

# КВАЗИУСТОЙЧИВЫЕ КОНФИГУРАЦИИ ТОРИЧЕСКИХ ВИХРЕВЫХ УЗЛОВ И ЗАЦЕПЛЕНИЙ

B. P. Рубан\*

Институт теоретической физики им. Л. Д. Ландау Российской академии наук  
142432, Черноголовка, Московская обл., Россия

Поступила в редакцию 6 мая 2018 г.

В рамках регуляризованного закона Био–Савара численно промоделирована динамика торических вихревых конфигураций  $V_{n,p,q}$  в сверхтекучей жидкости при нуле температуры ( $n$  — число квантованных вихревых нитей,  $p$  — число витков каждой нити вокруг оси симметрии тора,  $q$  — число витков нити вокруг его центральной окружности; радиусы тора  $R_0$  и  $r_0$  в начальный момент времени велики по сравнению с шириной  $\xi$  коры вихря). Время существования вихревых систем до момента их значительной деформации вычислено с мелким шагом по параметру  $B_0 = r_0/R_0$  для различных значений параметра  $\Lambda = \ln(R_0/\xi)$ . Оказалось, что для некоторых значений  $n$ ,  $p$  и  $q$  имеются области квазистойчивости в плоскости параметров  $(B_0, \Lambda)$ , где вихри остаются в среднем практически неизменными в течение многих десятков и даже сотен характерных времен.

DOI: 10.1134/S0044451018090225

## 1. ВВЕДЕНИЕ

Вихревые узлы и зацепления являются объектом интереса в классической гидродинамике еще с XIX столетия. В частности, лорд Кельвин [1] выдвинул гипотезу о том, что в идеальной жидкости могут существовать равномерно вращающиеся и продвигающиеся (вдоль определенной оси) симметричные стационарные конфигурации из  $n$  тонких вихревых нитей, каждая с циркуляцией  $\Gamma$ . При этом форма нитей близка к торическим вихрям  $V_{n,p,q}$ , которые определяются параметрически следующими выражениями:

$$X_j(\beta) = \left[ R_0 + r_0 \sin \left( q\beta + \frac{2\pi j}{np} - \Theta_0 \right) \right] \cos(p\beta), \quad (1)$$

$$Y_j(\beta) = \left[ R_0 + r_0 \sin \left( q\beta + \frac{2\pi j}{np} - \Theta_0 \right) \right] \sin(p\beta), \quad (2)$$

$$Z_j(\beta) = r_0 \cos \left( q\beta + \frac{2\pi j}{np} - \Theta_0 \right) + Z_0, \quad (3)$$

где  $j = 1, \dots, n$  — номер вихря,  $n$  — число квантованных вихревых нитей, продольный параметр  $\beta$  пробегает интервал  $0 \leq \beta < 2\pi$ , а  $\Theta_0$  и  $Z_0$  — линейные функции времени  $t$ . Натуральные числа  $p$

и  $q$  не должны иметь общих множителей. Нетрудно видеть, что  $p$  — число витков каждой нити вокруг оси симметрии тора,  $q$  — число витков вокруг его центральной окружности. Если  $p > 1$  и  $q > 1$ , то каждая вихревая линия является торическим узлом  $T_{p,q}$ . Если хотя бы одно из чисел,  $p$  или  $q$ , равно единице, то каждая линия представляет собой «незузел» (unknot),  $U_{p,1}$  либо  $U_{1,q}$ , но при этом она зацеплена со всеми остальными (при  $n \geq 2$ ). Если  $p = 1$  и  $q = 1$ , то получается зацепление из  $n$  колец.

Несмотря на столь долгую историю вопроса, лишь совсем недавно подобные вихревые узлы и зацепления были впервые созданы экспериментально [2].

Отметим, что наиболее близкими к теории реальными объектами оказываются квантованные вихревые нити в сверхтекучих жидкостях, например в гелии при достаточно низкой температуре, когда влияние нормальной компоненты пренебрежимо мало. В этом случае  $\Gamma = 2\pi\hbar/m_{at}$  — квант циркуляции скорости ( $m_{at}$  — масса атома гелия), а ширина коры каждого вихря равна  $\xi$ . К сожалению, для квантовых вихрей экспериментальная методика создания узлов и зацеплений пока не разработана.

Надо сказать, что точные стационарные конфигурации торического типа до сих пор не найдены (даже численно), а их устойчивость не исследована. Затруднения в немалой мере обусловлены тем фак-

\* E-mail: ruban@itp.ac.ru

том, что стационарные решения соответствуют не минимуму функционала энергии при заданных значениях импульса и углового момента, а лишь седловой точке. Поэтому пока приходится иметь дело с приближенными формулами (1)–(3). Опубликован ряд работ, в которых численно моделировалась динамика торических вихрей для небольшого числа наборов параметров и на не слишком долгих временах, когда вихри успевали продвинуться вдоль оси  $z$  не более чем на несколько десятков  $R_0$  ( $R_0$  и  $r_0$  — радиусы тора), а затем деформация нитей нарастала [3–11]. В квантовом случае это приводило к перезамыканиям. Казалось бы, такие результаты свидетельствуют о (хотя и относительно слабой, но все же) неустойчивости торических узлов и зацеплений.

В действительности ситуация оказывается более сложной и интересной. В недавней работе автора [12] на примере простейших узлов  $\mathcal{T}_{2,3}$  и  $\mathcal{T}_{3,2}$  было показано, что в пространстве параметров

$$B_0 = \frac{r_0}{R_0}, \quad \Lambda = \ln \left( \frac{R_0}{\xi} \right)$$

( $\xi$  — ширина кора вихря) существуют области квазистойчивости, представляющие собой промежутки между основными параметрическими резонансами различных типов, и там узел остается в среднем практически неизменным в течение многих десятков и даже сотен характерных времен, проходя при этом иногда тысячи начальных радиусов  $R_0$ . Другими словами, торическая форма вихря содержит в себе моды возмущений по отношению к соответствующей (неизвестной) стационарной конфигурации, и не всегда амплитуды этих мод нарастают со временем.

Чтобы найти квазистойчивые области, потребовалось выполнить компьютерные вычисления времени жизни узлов до момента их значительной деформации с достаточно мелким шагом по параметру  $B_0$  при заданной величине  $\Lambda$ . Все найденные в работе [12] квазистабильные зоны узла-трилистника  $\mathcal{T}_{2,3}$  имеют небольшую ширину  $\Delta B_0 \lesssim 0.01$  и соответствуют относительно «тонким» торам  $B_0 \lesssim 0.2$  (см. верхний из рис. 1, представленных ниже). Существенно, что максимальные значения  $B_0$  достигаются при  $\Lambda \approx 3.5$ . При  $\Lambda \lesssim 3$  зоны отсутствуют, а при  $\Lambda \gtrsim 6$  они сдвигаются к малым  $B_0 \lesssim 0.1$ . Эти области не были обнаружены ранее, скорее всего, именно по причине их «периферийного» расположения и малости размеров.

Естественно задаться вопросом: а как обстоят дела для других узлов и зацеплений? Целью данной работы является поиск аналогичных квазистой-

чивых конфигураций и для других  $V_{n,p,q}$ , помимо  $V_{1,2,3}$  и  $V_{1,3,2}$ . Как мы увидим далее, не для всяких наборов  $\{n, p, q\}$  такие конфигурации существуют, по крайней мере — в интересующей нас области  $B_0 \gtrsim 0.1$  (которая в случае небольших  $n$  соответствует достаточным расстояниям  $l \sim 2r_0 \gtrsim 4\xi$  между корами вихрей при  $\Lambda \approx 3$ ).

## 2. ДИНАМИЧЕСКАЯ МОДЕЛЬ

Напомним, что динамика нескольких тонких вихревых нитей с хорошей точностью определяется регуляризованным законом Био–Савара в сочетании со вкладом локальной индукции (см., например, работы [13–15] и многочисленные ссылки в них),

$$\dot{\mathbf{X}}_j(\beta, t) = \sum_{i=1}^n \frac{\Gamma}{4\pi} \oint \frac{\tilde{\mathbf{X}}'_i \times (\mathbf{X}_j - \tilde{\mathbf{X}}_i)}{\text{reg}_\xi |\mathbf{X}_j - \tilde{\mathbf{X}}_i|^3} d\tilde{\beta} + \frac{\Gamma \Lambda_0}{4\pi} \varkappa_j \mathbf{b}_j, \quad (4)$$

где  $\tilde{\mathbf{X}}_i = \mathbf{X}_i(\tilde{\beta}, t)$ ,  $\tilde{\mathbf{X}}'_i = \partial \mathbf{X}_i(\tilde{\beta}, t) / \partial \tilde{\beta}$ ,  $\Lambda_0$  — безразмерный положительный параметр порядка единицы, характеризующий кору вихря,  $\varkappa_j$  — локальная кривизна  $j$ -й нити,  $\mathbf{b}_j$  — локальный единичный вектор бинормали. Способ регуляризации логарифмически расходящихся интегралов почти не влияет на динамику нити, если параметр  $\Lambda_0$  определяется согласованно. Часто выбирают так называемое приближение Розенхеда–Мура (Rosenhead–Moore approximation):

$$\text{reg}_\xi |\mathbf{X}_2 - \mathbf{X}_1|^3 = \sqrt{(|\mathbf{X}_2 - \mathbf{X}_1|^2 + \xi^2)^3}. \quad (5)$$

Очевидно, что динамика вихревых нитей как одномерных объектов в трехмерном пространстве инвариантна по отношению к произвольным (регуляризованным) заменам продольного параметра  $\beta$ . Этот факт позволяет добавить в правые части уравнений движения (4) слагаемые вида  $\mu_j \mathbf{X}'_j / |\mathbf{X}'_j|$  с произвольными функциями  $\mu_j$ . Выбрать их можно так, чтобы в процессе численного моделирования избежать неконтролируемого чрезмерного сгущения либо разрежения дискретных точек, аппроксимирующих вихревую линию. Например, можно взять  $\mu_j$  в виде  $\mu_j = C |\mathbf{X}'_j|'$ , и это будет создавать благоприятную тенденцию к равномерному распределению точек вдоль кривой. Другой вариант — выбрать  $\mu_j$  так, чтобы азимутальная компонента вектора  $\dot{\mathbf{X}}_j$  обратилась в нуль — годится для ситуаций, когда геометрический центр возмущенной торической вихревой структуры не уходит с течением времени далеко от оси  $z$ . В данной работе применялись оба варианта.

С практической точки зрения также важно, что длинноволновая динамика системы (4) слабо чувствительна к замене параметров

$$\xi \rightarrow \delta, \quad \Lambda_0 \rightarrow \Lambda_0 + \ln(\delta/\xi), \quad (6)$$

где  $\delta$  — произвольная величина порядка  $\xi$ , если только конфигурация нитей достаточно далека от пересечений. В частности, можно переопределить параметр  $\xi$  таким образом, что  $\Lambda_0 = 0$ . Это и будет предполагаться в дальнейшем. Данная замена оставляет неизменным полный параметр локальной индукции

$$\Lambda = \ln(R_0/\xi) = \ln(R_0/\delta) + \tilde{\Lambda}_0, \quad (7)$$

где  $\tilde{\Lambda}_0 = \ln(\delta/\xi)$ . Указанное свойство системы (4) позволяет проводить компьютерное моделирование с меньшими массивами дискретных точек, чем того требовали бы малые значения  $\xi/R_0$ , если при этом брать  $\delta$  больше нескольких  $\xi$ . В описываемых далее численных экспериментах основными параметрами были  $\Lambda$  и  $\delta$  (обычно бралось значение  $\delta/R_0 = 0.05$  и иногда для сравнения  $\delta/R_0 = 0.025$ ). Использовались безразмерные переменные, так что  $\Gamma = 2\pi$ ,  $R_0 = 1$ . Коэффициент  $C$  в функциях  $\mu_j$  выбирался не слишком большим из условия численной устойчивости.

Следует отметить, что в рассматриваемой системе имеются такие стандартные законы сохранения, как гамильтониан  $\mathcal{H}$  (энергия), импульс  $\mathbf{P}$  и момент импульса  $\mathbf{M}$ :

$$\begin{aligned} \mathcal{H} = & \frac{1}{4} \sum_j \sum_i \oint \oint \frac{(\mathbf{X}'_j \cdot \tilde{\mathbf{X}}'_i) d\beta d\tilde{\beta}}{\sqrt{|\mathbf{X}_j - \tilde{\mathbf{X}}_i|^2 + \delta^2}} + \\ & + \frac{\tilde{\Lambda}_0}{2} \sum_j \oint |\mathbf{X}'_j| d\beta, \end{aligned} \quad (8)$$

$$\mathbf{P} = \frac{1}{2} \sum_j \oint [\mathbf{X}_j \times \mathbf{X}'_j] d\beta, \quad (9)$$

$$\mathbf{M} = -\frac{1}{2} \sum_j \oint |\mathbf{X}_j|^2 \mathbf{X}'_j d\beta, \quad (10)$$

а уравнения движения с учетом свободы перепараметризации обладают неканонической гамильтоновой структурой  $[\mathbf{X}'_j \times \dot{\mathbf{X}}_j] = \delta\mathcal{H}/\delta\mathbf{X}_j$ . Динамику торических вихрей можно представить в канонической форме, если перейти к цилиндрическим координатам и ввести  $n$  пар  $2\pi r$ -периодических по азимутальному углу  $\varphi$  функций  $Z_j(\varphi, t)$  и  $S_j(\varphi, t) = R_j^2(\varphi, t)/2$ ,

описывающих форму вихревых нитей. Соответствующую подстановку следует провести и в гамильтониане (8), в результате чего получится довольно громоздкое выражение, которое мы здесь не приводим. Существенно, что тогда уравнения движения будут иметь канонический вид:

$$\dot{Z}_j = \frac{\delta\mathcal{H}}{\delta S_j}, \quad -\dot{S}_j = \frac{\delta\mathcal{H}}{\delta Z_j}. \quad (11)$$

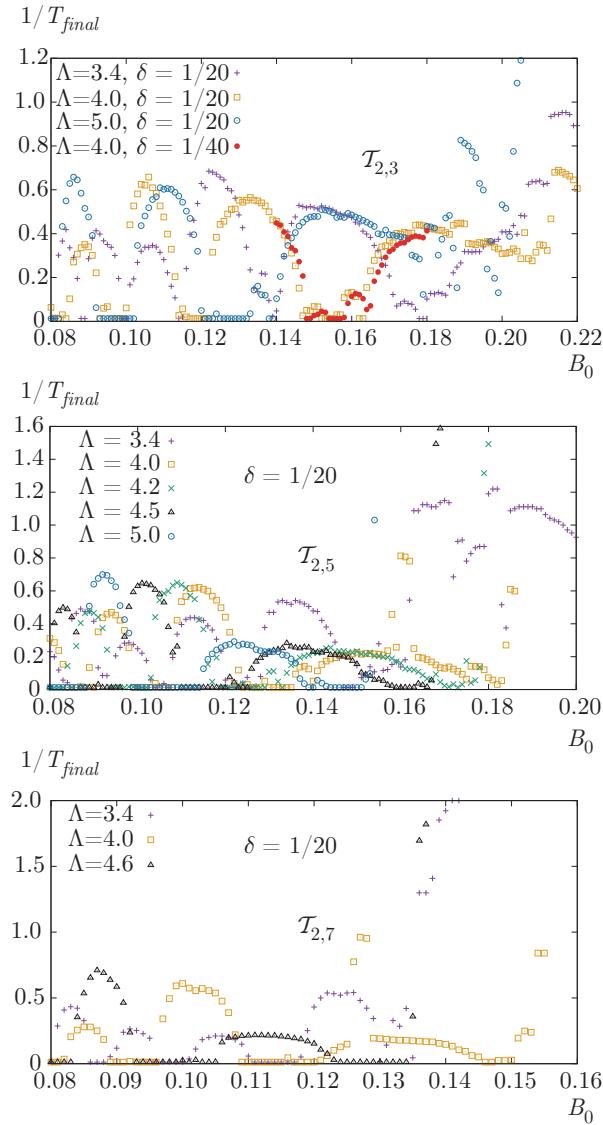
Гамильтоново описание может оказаться полезным в будущих аналитических исследованиях торических вихрей, в частности — для теоретической интерпретации приведенных ниже численных результатов.

При численном моделировании в данной работе применялась псевдоспектральная схема по переменной  $\beta$  и схема Рунге–Кутта четвертого порядка для интегрирования по времени. Форма каждой нити аппроксимировалась  $L$  точками  $\mathbf{X}_{j,l}(t) = \mathbf{X}_j(2\pi l/L, t)$  (типичные значения  $L = 512$  и  $L = 1024$ ). При этом

$$\mathbf{X}_{j,l} = \text{Re} \sum_{k=0}^{K-1} \hat{\mathbf{X}}_{j,k} \exp\left(\frac{2\pi i k l}{L}\right). \quad (12)$$

На каждом шаге по времени в процедуре Рунге–Кутта участвовали  $K \approx (3/8)L$  соответствующих фурье-гармоник  $\hat{\mathbf{X}}_{j,k}$ , после чего оставлялись только гармоники не старше  $K_{eff} \approx L/4$ , а остальные приравнивались к нулю. Такая методика зарекомендовала себя весьма неплохо в самых разных задачах. В нашем случае она также показала хорошую устойчивость и позволила сохранять интегралы движения  $\mathcal{H}$ ,  $\mathbf{P}$  и  $\mathbf{M}$  с точностью до пяти–семи десятичных знаков на протяжении большей части эволюции (а в зонах квазиустойчивости — и до самого конца прогона).

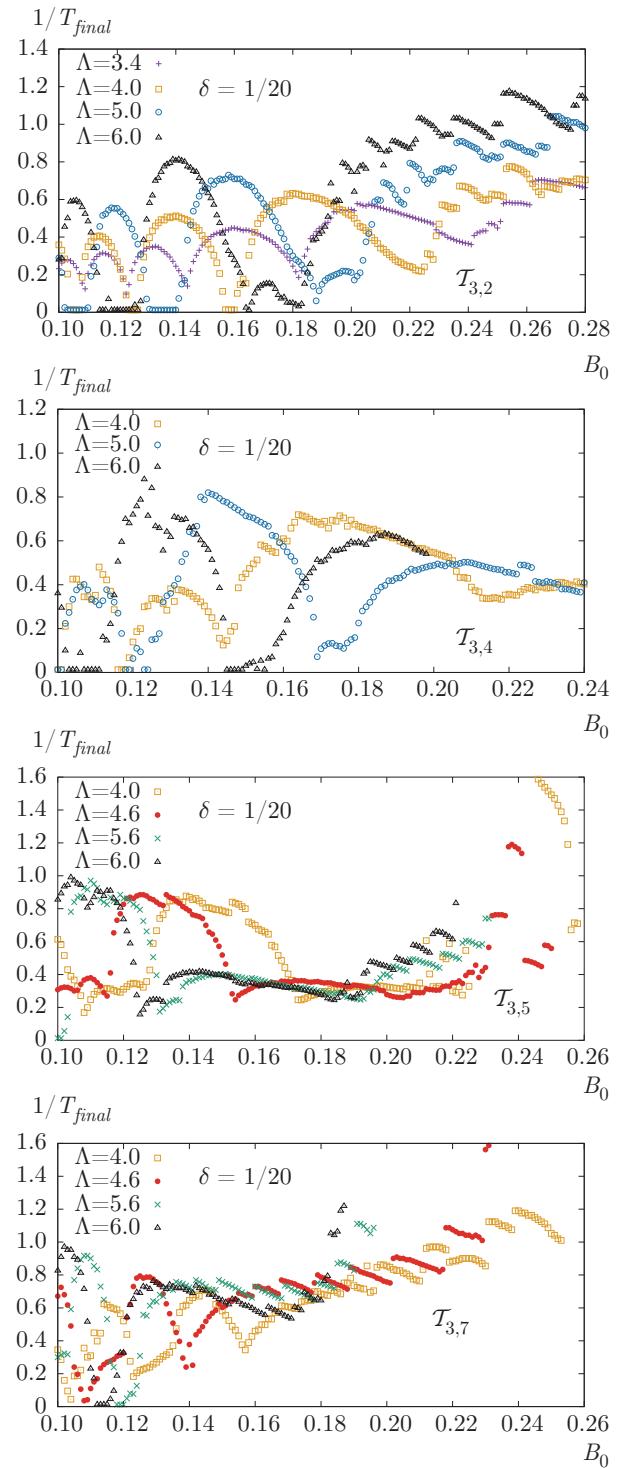
Продвижение по времени заканчивалось, когда деформация нитей становилась достаточно сильной либо достигалось определенное большое время  $T_{max}$  (типично  $T_{max} = 80$ , но в дополнительных уточняющих экспериментах устанавливалось  $T_{max} = 320$ ). При этом для каждого набора параметров фиксировалось достигнутое время  $T_{final}$ . Мерой деформации кривых в наших численных экспериментах служила максимальная величина нескольких гармоник с номерами вблизи  $K_{eff}$  (как правило, рост далеких гармоник свидетельствовал о сближении некоторых участков нитей и приближении момента перезамыкания). Время  $T_{final}$ , вообще говоря, зависит от того, какие  $\mu_j$  используются, но, как показала практика вычислений, точный вид критерия завершения



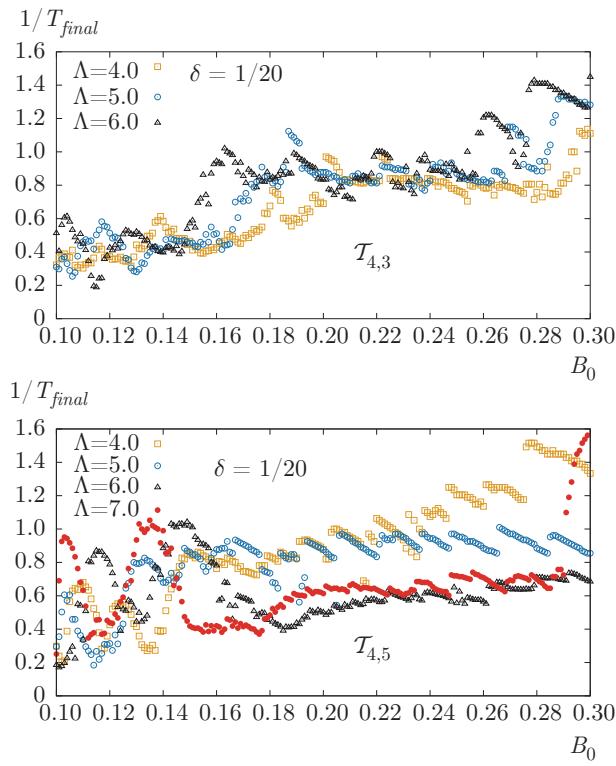
**Рис. 1.** (В цвете онлайн) Обратное время жизни вихревых узлов  $\mathcal{T}_{2,q}$  для  $q = 3, 5, 7$  при разных параметрах  $\Lambda$  и  $B_0$ . На всех трех рисунках видны зоны квазистабильности в виде близких к горизонтальной оси участков графиков

отдельного прогона не очень важен для нахождения квазистабильных конфигураций, поэтому мы здесь не приводим всех подробностей.

Поскольку симметрия возможных неустойчивых мод не обязана совпадать с исходной симметрией торических вихрей, в начальные условия было необходимо добавить возмущения, содержащие «зародыши» несимметричных мод. При  $n = 1$  снятие симметрии достигалось умножением правых частей выражений (1) и (2) соответственно на  $(1+\epsilon)$  и  $(1+\epsilon)^{-1}$  (где  $\epsilon \sim 0.01$ ), использованием несоизмеримого с  $2\pi$  параметра  $\Theta_0$ , а в некоторых случаях (для четных



**Рис. 2.** (В цвете онлайн) Обратное время жизни вихревых узлов  $\mathcal{T}_{3,q}$  для  $q = 2, 4, 5, 7$ . Наиболее отчетливо зоны квазистабильности проявляются при  $q = 2$  и при  $q = 4$



**Рис. 3.** (В цвете онлайн) Обратное время жизни вихревых узлов  $T_{4,3}$  и  $T_{4,5}$ . Зоны квазиустойчивости отсутствуют

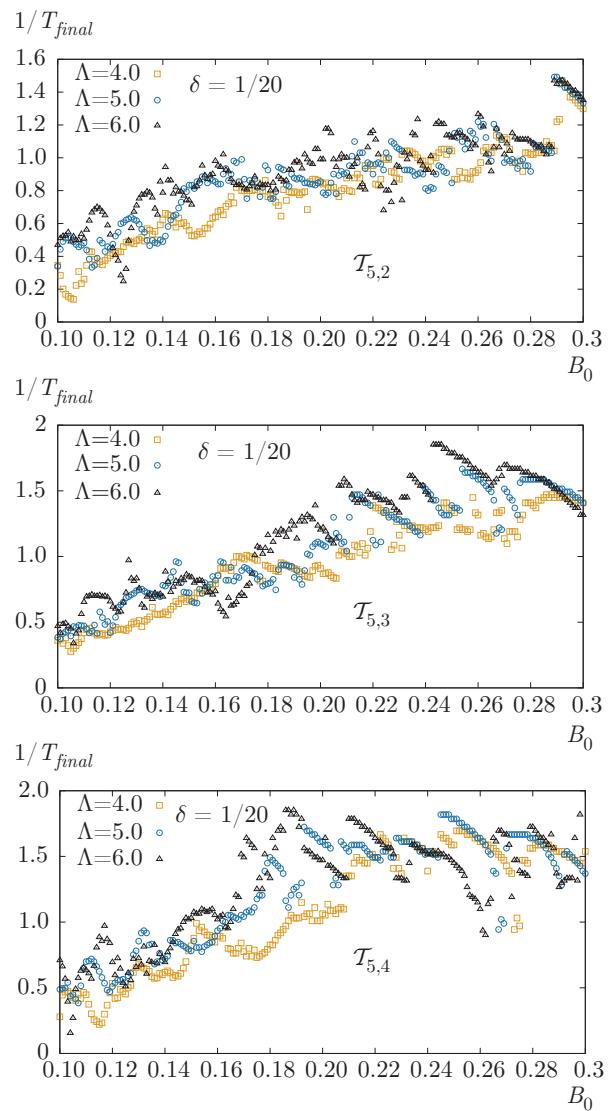
$q$ ) — умножением первого слагаемого в выражении (3) на  $1 + 0.005 \sin(p\beta)$ . При  $n \geq 2$  для нарушения симметрии достаточно слегка сместить один из вихрей в плоскости  $xy$ .

### 3. ЧИСЛЕННЫЕ РЕЗУЛЬТАТЫ

Численно найденные зависимости (обратного) времени жизни от параметра  $B_0$  при фиксированных значениях  $\Lambda$  для различных узлов, не-узлов и зацеплений показаны на рис. 1–7. Прокомментируем представленные рисунки, которые, собственно, являются главными результатами данной работы.

Прежде всего надо сказать, что некоторая нерегулярность в расположении точек на графиках, в особенности при не очень малых  $B_0$ , объясняется, по всей видимости, заметным отличием начальных условий от стационарных конфигураций.

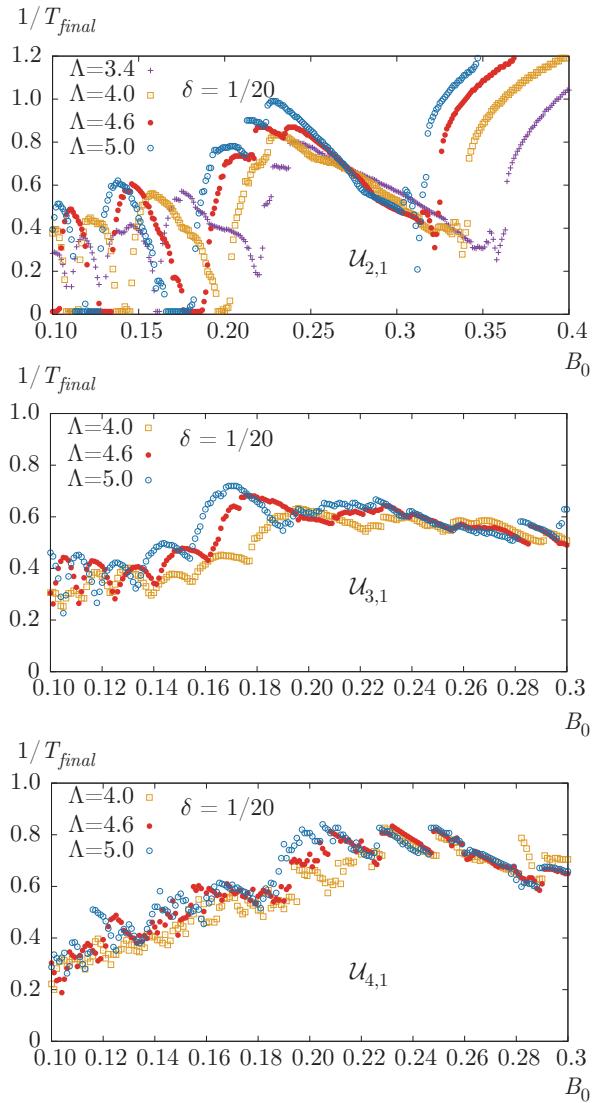
Подчеркнем, что вычисленное обратное время жизни не есть инкремент неустойчивости, поскольку начальные и конечные амплитуды неустойчивых мод не были фиксированы, да и сами такие моды не были известны. Время жизни в целом зависит от выбора начальных возмущений формы торических



**Рис. 4.** (В цвете онлайн) Обратное время жизни вихревых узлов  $T_{5,q}$  для  $q = 2, 3, 4$ . Зоны квазиустойчивости отсутствуют

вихрей. Более-менее независимы от этого только те (наиболее интересные) участки графиков, где точки близки к горизонтальной оси.

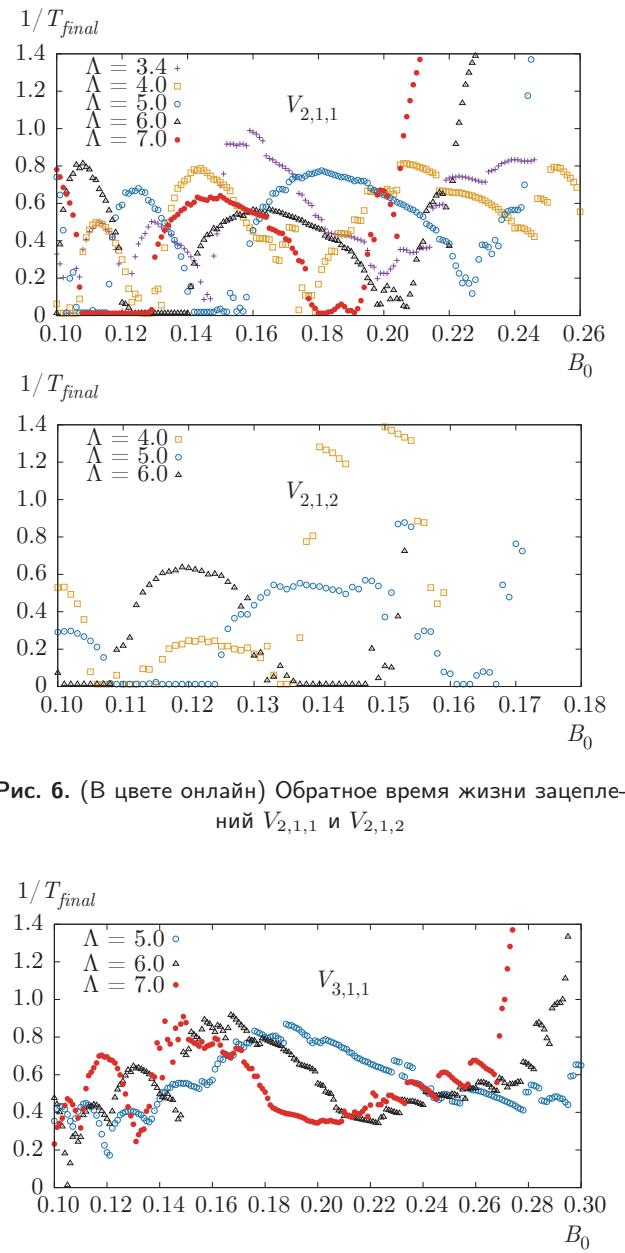
Типичные значения  $1/T_{final}$  во всех случаях оказываются порядка единицы. Однако на некоторых графиках имеются небольшие, но конечные участки, где обратное время жизни не превышает малой величины  $1/T_{max}$ . Вблизи их краев обратное время жизни проявляет примерно корневую зависимость. Это и есть искомые зоны квазиустойчивости. Они появляются обычно с увеличением  $\Lambda$ , когда соседние параметрические резонансы динамической системы перестают перекрываться. Особенно отчетли-



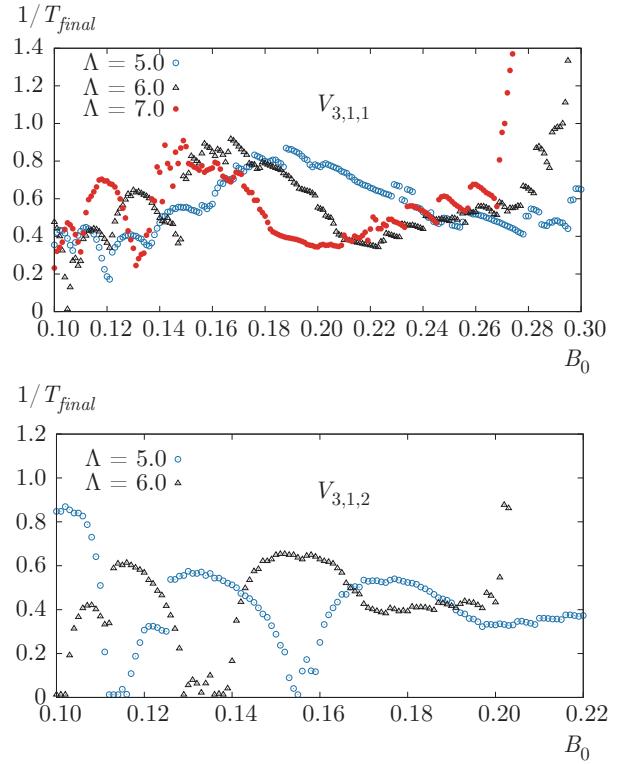
**Рис. 5.** (В цвете онлайн) Обратное время жизни вихревых не-узлов  $\mathcal{U}_{2,1}$ ,  $\mathcal{U}_{3,1}$ , и  $\mathcal{U}_{4,1}$ . В случае  $\mathcal{U}_{2,1}$  имеются квазистабильные конфигурации даже на довольно больших  $B_0 \approx 0.2$

во такой механизм появления квазистабильных зон виден на примерах узла  $T_{3,2}$ , не-узла  $\mathcal{U}_{2,1}$  и простейшего запеления из двух колец  $V_{2,1,1}$ . Для многих других  $V_{n,p,q}$  окна квазистабильности так и не появляются. В частности, узлы  $T_{4,q}$ ,  $T_{5,q}$ , не-узлы  $\mathcal{U}_{p \geq 3,1}$  и три кольца в конфигурации  $V_{3,1,1}$  практически всегда неустойчивы.

На верхнем рис. 1 видно, что при фиксированном значении  $\Lambda$  различие результатов, соответствующих разным  $\delta$ , довольно невелико в согласии со сделанным ранее замечанием. Но различия все же имеются, так как из-за нелинейных взаимодействий на больших временах появляются коротковолновые



**Рис. 6.** (В цвете онлайн) Обратное время жизни зацеплений  $V_{2,1,1}$  и  $V_{2,1,2}$



**Рис. 7.** (В цвете онлайн) Обратное время жизни зацеплений  $V_{3,1,1}$  и  $V_{3,1,2}$

возбуждения формы нити, несомненно чувствующие разницу между разными  $\delta$ . Поэтому максимальное аккуратное моделирование в рамках уравнений (4), по-видимому, все-таки требует использования оригинальных (непреопределенных) параметров  $\xi$  и  $\Lambda_0$ . Это замечание не отменяет основной вывод о наличии квазиустойчивых областей в плоскости параметров  $(B_0, \Lambda)$ .

Интересно отметить, что в ряде случаев квазистабильные зоны располагаются при достаточно больших значениях  $B_0 = 0.16 \dots 0.20$ , когда начальный тор уже нельзя назвать в полной мере тонким. При этом отличие начальных условий от стационарных решений оказывается настолько большим, что говорить о сохранении формы вихрей можно только в среднем. Фактически вихревые нити довольно сильно осциллируют в нелинейном режиме, но, что интересно, эти осцилляции не приводят к разрушению системы в течение весьма долгого времени. Так, в некоторых дополнительных вычислениях вихревые узлы и зацепления с параметрами из таких зон устойчивости без существенных изменений проходили более тысячи начальных радиусов  $R_0$ . Существование подобных решений представляется автору наиболее нетривиальным результатом данного исследования.

#### 4. ЗАКЛЮЧЕНИЕ

Таким образом, проведенные численные эксперименты выявили наличие весьма долгоживущих конфигураций для некоторых видов торических вихревых узлов и зацеплений. Эти результаты несомненно увеличили объем наших знаний о весьма «почтенной» гидродинамической задаче. Кроме того, они обладают эстетической привлекательностью. Вместе с тем возникает множество новых вопросов, поскольку на данном этапе строгое теоретическое описание этого феномена практически начисто отсутствует. Пока также неясно, удастся ли в ближайшем

будущем приготовить и пронаблюдать такие квазиустойчивые квантовые вихревые структуры экспериментально.

#### ЛИТЕРАТУРА

1. W. Thomson (Lord Kelvin), Proc. Roy. Soc. Edin. **9**, 59 (1875).
2. D. Kleckner and W. T. M. Irvine, Nature Phys. **9**, 253 (2013).
3. R. L. Ricca, D. C. Samuels, and C. F. Barenghi, J. Fluid Mech. **391**, 29 (1999).
4. F. Maggioni, S. Alamri, C. F. Barenghi, and R. L. Ricca, Phys. Rev. E **82**, 026309 (2010).
5. O. Velasco Fuentes, Theor. Comput. Fluid Dyn. **24**, 189 (2010).
6. A. Romero Arteaga, *Vórtices Eslabonados Cuasi-Estacionarios*, Master's thesis, CICESE (2011).
7. O. Velasco Fuentes and A. Romero Arteaga, J. Fluid Mech. **687**, 571 (2011).
8. D. Proment, M. Onorato, and C. F. Barenghi, Phys. Rev. E **85**, 036306 (2012).
9. D. Proment, M. Onorato, and C. F. Barenghi, J. Phys.: Conf. Ser. **544**, 012022, (2014).
10. P. Clark di Leoni, P. D. Mininni, and M. E. Brachet, Phys. Rev. A **94**, 043605 (2016).
11. D. Kleckner, L. H. Kauffman, and W. T. M. Irvine, Nature Phys. **12**, 650 (2016).
12. В. П. Рубан, Письма в ЖЭТФ **107**(5), 325 (2018).
13. K. W. Schwarz, Phys. Rev. B **31**, 5782 (1985).
14. M. Tsubota, T. Araki, and S. K. Nemirovskii, Phys. Rev. B **62**, 11751 (2000).
15. A. W. Baggaley and C. F. Barenghi, Phys. Rev. B **83**, 134509 (2011).