

Санкт-Петербургский государственный университет

Жаворонков Юрий Александрович
Выпускная квалификационная работа

Гидродинамика сверхтекучего фазового перехода

Уровень образования: магистратура
Направление *011200 «Физика»*

Научный руководитель:
доктор ф.-м. наук,
профессор СПбГУ
Налимов Михаил Юрьевич

Рецензент:
кандидат ф.-м. наук,
ведущий научный сотрудник
Санкт-Петербургского отделения
Математического Института им. В.А.Стеклова РАН
Деркачев Сергей Эдуардович

Санкт-Петербург
2019

Содержание

1	Введение	2
2	Традиционное описание	3
3	Учёт сжимаемости и построение стохастических уравнений	6
4	Размерный анализ	13
5	Приложение	16
6	Заключение	17
	Список литературы	18

1 Введение

Настоящая работа посвящена изучению явления Бозе-конденсации, явлению возникающему в окрестности точки фазового перехода. Описание систем в окрестности точки фазового перехода является важной физической задачей, которая активно изучается как теоретиками, так и экспериментаторами. В этой работе мы изучаем динамическое поведение такой системы.

На протяжении долгого времени описание таких систем в рамках критической динамики проводилось на основе одной из двух моделей: модели F или модели E [5]. В этих моделях система стохастических уравнений строится из феноменологических соображений и обязана удовлетворять определенным условиям.

Построение стохастических уравнений критической динамики базируется на известной статической (равновесной) модели критического поведения. Такая модель строится из феноменологических соображений и в общем представляет из себя определенный t -локальный функционал:

$$S_{st} = U(x; \varphi(x)),$$

где $x \equiv (t, \vec{x})$, $\varphi(x)$ — поле (система полей), $U(x; \varphi)$ — заданный функционал.

В соответствии с классической монографией [1], система стохастических уравнений для описания критических равновесных флуктуаций должна иметь вид

$$\partial_t \varphi_a = (\alpha_{ab} + \beta_{ab}) \frac{\delta S_{st}}{\delta \varphi_b} + \eta_a,$$

где η_a — случайная внешняя сила. Для η_a предполагается гауссово распределение с нулевым средним $\langle \eta_a = 0$ (белый шум). В стандартной постановке задачи также принято считать, что поле (система полей) φ обращается в нуль при $t \rightarrow -\infty$, и при $|x| \rightarrow \infty$. На коэффициенты Онзагера $\alpha_{a,b}$ и коэффициенты межмодовой связи $\beta_{a,b}$ накладываются следующие условия:

$$\alpha_{ab} = \alpha_{ba}^T, \quad \beta_{ab} = -\beta_{ba}^T, \quad \frac{\delta \beta_{ab}(\vec{x}; \varphi)}{\delta \varphi_a(\vec{x})} = 0$$

символ транспонирования T относится также к операциям типа ∂ .

Явление Бозе-конденсации, как известно, наблюдается вблизи нулевой температуры, то есть в окрестности λ -точки фазового перехода. На сегодняшний день в большинстве работ, относящихся к данной тематике, используются модели, подразумевающие, что исследуемое вещество представляет собой газ щелочного металла, а не жидкий гелий, как это было ранее. Поэтому видится очевидной необходимость учёта сжимаемости в таких системах.

В первой части работы была предпринята попытка построения модели, способной описывать динамику квантовой жидкости на основе стохастических уравнений типа Ланжевена, приводящих на больших временах к равновесному распределению в рамках критической гидродинамики. Данная модель представляет из себя известную модель Fh критической динамики, в которой была учтена несжимаемость жидкости [2]. Таким образом была построена устойчивая модель критической динамики с необходимыми нам свойствами.

Во второй же части был произведен размерный анализ полученной модели. В результате анализа удалось установить, что учёт сжимаемости приводит нас к тому, что используемая нами модель F по сути сводится к известной и наиболее простой (из моделей критической динамики) — модели A.

2 Традиционное описание

Традиционное описание критической динамики производится с помощью уравнений Ланжевена, приводящих при больших временах к равновесному распределению Гиббса. Равновесное распределение имеет вид $f \sim e^{S_{st}}$. S_{st} — стационарное действие, вид которого зависит от природы изучаемого явления.

В данном разделе предлагается взглянуть на некоторые модели стохастической динамики, которые использовались для описания критической динамики перехода от нормальной к сверхтекучей жидкости в He_4 . Так же, как и большинство других моделей стохастической динамики, они оказываются применимы и для описания магнетиков. Отметим, что правомерность использования моделей как для описания магнетиков, так и для описания жидкого гелия вблизи точка фазового перехода была доказана в ранних работах.

Итак, сравним модели A, F, E, Fh.

Рассмотрение стоит начать с простейшей модели критической динамики – A модели. Приведем вид её статического и динамического действия:

$$S_{st} = -(\partial\psi)^2 - g_1\psi^2/2 - g_2\psi^4/24,$$

здесь ψ -поле параметра порядка, а g_1, g_2 -константы связи.

Динамическое действие (MSR):

$$S = g_2\psi'^2 + \psi'(-\partial_t\psi + g_2(\partial^2\psi - g_1\psi - g_2\psi^3/6))$$

В качестве статического действия для модели F стохастической динамики принимается:

$$S_{st} = -\partial\psi^+\partial\psi - \frac{g_1}{6}(\psi^+\psi)^2 + g_2m\psi^+\psi - \frac{1}{2}m^2 + mh, \quad (1)$$

где поля ψ, ψ^+ — комплексный параметр порядка (средние бозонных операторов поля $\widehat{\psi}, \widehat{\psi}^+$), m — линейная комбинация внутренней энергии и плотности, эффективно описывающая флуктуации температуры, h -внешнее поле, которое в работе полагается отсутствующим ($h=0$).

Уравнения Ланжевена для такой модели известны [1]:

$$\partial_t\psi = \lambda(1+ib)[\partial^2\psi - \frac{g_1(\psi^+\psi)\psi}{3} + g_2m\psi] + i\lambda g_3\psi[g_2\psi^+\psi - m + h] + \eta_{\psi^+}, \quad (2)$$

$$\partial_t m = -\lambda u \partial^2[g_2\psi^+\psi - m + h] + i\lambda g_3[\psi^+\partial^2\psi - \psi\partial^2\psi^+] + \eta_m, \quad (3)$$

$$\partial_t\psi^+ = \lambda(1-ib)[\partial^2\psi^+ - \frac{g_1(\psi^+\psi)\psi^+}{3} + g_2m\psi^+] - i\lambda g_3\psi^+[g_2\psi^+\psi - m + h] + \eta_{\psi}. \quad (4)$$

Стоит отметить, что модель E по своей сути является частным случаем F-модели при $g_2 = 0$. Выделять отдельно её мы не будем.

Для учёта гидродинамики в модель F необходимо добавить максвелловский член $v^2/2$. Сначала приведем модель, в которой жидкость полагалась несжимаемой F_h -модель ($\partial_i v_i = 0$). Эта модель была подробно изучена в работе [2]. В таком случае S_{st} имеет вид:

$$S_{st} = -\partial\psi^+\partial\psi - \frac{g_1}{6}(\psi^+\psi)^2 + g_2m\psi^+\psi - \frac{1}{2}m^2 - \frac{1}{2}v^2 + mh, \quad (5)$$

где v — добавленное поле скорости.

Аналогично со случаем модели F без гидродинамических мод пишется уравнения Ланжевена, соответствующие данному действию:

$$\partial_t \psi + \partial_i (v_i \psi) = \lambda(1 + ib) \left[\partial^2 \psi - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi}{3} + g_2 m \psi \right] + i \lambda g_3 \psi [g_2 \psi^+ \psi - m + h] + \eta_{\psi^+}, \quad (6)$$

$$\partial_t m + \partial_i (v_i m) = -\lambda u \partial^2 [g_2 \psi^+ \psi - m + h] + i \lambda g_3 [\psi^+ \partial^2 \psi - \psi \partial^2 \psi^+] + \eta_m, \quad (7)$$

$$\partial_t \psi^+ + \partial_i (v_i \psi^+) = \lambda(1 - ib) \left[\partial^2 \psi^+ - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi^+}{3} + g_2 m \psi^+ \right] - i \lambda g_3 \psi^+ [g_2 \psi^+ \psi - m + h] + \eta_{\psi^+}, \quad (8)$$

$$\begin{aligned} \partial_t v = \nu \partial^2 v - \partial_i (v_i v) - \psi^+ \partial \left[\partial^2 \psi - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi}{3} + g_2 m \psi \right] \\ - \psi \partial \left[\partial^2 \psi^+ - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi^+}{3} + g_2 m \psi^+ \right] - m \partial [g_2 \psi^+ \psi - m + h] + \eta_v. \end{aligned} \quad (9)$$

Здесь и далее ∂ — дифференцирование по пространственной компоненте, ∂^2 — оператор Лапласа.

В уравнениях (6)–(9) возникают члены вида $\partial(v \varphi_a)$, где φ_a — поля m, ψ, ψ^+, v . Отметим, что $\partial(v \varphi_a) = v \partial(\varphi_a)$ ввиду равенства нулю ∂v , следующего из того, что жидкость является несжимаемой.

Заметим, что уравнение (9) по своей структуре является уравнением Навье-Стокса с добавочными членами, необходимыми для существования статического предела в модели Fh.

Известно, что для того, чтобы система уравнений (6)–(9) при больших временах приводила к равновесному распределению $f \sim e^{S_{st}}$, где S_{st} взято из (5), необходимо выполнение уравнения Фоккера-Планка [1]:

$$\partial_t F = -\frac{\delta}{\delta \varphi_a} \left((\alpha_{a,b} + \beta_{a,b}) \frac{\delta S_{st}}{\delta \varphi_b} - \alpha_{a,b} \frac{\delta}{\delta \varphi_b} \right) F, \quad (10)$$

где F — функция распределения одновременных флуктуаций, $\alpha_{a,b}$ — коэффициенты Онзагера, $\beta_{a,b}$ — коэффициенты межмодовой связи соответствующей пары полей, а φ_a, φ_b — одно из полей m, v, ψ, ψ^+ . Само уравнение (10) возникает из уравнений движения. С учётом того, что для F также должно выполняться $F \sim e^{S_{st}}$, уравнение (10) принимает вид:

$$\frac{\delta}{\delta \varphi_a} \left((\alpha_{a,b} + \beta_{a,b}) \frac{\delta S_{st}}{\delta \varphi_b} - \alpha_{a,b} \frac{\delta}{\delta \varphi_b} \right) e^{S_{st}} = 0, \quad (11)$$

Уравнение Фоккера-Планка указывает нам на то, что уравнения Ланжевена являются связанными между собой, что приводит нас к необходимости внесения изменений в одно уравнение при изменении другого.

Из уравнения (11) явно следуют достаточные условия, налагаемые на коэффициенты Онзагера и коэффициенты межмодовой связи:

$$\beta_{ab} = -\beta_{ba}^T, \quad (12)$$

$$\frac{\delta \beta_{ab}(\vec{x}; \varphi)}{\delta \varphi_a(\vec{x})} = 0, \quad (13)$$

$$\alpha_{ab} = \alpha_{ba}^T. \quad (14)$$

Символ транспонирования « T » относится к операциям типа ∂ в коэффициентах α_{ab} и β_{ab} , то есть в целом $\alpha = \alpha^T$, $\beta = -\beta^T$.

Нетрудно заметить, что общий вид уравнения Ланжевена в задачах стохастической динамики имеет вид:

$$\partial_t \varphi_a = (\alpha_{ab} + \beta_{ab}) \frac{\delta S_{st}}{\delta \varphi_b} + \eta_a. \quad (15)$$

Для дальнейших выкладок будет удобно показать справедливость уравнения (11) для этой модели [2]. Итак, покажем как будет записываться уравнение (11) в таком случае:

$$\begin{aligned} & \frac{\delta}{\delta \psi} \left[-v_i \partial_i \psi + \lambda(1+ib)[\partial^2 \psi - \frac{g_1(\psi^+ \psi)\psi}{3} + g_2 m \psi] + i\lambda g_3 \psi [g_2 \psi^+ \psi - m + h] - \lambda \frac{\delta}{\delta \psi^+} \right] e^{S_{st}} \\ & + \frac{\delta}{\delta \psi^+} \left[-v_i \partial_i \psi^+ + \lambda(1-ib)[\partial^2 \psi^+ - \frac{g_1(\psi^+ \psi)\psi^+}{3} + g_2 m \psi^+] - i\lambda g_3 \psi^+ [g_2 \psi^+ \psi - m + h] - \lambda \frac{\delta}{\delta \psi} \right] e^{S_{st}} \\ & + \frac{\delta}{\delta m} \left[-\partial_i(v_i m) - \lambda u \partial^2 [g_2 \psi^+ \psi - m + h] + i\lambda g_3 [\psi^+ \partial^2 \psi - \psi \partial^2 \psi^+] + \lambda u \partial^2 \frac{\delta}{\delta m} \right] e^{S_{st}} \\ & + \frac{\delta}{\delta v} \left[\nu \partial^2 v - \partial_i(v_i v) - \psi^+ \partial [\partial^2 \psi - \frac{g_1(\psi^+ \psi)\psi}{3} + g_2 m \psi] - \psi \partial [\partial^2 \psi^+ - \frac{g_1(\psi^+ \psi)\psi^+}{3} + g_2 m \psi^+] \right. \\ & \quad \left. - m \partial [g_2 \psi^+ \psi - m + h] - \nu \partial^2 \frac{\delta}{\delta v} \right] e^{S_{st}} = 0 \end{aligned} \quad (16)$$

Удобно записать матрицу коэффициентов Онзагера и матрицу коэффициентов межмодовой связи [4]:

$$\alpha_{ab} = \begin{pmatrix} 0 & \lambda & 0 & 0 \\ \lambda & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -\lambda u \partial^2 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -\nu \partial^2 \end{pmatrix},$$

$$\beta_{ab} = \begin{pmatrix} 0 & i\lambda b & i\lambda g_3 \psi & \psi \partial \\ -i\lambda b & 0 & -i\lambda g_3 \psi^+ & \psi^+ \partial \\ -i\lambda g_3 \psi & i\lambda g_3 \psi^+ & 0 & m \partial \\ -\psi \partial & -\psi^+ \partial & -m \partial & 0 \end{pmatrix}.$$

Из уравнения (16) и полученных матриц можно сделать следующие заключения:

1) Члены с множителями β уравнения Фоккера-Планка действительно сокращаются согласно (12).

2) Члены с множителями α , в свою очередь, как видно из уравнения Фоккера-Планка (16), сокращаются с $\delta/\delta \varphi_b$ из (11).

Отдельных комментариев заслуживает тот факт, что в β -матрице равным нулю оказался член β_{vv} . Это объясняется тем, что этот член сокращается сам с собой в уравнении (16), что нетрудно продемонстрировать:

$$-\frac{\delta}{\delta v} [\partial_i(v_i v)] e^{S_{st}} = -\frac{\delta}{\delta v} [v \partial_i(v_i) + v_i \partial_i(v)] e^{S_{st}} = -\frac{\delta}{\delta v} [v_i \partial_i(v)] e^{S_{st}},$$

Здесь было учтено, что $\partial_i v_i = 0$. Теперь, подействовав вариационной производной на выражения, и учтя, что $e^{S_{st}}$ сокращается всюду в уравнении Фоккера-Планка как множитель, стоящий при каждом из членов, получим:

$$\begin{aligned} -\frac{\delta}{\delta v}[v_i \partial_i(v)]e^{S_{st}} &\Rightarrow -[v_i \partial_i] - [v_i \partial_i(v)]v = [\partial_i(v_i)] - [v_i \partial_i(\frac{v^2}{2})] \\ &= -[\partial_i(v_i \frac{v^2}{2})] + [(\frac{v^2}{2})\partial_i(v_i)] = 0. \end{aligned}$$

Окончательный результат был получен путём взятия каждого из интегралов по частям. Член $[(\frac{v^2}{2})\partial_i(v_i)]$ оказался равным нулю как интеграл от полной производной при учёте соглашения $v(\infty) = v(-\infty) = 0$.

3 Учёт сжимаемости и построение стохастических уравнений

Для того чтобы определить, каким образом должны измениться уравнения движения, обратимся к стандартному виду уравнения Навье-Стокса [3]:

$$\rho[\partial_t \vec{v} + (\vec{v}\nabla)\vec{v}] = -\text{grad}P + \gamma\Delta\vec{v} + (\zeta + \frac{\gamma}{3})\text{grad div}(\vec{v}), \quad (17)$$

где γ — сдвиговая вязкость, ζ — объёмная вязкость, P — давление, ρ — плотность.

Рассмотрение случая несжимаемой жидкости приводит к необходимости учёта дополнительных членов в уравнении (9).

По аналогии с уравнением Навье-Стокса в уравнении (9) будут присутствовать член с давлением и член с объёмной вязкостью. Их отсутствие ранее объясняется равенством нулю $\text{div}v$, следующим из поперечности поля скорости. Таким образом, в уравнение (9) в случае сжимаемой жидкости необходимо добавить отсутствовавшие в случае несжимаемой жидкости члены вида:

$$1) \quad \frac{1}{\rho}(\zeta + \frac{\gamma}{3})\text{grad div}(\vec{v}), \quad (18)$$

$$2) \quad \frac{1}{\rho}\text{grad}P. \quad (19)$$

Также необходимо учесть и то, что члены вида $\varphi_a \partial_i v_i$ более не являются нулевыми. Это приводит нас к необходимости делать выбор в пользу вида записи в качестве конвективного члена $\partial(v\varphi_a)$ или члена соответствующего переносу поля $v\partial(\varphi_a)$ в уравнениях движения нашей модели. Выбор формы записи будет определяться наличием закона сохранения на то или иное поле.

Рассмотрим как в таком случае будет меняться система уравнений по сравнению с моделью F, в которой поле скорости считается поперечным. Поясним, каким образом осуществлялся выбор вида системы уравнений, а также покажем, что так записанная система обладает стационарным пределом, то есть для неё выполняется уравнение (11).

Сперва стоит пояснить, почему использование модели F с учётом поперечности поля скорости не годится для описания гидродинамики сжимаемой жидкости.

Во-первых, как было указано выше, сама система уравнений (6)–(9) более не является точно определённой ввиду того, что равенство $\partial(v\varphi_a) = v\partial(\varphi_a)$ теперь не выполняется, а следовательно, возникает необходимость в выборе того или иного вида записи этих членов. Этот выбор не является произвольным, из-за того что для одних полей справедливо наличие закона сохранения, а для других — нет. А потому выбор из двух вариантов наиболее простого и удобного невозможен.

Во-вторых, уравнение на поле скорости v в нашем случае необходимо дополнить членами, которые справедливы для уравнения Навье-Стокса, описывающего сжимаемую жидкость. Добавление новых членов в одно из уравнений приведёт к изменению других, связанных с данным, уравнений.

Как будет показано далее, учёт сжимаемости главным образом влияет на вид записи уравнения на поле v .

Итак, начнём с того, что определим, для каких из полей следует писать закон сохранения.

Для полей ψ, ψ^+ как для полей параметра порядка закона сохранения нет, а потому форма записи соответствующих членов выбирается в виде $v_i \partial_i \varphi'$, где φ' поле ψ или ψ^+ .

Поле m есть поле, отвечающее за плотность и внутреннюю энергию. Для него, очевидно, наличие закона сохранения является физически обоснованным. В таком случае необходимо соответствующий член из уравнения на m записывать в виде $\partial_i(mv_i)$.

В уравнении на поле v необходимо использовать член вида $v_i \partial_i v$, так как соответствующая форма записи используется в уравнении Навье-Стокса (17).

Таким образом, по сравнению с моделью [2] мы получили следующие изменения рассматриваемых членов:

$$\begin{aligned}\partial_i(v_i \psi) &\rightarrow v_i \partial_i(\psi), \\ \partial_i(v_i \psi^+) &\rightarrow v_i \partial_i(\psi^+), \\ \partial_i(v_i v) &\rightarrow v_i \partial_i(v).\end{aligned}$$

Для того чтобы написать уравнение на поле скорости v , нужно определиться с тем, как член со второй вязкостью и член с градиентом давления из уравнения (17) будут выглядеть в рамках нашей модели.

В качестве члена, представленного в уравнении (18), будем использовать $\xi \partial_j \partial_i v_i$, здесь $\xi = \frac{1}{\rho}(\zeta + \frac{\gamma}{3})$. В свою очередь, член (19) требуется преобразовать таким образом, чтобы он мог быть представлен через используемые в модели поля. Для этого достаточно воспользоваться формулой, связывающей плотность с давлением. Приведем её:

$$c^2 = \left(\frac{\partial P}{\partial \rho} \right)_s,$$

где c — скорость звука. В таком случае (19) можно записать в виде:

$$\frac{c^2}{\rho} \partial_i \rho.$$

Однако известно, что в данной науке оказывается удобно члены в уравнениях Ланжевена представлять в виде $\delta S_{st} / \delta \varphi_a$ с некоторым множителем (даже записывая их иначе такой вид впоследствии будет получен в результате ренормировки), а потому окончательно добавка в уравнение на поле v будет выглядеть:

$$\frac{c^2}{\rho} \partial_i \frac{\delta S_{st}}{\delta m},$$

где

$$\frac{\delta S_{st}}{\delta m} = g_2 \psi^+ \psi - m + h.$$

Выбор $\delta S_{st} / \delta m$ также обусловлен наличием в нём поля m , отвечающего в том числе и за плотность.

Итак, покажем уравнения, полученные на данном этапе:

$$\partial_t \psi + v_i \partial_i(\psi) = \lambda(1 + ib) \left[\partial^2 \psi - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi}{3} + g_2 m \psi \right] + i \lambda g_3 \psi [g_2 \psi^+ \psi - m + h] + \eta_{\psi^+}, \quad (20)$$

$$\partial_t m + \partial_i(v_i m) = -\lambda u \partial^2 [g_2 \psi^+ \psi - m + h] + i\lambda g_3 [\psi^+ \partial^2 \psi - \psi \partial^2 \psi^+] + \eta_m, \quad (21)$$

$$\partial_t \psi^+ + v_i \partial_i(\psi^+) = \lambda(1 - ib) [\partial^2 \psi^+ - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi^+}{3} + g_2 m \psi^+] - i\lambda g_3 \psi^+ [g_2 \psi^+ \psi - m + h] + \eta_\psi, \quad (22)$$

$$\partial_t v = \nu \partial^2 v + \xi \partial \partial_i v_i - v_i \partial_i(v) - \psi^+ \partial [\partial^2 \psi - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi}{3} + g_2 m \psi] \quad (23)$$

$$-\frac{c^2}{\rho} \partial(g_2 \psi^+ \psi - m + h) - \psi \partial [\partial^2 \psi^+ - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi^+}{3} + g_2 m \psi^+] - m \partial [g_2 \psi^+ \psi - m + h] + \eta_v.$$

Однако, как нетрудно видеть, такая система не является системой уравнений Ланжевена с известным статическим пределом. В частности, $v_i \partial_i(v)$, а также $\frac{c^2}{\rho} \partial_i(g_2 \psi^+ \psi - m + h)$ из (23), нарушают выполнение соотношения (11). Также учёт сжимаемости привёл к появлению ещё одного препятствия к получению системы, приводящей к стационарности. Члены уравнения Фоккера-Планка, порождённые $-\psi \partial [\partial^2 \psi^+ - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi^+}{3} + g_2 m \psi^+]$ из (23) и $v_i \partial_i(\psi)$ из (20), более не сокращают друг друга. Покажем это, воспользовавшись уже известным подходом:

$$\begin{aligned} & -\frac{\delta}{\delta v_i} \left[\psi \partial [\partial^2 \psi^+ - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi^+}{3} + g_2 m \psi^+] \right] e^{S_{st}} - \frac{\delta}{\delta \psi} [v_i \partial_i(\psi)] e^{S_{st}} \\ &= - \left[\psi \partial [\partial^2 \psi^+ - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi^+}{3} + g_2 m \psi^+] \right] \frac{\delta S_{st}}{\delta v_i} e^{S_{st}} - [v_i \partial_i(\psi)] \frac{\delta S_{st}}{\delta \psi} e^{S_{st}} \\ &= -\psi \partial_i \left[\frac{\delta S_{st}}{\delta \psi} \right] \frac{\delta S_{st}}{\delta v_i} e^{S_{st}} - \partial_i(\psi) \frac{\delta S_{st}}{\delta \psi} \frac{\delta S_{st}}{\delta v_i} e^{S_{st}} \\ &= - \left[\psi \partial [\partial^2 \psi^+ - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi^+}{3} + g_2 m \psi^+] \right] v_i e^{S_{st}} - [v_i \partial_i(\psi)] \left[\partial^2 \psi^+ - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi^+}{3} + g_2 m \psi^+ \right] e^{S_{st}} \end{aligned}$$

Здесь были подставлены $\partial S_{st}/\partial \psi$ и $\partial S_{st}/\partial v_i$. Очевидно, это равенство выполнялось в случае несжимаемой жидкости, теперь же, ввиду того, что $\partial_i v_i \neq 0$, члены не сокращаются. Для решения данной проблемы было предложено изменить коэффициент межмодовой связи в уравнении на поле v :

$$-\psi \partial \rightarrow -\partial(\psi).$$

Как нетрудно заметить такая замена позволить сократить соответствующие члены в уравнении Фоккера-Планка. Применение аналогичных рассуждений справедливо и для членов $v_i \partial_i(\psi^+)$ из (22) и $-\psi^+ \partial [\partial^2 \psi - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi}{3} + g_2 m \psi]$ из (23), поскольку эта пара членов отличается от предыдущей лишь комплексным сопряжением.

Все остальные члены системы уравнений Ланжевена не претерпели изменений, а значит, для них всё ещё справедливыми оказываются выкладки из модели [2]. Можно записать вклад члена $v_i \partial_i(v)$ в уравнение Фоккера-Планка:

$$-\frac{\delta}{\delta v_i} [v_j \partial_j(v_i)] e^{S_{st}} = \delta_{ij} \partial_j(v_i) e^{S_{st}} - \partial_j(v_j) e^{S_{st}} + [v_j \partial_j(v_i)] \frac{\delta S_{st}}{\delta v_i} e^{S_{st}}$$

здесь второе слагаемое было получено путем взятия интеграла по частям. Заметим, что первое и второе слагаемые обнуляются как интегралы от полной производной. Таким образом, следует отдельно рассмотреть третье слагаемое. Для этого учтём, что $\delta S_{st}/\delta v_i = -v_i$:

$$\frac{\delta}{\delta v_i} [v_j \partial_j(v_i)] e^{S_{st}} = -[v_j \partial_j(v_i)] v_i e^{S_{st}} \neq 0. \quad (24)$$

В случае со вторым членом достаточно внести необходимую поправку в уравнение на поле m . Эту поправку можно представить в виде:

$$\frac{c^2}{\rho} \partial_i(v_i).$$

Однако, если учесть тот факт, что ρ не является величиной постоянной, а должно зависеть от поля m , которое, как упоминалось ранее, есть поле, ответственное, в частности, за флуктуации плотности, выясняется, что и такая замена не помогает добиться желаемого результата. Покажем это, выписав соответствующие члены из уравнения Фоккера-Планка:

$$\frac{\delta}{\delta v} \left[\frac{c^2}{\rho} \partial_i(g_2 \psi^+ \psi - m + h) \right] e^{S_{st}} + \frac{\delta}{\delta m} \left[\frac{c^2}{\rho} \partial_i(v_i) \right] e^{S_{st}} \neq 0. \quad (25)$$

Связь ρ с m можно представить в виде:

$$\rho = \rho_\lambda + \left(\frac{\partial \rho}{\partial m} \right) m,$$

где $\partial \rho / \partial m$ некоторая постоянная величина, которая может быть приравнена единице путём растяжения полей, а ρ_λ — некоторая постоянная плотность исследуемого флюида вблизи λ -точки.

Итак, мы приходим к выводу, что данная модель всё ещё нуждается в доопределении. Последующие изменения должны быть направлены на устранение упомянутых проблем модели и уже несут искусственный характер.

Для этого было предложено, в первую очередь, внести изменения в вид стационарного действия. Максвелловский член $v^2/2$ из уравнения (5) необходимо заменить на $\rho v^2/2$. Такая необходимость вызвана тем, что плотность вещества в модели со сжимаемой жидкостью перестаёт быть величиной постоянной, а значит, невозможно добиться равенства её единице путём растяжения, как было сделано в модели [2].

Таким образом, статическое действие нашей модели приобретает вид:

$$S_{st} = -\partial \psi^+ \partial \psi - \frac{g_1}{6} (\psi^+ \psi)^2 + g_2 m \psi^+ \psi - \frac{1}{2} m^2 - \rho \frac{v^2}{2} + mh, \quad (26)$$

Такое изменение моментально приводит к новому виду всей системы уравнений:

$$\partial_t \psi + \rho v_i \partial_i(\psi) = \lambda(1 + ib) \left[\partial^2 \psi - \frac{g_1(\psi^+ \psi)\psi}{3} + g_2 m \psi \right] + i\lambda g_3 \psi \left[g_2 \psi^+ \psi - m + h - \frac{v^2}{2} \right] + \eta_{\psi^+}, \quad (27)$$

$$\partial_t m + \partial_i[\rho v_i m] = -\lambda u \partial^2 \left[g_2 \psi^+ \psi - m + h - \frac{v^2}{2} \right] + i\lambda g_3 [\psi^+ \partial^2 \psi - \psi \partial^2 \psi^+] + \frac{c^2}{\rho} \partial_i(v_i) + \eta_m, \quad (28)$$

$$\partial_t \psi^+ + \rho v_i \partial_i(\psi^+) = \lambda(1 - ib) \left[\partial^2 \psi^+ - \frac{g_1(\psi^+ \psi)\psi^+}{3} + g_2 m \psi^+ \right] - i\lambda g_3 \psi^+ \left[g_2 \psi^+ \psi - m + h - \frac{v^2}{2} \right] + \eta_{\psi^+}, \quad (29)$$

$$\begin{aligned} \partial_t v = & \nu \partial^2[\rho v] + \xi \partial \partial_i v_i - \rho v_i \partial_i[v] - \partial(\psi^+) \left[\partial^2 \psi - \frac{g_1(\psi^+ \psi)\psi}{3} + g_2 m \psi \right] \\ & - \frac{c^2}{\rho} \partial(g_2 \psi^+ \psi - m + h - \frac{v^2}{2}) - \partial(\psi) \left[\partial^2 \psi^+ - \frac{g_1(\psi^+ \psi)\psi^+}{3} + g_2 m \psi^+ \right] - \rho \partial \left[g_2 \psi^+ \psi - m + h - \frac{v^2}{2} \right] + \eta_v. \end{aligned} \quad (30)$$

Как можно заметить, во всех уравнениях системы, как и в S_{st} , появляются члены вида ρv_i , поэтому будет удобно ввести новое поле:

$$p_i \equiv \rho v_i. \quad (31)$$

Введённое поле импульса p_i заменит в нашей системе поле скорости v_i . Такая замена приводит к появлению нового уравнения движения.

При построении уравнения на поле v , мы отталкивались от вида уравнения Навье-Стокса (17), теперь посмотрим, как изменится (17) при замене $p = \rho v$:

$$\partial_t p = -\nabla_i(pv_i) - \text{grad}P + \gamma\Delta\vec{v} + \left(\zeta + \frac{\gamma}{3}\right)\text{graddiv}(\vec{v}). \quad (32)$$

Стационарное действие модели при замене (31):

$$S_{st} = -\partial\psi^+\partial\psi - \frac{g_1}{6}(\psi^+\psi)^2 + g_2m\psi^+\psi - \frac{1}{2}m^2 - \frac{1}{2}\frac{p^2}{\rho} + mh, \quad (33)$$

Приведём систему уравнений с учётом (31) и (32):

$$\partial_t\psi + v_i\partial_i(\psi) = \lambda(1+ib)\left[\partial^2\psi - \frac{g_1(\psi^+\psi)\psi}{3} + g_2m\psi\right] \quad (34)$$

$$+i\lambda g_3\psi\left[g_2\psi^+\psi - m + h - \frac{1}{2}v^2\right] + \eta_{\psi^+},$$

$$\partial_t\psi^+ + v_i\partial_i(\psi^+) = \lambda(1-ib)\left[\partial^2\psi^+ - \frac{g_1(\psi^+\psi)\psi^+}{3} + g_2m\psi^+\right] \quad (35)$$

$$-i\lambda g_3\psi^+\left[g_2\psi^+\psi - m + h - \frac{1}{2}v^2\right] + \eta_{\psi},$$

$$\partial_t m + \partial_i(p_i) = -\lambda u\partial^2\left[g_2\psi^+\psi - m + h - \frac{1}{2}v^2\right] \quad (36)$$

$$+i\lambda g_3\left[\psi^+\partial^2\psi - \psi\partial^2\psi^+\right] - c^2\partial_i(v_i) + \eta_m,$$

$$\partial_t p_i = \gamma\partial^2 v_i + \left(\zeta + \frac{\gamma}{3}\right)\partial_j\partial_i v_j - \partial_j(p_i v_j) - \partial_i(\psi^+)\left[\partial^2\psi - \frac{g_1(\psi^+\psi)\psi}{3} + g_2m\psi\right] \quad (37)$$

$$-\partial_i(\psi)\left[\partial^2\psi^+ - \frac{g_1(\psi^+\psi)\psi^+}{3} + g_2m\psi^+\right] - c^2\partial_i\left[g_2\psi^+\psi - m + h - \frac{v^2}{2}\right]$$

$$-\rho\partial_i\left[g_2\psi^+\psi - m + h - \frac{v^2}{2}\right] + \eta_p.$$

Для нас оказалось удобным, что $\delta S_{st}/\delta p = -v$, это заметно упростило запись уравнений Ланжевена. Более того, переход к полю импульса позволил нам избавиться от проблемы, возникшей в (28), поскольку $c^2\partial_i[g_2\psi^+\psi - m + h + \frac{v^2}{2}]$ из (37) не содержит в качестве множителя $1/\rho$, а значит, подобрать компенсирующий его в уравнении Фоккера-Планка член из уравнения на поле m становится нетрудно, и в нашем случае он равен $c^2\partial_i(v_i)$.

Обратим внимание на уравнение (36). В отличие от (28), где имелся член $\partial_i[v_i\rho m]$ теперь в (36) мы пишем $\partial_i[p_i] \equiv \partial_i[\rho v_i]$. Такое изменение оказалось возможным благодаря тому что, мы фактически перешли от уравнение на m к уравнению на ρ , воспользовавшись тем, как связаны эти величины, а также формой уравнения (28), позволяющей провести такую замену без изменения структуры уравнения.

В результате многочисленных преобразований, в уравнении на поле p у нас появились члены, требующие дополнительного анализа на предмет их влияния на существование стационарного предела. Это члены:

$$c^2 \partial_i [g_2 \psi^+ \psi - m + h - \frac{v^2}{2}], \quad (38)$$

$$(\zeta + \frac{\gamma}{3}) \partial_i (\partial_j v_j), \quad (39)$$

$$\partial_j (p_i v_j). \quad (40)$$

С влиянием (38) мы разобрались в одном из предыдущих шагов, введя новый член в уравнение на поле m .

Члены (39), (40) стоит обсудить подробнее. Член (39) совместно с $\gamma \partial^2 v_i$ можно представить в виде $\alpha (\delta S_{st} / \delta p)$, следовательно, он не влияет на существование стационарного предела.

Член (40) в уравнении Фоккера-Планка частично сокращается благодаря $\partial_i (p_i)$ из (36). Покажем это:

$$\begin{aligned} -\frac{\delta}{\delta m} [\partial_i (p_i)] e^{S_{st}} - \frac{\delta}{\delta p_i} [\partial_j (p_i v_j)] e^{S_{st}} &= [\partial_i (p_i)] \frac{\delta S_{st}}{\delta m} e^{S_{st}} - [\partial_j (p_i v_j)] \frac{\delta S_{st}}{\delta p_i} e^{S_{st}} \\ &= -[\partial_i (p_i)] [g_2 \psi^+ \psi - m + h - \frac{v^2}{2}] e^{S_{st}} - [\partial_j (p_i v_j)] v_i e^{S_{st}} = -[\partial_i (p_i)] [g_2 \psi^+ \psi - m + h] e^{S_{st}}. \end{aligned} \quad (41)$$

То, что остаётся, должно сокращаться с единственным нерассмотренным членом уравнения (37):

$$-\rho \partial_i [g_2 \psi^+ \psi - m + h - \frac{v^2}{2}], \quad (42)$$

который в уравнении Фоккера-Планка образует слагаемое

$$-\frac{\delta}{\delta p_i} \left[\rho \partial_i [g_2 \psi^+ \psi - m + h - \frac{v^2}{2}] \right] e^{S_{st}}. \quad (43)$$

Очевидно, что для того, чтобы (41) было равно (43), необходимо внести изменение в член (42) из уравнения на поле p . Вместо (42) нам следует писать:

$$-\rho \partial_i [g_2 \psi^+ \psi - m + h]. \quad (44)$$

Тогда (43) переписывается в виде:

$$-\frac{\delta}{\delta p_i} \left[\rho \partial_i [g_2 \psi^+ \psi - m + h] \right] e^{S_{st}}. \quad (45)$$

Теперь, проинтегрировав (45) по частям, мы получаем то же выражение, что и (46), только с обратным знаком, что и доказывает наличие стационарного предела нашей модели.

Приведём окончательный вид уравнений Ланжевена и S_{st} :

$$S_{st} = -\partial \psi^+ \partial \psi - \frac{g_1}{6} (\psi^+ \psi)^2 + g_2 m \psi^+ \psi - \frac{1}{2} m^2 - \frac{1}{2} \frac{p^2}{\rho} + mh, \quad (46)$$

$$\partial_t \psi + v_i \partial_i(\psi) = \lambda(1 + ib) \left[\partial^2 \psi - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi}{3} + g_2 m \psi \right] \quad (47)$$

$$+ i \lambda g_3 \psi \left[g_2 \psi^+ \psi - m + h - \frac{1}{2} v^2 \right] + \eta_{\psi^+},$$

$$\partial_t \psi^+ + v_i \partial_i(\psi^+) = \lambda(1 - ib) \left[\partial^2 \psi^+ - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi^+}{3} + g_2 m \psi^+ \right] \quad (48)$$

$$- i \lambda g_3 \psi^+ \left[g_2 \psi^+ \psi - m + h - \frac{1}{2} v^2 \right] + \eta_{\psi},$$

$$\partial_t m + \partial_i(p_i) = -\lambda u \partial^2 \left[g_2 \psi^+ \psi - m + h - \frac{1}{2} v^2 \right] \quad (49)$$

$$+ i \lambda g_3 \left[\psi^+ \partial^2 \psi - \psi \partial^2 \psi^+ \right] - c^2 \partial_i(v_i) + \eta_m,$$

$$\partial_t p_i = \gamma \partial^2 v_i + \left(\zeta + \frac{\gamma}{3} \right) \partial_j \partial_i v_j - \partial_j(p_i v_j) - \partial_i(\psi^+) \left[\partial^2 \psi - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi}{3} + g_2 m \psi \right] \quad (50)$$

$$- \partial_i(\psi) \left[\partial^2 \psi^+ - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi^+}{3} + g_2 m \psi^+ \right] - c^2 \partial_i \left[g_2 \psi^+ \psi - m + h - \frac{v^2}{2} \right]$$

$$- \rho \partial_i \left[g_2 \psi^+ \psi - m + h \right] + \eta_p,$$

где γ — переобозначенная во избежание совпадения со случайной силой η_{φ_a} первая вязкость из уравнения Навье-Стокса.

Как можно заметить, учёт сжимаемости жидкости усложняет вид уравнений Ланжевена по сравнению с моделью, в которой жидкость полагалась несжимаемой.

Приведем формулу:

$$S_{dyn} = \frac{\varphi'_a D_{\varphi_a} \varphi'_a}{2} - \varphi'_a \left(\partial_t \varphi_a + (\alpha_{a,b} + \beta_{a,b}) \frac{\delta S_{st}}{\delta \varphi_b} \right). \quad (51)$$

С её помощью можно записать динамическое действие нашей модели.

Для случайных сил η_{φ_a} корреляторы представимы в виде:

$$D_{\varphi_a} = \langle \eta_{\varphi_a} \eta_{\varphi_a} \rangle = 2\alpha_{a,a} \delta(t - t') \quad (52)$$

По (51) стандартным образом несложно построить MSR динамическое действие теории:

$$\begin{aligned} S_{dyn} = & 2\lambda(\psi^+)'\psi' - \lambda u m' \partial^2 m' + p' D_p p' - \psi' \left(-v_i \partial_i(\psi) + \lambda(1 + ib) \left[\partial^2 \psi - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi}{3} + g_2 m \psi \right] \right. \\ & \left. + i \lambda g_3 \psi \left[g_2 \psi^+ \psi - m + h - \frac{1}{2} v^2 \right] \right) - \psi^+ \left(-v_i \partial_i(\psi^+) + \lambda(1 - ib) \left[\partial^2 \psi^+ - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi^+}{3} + g_2 m \psi^+ \right] \right. \\ & \left. - i \lambda g_3 \psi^+ \left[g_2 \psi^+ \psi - m + h - \frac{1}{2} v^2 \right] \right) - m' \left(-\partial_i(p_i) - \lambda u \partial^2 \left[g_2 \psi^+ \psi - m + h - \frac{1}{2} v^2 \right] \right. \\ & \left. + i \lambda g_3 \left[\psi^+ \partial^2 \psi - \psi \partial^2 \psi^+ \right] - c^2 \partial_i(v_i) \right) - p' \left(\gamma \partial^2 v_i + \left(\zeta + \frac{\gamma}{3} \right) \partial_j \partial_i v_j - \partial_j(p_i v_j) - \partial_i(\psi^+) \left[\partial^2 \psi - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi}{3} + g_2 m \psi \right] \right. \\ & \left. - \partial_i(\psi) \left[\partial^2 \psi^+ - \frac{g_1(\psi^+ \psi) \psi^+}{3} + g_2 m \psi^+ \right] - c^2 \partial_i \left[g_2 \psi^+ \psi - m + h - \frac{v^2}{2} \right] - \rho \partial_i \left[g_2 \psi^+ \psi - m + h \right] \right) \end{aligned} \quad (53)$$

MSR действие удобно представить для дальнейшего анализа в следующем виде, где был вновь выполнен переход к полю скорости v , выражения конкретных коэффициентов a_i, b_j ($i = 1, 2, \dots, 25$ $j = 1, 2, 3$) через физические параметры приведены в таблице ниже.

$$\begin{aligned}
S_{dyn} = & b_1(\psi^+)' \psi' + b_2 m' \partial^2 m' + b_3 \partial_i v'_j \partial_i v'_j + b_4 \partial_j v'_j \partial_i v'_i + a_1 \psi^{+'} \partial^2 \psi + a_2 \psi' \partial^2 \psi^+ \\
& + a_3 m' \partial_i (v_i) + a_4 m' \partial^2 m + a_5 v' \partial^2 v_i + a_6 v' \partial_i \partial_j v_j + a_7 v' \partial_i m + \psi^{+'} \partial_t \psi + \psi' \partial_t \psi^+ \\
& + m' \partial_t m + v' \partial_t v - \psi^{+'} \left(-v_i \partial_i (\psi) + a_8 \psi^+ \psi \psi + a_9 m \psi + a_{10} \psi v^2 \right) \\
& - \psi' \left(-v_i \partial_i (\psi^+) + a_{11} \psi^+ \psi \psi^+ + a_{12} m \psi^+ + a_{13} \psi^+ v^2 \right) \\
& - m' \left(-m \partial_i (v_i) + a_{14} \partial^2 (\psi^+ \psi) + a_{15} \partial^2 v^2 + a_{16} \psi^+ \partial^2 \psi + a_{17} \psi \partial^2 \psi^+ \right) \\
& - v'_i \left(-\partial_j (v_i v_j) + a_{18} \partial_i (\psi^+) \partial^2 \psi + a_{19} \partial_i (\psi^+) \psi^+ \psi \psi + a_{20} \partial_i (\psi^+) m \psi \right. \\
& \left. + a_{21} \partial_i (\psi) \partial^2 \psi^+ + a_{22} \partial_i (\psi) \psi^+ \psi \psi^+ + a_{23} \partial_i (\psi) m \psi^+ + a_{24} \partial_i (\psi^+ \psi) + a_{25} \partial_i (v^2) \right).
\end{aligned} \tag{54}$$

В таблице ниже приведена расшифровка скомбинированных параметров модели. Введение такой замены оправдывается значительным сокращением записи уравнений модели.

b_1	-2λ	a_5	$-\frac{\gamma}{\rho_0}$	a_{12}	$-\lambda(1-ib)g_2 - i\lambda g_3 g_2$	a_{19}	$-\frac{g_1}{3\rho_0}$
b_2	λu	a_6	$-\frac{\zeta}{\rho_0} - \frac{\gamma}{3\rho_0}$	a_{13}	$-\frac{i\lambda g_3}{2}$	a_{20}	$\frac{g_2}{\rho_0}$
b_3	$-g_4 \frac{\gamma}{\rho_0}$	a_7	$-\frac{c^2}{\rho_0}$	a_{14}	$-\lambda u g_2$	a_{21}	$-\frac{1}{\rho_0}$
b_4	$-g_4 \left(\frac{\gamma}{3\rho_0} + \frac{\zeta}{\rho_0} \right)$	a_8	$i\lambda g_3 g_2 - \lambda(1+ib)\frac{g_1}{3}$	a_{15}	$\frac{-\lambda u}{2}$	a_{22}	$-\frac{g_1}{3\rho_0}$
a_1	$-\lambda(1+ib)$	a_9	$\lambda(1+ib)g_2 - i\lambda g_3 g_2$	a_{16}	$i\lambda g_3$	a_{23}	$\frac{g_2}{\rho_0}$
a_2	$\lambda(ib-1)$	a_{10}	$-\frac{i\lambda g_3}{2}$	a_{17}	$-i\lambda g_3$	a_{24}	$-g_2 \left(\frac{c^2}{\rho_0} + 1 \right)$
a_3	$\rho_0 + c^2$	a_{11}	$-i\lambda g_3 g_2 - \lambda(1-ib)\frac{g_1}{3}$	a_{18}	$-\frac{1}{\rho_0}$	a_{25}	$-\frac{c^2}{2\rho_0}$
a_4	$-\lambda u$						

Таблица 1: Соответствие коэффициентов a_i, b_j параметрам модели.

4 Размерный анализ

В данном разделе мы займемся изучением размерностей полей и параметров модели. Все расчеты выполнялись стандартным для критической динамики области. Стоит отдельно отметить, что интересующая нас область - инфракрасная область (ИК). Интерес именно к этой области характерен, как для задачи статистической физики.

Как и положено произвольному действию MSR модели (54) обладает одновременно и пространственной и временной масштабной инвариантностью [1], поэтому для всех полей и параметров можно ввести независимые пространственную d^p и временную d^w канонические размерности. Данные размерности приведены в Таблицах 2,3,4. Традиционно полагается $d_x^p = d_t^w = -1$, $d_t^p = d_x^w = 0$.

Действие (54) диктует дисперсионное соотношение в форму $i\omega \sim k^2$. Поэтому полная каноническая размерность d_F определяется формулой $d_F = 2d_F^w + d_F^p$ [1]. Именно эти размерности определяют ИК существенность или несущественность отдельных членов действия (54), и они также приведены в Таблицах 2,3,4.

F	ψ, ψ^+	$\psi', \psi^{+'}$	m, m'	v	v'	b_1	b_2	b_3, b_4
d_F^p	$\frac{d}{2} - 1$	$\frac{d}{2} + 1$	$\frac{d}{2}$	-1	$d + 1$	-2	-2	-8
d_F^ω	0	0	0	1	-1	1	1	3
d_F	$\frac{d}{2} - 1$	$\frac{d}{2} + 1$	$\frac{d}{2}$	1	$d - 1$	0	0	-2

Таблица 2: Канонические размерности полей и параметров модели

F	a_1, a_2, a_4, a_5, a_6	a_8, a_{11}	$a_9, a_{12}, a_{14}, a_{16}, a_{17}$	a_{10}, a_{13}	a_3	a_{15}
d_F^p	-2	$2 - d$	$-\frac{d}{2}$	2	$\frac{d}{2}$	$-\frac{d}{2}$
d_F^ω	1	1	1	-1	0	1
d_F	0	$4 - d$	$2 - \frac{d}{2}$	0	$\frac{d}{2}$	$-2 - \frac{d}{2}$

Таблица 3: Канонические размерности полей и параметров модели. Продолжение 1

F	a_{18}, a_{21}	a_{19}, a_{22}	a_{20}, a_{23}	a_{24}	a_7	a_{25}
d_F^p	$-2 - d$	$2 - 2d$	$-\frac{3d}{2}$	$-d$	$-\frac{d}{2} - 2$	0
d_F^ω	2	2	2	2	2	0
d_F	$2 - d$	$6 - 2d$	$4 - \frac{3d}{2}$	$4 - d$	$2 - \frac{d}{2}$	0

Таблица 4: Канонические размерности полей и параметров модели. Продолжение 2

В соответствие с приведенной таблицей размерностей наиболее ИК существенным параметром теории является a_3 . Если бы этот параметр являлся пертурбативным зарядом, для построения ИК эффективной теории следовало бы в динамическом действии просто отбросить все прочие, менее существенные члены взаимодействия. Однако, в данном случае a_3 является коэффициентом при квадратичном по полям члене действия $m' \partial_i(v_i)$, поэтому его влияние на диаграммы теории возмущений неочевидно. Аналогичная ситуация имеет место в Н модели критической динамики фазового перехода жидкость – пар, и в соответствии [1] требует специального анализа.

Для подробного изучения вкладов, входящих в MSR-действие, нам понадобятся пропагаторы теории. Квадратичная часть действия (54) определяет пропагаторы полей в достаточно громоздкой форме, поэтому мы привели полученные выражения в Приложении. Поскольку коэффициенты при квадратичных членах свободной части динамического MSR действия имеют разные канонические размерности, неудивительно, что пропагаторы содержат вклады в разной степени существенные в ИК области. В полном соответствии с приведенным выше размерным анализом в пропагаторах полей $m, m', v_{\parallel}, v'_{\parallel}$ главными оказываются члены с коэффициентом a_3 . Отбрасывая в пропагаторах, представленных в приложении, ИК несущественные вклады, получим данные пропагаторы ИК эффективной теории

$$\begin{aligned}
G_{v_{\parallel}m} &= \left(\frac{-1}{(a_3 a_7)^2 k^4} \right) \left((i\omega - a_4 k^2) i b_3 k^2 a_3 k_i - a_7 i k_i b_2 k^2 (i\omega + (a_6 + a_5) k^2) \right) \\
G_{v_{\parallel}v_{\parallel}} &= \left(\frac{1}{(a_3 a_7)^2 k^4} \right) \left(b_3 k^2 (i\omega + a_4 k^2) (i\omega - a_4 k^2) + (a_8)^2 b_2 k^4 \right) P_{\parallel} \\
G_{mm} &= \frac{-b_2 k^2 (i\omega + (a_6 + a_5) k^2)}{(i\omega - a_4 k^2) (a_3 a_7 k^2)} \\
&+ \left(\frac{a_3 i k_i}{a_3 a_7 k^2} \right) \left(\frac{(i\omega - a_4 k^2) i b_3 k^{\varepsilon-\delta} a_3 k_i - a_7 i k_i b_2 k^2 (i\omega + (a_6 + a_5) k^2)}{(a_3 a_7 k^2) (i\omega - a_4 k^2)} \right) \\
G_{v'_{\parallel}m} &= \frac{i k_i}{a_7 k^2} & G_{v'_{\parallel}v_{\parallel}} &= \frac{-i\omega + a_4 k^2}{a_3 a_7 k^2} P_{\parallel} \\
G_{m'v_{\parallel}} &= \frac{i k_i}{a_3 k^2} & G_{m'm} &= \frac{-i\omega - (a_6 + a_5) k^2}{a_3 a_7 k^2} \\
G_{v'_{\perp}v_{\perp}} &= \frac{P_{\perp}}{i\omega + a_5 k^2} & G_{v_{\perp}v_{\perp}} &= \frac{b_4 k^2}{\omega^2 + a_5^2 k^4} P_{\perp}
\end{aligned} \tag{55}$$

Здесь P_{\perp} и P_{\parallel} представляют из себя поперечный и продольный проекторы, причем $P_{\perp} \partial^2 = \partial_i \partial_j$ и $P_{\perp} + P_{\parallel} = 1$

Особый интерес вызывают не столько пропагатора, сколько диаграммы, которые можно образовать с их использованием. Попробуем рассмотреть, какие диаграммы могут быть образованы с использованием этих пропагаторов. Для этого рассмотрим все возможные спаривания посредством пропагаторов полей $m, m', v_{\parallel}, v'_{\parallel}$ и определим канонические размерности полученных конструкций. Нетрудно увидеть, что существует большое число спариваний.

Однако, процесс можно упростить, если вспомнить, что нам известны размерности всех параметров и полей S_{dyn} . Запишем формулу:

$$d[\varphi_a] + d[\varphi_b] - d[G_{\varphi_a \varphi_b}] - D - 2 + d[a_j] + d[a_i] = d[a_{ij}],$$

здесь φ_a, φ_b — одно из полей $m, m', v_{\parallel}, v'_{\parallel}$, D — размерность пространства, a_i, a_j — параметры при спаривающихся вершинах, $a_{i,j}$ — параметр образовавшейся конструкции. Проанализировав все возможные спаривания, получили, что ИК существенные конструкции можно образовать посредством только одного пропагатора:

$$G_{v'_{\parallel}m} = \frac{i k_i}{a_7 k^2}$$

Посредством этого пропагатора образуются конструкции строго определенного вида, вид которых говорит нам о том что в действии (54) из размерных соображений должны выжить лишь члены, имеющие отношение к A -модели.

В выражениях (55) мы оставили лишь главные, однородные с учетом используемого дисперсионного уравнения члены в числителях и знаменателях пропагаторов. Тем не менее из приведенных соотношений видно, что наличие коэффициента a_3 с положительной канонической размерностью в квадратичной части действия привело к тому, что в числителях пропагаторов $G_{v_{\parallel}m}, G_{v_{\parallel}v_{\parallel}}, G_{mm}$ встречается маргинальная (с нулевой канонической размерностью) комбинация параметров $b_3 a_3$, включающая в себя ИК несущественный по формальному размерному параметру коэффициент b_3 .

Однако, более важно, что все пропагаторы (55), кроме $G_{v'_{\parallel}m}, G_{v'_{\perp}v_{\perp}}$, содержат ИК существенный коэффициент a_3 в знаменателе (а $G_{v_{\perp}v_{\perp}}$ — ИК несущественный параметр b_3 в числителе). Это делает ИК несущественным вклад всех диаграмм со вставками этих пропагаторов. Здесь важно отметить, что в соответствии с результатами Таблиц 2,3,4 в теории (54) нет зарядов при вершинах с положительной канонической размерностью.

В первую очередь нас интересует критическая динамика основных полей ψ , ψ^+ . Все пропагаторы, содержащие поля m' , оказались ИК несущественными, поэтому вершины с полем m' не дают вклада в ведущие члены ИК асимптотик функций Грина основных полей. Поэтому, обращая матрицу оставшихся маргинальных пропагаторов $G_{\psi'\psi^+}$, $G_{\psi\psi^+}$, $G_{\psi\psi^+}$, $G_{v'_\parallel m}$, $G_{v'_\perp v_\perp}$, и отбрасывая все ИК несущественные вершины действия (54) мы можем написать ИК эффективный производящий функционал функций Грина основных полей в виде

$$G_{eff} = \int D\psi^+ D\psi D\psi'^+ D\psi' Dm Dm' D\mathbf{v} D\mathbf{v}' \delta(m') e^{-S'_{dyn} + A\psi^+ + A^+\psi + A'\psi'^+ + A'^+\psi'}, \quad (56)$$

где различные A введены в качестве источников полей, $\delta(\dots)$ – функциональная δ -функция, а действие имеет вид

$$\begin{aligned} S'_{dyn} = & b_1(\psi^+)' \psi' + a_1 \psi'^+ \partial^2 \psi + a_2 \psi' \partial^2 \psi^+ + a_5 v'_\perp \partial^2 v_\perp + a_7 v' \partial_i m \\ & + \psi'^+ \partial_t \psi + \psi' \partial_t \psi^+ + v'_\perp \partial_t v_\perp - \psi'^+ \left(-v_i \partial_i(\psi) + a_8 \psi^+ \psi \psi + a_9 m \psi + a_{10} \psi v^2 \right) \\ & - \psi' \left(-v_i \partial_i(\psi^+) + a_{11} \psi^+ \psi \psi^+ + a_{12} m \psi^+ + a_{13} \psi^+ v^2 \right) \\ & - m' \left(-m \partial_i(v_i) + a_{14} \partial^2(\psi^+ \psi) + a_{16} \psi^+ \partial^2 \psi + a_{17} \psi \partial^2 \psi^+ \right) \\ & - v' \left(-\partial_j(v_i v_j) + a_{24} \partial_i(\psi^+ \psi) + a_{25} \partial_i(v^2) \right). \end{aligned} \quad (57)$$

Поля v'_\perp , v'_\parallel в (57) играют роль множителей Лагранжа, интегрирование по ним в (56) может быть выполнено явно и приводит к появлению новых функциональных δ -функций

$$\delta(\partial_i \mathbf{v}_\perp + P_\perp((\nabla \mathbf{v}) \mathbf{v})) - \nu \partial^2 \mathbf{v}_\perp, \quad \delta(a_7 \nabla m - P_\parallel((\nabla \mathbf{v}) \mathbf{v})) + a_{24} \nabla(\psi^+ \psi) + a_{25} \nabla(v^2)$$

Диктуемая первой δ -функцией связь представляет собой просто уравнение Навье-Стокса. В рассматриваемой задаче описания равновесных флуктуаций она очевидно разрешается единственным тривиальным способом $\mathbf{v} = 0$. Тогда вторая связь приводит к соотношению $m = -a_{24}(\psi^+ \psi)/a_7$. Снимая в (56) интегрирование по полям m , \mathbf{v} и m' с помощью функциональных δ -функций, получим окончательное ИК эффективное динамическое MSR действие для описания критической динамики основных полей:

$$\begin{aligned} S_{dyn,eff} = & b_1(\psi^+)' \psi' + a_1 \psi'^+ \partial^2 \psi + a_2 \psi' \partial^2 \psi^+ \\ & + \psi'^+ \partial_t \psi + \psi' \partial_t \psi^+ - \psi'^+ \left(+ a_8 \psi^+ \psi \psi - a_9 a_{24}(\psi^+ \psi)/a_7 \psi \right) \\ & - \psi' \left(a_{11} \psi^+ \psi \psi^+ - a_{12} a_{24}(\psi^+ \psi)/a_7 \psi^+ \right) \end{aligned} \quad (58)$$

Полученное действие, соответствует, показанному ещё в первом разделе. Оно отвечает модели А критической динамики. По своей сути (58) отличается от действия для модели А лишь учётом комплексности поля параметра порядка а также растяжением полей и параметров модели.

5 Приложение

Полный набор пропагаторов модели.
(Учитывается условие $G_{\varphi_a \varphi_b} = G_{\varphi_b \varphi_a}^*$)

$$G_{v_\parallel m} = \left(\frac{-1}{a_3 a_7 k^2 + (i\omega - a_4 k^2)(i\omega - (a_6 + a_5)k^2)} \right)$$

$$\begin{aligned}
G_{mm} &= \frac{\left(\frac{(i\omega - a_4 k^2) i b_3 k^{\varepsilon-\delta} a_3 k_i - a_7 i k_i b_2 k^2 (i\omega + (a_6 + a_5) k^2)}{-\omega^2 + i\omega a_4 k^2 + i\omega (a_6 + a_5) k^2 + a_4 (a_6 + a_5) k^4 + a_3 a_7 k^2} \right)}{(i\omega - a_4 k^2) (-\omega^2 + i\omega a_4 k^2 + i\omega (a_6 + a_5) k^2 + a_4 (a_6 + a_5) k^4 + a_3 a_7 k^2)} + \\
&\quad \frac{-b_2 k^2 (i\omega + (a_6 + a_5) k^2)}{(i\omega - a_4 k^2) (-\omega^2 + i\omega a_4 k^2 + i\omega (a_6 + a_5) k^2 + a_4 (a_6 + a_5) k^4 + a_3 a_7 k^2)} + \\
&\quad \left(\frac{a_3 i k_i}{a_3 a_7 k^2 + (i\omega - a_4 k^2) (i\omega - (a_6 + a_5) k^2)} \right) \\
&\quad \left(\frac{(i\omega - a_4 k^2) i b_3 k^{\varepsilon-\delta} a_3 k_i - a_7 i k_i b_2 k^2 (i\omega + (a_6 + a_5) k^2)}{(-\omega^2 + i\omega a_4 k^2 + i\omega (a_6 + a_5) k^2 + a_4 (a_6 + a_5) k^4 + a_3 a_7 k^2) (i\omega - a_4 k^2)} \right) \\
G_{v_{\parallel} v_{\parallel}} &= \left(\frac{1}{a_3 a_7 k^2 + (i\omega - a_4 k^2) (i\omega - (a_6 + a_5) k^2)} \right) \\
&\quad \left(\frac{b_3 k^{\varepsilon-\delta} (i\omega + a_4 k^2) (i\omega - a_4 k^2) + (a_7)^2 b_2 k^4}{-\omega^2 + i\omega a_4 k^2 + i\omega (a_6 + a_5) k^2 + a_4 (a_6 + a_5) k^4 + a_3 a_7 k^2} \right) \\
G_{v'_{\parallel} m} &= \frac{i a_3}{-\omega^2 + i a_4 \omega k^2 + i (a_6 + a_5) \omega k^2 + a_4 (a_6 + a_5) k^4 + a_3 a_7 k^2} \\
G_{v'_{\parallel} v_{\parallel}} &= \frac{-i\omega - a_4 k^2}{-\omega^2 + i a_4 \omega k^2 + i (a_6 + a_5) \omega k^2 + a_4 (a_6 + a_5) k^4 + a_3 a_7 k^2} \\
G_{m' v_{\parallel}} &= \frac{i a_7}{-\omega^2 + i a_4 \omega k^2 + i (a_6 + a_5) \omega k^2 + a_4 (a_6 + a_5) k^4 + a_3 a_7 k^2} \\
G_{m' m} &= \frac{-i\omega - (a_6 + a_5) k^2}{-\omega^2 + i a_4 \omega k^2 + i (a_6 + a_5) \omega k^2 + a_4 (a_6 + a_5) k^4 + a_3 a_7 k^2} \\
G_{v'_{\perp} v_{\perp}} &= \frac{-1}{i\omega + a_5 k^2} \\
G_{v_{\perp} v_{\perp}} &= \frac{b_4}{\omega^2 + a_5^2} \\
G_{\psi\psi^+} &= \frac{-b_1}{(i\omega + a_2 k^2) (i\omega - a_1 k^2)} \\
G_{\psi^+ \psi'} &= \frac{1}{(-i\omega + a_2 k^2)} \\
G_{\psi' \psi^+} &= \frac{1}{(i\omega + a_2 k^2)}
\end{aligned}$$

6 Заключение

В результате проделанной работы удалось написать систему стохастических уравнений Ланжевена с новым физически обоснованным стационарным пределом. Проведенный анализ размерностей привел нас к нетривиальным результатам, касательно оправданности использования той или иной модели для описания сверхтекучей жидкости. В частности нам удалось установить, что использование модели А, которую долгое время не рассматривали в качестве пригодной для описания этого явления оказывается наиболее правильным решением.

Стоит отметить, что подход, используемый в разделах выше, позволяет вычислять критические размерности ИК-несущественных полей v и m как составных операторов, а также определять критическую размерность вязкости — очень важного параметра для описания сверхтекучести. Данная задача сейчас проделывается, но не представлена в этой работе.

Список литературы

- [1] А.Н. Васильев, Квантовополевая ренормгруппа в теории критического поведения и стохастической динамике. СПб., 1998. С. 545–606
- [2] М. В. Комарова, Д. М. Краснов, М.Ю. Налимов, Бозе-конденсация: критическая размерность вязкости, развитая турбулентность Теорет. Мат. Физ., Том 169, №1, С. 89–99.
- [3] Л.Д. Ландау и Е.М. Лифшиц, Том VI Гидродинамика М. 2006. С. 71–76
- [4] M. Dano, M. Hnatich, M. V. Komarova, D. M. Krasnov, T. Luivjansk, L. Miiin, M. Yu. Nalimov, Influence of hydrodynamic fluctuations on the phase transition in the E and F models of critical dynamics Theor. Math. Phys., 2013, Volume 176, Number 1, Pages 888–897
- [5] Hohenberg P. C., Halperin B. I.: Theory of dynamic critical phenomena. Rev. Mod. Phys.49, 435–479 (1977), Folk, R., Moser, G.: Critical dynamics: a field-theoretical approach. J. Phys. A 39, R207-R313 (2006)