

(6) введем приведенный тензор напряжений в твердой фазе σ_{2*}^{lk}

$$(8) \quad \begin{aligned} \sigma_1^{lk} &= -\alpha_1 p_1 \delta^{lk}, \quad \sigma_2^{lk} = -\alpha_2 p_1 \delta^{lk} + \sigma_{2*}^{lk} \\ \sigma &= \sigma_1^{lk} + \sigma_2^{lk} = p_1 \delta^{lk} + \sigma_{2*}^{lk} \end{aligned}$$

Видно, что напряжения $\sigma_{2*}^{lk}/\alpha_2$ характеризуют отличие средних напряжений σ_2^{lk}/α_2 в твердой фазе от давления в порах. Как и ранее в (6), напряжение σ_{2*}^{lk} можно определять по измерениям σ^{lk} и p_1 [2].

Если каналы в пористой среде гладкие, прямолинейные и ориентированы вдоль относительного ускорения фаз, то в R_{12} нет составляющей $\Delta R_{12}^{(p)}$ из-за мелкомасштабных пульсаций давления. Но появляется составляющая $\Delta R_{12}^{(\tau)}$ из-за вязкого трения жидкости о стенки канала

$$(9) \quad \begin{aligned} R_{12}^k &= p \nabla^k \alpha_2 + \Delta_{12}^{(\tau)k}, \quad \Delta R_{12}^{(\tau)k} = F_{\mu}^k \\ F_{\mu}^k &= \eta_{\mu} a_*^{-2} \mu_1 \alpha_1 \alpha_2 (v_1^k + v_2^k) \end{aligned}$$

где a_* — радиус пор. В общем случае, когда каналы искривлены, появляется составляющая $\Delta R_{12}^{(p)k}$ из-за инерционного взаимодействия фаз

$$(10) \quad \begin{aligned} \Delta R_{12}^{pk} &= F_m^k = \eta_m \left[\frac{1}{2} \alpha_1 \alpha_2 \rho_1^0 \left(\frac{d_1 v_1^k}{dt} - \frac{d_2 v_2^k}{dt} \right) \right] + \\ &+ \alpha_2 J (v_2 - v_1); \quad 0 \leq \eta^m \leq 1 \end{aligned}$$

В результате обобщение уравнения импульсов фаз (7) на пористые и зернистые среды имеет вид

$$(11) \quad \begin{aligned} \rho_1 \frac{d_1 v_1}{dt} &= -\alpha_1 \nabla p_1 - F_m - F_{\mu} + J_{12} (v_2 - v_1) + \rho_1 g_1, \\ \rho_2 \frac{d_2 v_2}{dt} &= -\alpha_2 \nabla p_1 + \nabla^k \sigma_{2*}^k + F_m + F_{\mu} + \rho_2 g_2 \end{aligned}$$

Уравнения сохранения (1) и (11) замыкаются уравнениями состояния для жидкой фазы и уравнениями состояния для пористой фазы, а именно уравнениями для σ_{2*}^{lk} . Вариант теории для упругого поведения пористой фазы дан в [1, 2].

ЛИТЕРАТУРА

1. Нигматулин Р. И. Основы механики гетерогенных сред. М.: Наука, 1978. 336 с.
2. Николаевский В. Н., Басниев К. С., Горбунов А. Т., Зотов Г. А. Механика насыщенных пористых сред. М.: Недра, 1970. 335 с.
3. Клебанов Л. А., Крошилин А. Е., Нигматулин Б. И., Нигматулин Р. И. О гиперболичности, устойчивости и корректности задачи Коши для системы уравнений двухскоростного движения двухфазных сред. — ПММ, 1982, т. 46, № 1, с. 83—95.

Баку

Поступила в редакцию
29.II.1984

УДК 532.783

ДИНАМИЧЕСКИЙ ГИСТЕРЕЗИС ПРИ ПЕРЕОРИЕНТАЦИИ НЕМАТИЧЕСКИХ ЖИДКИХ КРИСТАЛЛОВ В ИМПУЛЬСНЫХ ПОЛЯХ

Васильев Ю. В.

Показано, что при рассмотрении работы реальных оптических ячеек на основе нематических жидких кристаллов использование метода Лаврентьева — Ишлинского позволяет объяснить причины экспериментально наблюдаемых различий в характере пропускания света оптическими ячейками на переднем и заднем фронте воздействующего на жидкий кристалл магнитного поля большой величины в виде импульса прямоугольной формы значительной длительности.

1. При некоторой критической величине ($H_* \neq 0$) напряженности однородного статического магнитного поля \mathbf{H} возможна потеря устойчивости однородной ориентации векторного поля директора \mathbf{n} ($\mathbf{n} \perp \mathbf{H}$) нематического жидкого кристалла (НЖК)

в оптической ячейке, в которой фиксировано расстояние L между ее параллельными плоскими стеклянными подложками. Впервые такая идеализированная теоретическая схема статического эксперимента была выдвинута в работе [1], где в рамках континуальной теории упругости НЖК [2] максимально упрощено рассмотрение перехода Фредерикса и обращено внимание на аналогию с классической проблемой механики — выпучиванием тонкого эйлерова стержня.

Известно [3], что приложение к ячейке достаточно большого по величине и длительного во времени управляющего импульсного сигнала прямоугольной формы (в виде электрического или магнитного поля) приводит к существенному различию в характере пропускания света ячейкой на стадиях включения и выключения сигнала (динамический гистерезис). Это явление не имеет надлежащего объяснения.

Цель данной работы — показать, что указанное явление может быть понято в результате анализа динамических форм потери устойчивости упругих систем [4].

2. Декартову систему координат $Oxyz$ выбираем так, что граница раздела мезофазы и контактирующих с ней поверхностей подложек оптической ячейки лежит в плоскостях $z = 0$ и $z = L$, по отношению к которым векторы \mathbf{N} и \mathbf{n} всюду компланарны.

В схеме Цохера [1] фиксированные граничные условия

$$(2.1) \quad \mathbf{n}(x, y, 0) = \mathbf{n}(x, y, L) = (1, 0, 0)$$

определяют исходную (однородную) объемную ориентацию директора $\mathbf{n}(x, y, z) = (1, 0, 0)$, $z \in (0, L)$. В статическом магнитном поле $\mathbf{H} = (0, H, 0)$ она не искажается, пока

$$H < H_*; H_* = (\pi/L) (K_2/\chi_a)^{1/2}$$

Здесь K_2 — константа Франка упругости кручения, χ_a — анизотропия магнитной восприимчивости единицы объема мезофазы.

При $H \geq H_*$ возможны деформации НЖК типа чистого кручения директора $\mathbf{n}(x, y, z) = [\cos \varphi(z), \sin \varphi(z), 0]$. В среднем слое мезофазы ($z = L/2$) физически обусловлено максимальное отклонение ориентации директора от исходной. Поэтому при учете (2.1) имеем

$$(2.2) \quad \varphi(z) = \sum_{m=1}^{\infty} a_{2m-1} \sin \left[(2m-1) \pi \frac{z}{L} \right], \quad a_{2m} = 0$$

Амплитуды a_{2m-1} имеют здесь одинаковый знак, а их величина зависит от напряженности приложенного магнитного поля [1].

Появление современного оптического (коноскопического) метода регистрации деформаций сделало сравнительно простым нахождение экспериментальных значений константы упругости K_2 и твист-вязкости γ_1 [5]. Прохождение сквозь оптическую ячейку расходящегося пучка монохроматического линейно поляризованного света в виде конуса с осью Oz может приводить [5, 6] к образованию интерференционной оптической картины на экране за ячейкой вследствие явления двулучепреломления в оптически одноосном НЖК, который характеризуется двумя значениями показателя преломления света $n_{e,o} > 1$ и их разностью $\Delta n \sim 0,2$. Получаемое изображение связано с изменением фазовой задержки $\Delta\Phi$ в разных направлениях волновых векторов \mathbf{k} этого конуса света в ячейке [5]

$$(2.3) \quad \Delta\Phi = \text{const} \cdot \left[\left(\frac{\Delta n}{n_o + n_e} \right) (k_x^2 + k_y^2) - \right. \\ \left. - \{ (k_x^2 - k_y^2) \langle \cos 2\varphi(z) \rangle + 2k_x k_y \langle \sin 2\varphi(z) \rangle \} \right]$$

Здесь угловые скобки означают усреднение по $z \in [0, L]$.

Так как $\Delta n/(n_o + n_e) \ll 1$, то в отсутствие деформаций ($\varphi = 0$) линиям равной фазы на экране соответствуют четыре семейства более или менее одинаковых гипербол. Возникновение малых деформаций, описываемых выражением (2.2), приводит в основном к повороту этой картины вокруг оси Oz на угол [6]

$$\delta = \frac{1}{2} \text{arctg} \frac{\langle \sin 2\varphi(z) \rangle}{\langle \cos 2\varphi(z) \rangle}$$

В условиях физического эксперимента неизбежны малые отклонения от идеальной схемы Цохера. Например, появление малой составляющей h магнитного поля $\mathbf{H} = (h, H, 0)$ приводит к размытию перехода Фредерикса — деформации НЖК обнаруживаются при любом ненулевом значении $H < H_*$ (это напоминает эффект влияния

поперечной нагрузки на поведение тонкого эйлера стержня, который выпучивается еще до достижения продольной нагрузкой критического значения). Эту погрешность удобно характеризовать величиной угла $\gamma = \arcsin (h / |H|)$. В оптических экспериментах можно добиться выполнения условия $\gamma \ll 1$, если конструктивно предусмотрена возможность плавного поворота ячейки в своей плоскости в любом направлении [7].

В реальной оптической ячейке даже в отсутствие магнитного поля ожидаются возмущения в ориентации векторного поля директора. Одни из них имеют локальный характер, довольно малы по величине (например, обусловленные естественными термическими флуктуациями) и на первом этапе рассмотрения могут не учитываться. Но существует неизбежное глобальное возмущение в виде некоторого начального малого кручения директора (это напоминает небольшое начальное искривление эйлера стержня), возникающее вследствие погрешности в процессе механической сборки оптической ячейки. Ошибка в установке одной подложки относительно другой на некоторый неизвестный малый угол ψ обуславливает необходимость замены идеальных граничных условий (2.1) новыми

$$\mathbf{n}(x, y, 0) = \left[\cos\left(-\frac{\psi}{2}\right), \sin\left(-\frac{\psi}{2}\right), 0 \right], \quad \mathbf{n}(x, y, L) = \\ = \left[\cos\left(\frac{\psi}{2}\right), \sin\left(\frac{\psi}{2}\right), 0 \right]$$

В результате [6] в объеме НЖК возникает малое кручение директора

$$\mathbf{n}(x, y, z) = [\cos \vartheta(z), \sin \vartheta(z), 0]; \quad \vartheta(z) = \frac{\psi}{L} \left(z - \frac{L}{2} \right)$$

Это возмущение может приводить к существенному отличию динамической переориентации НЖК по сравнению с квазистатической и способствовать возникновению динамического гистерезиса.

3. Пусть импульсное магнитное поле \mathbf{H} , величина которого в несколько раз превышает H_* ($|\mathbf{H}| = \mu H_*$), воздействует на НЖК в течение столь длительного времени, что все предшествовавшие переходные процессы давно закончились, а директор в среднем слое ячейки ($z = L/2$) отклонен на значительный угол $\varphi \lesssim \pi/2$. В этом случае при обсуждении процессов релаксации деформаций (после мгновенного выключения поля \mathbf{H}) допустимо не обращать внимания на малые перекосы в ориентациях, которые определяются погрешностями в виде углов $\gamma \ll 1$ и $\psi \ll 1$ в экспериментальной установке (в точных экспериментах их принято оценивать в диапазоне от нескольких градусов до их долей [8]).

В динамической теории НЖК Озеена [2] движение директора после полного выключения в момент времени $t = 0$ магнитного поля \mathbf{H} находится из уравнения механических моментов, которое в проекции на ось Oz имеет вид

$$(3.1) \quad \rho d_0^2 \frac{\partial^2 \varphi}{\partial t^2} + \gamma_1 \frac{\partial \varphi}{\partial t} - K_2 \frac{\partial^2 \varphi}{\partial z^2} = 0$$

Здесь ρ — плотность НЖК, d_0^2 — квадрат радиуса инерции векторного поля директора в единице объема мезофазы. Надежных экспериментальных данных о величине d_0 нет. Предлагается [9] рассматривать ее как молекулярную характеристику и ввиду малости последней пренебрегать при расчете времени релаксации деформаций первым членом этого уравнения.

Опыт показывает [5], что по причине очень большой величины вязкости γ_1 в оптической ячейке после выключения магнитного поля имеет место не осцилляционный, а лимитационный процесс установления равновесных состояний директора — наблюдаемая интерференционная картина (в виде гипербол) плавно изменяет угол поворота $\delta(t)$ от некоторого начального значения $\delta(0) \neq 0$ до конечного $\delta(\infty) = 0$. Поэтому [10, 11] справедливо считать $d_0 \approx 0$. В этом случае наиболее медленно затухающая во времени часть решения исходного уравнения моментов практически совпадает с точным решением укороченного уравнения. В результате при начальных условиях (2.2) выполняются следующие приближенные соотношения для спектральных составляющих $\{a_n(t)\}$ ($n \in N$) искажений:

$$a_{2m}(t) = 0, \quad a_{2m-1}(t) = a_{2m-1}(0) \exp\left[-\frac{(2m-1)^2 t}{\eta}\right], \quad \eta = \frac{\gamma_1}{\chi_a H_*^2}$$

Но совершенно иным может быть положение дел в случае включения сильного магнитного поля \mathbf{H} .

Известно [4], что в упругих системах при импульсном нагружении принципиально важен учет малых, но весьма существенных физических факторов, которые в значительной степени определяют характер развития процессов при выходе систем из состояния равновесия. Поэтому при рассмотрении движения директора после мгновенного включения ($t = 0$) сильного магнитного поля \mathbf{H} ($|\mathbf{H}| = \mu H_*$, $\mu \gg 1$) следует учитывать глобальные погрешности в экспериментальной установке, характеризующие малыми углами ψ и γ . При $t > 0$ директор подвергается вынужденному переориентирующему влиянию со стороны механического крутящего момента, который в классическом приближении [1, 2] равен величине

$$\Gamma = \chi_a (\mathbf{n} \cdot \mathbf{H}) [\mathbf{n} \times \mathbf{H}]$$

Директор в процессе развития искажений имеет составляющие

$$n_x = \cos [\vartheta(z) + \varphi(z, t)], \quad n_y = \sin [\vartheta(z) + \varphi(z, t)], \quad n_z = 0$$

Здесь предполагается

$$(3.2) \quad \varphi(z, t) = \sum_{n=1}^{\infty} a_n(t) \sin \frac{n\pi z}{L}$$

так как приходится учитывать все типы возможных движений, отвечающих граничным условиям — жесткому закреплению ориентации директора на подложках в плоскостях $z = 0$ и $z = L$ при начальных условиях $a_n|_0 = 0$, $da_n/dt|_0 = 0$.

После мгновенного включения магнитного поля динамическое уравнение в проекции на ось Oz имеет вид равенства левой части (3.1) величине Γ_z , причем с точностью до $O(\gamma)$

$$\Gamma_z = \chi_a \mu^2 H_*^2 \{1/2 \sin 2[\vartheta(z) + \varphi(z, t)] + \gamma \cos 2[\vartheta(z) + \varphi(z, t)]\}$$

Ограничиваясь рассмотрением малых промежутков времени после момента включения магнитного поля, в начальной фазе движения директора можно пренебречь нелинейностью уравнения моментов. Тогда после простых преобразований получается следующее дифференциальное уравнение, моделирующее начальную фазу движений:

$$(3.3) \quad \iota \frac{\partial^2 \varphi}{\partial t^2} + \eta \frac{\partial \varphi}{\partial t} - \left(\frac{L}{\pi}\right)^2 \frac{\partial^2 \varphi}{\partial z^2} - \mu^2 \varphi = \mu^2 s(z)$$

$$(\iota = \rho d_0^2 / (\chi_a H_*^2), \quad s(z) = \gamma + \vartheta(z))$$

Подстановка (3.2) в (3.3) приводит к уравнениям

$$(3.4) \quad \iota \frac{d^2 a_n}{dt^2} + \eta \frac{da_n}{dt} + (n^2 - \mu^2) a_n = \mu^2 s_n$$

в которых

$$(3.5) \quad s_n = \frac{2}{L} \int_0^L s(z) \sin \frac{n\pi z}{L} dz = \frac{4}{n\pi} \times \begin{cases} \gamma, & n = 2m - 1 \\ (-\psi/2), & n = 2m \end{cases}$$

При выполнении условия $n < \mu$ можно ожидать появления неограниченно нарастающих решений уравнения (3.4)

$$(3.6) \quad a_n(t) = \frac{\mu^2 s_n}{\Delta_n} \left[\frac{\exp(\lambda_n^+ t) - 1}{\lambda_n^+} - \frac{\exp(\lambda_n^- t) - 1}{\lambda_n^-} \right]$$

$$\Delta_n = [\eta^2 + 4\iota(\mu^2 - n^2)]^{1/2}$$

так как показатели экспонент $\lambda_n^\pm = \pm (\Delta_n \mp \eta)/(2\iota)$ в одном случае положительны ($\lambda_n^+ > 0$), в другом — отрицательны ($\lambda_n^- < 0$) и интереса не представляют.

Все остальные составляющие спектра $\{a_n(t)\}$ с номерами $n > \mu$ не дают нарастающих решений и поэтому ниже не рассматриваются. Если не учитывать самой начальной стадии развития процессов, по современным оценкам не превышающей нескольких микросекунд, то справедлива замена точного решения (3.6) следующими приближенными соотношениями:

$$(3.7) \quad a_n(t) = \frac{\mu^2 s_n}{\mu^2 - n^2} \left[\exp \frac{t}{\tau_n} - 1 \right], \quad \tau_n = \frac{\eta}{\mu^2 - n^2}$$

Пусть выполняется условие $\gamma \ll \psi$ (в результате тщательной оптической юстировки системы в магнитном поле [7]). Тогда в (3.5) можно положить $\gamma = 0$, $\psi \neq 0$. В этом случае может иметь место интересное физическое явление — динамическая инверсия спектра развивающихся искажений по сравнению с квазистатическим слу-

чаем, Динамический спектр (3.7) будет содержать неограниченно нарастающие во времени составляющие только с четными номерами $a_{2m}(t)$, тогда как $a_{2m-1}(t) = 0$. Поэтому при $t > 0$ в соотношении (2.3) $\langle \sin 2[\vartheta(z) + \varphi(z, t)] \rangle = 0$, но будет происходить монотонное убывание величины $\langle \cos 2[\vartheta(z) + \varphi(z, t)] \rangle$. В результате этого вместо поворота оптической картины на экране будет наблюдаться быстрое увеличение расстояния между соседними гиперболами, потому что соседние гиперболы в одном квадранте отвечают условию изменения фазовой задержки на величину $\Delta\Phi = 2\pi$.

Предельное решение физической задачи при $t \rightarrow \infty$ должно описываться нормальным спектральным составом искажений (2.2), как и в случае квазистатического возрастания магнитного поля до величины μH_* , т. е. при $t \gg \tau_2$ на экране снова должны появиться повернутые на большой угол δ (μH_*) семейства гипербол.

ЛИТЕРАТУРА

1. Zocher H. The effect of a magnetic field on the nematic state.—Trans. Faraday Soc., 1933, v. 29, No. 9, p. 931—949.
2. Oseen C. W. The theory of liquid crystals.— Trans. Faraday Soc., 1933, v. 29, No. 9, p. 883—899.
3. Блинов Л. М. Электро- и магнитооптика жидких кристаллов. М.: Наука, 1978. 384 с.
4. Лаверентьев М. А., Ишлинский А. Ю. Динамические формы потери устойчивости упругих систем.— Докл. АН СССР, 1949, т. 64, № 6, с. 779—782.
5. Cladis P. E. New method for measuring the twist elastic constant K_{22}/χ_a and the shear viscosity γ_1/χ_a for nematics.— Phys. Rev. Lett., 1972, v. 28, No. 25, p. 1629—1631.
6. Жен П. де. Физика жидких кристаллов. М.: Мир, 1977. 400 с.
7. Васильев Ю. В., Курицына Е. Ф. Однонаправленные и двунаправленные скачки конфигурационных состояний нематических жидких кристаллов.— Ж. техн. физики, 1984, т. 54, № 1, с. 189—191.
8. Жё В. де. Физические свойства жидкокристаллических веществ. М.: Мир, 1982. 152 с.
9. Аэро Э. Л., Булыгин А. Н. Линейная механика жидкокристаллических сред.— Физ. твердого тела, 1971, т. 13, № 6, с. 1701—1714.
10. Brochard F., Pieranski P., Guyon E. Dynamics of the orientation of a nematic — liquid — crystal film in a variable magnetic field.— Phys. Rev. Lett., 1972, v. 28, No. 26, p. 1681—1683.
11. Pieranski P., Brochard F., Guyon E. Static and dynamic behavior of a nematic liquid crystal in a magnetic field. Pt II: Dynamics.— J. phys., 1973, v. 34, No. 1, p. 35—48.

Москва

Поступила в редакцию
31.V.1984

УДК 539.3

НЕЛИНЕЙНЫЕ ЗАДАЧИ СОПРЯЖЕНИЯ СОСТАВНЫХ ПРОСТРАНСТВЕННЫХ ТЕЛ, ТОНКИХ ОБОЛОЧЕК И ВАРИАЦИОННЫЕ МЕТОДЫ ИХ РЕШЕНИЯ

Паймушин В. Н.

Рассматривается контактная постановка геометрически нелинейных задач сопряжения составных пространственных тел, а также тонких составных оболочек, соединяемых между собой встык (жестко или нежестко, например шарнирно). В соответствии с этой постановкой составное тело (оболочка) расчленяется на отдельные элементы, на общей границе раздела вводятся в рассмотрение соответствующие реакции взаимодействия и для каждого элемента формулируется соответствующая краевая задача. При этом искусственное увеличение числа неизвестных задачи приводит к соответствующему увеличению и числа уравнений за счет замены статических условий сопряжения элементов удвоенным числом статических граничных условий на общей границе раздела. В процессе решения задачи указанные реакции взаимодействия определяются из кинематических условий сопряжения элементов.