量子流体乱流の数値シミュレーション

Numerical simulation of quantum fluid turbulence

吉田恭、有光敏彦 (筑波大学大学院数理物質研究科)

Kyo Yoshida and Toshihico Arimitsu

(Department of Pure and Applied Sciences, University of Tsukuba)

概 要

低温の液体ヘリウムの超流動層や Bose-Einstein 凝縮体(BEC)の力学を記述する Gross-Pitaevskii 方程式に散逸頃と外力項を加えた量子乱流の数値シミュレーションを行った。エネルギースペクトル等、その予備的結果を報告する。

1 背景

低温の液体ヘリウムの超流動層や Bose-Einstein 凝縮体(BEC)の力学は、適切な近似の下、Gross-Pitaevskii(GP)方程式

$$i\hbar\frac{\partial\psi}{\partial t} = -\left(\frac{\hbar}{2m}\nabla^2 + \mu\right)\psi + g|\psi|^2\psi \tag{1}$$

によって記述される。ここで ψ は boson 場 $\hat{\psi}$ の期待値 $\psi := \langle \hat{\psi} \rangle$ で定義される秩序変数、 μ は化学ポテンシャル、gは結合定数である。凝縮体の数密度 $n := |\psi|^2$ を用いて μ は $\mu = g\overline{n}$ と表される、ただし[:]は空間平均を表す。ここで Madelung 変換 $\psi = \sqrt{\rho/m} \exp(i\varphi)$ を用いると、(1) は

$$\frac{\partial}{\partial t}\rho + \nabla \cdot (\rho \mathbf{v}) = 0, \qquad (2)$$

$$\frac{\partial}{\partial t}\mathbf{v} + (\mathbf{v}\cdot\nabla)\mathbf{v} = -\nabla p_q \tag{3}$$

ただし、

$$\mathbf{v} := \frac{\hbar}{m} \nabla \varphi, \qquad p_q := -\frac{\hbar^2}{2m^2} \frac{\nabla^2 \sqrt{\rho}}{\sqrt{\rho}}$$

となり、 *ρ* と v をそれぞれ流体の密度場、速度場と解釈すれば、(2) と (3) はそれぞれ連続の式、流体の運動方程式になっている。以降この流体を量子流体と呼ぶ。

量子流体には、Navier-Stokes 方程式に従う古典流体とは異なるいくつかの性質がある。 まず、 $\rho \neq 0$ となり v が定義される箇所では渦無し $\omega := \nabla \times v = 0$ である。したがって循環 $\int_C d\mathbf{l} \cdot \mathbf{v} = \int_S d\mathbf{S} \cdot \omega \ (C = \partial S)$ は C が $\rho = 0$ となる線の周りを回るのでなければ 0 である。さらに、C が $\rho = 0$ となる線の周りを回る場合、 $\varphi \pmod{2\pi}$ の一価性から、循環は

$$\int_C d\mathbf{l} \cdot \mathbf{v} = n \frac{h}{m} \qquad (n = 0, \pm 1, \pm 2, \cdots), \tag{4}$$

と量子化される。

このような量子流体と古典流体の違いにも拘らず、近年の実験 [1] や数値シミュレーション [2] では、量子流体乱流でもエネルギースペクトルが古典流体乱流と同じ Kolmogorov 則 $E(k) \propto k^{-5/3}$ に従う可能性が示唆されている。古典流体と量子流体の乱流統計の共通 点と相違点を調べることは、支配方程式の構造がどのように乱流統計に影響を与えるのが 探る意味で興味深い。

このような背景のもと、我々は外力と散逸を付加した GP 方程式の数値シミュレーションを行った。本稿では、その予備的結果について報告する。

2 量子流体乱流の統計量

今、 $\tilde{t} = g\bar{n}t/\hbar, \tilde{\psi} = \psi/\bar{n}$ となる規格化を導入すると、(1) は

$$i\frac{\partial\psi}{\partial\tilde{t}} = -\xi^2 \nabla^2 \tilde{\psi} - \tilde{\psi} + |\tilde{\psi}|^2 \tilde{\psi},\tag{5}$$

となる。ただし

$$\xi := \frac{\hbar}{\sqrt{2mg\overline{n}}} \tag{6}$$

は回復長と呼ばれる長さスケールである。この規格化により、

$$\tilde{\rho} := \frac{\rho}{\overline{n}m}, \quad \tilde{\mathbf{v}} := \sqrt{\frac{m}{g\overline{n}}} \mathbf{v}, \tag{7}$$

となる。以降はこの規格化された変数、方程式のみで議論を行うので、⁻ は省略する。 式 (5) は、Fourier 空間では

$$\frac{\partial}{\partial t}\psi_{\mathbf{k}} = -i\xi^{2}k^{2}\psi_{\mathbf{k}} + i\psi_{\mathbf{k}} - i\int d\mathbf{p}d\mathbf{q}d\mathbf{r}\delta(\mathbf{k} + \mathbf{p} - \mathbf{q} - \mathbf{r})\psi_{\mathbf{p}}^{*}\psi_{\mathbf{q}}\psi_{\mathbf{r}}
+ D_{\mathbf{k}} + F_{\mathbf{k}},$$
(8)

と表される。ただし $f(\mathbf{x})$ を任意の実空間の変数として、 $f_{\mathbf{k}}$ はその Fourier 変換で、

$$f_{\mathbf{k}} = \frac{1}{(2\pi)^3} \int d\mathbf{x} f(\mathbf{x}) e^{-ikx}, \qquad f(\mathbf{x}) = \int d\mathbf{k} f_{\mathbf{k}} e^{ikx} \tag{9}$$

を満たす。また、 $D_{\mathbf{k}}$ と $F_{\mathbf{k}}$ はそれぞれ元の式に新たに加えられた散逸項と外力項である。

ここで、量子流体におけるいくつかのエネルギーとそれに付随するエネルギースペクトルを定義しておく。単位質量あたりの運動エネルギー密度 E^{kin} および相互作用エネル ギー密度 E^{int} は

$$E^{\rm kin} := \frac{1}{V} \int d\mathbf{x} \xi^2 |\nabla \psi|^2, \qquad E^{\rm int} := \frac{1}{2V} \int d\mathbf{x} (\rho')^2 \tag{10}$$

で与えられる、ただし、 $\rho' := \rho - \overline{\rho}$ は密度揺らぎで、Vは流体の占める領域の体積である。今ヴェクトル場

$$\mathbf{w} := \frac{\sqrt{\rho}}{\sqrt{2\xi}} \mathbf{v} \tag{11}$$

を導入すると、*E*^{kin}を

$$E^{\rm kin} = E^{\rm wi} + E^{\rm wc} + E^{\rm q},\tag{12}$$

$$E^{\mathrm{wi}} := \frac{1}{2V} \int d\mathbf{x} |\mathbf{w}^{\mathrm{i}}|^{2}, \quad E^{\mathrm{wc}} := \frac{1}{2V} \int d\mathbf{x} |\mathbf{w}^{\mathrm{c}}|^{2}, \quad E^{\mathrm{q}} := \frac{1}{V} \int d\mathbf{x} \xi^{2} |\nabla \sqrt{\rho}|^{2}, \quad (13)$$

と3つの部分に分けることが出来る。ただし、 $w^i \ge w^c$ は、

$$\mathbf{w} = \mathbf{w}^{i} + \mathbf{w}^{c}, \qquad \nabla \cdot \mathbf{w}^{i} = 0, \qquad \nabla \times \mathbf{w}^{c} = 0$$
 (14)

を満たす w の非圧縮成分と圧縮成分である。それぞれのエネルギー $E^{kin}, E^{int}, E^{wi}, E^{wc}, E^{q}$ について、それに付随するエネルギースペクトルが

$$E^{\rm kin}(k) := \int d\mathbf{k}' \delta(k'-k) \xi^2 k'^2 |\psi_{\mathbf{k}'}|^2, \qquad E^{\rm int}(k) := \int d\mathbf{k}' \delta(k'-k) |\rho_{\mathbf{k}}'|^2, \quad (15)$$

$$E^{\rm wi}(k) := \frac{1}{2} \int d\mathbf{k}' \delta(k'-k) |\mathbf{w}^{\rm i}_{\mathbf{k}'}|^2, \qquad E^{\rm wc}(k) := \frac{1}{2} \int d\mathbf{k}' \delta(k'-k) |\mathbf{w}^{\rm c}_{\mathbf{k}'}|^2, \quad (16)$$

$$E^{\mathbf{q}}(k) := \int d\mathbf{k}' \delta(k'-k) \xi^2 k^2 |(\sqrt{\rho})_{\mathbf{k}'}|^2, \qquad (17)$$

で与えられる。今 $E^{\circ} = \int_0^{\infty} dk E^{\circ}(k) (\circ = kin, int, wi, wc, q)$ が成り立っている。

3 シミュレーションの設定

シミュレーションは、 $(2\pi)^3$ の立方体領域で周期境界条件を課して行った。空間方向の 計算にはエリアスを除去したスペクトル法を用い、時間発展は4次の Runge-Kutta 法で 行った。

表 1: 数値シミュレーションのパラメタ

	N	k_{\max}	ξ	$\nu(\times 10^{-3})$	k_{f}	Δt	$\overline{ ho}$
RUN128	128	60	0.05	2.5	2.5	0.01	0.998
RUN256	256	120	0.025	0.625	2.5	0.01	0.999
RUN512	512	241	0.0125	0.15625	2.5	0.01	0.998

散逸項は ψ とGP方程式では無視されている揺らぎ $\hat{\psi}' := \hat{\psi} - \psi$ との相互作用に起因し、 主に高波数領域で作用すると考えられる。本研究では散逸機構の詳細には立ち入らず、簡 単のため通常の粘性と同様にLaplacian による

$$D_{\mathbf{k}} = -\nu k^2 \psi_{\mathbf{k}},\tag{18}$$

を採用した。外力は

$$F_{\mathbf{k}} = \begin{cases} \alpha \psi_{\mathbf{k}} & (k < k_f) \\ 0 & (k \ge k_f) \end{cases}, \tag{19}$$

としてある波数 k_f より低波数側にのみ作用させた。ここで $\alpha(>0)$ は各時間ステップ毎に $\overline{\rho}$ をほぼ一定に保つように決めた。

座標軸に沿った格子点数 N が 128, 256, 512 のシミュレーションを行った。以降それぞれ を RUN128、RUN256、RUN512 と呼ぶ。それぞれのシミュレーションにおける基本的パラ メタは表 1 に挙げられている。ここで、 k_{\max} は最大解像波数、 Δt は時間ステップである。 回復長 ξ は量子流体乱流の最小スケールの目安と考えられるので、本シミュレーションで は $k_{\max}\xi \sim 3$ となるように ξ を選んだ。散逸のパラメタ ν は以下のように決定した。まず、 式 (5) に $\psi = 1 + \delta \psi$ を代入して、 $\delta \psi$ についての線形解析を行うと、 $\delta \psi \propto \exp[i(\mathbf{kx} - \omega t)]$ の波の分散関係 $\omega = \pm \sqrt{(\xi^2 k^2 + 1)^2 - 1}$ が得られ、波の特徴的時間スケールは $(\xi k)^{-1}$ で あることが分かる。ここで、 $k \sim> \xi^{-1}$ の波数領域で散逸が支配的になる、つまり散逸の 時間スケール $\nu^{-1}k^{-2}$ が波の時間スケール $(\xi k)^{-1}$ と比べて短くなる、とすると、 $\nu \sim \xi^2$ と なる。本研究のシミュレーションでは、 $\nu = \xi^2$ と設定した。

4 シミュレーション結果

以下、RUN128、RUN256、RUN512 のうち、最も自由度数の大きい RUN512 について いくつかの結果を示す。

図 1 には、全エネルギー $E = E^{kin} + E^{int} \ge E^{kin}, E^{int}, E^{wi}, E^{wc}, E^{q}$ の時間発展が示 されている。t = 16では各エネルギーに変化があまりなく、統計的定常状態になってい ることが期待される。全エネルギー Eの約 85% が E^{int} であり、残りの約 15% の E^{kin} が



図 1: 各エネルギーの時間発展 (RUN512)

 E^{wi} 、 E^{wc} 、 E^{q} に分けられ、それぞれが全体の 0.3%, 13%, 1.3% を占めている。 E^{wi} が E^{wc} の約 1/40 しかなく、この結果は E^{wi} の方が E^{wc} の約 4 – 5 倍ある Kobayashi and Tsubota [2] (以下 KT)による GP 方程式の数値シミュレーションの結果と著しく異なっている。

図 2 には、時刻 t = 16 における各エネルギースペクトル $E^{kin}(k)$ 、 $E^{int}(k)$ 、 $E^{wi}(k)$ 、 $E^{wi}(k)$ 、 $E^{wi}(k)$ 、 $E^{q}(k)$ が示されている。KT では $E^{wi}(k)$ が古典流体乱流の Kolmogorov 則と同じ スケーリング $\propto k^{-5/3}$ を示すと報告されているが、本シミュレーションにおいて、 $E^{wi}(k)$ のスケーリングははっきりせず、少なくともスペクトルの傾きは $k^{-5/3}$ より浅い。

一方で、本シミュレーションにおいては、 $E^{int}(k) \propto k^{-3/2}$ のスケーリングが $k \sim 7$ で 観測された (図 2 左)。比較のために $\propto k^{-5/3}$ の線も図に示してあるが、スペクトルの傾 きは明らかに $\propto k^{-3/2}$ の方に近い。スケーリング領域は狭いが、 $k_f = 2.5$ からも散逸の特 徴的波数 $1/\xi \sim 80$ からもある程度離れており、 $E^{int}(k) \propto k^{-3/2}$ が慣性小領域のスケーリ ングであることが示唆される。 $E^{kin}(k)$ については $\propto k^{-4/3}$ のスケーリングに近いようで ある。

5 考察

本シミュレーションで E^{wi}/E^{wc} が、KT の結果に比べてかなり小さい理由の一つとし て、双方のシミュレーションの外力 F_k の違いが考えられる。KT では本シミュレーショ ンと異なり ψ とは無相関でランダムな F_k を使っている。本シミュレーションでの注入方 法 (19) では、wⁱ に効率的にエネルギーが与えられていない可能性がある。そのため、wⁱ の成分は十分発達せず、 $E^{wi}(k)$ のスケーリングが観測されなかった可能性がある。

一方で、 $E^{\text{int}}(k) \propto k^{-3/2}$ については、 $|\rho'| \ll \overline{\rho}$ を基にした弱乱流理論の結果と整合している [3]。しかし、本シミュレーションにおいて $\overline{\rho} \succeq \rho'$ はほぼ同じオーダーの量である。



図 2: RUN512、t=16 での各エネルギースペクトル。(左) $E^{kin}(k)$ 、 $E^{int}(k)$ 。(右) $E^{wi}(k)$ 、 $E^{wc}(k)$ 、 $E^{q}(k)$ 。

本シミュレーションの GP 方程式の乱流が、弱乱流理論の適用範囲であるかどうかは、注意深く調べる必要がある。 $E^{kin}(k) \propto k^{4/3}$ については、今のところこれを説明する方法は分からない。

より詳しい解析と考察は、今後の課題である。

参考文献

- J. Maurer and P. Tabeling, Local investigation of superfluid turbulence, Europhys. Lett. 43, 29 - 34, (1989).
- M. Kobayashi and M. Tsubota, Kolmogorov spectrum of quantum turbulence, J. Phys. Soc. Jpn. 74, 3248 – 3258, (2005).
- [3] S. Dyachenko, A.C. Newell, A. Pushkarev, and V.E. Zakharov, Optical turbulence: weak turbulence, condensates and collapsing filaments in the nonlinear Schrödinger equation, Physica D 74, 96 – 160, (1992).