森西 洋平,中林 功一(名工大)任 水強(名工大院)

Effects of the Helicity on Rotating Turbulence Youhei MORINISHI, Koichi NAKABAYASHI, Shuiqiang REN,

To consider the non-reflection property of the rotating turbulence, a new method was proposed to introduce the helicity into the initial field of turbulence for direct numerical simulation (DNS). In addition, a new algorithm with the complex helical decomposition was introduced to extend the integral factor technique to the Coriolis term in a rotating system. With the initial field with helicity, the effects of helicity and the system rotation on the turbulence statistics and the vortical structure were investigated. The DNS results show that, as the same influence as the rotation, helicity also inhibits the energy decaying. Rotation elongates the vortical structure along the rotating axis, and it appears to weaken this tendency with the presence of helicity.

1. はじめに

一般的なスペクトル・テンソル⁽¹⁾は次式で表 される.

$$\hat{U}_{ij}(\mathbf{k},t) = e(\mathbf{k},t)P_{ij} + \operatorname{Re}[z(\mathbf{k},t)N_i(\mathbf{k})N_j(\mathbf{k})] + I\varepsilon_{ijl}\frac{k_l}{k^2}h(\mathbf{k},t)$$
(1)

ここで $e(\mathbf{k},t)$, $z(\mathbf{k},t)$ 及び $h(\mathbf{k},t)$ はそれぞれエネ ルギ、複素偏差及びヘリシティ・スペクトルで ある.回転対称性及び反射対称性を満足する等 方性乱流は球対称のエネルギ・スペクトル $e(\mathbf{k},t) = E(\mathbf{k},t)/4\pi k^2$ の存在のみを許す。回転対 称性のみを満足する等方性乱流では、さらに球 対称のヘリシティ・スペクトル $h(\mathbf{k},t) = H(k,t)/4\pi t^2$ の存在も許す.また,回 転系等方性乱流は回転対称性のみを持つ軸対称 乱流である.従来の等方性乱流の直接数値計算 (DNS)⁽²⁾では、初期条件に球対称のエネルギ・ス ペクトルを持つソレノイダルな速度場が用いら れてきた.より一般的な初期スペクトル分布を 持つ回転系(軸対称) 一様乱流の DNS を行うため に,本研究では,まず,ヘリシティを含むソレ ノイダルな速度場の発生方法を提案する。次に, DNS の計算のアルゴリズムとして、回転系にお けるコリオリカに対する積分因子法を提案する. これらの方法を用いて、初期に等方な回転系乱 流の DNS を実行し、ヘリシティ及び座標回転の 効果を調べる.

2. ヘリシティを伴う初期速度場の発生方法 初期速度場にヘリシティを含めるためには、 局所クラヤ座標系及び複素ヘリカル波分解を用 いるのが便利である。局所クラヤ座標の直 交 基底ベクトル

$$\mathbf{e}^{1}(\mathbf{k}) = \frac{\mathbf{k} \times \Omega}{|\mathbf{k} \times \Omega|}, \quad \mathbf{e}^{2} = \frac{\mathbf{k} \times \mathbf{e}^{1}}{|\mathbf{k}|}, \quad \kappa = \frac{\mathbf{k}}{k}$$
 (2)

を用いて速度**û(k)**を表現すると,連続の式 k·û(k)=0より,

$$\hat{\mathbf{u}}(\mathbf{k}) = \hat{u}_{y}(\mathbf{k})\mathbf{e}^{1} + \hat{u}_{y}(\mathbf{k})\mathbf{e}^{2}$$
(3)

と表される.ここで、kは波数ベクトル、 Ω は 回転軸方向のベクトルであり、ベクトル e^1 と e^2 はkに垂直な面に存在する. $\hat{u}_v \ge \hat{u}_w$ はそれ ぞれ e^1 及び e^2 方向の速度 $\hat{u}(k)$ の射影成分であ る.また、複素ヘリカル波分解の直交基底ベク トル

$$\mathbf{N}(+\mathbf{k}) = \mathbf{e}^{2}(\mathbf{k}) - I\mathbf{e}^{1}(\mathbf{k})$$

$$\mathbf{N}(-\mathbf{k}) = \mathbf{e}^{2}(\mathbf{k}) + I\mathbf{e}^{1}(\mathbf{k})$$
(4)

を導入すれば, û(k)は次式で表される.

$$\hat{\mathbf{u}}(\mathbf{k}) = \xi_{+1} \mathbf{N}(\mathbf{k}) + \xi_{-1} \mathbf{N}(-\mathbf{k})$$
(5)

ここで、 $\xi_{+1} \geq \xi_{-1}$ はそれぞれ N(k) 及び N(-k) 方向の速度 $\hat{\mathbf{u}}(\mathbf{k})$ の射影成分である. ヘリカル波 分解の成分 ξ_{+1} , ξ_{-1} とクラヤ座標系の速度成分 $\hat{u}_{v}(\mathbf{k})$, $\hat{u}_{w}(\mathbf{k})$ の関係は次のように与えられる⁽³⁾.

$$\xi_{+1} = \frac{1}{2} (\hat{u}_{w} + I\hat{u}_{v})$$

$$\xi_{-1} = \frac{1}{2} (\hat{u}_{w} - I\hat{u}_{v})$$
 (6)

速度成分 ξ_{+1} , ξ_{-1} を用いて, 球対称のスペクト ル・テンソルを表現すると,

$$\left\langle \xi_{+1}\xi_{+1}^{*}\right\rangle = \frac{E^{++}(k,t)}{4\pi k^{2}}, \quad \left\langle \xi_{-1}\xi_{-1}^{*}\right\rangle = \frac{E^{--}(k,t)}{4\pi k^{2}}$$
(7)

となる. ここで,
$$E^{++}(k,t)$$
, $E^{--}(k,t)$ は
 $E^{++}(k,t) = \frac{1}{2} [E(k,t) + H(k,t)/k]$
 $E^{--}(k,t) = \frac{1}{2} [E(k,t) - H(k,t)/k]$
(8)

で記述できる.式(8)からヘリシティ・スペクト ルH(k,0)に対する次の拘束条件が導かれる⁽⁴⁾.

$$|H(k,t)| \le kE(k,t) \tag{9}$$

式(8), (9)に従い,ここでは初期エネルギ・スペ クトル *E*(*k*,0)を与えた後にヘリシテイ・スペク トル *H*(*k*,0)を次式で与える.

$$H(k,0) = \alpha k E(k,0), \quad |\alpha| \le 1 \tag{10}$$

 α は本方法のパラメータであり、 $\alpha = 0 \ge \alpha = 1$ はそれぞれ初期にヘリシテイが存在しない及び存在する場合に対応する.また、位相の変化を表現するために、本研究では、

$$\xi_{+1}(\mathbf{k},0) = \left[\frac{E^{++}(k,0)}{4\pi k^2}\right]^{\frac{1}{2}} \exp(I\theta)$$

$$\xi_{-1}(\mathbf{k},0) = \left[\frac{E^{--}(k,0)}{4\pi k^2}\right]^{\frac{1}{2}} \exp[I(\theta+\phi)]$$
(11)

とおく.ここで θ と ϕ は(0,2 π)の間に分布する 一様乱数である.

初期エネルギ・スペクトルE(k,0)を与え, 式(10)に従ってH(k,0)を定めると、 $E^{++}(k,0)$ と $E^{--}(k,0)$ は式(8)から求められる.これらを式 (11)に代入して、 $\xi_{+1}(\mathbf{k},0)$ と $\xi_{-1}(\mathbf{k},0)$ が与えられ れば、式(5)、(6)及び式(3)を通してヘリシティ を含む初期速度場 $\hat{\mathbf{u}}(\mathbf{k})$ が求められる.

3. コリオリカに対する積分因子法

3.1 基礎方程式

 x_3 軸まわりに回転角速度 Ω で回転する座標系 に存在する非圧縮性流体の乱流を考え、N - S式及び連続の式を基礎方程式として用いる.

$$\frac{\partial u_i}{\partial t} + \frac{\partial u_i u_j}{\partial x_j} = -\frac{\partial p}{\partial x_i} + v \frac{\partial^2 u_i}{\partial x_j \partial x_j} - 2\Omega \varepsilon_{i3j} u_j$$
(12)
$$\frac{\partial u_i}{\partial x_j} = 0$$

上式をフーリエ変換すると次式を得る.

$$\left(\frac{d}{dt} + vk^2\right)\hat{u}_i = P_{im}(\mathbf{k})(-Ik_j\hat{u}_j\hat{u}_m - 2\Omega\varepsilon_{m3j}\hat{u}_j \quad (13)$$

ここで $P_{im}(\mathbf{k}) = \delta_{im} - k_i k_j / k^2$ はソレノイダル射 影演算子である.式(13)から明かなとおりコリ オリカ項は線形項であるが粘性項のように対角 化されていないので従来は陽的に時間進行され ている.しかし,その場合には回転角速度Ωが 大きくなると時間刻み幅Δt を非常に小さく設 定しなければ数値計算を安定に実行できないこ とがこれまで経験的に知られている⁽⁶⁾.ここで, 式(13)のコリオリカ項の対角化を行う.まず, 式 (13) をベクトル表示する. $\left[\left(\frac{d}{dt} + vk^{2}\right)\mathbf{E} + \frac{2\Omega k_{3}}{k^{2}}\mathbf{A}\right]\hat{\mathbf{u}} = \hat{\mathbf{M}}$ (14)

ここで、Eは単位行列.ベクトルû及びĤは

$$\hat{\mathbf{u}} = \begin{bmatrix} \hat{u}_1 \\ \hat{u}_2 \\ \hat{u}_3 \end{bmatrix}, \qquad \hat{\mathbf{M}} = \begin{bmatrix} M_1 \\ \hat{M}_2 \\ \hat{M}_3 \end{bmatrix}$$

であり、 $\hat{\mathbf{M}}$ の成分は $\hat{M}_i = -Ik_j P_{im}(\mathbf{k}) \hat{u_j} \hat{u}_m$ である.また、行列Aは次式で定義される.

$$\mathbf{A} = \begin{bmatrix} 0 & -k_3 & +k_2 \\ +k_3 & 0 & -k_1 \\ -k_2 & +k_1 & 0 \end{bmatrix}$$

Aを対角化し,式(14)を変形すると,

$$\left[\left(\frac{d}{dt} + \nu k^2 \right) \mathbf{E} + \frac{2\Omega k_3}{k^2} \mathbf{D} \right] \hat{\mathbf{V}} = \hat{\mathbf{N}}$$
(15)

を得る.ここで,

 $\mathbf{D} = \mathbf{Q}^{-1} \mathbf{A} \mathbf{Q} = \begin{bmatrix} + Ik & 0 & 0 \\ 0 & -Ik & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{bmatrix}, \quad \hat{\mathbf{V}} = \mathbf{Q}^{-1} \hat{\mathbf{u}}, \quad \hat{\mathbf{N}} = \mathbf{Q}^{-1} \hat{\mathbf{M}}$ $\mathbf{Q} \succeq \mathbf{Q}^{-1} \mathrel{lat} \widehat{\mathbf{T}} \overrightarrow{\mathbf{M}} \mathbf{A} \quad \mathcal{O} = -\mathbf{V} \lor \mathbf{V} \lor \mathbf{V} \lor \mathbf{V}$

$$\mathbf{Q} = \frac{1}{\sqrt{2}k\sqrt{k_2^2 + k_3^2}} \begin{bmatrix} (k_2^2 + k_3^2) & (k_2^2 + k_3^2) & \sqrt{2}k_1\sqrt{k_2^2 + k_3^2} \\ (-k_1k_2 - Ikk_3) & (-k_1k_2 + Ikk_3) & \sqrt{2}k_2\sqrt{k_2^2 + k_3^2} \\ (-k_1k_3 + Ikk_2) & (-k_1k_3 - Ikk_3) & \sqrt{2}k_3\sqrt{k_2^2 + k_3^2} \\ (-k_1k_3 + Ikk_2) & (-k_1k_3 - Ikk_3) & \sqrt{2}k_3\sqrt{k_2^2 + k_3^2} \\ \end{bmatrix}$$
$$\mathbf{Q}^{-1} = \frac{1}{\sqrt{2}k\sqrt{k_2^2 + k_3^2}} \begin{bmatrix} (k_2^2 + k_3^2) & (-k_1k_2 - Ikk_3) & (-k_1k_3 - Ikk_2) \\ (k_2^2 + k_3^2) & (-k_1k_2 - Ikk_3) & (-k_1k_3 - Ikk_5) \\ \sqrt{2}k_1\sqrt{k_2^2 + k_3^2} & \sqrt{2}k_2\sqrt{k_2^2 + k_3^2} & \sqrt{2}k_3\sqrt{k_2^2 + k_3^2} \\ \end{bmatrix}$$
$$\mathbf{T} (15) \text{ \mathcal{O}} \ \mathbf{R} \ \mathbf{C} \ \mathbf{C$$

$$\begin{pmatrix} \frac{d}{dt} + \nu k^2 + I \frac{2\Omega k_3}{k} \\ \frac{d}{dt} + \nu k^2 - I \frac{2\Omega k_3}{k} \end{pmatrix} \hat{\nu}_1 = \hat{N}_1$$

$$(16)$$

ここで、成分 \hat{v}_3 及び \hat{N}_3 は連続の式よりゼロで ある. 回転積分因子 exp[($vk^2 \pm I 2\Omega k_3/k$)t]を導 入すると式(16)は次のように変形できる.

$$\frac{d}{dt}\left[e^{(\nu k^{2}+I\frac{2\Omega k_{3}}{k})t}\hat{v}_{1}\right] = e^{(\nu k^{2}+I\frac{2\Omega k_{3}}{k})t}\hat{N}_{1}$$

$$\frac{d}{dt}\left[e^{(\nu k^{2}-I\frac{2\Omega k_{3}}{k})t}\hat{v}_{2}\right] = e^{(\nu k^{2}-I\frac{2\Omega k_{3}}{k})t}\hat{N}_{2}$$
(17)

本研究では式(17)の時間進行法に4次精度のル ング・クッタ(RK4)法を用いてスペクトル法に よる DNS を行う.

3.2 アルゴリズムの検証

前節で示された DNS の計算アルゴリズムの 有効性を確認するために、コリオリカ項を陽的 に扱う従来の手法(Standard)と本アルゴリズム (Present)を用い,初期に等方な回転系一様減 衰乱流の DNS を検証計算として実行した.図1 に、乱流エネルギKの時間変化を示す.ここで、 Ω=100[rad/s]と設定した. Standard の結果 は、Δt=0.02、0.015[s]とした計算例が発散 し、Δt=0.01、0.005、0.0002[s]とした計算 例が安定な計算結果を与えている.しかし、Δ t=0.01[s]の計算例はコリオリ力項に対する安 定性条件は満足しているが、収束解(Δt= 0.0002 の計算結果)とかなり異なる結果を与え ている. これはコリオリカ項に対する RK4 の拡 散誤差の影響と考えられる.一方,本論文で提 案する手法(Present)は, Δt=0.01 で既に Standard のΔt=0.0002 とほぼ一致する計算結 果を与え、コリオリカ項に関する拡散誤差も与 えないことが確認されている.以上より,高回 転角速度の条件に対する本手法の有効性が確認 された.

4. DNS の結果及び考察

4.1 計算条件

本研究ではエネルギ・スペクトルE(k,t)の 初期分布として次式を仮定する⁽⁶⁾.

$$E(k,0) = q_0 \frac{k}{k_p^2} \exp(-\frac{k}{k_p})$$
(18)

ただし, $q_0 = 3$, $k_p = 5$ を用いる. 計算条件を 表1に示す.

Table 1. Computational Condition

Region	Grid	Viscosity ν	Δt	Ω
$[m^3]$		$[m^2/s]$	[s]	[rad/s]
$(2\pi)^{3}$	96 ³	0.01	0.01	0,2,5,10

4.2 計算結果

図2に乱流エネルギKの時間発展を示す。 K は時間とともに減衰するが、 Ω が増大すると K の減衰が抑制される。これは今までの理論解 析及び数値計算結果⁽ⁿ⁾より、回転のスクランブ ル効果と考えられる.さらに、 $\alpha = 0 \ge \alpha = 1$ の結果を比較すると、同じ回転数 Ω でも、ヘリ シティの存在はエネルギの減衰を抑制すること が分かる.これについて更に詳しく調べるため に、エネルギ輸送関数T(k,t)を検討する.N-S 式の対流項を回転型で表すと次式となる.



Fig.1 The evolution of the turbulence energy.



Fig.2 The evolution of the turbulence energy.

$$\frac{\partial \mathbf{u}}{\partial t} + \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{u} = -\nabla \Pi + \nu \Delta^2 \mathbf{u}$$
(19)

ここで, $\Pi = p/\rho + |\mathbf{u}|^2/2$ である.上式から得られるエネルギ輸送関数は次式と表される.

$$T(k,t) = \int \operatorname{Re} \left\langle P_{im} \left(\widehat{\mathbf{u} \times \omega} \right)_m^* \widehat{\mathbf{u}}_i \right\rangle d\mathbf{k}$$
(20)

また,非線形項u×ωとヘリシテイu・ωの関係 が次式で与えられる.

$$\mathbf{u} \times \boldsymbol{\omega}|^2 + |\mathbf{u} \cdot \boldsymbol{\omega}|^2 = |\mathbf{u}|^2 |\boldsymbol{\omega}|^2$$
(21)

式(21)より $|\mathbf{u}|^2 |\omega|^2$ が変化しないとすれば、平 均ヘリシテイ $|\mathbf{u} \cdot \omega|$ が増大すると、非線形項 $|\mathbf{u} \times \omega|$ が小さくなる.図3に $|\mathbf{u} \cdot \omega|$ 及び $|\mathbf{u} \times \omega|$ の変化の一般的な例を示す.この場合 $|\alpha|$ が増 大しでも, |**u**|·|ω|の値がほとんど変化せず, |**u**×ω|の値が小さくなる.これより, |α|が増 大すると非線形効果が弱まり,式(20)よりエネ ルギの輸送も弱まる.



Fig.4 The evolution of the helicity.

図4にヘリシティの時間発展を示す。回転 がヘリシティに及ぼす影響はエネルギに対する 影響と同様であり、ヘリシテイの減衰が抑制さ れる. ヘリシティに対する回転のスクランブル 効果と考えられる. 更に、図5と図6に速度ベ クトルuと渦度ベクトルωの間の角度 θ の確率 密度関数 (PDF)を示す.初期に平均ヘリシテ イが存在しない場合(α =0,図5)では、回転の 有無によらず、PDFの最大値は θ =55⁰~60⁰に 存在し、時間的にあまり変わらない.一方、初

t

期に平均ヘリシテイが存在する場合($\alpha = 1$,図 6)では、回転を加えると PDF の極値が約 25° においても現れてくる. ヘリシテイの値が $|\mathbf{u} \cdot \boldsymbol{\omega}| = \mathbf{u} | \cdot | \boldsymbol{\omega} | \cos \theta$ であることを考えると、ヘ リシテイの値は回転による θ の値の減少ととも に増大する. すなわち、回転によってヘリシテ イの減衰が抑制される.



Fig.5 PDF of the angle θ between **u** and ω



Fig.6 PDF of the angle θ between **u** and ω

図7の a, bに、 Ω =5 におけるヘリシティが 存在する場合(α =1)と存在しない場合(α =0)の 渦度の絶対値の等値面を示す。初期 t=0 には細 かい渦が多数存在しているが、時間発展ととも に大きな渦構造が現れる.また、回転により、



(a). $\alpha = 0$



(b). $\alpha = 1$ Fig. 7 Iso-surface of the vorticity $|\omega|$



Fig.8 The evolution of the integral scale

ヘリシティが存在しない場合には回転軸に平行 な渦構造が現れるが、ヘリシティが存在する場 合にはこの傾向は弱まる.図8に、横積分長さ と縦積分長さの比L^{*}の時間発展を示す.ここで、

$$L^* = \left[(L_{11}^3)^2 + (L_{22}^3)^2 \right]^{0.5} / L_{33}^3$$
(22)

$$L_{ij}^{k} = \int \langle u_{i}(\mathbf{x})u_{j}(\mathbf{x} + r\mathbf{n}^{(k)}) \rangle dr / \langle u_{i}(\mathbf{x})u_{j}(\mathbf{x}) \rangle$$
 (23)
と定義される.回転が存在する場合には、横積
分長さが縦積分長さより速く増大するが、 $\alpha = 1$
のヘリシテイが存在する場合(Symbol)では、へ
リシテイが存在しない場合(Line)と比べて横積

5. まとめ

分長さの増大が少し遅くなる.

- 1. 初期にヘリシティを含む等方な乱流場の 構成方法を提案し、ヘリシティがある場合及 びない場合について、初期に等方な回転系一 様減衰乱流の DNS を実行した.
- 等方性乱流に及ぼす回転の効果と同様に、 ヘリシティの存在は乱流エネルギの減衰を抑 制する.
- ヘリシティが存在しない場合には座標回 転により回転軸に平行な渦構造が現れるが、 ヘリシティが存在する場合にはこの傾向は弱 まる.

参考文献

- Cambon, C. & Jacquin, L., J. Fluid Mech., 202 (1989) pp295-317.
- (2) . Rogallo, R. S., NASA TM81315 (1981), pp1-91.
- (3) Lesieur, M., Turbulence in Fluids (Third Revised and Enlarged Edition) Kluwar, London, (1997) pp141-146.
- (4) . Andre, J. C. & Lesieur, M., J. Fluid Mech., 81 part 1 (1977) pp187~207.
- (5) . Kraichnan, R. H., Phys. Fluids, vol.7, No.7 (1964) pp1030-1050.
- (6). 森西, 中林, 田平, 任, 回転系一様乱流の DNS アルゴリズム, 機論(B編), 65 巻 631 号, 1999.
- (7) . Cambon, C., Mansour, N. N. & Godeferd, F. S., J. Fluid Mech., 337(1997), pp. 303~332.