbf{v}(\mathbf{r})$ в виде ряда Фурье в объеме V :

$$\mathbf{v} = \sum_{\mathbf{k}} \mathbf{v}_{\mathbf{k}} e^{i\mathbf{k}\mathbf{r}}, \quad \mathbf{v}_{-\mathbf{k}} = \mathbf{v}_{\mathbf{k}}^* \quad (141,5)$$

После подстановки этого ряда выражение (141,4) разобьется на сумму членов $(\Delta F_{\Pi})_{\mathbf{k}}$, каждый из которых зависит только от компоненты $\mathbf{v}_{\mathbf{k}}$ с определенным значением \mathbf{k} . Выбрав плоскость xy так, чтобы она проходила через направление \mathbf{k} (и \mathbf{H}), получим

$$(\Delta F_{\Pi})_{\mathbf{k}} = \frac{V}{2} \{ (a_1 k_y^2 + a_3 k_x^2 + \chi_a H^2) |v_{y\mathbf{k}}|^2 + (a_2 k_y^2 + a_3 k_x^2 + \chi_a H^2) |v_{z\mathbf{k}}|^2 \}.$$

Отсюда (ср. § 116) находим для средних квадратов флуктуаций

$$\begin{aligned} \langle |v_{y\mathbf{k}}|^2 \rangle &= \frac{T}{V (a_1 k_y^2 + a_3 k_x^2 + \chi_a H^2)}, \\ \langle |v_{z\mathbf{k}}|^2 \rangle &= \frac{T}{V (a_2 k_y^2 + a_3 k_x^2 + \chi_a H^2)}, \\ \langle v_{y\mathbf{k}} v_{z\mathbf{k}} \rangle &= 0. \end{aligned} \quad (141,6)$$

Мы видим, что в отсутствие поля флуктуации фурье-компонент $\mathbf{v}_{\mathbf{k}}$ неограниченно возрастают при $\mathbf{k} \rightarrow 0$ (интегралы же по d^3k , определяющие средний квадрат самого вектора \mathbf{v} , остаются конечными). Наложение магнитного поля подавляет флуктуации с волновыми векторами $k \leq H$ (χ_a/a)^{1/2} (где a — порядок величины коэффициентов a_1, a_2, a_3)¹.

1) Такой характер флуктуаций аналогичен поведению флуктуаций плотности обычной жидкости вблизи ее критической точки, или флуктуаций параметра порядка вблизи точки фазового перехода второго рода (см. ниже §§ 146, 152). В то время, как в последних случаях роль подавляющего флуктуации фактора играет «расстояние» до указанных точек, здесь эту роль играет не зависящий от температуры фактор — внешнее магнитное поле. Отметим, что именно возрастание флуктуаций \mathbf{p} при малых \mathbf{k} позволяет рассматривать эти флуктуации независимо от флуктуаций других величин. В этой связи существенно,

Корреляционная функция (141,1) может быть вычислена из (141,6) по формуле

$$\langle v_{\alpha}(\mathbf{r}_1) v_{\beta}(\mathbf{r}_2) \rangle = \int e^{i\mathbf{k}\mathbf{r}} \langle v_{\alpha\mathbf{k}} v_{\beta\mathbf{k}}^* \rangle \frac{V d^3k}{(2\pi)^3} \quad (141,7)$$

(ср. (116,13)). Мы не станем приводить довольно громоздкий результат интегрирования¹⁾. Укажем лишь, что в отсутствие поля корреляционная функция убывает с расстоянием $r = |\mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_1|$ как $1/r$. При наличии же поля убывание становится экспоненциальным, с корреляционным радиусом $r_c \sim (a/\chi_a)^{1/2} H^{-1}$.

Аналогичным образом могут быть рассмотрены флуктуации направления директора в холестерическом жидком кристалле, мы ограничимся лишь краткими замечаниями по этому поводу.

В холестерической среде можно различать флуктуации местного направления оси геликоидальной структуры и флуктуации фазы—угла поворота вектора \mathbf{n} вокруг этой оси. Флуктуации первого из этих типов конечны. Средний же квадрат флуктуации фазы оказывается (в отсутствие магнитного поля) логарифмически расходящимся при $\mathbf{k} \rightarrow 0$. В этом отношении флуктуации в среде с одномерной периодичностью ориентационной структуры оказываются аналогичными флуктуациями в среде с одномерной периодичностью расположения частиц (§ 137). Строго говоря, такая периодичность оказывается тем самым невозможной в среде сколь угодно большого протяжения. Однако ввиду большой величины периода геликоидальной структуры в холестерических жидких кристаллах расходимость флуктуаций наступила бы лишь при столь огромных размерах, что весь вопрос становится чисто абстрактным.

Скажем несколько слов о флуктуациях в смектических жидких кристаллах, состоящих из правильно расположенных плоских слоев. Как уже было отмечено в § 139, такая структура размывается тепловыми флуктуациями и потому может осуществляться лишь в ограниченных объемах. Интересно, однако, что эти флуктуации подавляются магнитным полем. Поясним происхождение этого эффекта.

В каждом слое молекулы ориентированы упорядоченным образом с преимущественным направлением, задаваемым директо-

что мы не рассматриваем окрестность точек фазового перехода второго рода. Вблизи этих точек возрастают также флуктуации других величин, характеризующих переход, и флуктуации \mathbf{n} , вообще говоря, уже нельзя рассматривать независимо от других. Подчеркнем также, что возрастание флуктуаций не приводит к каким-либо ограничениям области применимости формулы (141,6), в то время как применимость, например, формулы (146,8) ограничена неравенством (146,15).

¹⁾ Для его проведения выражения (141,6) должны быть, конечно, переписаны в виде, не связанном с конкретным выбором координатных осей.

ром \mathbf{n} ; пусть это направление нормально к поверхности слоя. При флуктуации происходит деформирование поверхности слоев и поворот директора; пусть \mathbf{u} —вектор смещения точек слоя, а \mathbf{v} — снова изменение директора ($\mathbf{n} = \mathbf{n}_0 + \mathbf{v}$). При длинноволновых деформациях слой можно рассматривать как геометрическую поверхность, и тогда малые величины \mathbf{v} и \mathbf{u} связаны друг с другом соотношением $\mathbf{v} = -\text{grad}(\mathbf{u}\mathbf{n}_0)$ (изменение направления нормали к поверхности); для их фурье-компонент имеем: $\mathbf{v}_k = -i\mathbf{k}(\mathbf{u}_k\mathbf{n}_0)$, где \mathbf{k} —составляющая \mathbf{k} в плоскости слоя. При наличии магнитного поля изменение направления директора вносит в ΔF_n дополнительный вклад (141,3), пропорциональный v^2 . В свою очередь это приведет к тому, что в интеграле (137,9), определяющем средний квадрат флуктуационного смещения, в знаменателе подынтегрального выражения появится (наряду с членом $\sim k^4$) еще и член $\sim k^2$; в результате расходимость интеграла исчезнет.

Наконец, остановимся на вопросе о принципиальной возможности существования жидкокристаллических двумерных систем (пленок). В такой системе ориентация молекул задается директором \mathbf{n} , лежащим в плоскости пленки. Если рассмотреть его флуктуации (с волновыми векторами \mathbf{k} , лежащими в плоскости пленки), то для них получится выражение, аналогичное (141,6): при отсутствии поля $\langle v_k^2 \rangle \propto 1/\varphi(k_x, k_y)$, где $\varphi(k_x, k_y)$ —квадратичная функция компонент вектора \mathbf{k} . Но для нахождения полной флуктуации $\langle v^2 \rangle$ это выражение должно быть теперь проинтегрировано по $d^2k \sim k dk$, и интеграл логарифмически расходится. Таким образом, тепловые флуктуации размывают жидкокристаллическую двумерную структуру. Как и в случае твердокристаллической двумерной структуры (§ 137), однако, логарифмический характер расходимости не исключает возможности существования такой структуры в участках конечного размера.