# 回転系 Rayleigh-Bénard 対流における Ekman 層の解析

Analysis of Ekman Layer in Rayleigh-Bénard Convection with Rotation

# 小山省司\* Shoji KOYAMA

## 1. はじめに

系の回転が浮力乱流に与える影響を調べている.本研究 では、上下の壁で温度を固定し、その不安定な温度分布で 駆動する Rayleigh-Bénard 対流 (RBC) をターゲットにし て、3次元直接数値シミュレーション (DNS) を行った. 特に今回は、回転系で発達する境界層、いわゆる Ekman 層を温度場の影響を考慮した線形解析の範疇で、どの程度 補正されるのか局所的な解析を試みた.

密度ゆらぎを伴わない粘性流体を仮定すると系の回転が 強い場合、壁から離れて粘性力がほとんど効かない内部領 域では、流れ場は圧力勾配とコリオリカの釣り合いでほと んど決まってしまう、この流れ場を地衡流と呼び、上記の 力の釣り合いを地衡流近似という.この場合の地衡流は, 速度場が水平非発散で、回転軸方向に依存しないという性 質を持つ.これを Taylor-Proudman の定理と呼び,この結 果と壁上の粘着条件(no-slip 条件)を考慮すると非物理解 しか得られないことになる. この不整合を解消するのが Ekman 層で、回転系における粘性境界層である. Ekman 層の研究は、Ekman<sup>1)</sup>による線形解析がなされており、そ の他、 $Gill^{2}$ や Pedlosky<sup>3)</sup> により詳細な記述がされている。 その結果、境界層中では Ekman スパイラルと呼ばれる螺 旋構造をした速度場を示すことや、Ekman ポンピングと 呼ばれる境界層から内部領域へ運動量を輸送する機構が知 られている.また線形解析の拡張として, Rossby 数をパ ラメータにとった摂動展開により,非線形効果を取り組ん だ研究も Hart<sup>4-6)</sup> により報告されている.

上記で解説した例は,熱による密度ゆらぎを伴わない粘 性流体を仮定したが,例えば実際の大気境界層では,地球 表面の機械的(つまり摩擦的)影響および熱的(温度差の 日変化)影響を直接受ける.このため,後者の熱が境界層

\*東京大学生産技術研究所 情報・システム部門(半場研究室)

に及ぼす影響も考慮する必要があると思われる. Hide<sup>7)</sup>は Boussinesq 流体を仮定し、境界条件として stress-free 条件 を課した線形解析を行っている、その結果、内部領域の力 の釣り合い式から水平速度の鉛直シアーが密度ゆらぎの水 平勾配に比例するという結果が得られる. これは温度風平 衡と呼ばれている.しかしこの結果は、stress-free 条件と 矛盾することになる、そこでこの二つの結果に折り合いを つけるのが境界層で、本研究ではこれを温度 Ekman 層と 呼ぶ. つまり流体の密度変化を考慮すれば、たとえ stressfree 条件を課して粘性 Ekman 層を除外しても、温度 Ekman 層が存在することを意味している.Hide<sup>7)</sup>の結果による と、速度場の大きさは、境界条件として stress-free 条件の 方が no-slip 条件を課した場合と比べて1オーダー小さく なることが分かっている。また Julien *et al.*<sup>8)</sup> は、RBCの DNSの結果を線形解析のそれと比較しているが、温度境 界層の厚みλの与え方に任意性があり正確な結論には至っ ていない.

そこで本研究は、RBCのDNSを実行し、そのデータから Ekman 層の解析を行った.特にJulien *et al.*<sup>8)</sup> が求めた線 形解(以降Julien 解と呼ぶ)に対し、具体的にDNSのデ ータから  $\lambda$ の分布を求めて温度補正を施した速度場とDNS のそれとを比較検討した.

また本報告書の以降の構成は以下の通りになっている. 第2節では問題の定式化として RBC の DNS の設定とその 計算例を解説し,第3節では線形解と DNS の結果を示し てそれらの考察を行い,そして最後に第4節で今回のまと めを行う.

#### 2. 問題の定式化

本研究では、二つの無限水平プレートに挟まれた Boussinesq流体に対し、上から見て反時計回りをする回転 を与え、上下壁の温度を固定して不安定な温度分布により 駆動する回転系 Rayleigh-Bénard 対流を想定している. 無 55巻1号(2003)

究

次元化された基礎方程式は

$$\frac{\partial \theta}{\partial t} + \vec{u} \cdot \vec{\nabla} \theta = \frac{1}{\left( PrRa \right)^{1/2}} \Delta \theta, \quad \dots \quad \dots \quad \dots \quad (2.4)$$

$$\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} + \frac{\partial w}{\partial z} = 0.$$
(2.5)

ここで $x \ge y$ は水平方向を、そしてzは鉛直方向をそれぞ れ表す. ū は速度ベクトルで、uとvは水平速度成分、そ してwは鉛直速度成分に相当する. $p \ge \theta$ はそれぞれ圧力 と温度で、 **▽** は nabla 演算子, そして∆は Laplace 演算子 である.また無次元パラメータ Pr, Ra, そして Ro はそれ ぞれ Prandtl 数, Rayleigh 数, そして Rossby 数で

となる.ここで現れるシンボルd, U,  $\beta$ , g, v, K, そし てfはそれぞれ系の代表長さ,系の代表速度,体積膨張 率,重力加速度,動粘性係数,熱拡散率,そしてコリオリ パラメータ(系の回転角速度の2倍)である.長さ,速 度,そして温度の規格化因子はそれぞれプレート幅d,浮 力速度 $U = (\beta_g \Delta T d)^{1/2}$ , そして上下壁温度差 $\Delta T$ である. また Reynolds 数 Re = Ud/vと Taylor 数  $Ta = (fd^2/v)^2$ は Pr, Ra, そして Ro を通してそれぞれ  $Re^2 = Ra/Pr$  と  $Ta = Ra/PrRo^2$ という関係がある.

基礎方程式系の時間発展を進行させるため、速度場と温 度場には初期条件と境界条件が必要となる.本研究では, 初期条件として流体は時刻t = 0の時に静水圧平衡を保ち 静止しているとし、その時の熱伝達は伝導のみで温度場は 鉛直方向に線形分布をしている状態を設定して、そこに最 大振幅が0.05となる乱数値を温度場に重ね合わせ対流を 引き起こしている. また境界条件は上下の壁上で速度場に は no-slip 条件を課し、温度場は下記の一定値に固定した.

 $\vec{u}(x, y, 0) = 0,$  $\vec{u}(x, y, 1) = 0, \qquad \cdots \cdots \cdots \cdots (2.7)$  $\theta(x, y, 0) = 0.5,$  $\theta(x, y, 1) = -0.5.$  .....(2.8) そして水平方向に関しては速度場,温度場とも周期境界条 件を課した.

$\vec{u}(x+6, y+6, z) = \vec{u}(x, y, z), \dots \dots$	層の厚みの水平勾配の複素表示である.但し式(2.11)か
$\theta(x+6, y+6, z) = \theta(x, y, z).$ (2.10)	ら式(2.15)の記述は, Julien <i>et al</i> . <sup>8)</sup> の本論文の記述と若
また今回の計算例は,各パラメータの値をそれぞれ	干異なる点がある.これは両者間で規格化が異なるためで

速 報  $Ra = 2.53 \times 10^6 \ (\sim 1481 Ra_{\circ}), \ Pr = 1 \ (Re \approx 1590), \ \mathcal{E} \cup \mathcal{T}$ Ro=1 ( $Ta = 2.53 \times 10^6$ ) に設定している. ここで Ra, は臨 界 Rayleigh 数で, no-slip 条件のとき 1708 である. 計算領 域は6×6×1で、数値解像度は256×256×96格子点と し, 鉛直方向を両壁近傍で細かくなるような不等間隔格子 で刻んでいる(最小格子間隔は0.002).時間間隔は0.0005 で、時間進行は $4 \times 10^5$ ステップ、つまりt = 200まで実行 し、乱流場が殆ど統計平衡に達している 100 ≤t ≤ 200 のデ ータを解析した.なお、本研究の数値計算スキームは、方 程式中の全ての空間微分項に対し有限差分法を,時間積分 に対し Adams-Bashforth 法をそれぞれ 2 次精度で適用した.

#### 3. Ekman 層の解析結果

#### 3.1 Julien 解の解説

ここで Julien 解を簡単に解説する. Julien et al.<sup>8)</sup>では, 線形化した運動方程式を解析する際に、下壁近傍における 温度分布を下記のような鉛直方向に対して線形となる分布 を仮定した.

ここでαは下壁の温度で、本研究では式(2.8)よりα=0.5で ある.また $\lambda$ は局所的な温度境界層の厚みで、 $\lambda = \lambda(x, y)$ である.このように未知変数の1つである温度θを式(2.11) のように仮定することにより得られる水平速度場は

$$X_{E} = q^{-1} \partial_{z} X_{0} (1 - e^{-qz}) \dots (2.13)$$

$$X_{th} = \begin{cases} (\Lambda/q^4\lambda^2)(1+q\lambda)e^{-q\lambda}(e^{qz}+e^{-qz}-2) \\ -(\Lambda/q^2)(z/\lambda)^2 & (z<\lambda) \\ (\Lambda/q^4\lambda^2)\Big\{(2-q^2\lambda^2)-2(1+q\lambda)e^{-q\lambda} \\ +\Big[(1+q\lambda)e^{-q\lambda}-(1+q\lambda)e^{q\lambda}\Big]e^{-qz}\Big\}(z\geq\lambda) \end{cases}$$
(2.14)

$$X = u + iv, q = (-Ta)^{1/4}, \quad \Lambda = \frac{\alpha}{2} Re \left(\partial_x \lambda + i \partial_y \lambda\right) \quad \dots (2.15)$$

と求まる. ここで式 (2.15) より X, g, そして A はそれ ぞれ水平速度場, Ekman 層の厚みの逆数, そして熱境界 層の厚みの水平勾配の複素表示である.但し式(2.11)か ら式 (2.15) の記述は, Julien *et al.<sup>8)</sup>* の本論文の記述と若 干異なる点がある.これは両者間で規格化が異なるためで



図1 (a) 温度場と(b) 温度境界層の厚み λ の水平面図

あるので注意されたい.線形解(2.12)は粘性効果だけに よる通常の Ekman 層解  $X_{\epsilon}$ と温度による補正解  $X_{th}$ の重ね 合わせになっている.この温度補正項の効果は $\Lambda$ に依存 し、 $\lambda$ の水平勾配が存在するところでは効いてくるが、存 在しないところでは殆ど効かず、通常の解に近づくことを 意味している.ここで問題になることは、第一に $\lambda$ をどの ように評価するかということであり、第二にその求まった  $\lambda$ を用いて実際の温度分布が式(2.11)の線形分布で近似 できるのか否かの2つである.

上記の2つの問題に対する1つの提案として,今回本研 究では,下記に示すようにλを下壁における温度勾配の逆 数で定義した.

そして次に式(2.16)で定義したλで線形近似がどの程度 成り立つかを調べるため、図1に(a)温度場と(b)温度 境界層の厚みの等高線図をそれぞれ示す.また図1(a)と (b) ともに赤味がかった色の方が値の大きいことを表して いる.図1(a)を見て分かるように、今回選んだ解析点は 周囲より温度の高い場所、つまり上昇プルームが生成して いるポイントである. それらを上昇プルームの中心と思わ れる点から右に向かってそれぞれ Po, P1, そして P2と名 づける.そして図1(b)から、λの水平分布は温度場のそ れとほぼ相似的な分布を示し、この周囲にλの水平勾配が 存在することが分かる.図2は解析点 Po, P1, そして P。 の温度の鉛直分布とそれぞれのんから求めた線形分布であ る.ここで各解析点における式(2.16)より求めたλの値 はそれぞれ $\lambda(P_0) = 0.63, \lambda(P_1) = 0.21, そして<math>\lambda(P_2) =$ 0.08である. DNSのデータから、下層部における各点の 平均温度分布からのずれは、 プルームの中心部に相当する  $P_0$ が最も大きく、その外側に向かう  $P_1$ 、  $P_2$ に従って小さ くなることが分かる.ここでは壁近傍の急激な変化をする



図2 局所的な温度場の鉛直分布図

層を温度境界層と仮定し、温度がほぼ一様になると思われ る高さ(この場合は $\theta = 0$ 付近)までをその厚みと考える と、やはり $P_0$ から $P_1$ ,  $P_2$ と次第に小さくなることが分か る.また上記で示した $\lambda$ の値を用いた各点の線形分布をそ れぞれ $L_0$ ,  $L_1$ , そして $L_2$ とすると、DNSのデータから仮 定した温度境界層内全体は一致していないことが分かる. この原因は、式(2.16)で予想した $\lambda$ の値が壁近傍の温度 勾配のみから定義されていて、他の様々な要素が含まれる それらは上方に向かうに従ってその予想から逸脱してくる ためだと考えられる.つまり、この線形分布が適用できる のは壁近傍のみに対してであり、そもそも線形解析自身が 非線形効果の弱いこの場所を対象にしているのである.以 上のような考えから、壁付近およそz<0.1までの範囲で線 形解が DNSの速度場をどの程度補正できるのか考察する.

### 3.2 Julien 解と DNS の比較

図3に解析点  $P_0$ における (a) u-vホドグラフ, (b) u の鉛 直分布,そして (c) v の鉛直分布をそれぞれ示す.但しこ こでらは、鉛直座標を Ekman 層の厚み $\delta_{\varepsilon}$ で規格化した拡 張座標で、 $\zeta = z/\sqrt{2}\delta_{\varepsilon}$ である.図3(a) における拡張座標 の範囲はおよそ $0 \le \zeta \le 2.4$ で、粘性 Ekman 層解  $X_{\varepsilon}$ よりも 温度補正項  $X_{th}$ を足し合わせた  $X_{\varepsilon} + X_{th}$ の方が DNS の速度 場を良く再現していることが分かる.特に上方において、 DNS における速度の大きさが粘性 Ekman 層解よりも小さ くなることは Carrier<sup>9)</sup>等により非線形効果が原因であると 指摘されているが、これにより温度補正項を施すことでも 解消に向かう可能性があることが分かる.次に図3(b) と

24











(c)から温度補正項の鉛直依存性の詳細を調べると、u<sub>n</sub> と v<sub>t</sub>の両方とも上方に向かうに従いその値が大きくなる ものの、壁の極近傍では殆ど効いていないことが分かる。 uにおいては、 $u_{\rm F}$ のみで約 $\zeta = 0.75$ まで DNS の値を厳密に 再現できるが、それより上方では u, が効き始めるものの 約 $\varsigma = 1$ 程度までしか再現できない、 $\nu$ に至っては、DNS の値を厳密に再現している約 $\zeta = 0.2 \pm cv_{\mu}$ は殆ど効いて いない、つまり壁の極近傍を取り扱う限り、温度補正項を 考慮しなくても良いという結果になる.次に図4と図5に 解析点 P1と P2における図3と同じ内容を示す. プルーム の中心から外側に位置する両点であるが、図4(a)と図 5(a) を見ても粘性 Ekman 層解に対する温度補正項の効果 は P<sub>0</sub>と定性的に一致する. 図4(b)と(c)や図5(b)と(c) から判断しても,壁の極近傍(およそく=0.2以下)にお いてのみ DNS の値を再現し、そこでは温度補正項は殆ど 効かない.以上の結果により、プルームの周辺における温 度補正項の効果は、ほぼ同じように働くことが分かった.

#### 4.まとめ

本研究は回転系 Rayleigh-Bénard 対流の直接数値計算を 行いその Ekman 層について解析した.特に Julien *et al.*<sup>8)</sup> が 提示した線形解における温度補正項を DNS のデータから 評価しそれを見積もった.その結果,壁に近い下層部において,従来の粘性 Ekman 層解に温度の効果の補正をすることにより改善される可能性があることが分かった.但し DNSの値を厳密に再現できるのは壁の極近傍だけで,そこでは温度補正項の効果が殆どないことが分かった.また次回の課題として,今回のような局所的考察ではなく系全体の統計的考察も行う予定である.

(2002年11月25日受理)

#### 参照文献

- 1) V. W. Ekman, Arkiv. Matem. Astr. Fysik, Stockholm 2–11, 1–52 (1905).
- 2) A. E. Gill, Atmosphere-Ocean Dynamics (Academic Press, 1982).
- J. Pedlosky, Geophysical Fluid Dynamics, 2<sup>nd</sup> edition (Springer-Verlag, 1987).
- 4) J. H. Hart, Geophys. Astrophys. Fluid Dyn. 79, 201–222 (1995).
- 5) J. H. Hart, J. Phys. Oceanogr. 26, 1370–1374 (1996).
- 6) J. H. Hart, Phys. Fluids 12, 131–135 (2000).
- 7) R. Hide, Tellus XVI, 522–529 (1964).
- K. Julien, S. Legg, J. McWilliams and J. Werne, J. Fluid Mech. 322, 243–273 (1996).
- 9) G. F. Carrier, J. Fluid Mech. 49, 133–144 (1971).