

中央大学 正会員 林 泰造  
○ 同 上 學生員 山田

1. まえがき

近代乱流理論への成果は、相関函数、あるいはスペクトルの実数形を決定した点にあると思われる。それはスペクトルではKormogoroffの $-5/3$ 則則によつて代表されてゐる。しかし $-5/3$ 則則の成立条件としては、次のものが考へられる。

- i) 乱れは局所等方性 (locally isotropic) を有する。
- ii) 乱れは3次元性を有する。(必要条件ではあるが十分条件ではない。)

この理論により直線の様な現象が合理的に説明されて來た。例えばRichardsonによつてえられた拡散係数の $4/3$ 則則はBatchelorによつてスペクトルの $-5/3$ 則則と同等の内容をもつてゐる事がわかつた。

しかしながら今考へるスケールを非常に大きく取ると、我々を取り巻く地球大気の水平運動や、海洋の大規模運動、あるいは河川水の大規模水平運動、これらは決して上記 i) の局所等方性の概念では取扱うことができず又 ii) の3次元構造を持つこととも思えないものであり、むしろ、“quasi-two-dimensional”乱流であると考えた方が良いであつた。本研究はこの様な2次元構造をもつた乱流のスペクトル形状を決定し、その様な乱流をコンピューター上にシミュレートし、合せて若干の考察を行つたものである。

2. 解析

(a) 涡子モデルの提案 亂流を種々のスケールで切断して考へるという着想は、Weissäcker, 井上によつて始らと考へられる。本研究の2次元乱流における最も一般的な考へ方を適用してみる。Batchelor(1969), Kraichnan(1967), Leith(1968) らによると、2次元乱流には渦度の自乗平均値(エナストロフィー)が3次元乱流の速度の自乗平均値(エネルギー)に対応して重要な働きをしていることがわかつて来た。すなはち、各  $t = t$  での渦度  $w(t)$  を(1)式の如く、各スケールの渦(2次元のeddyより以後“渦子”と呼ぶ)の渦度の和として表してみる。

$$w(t) = w_0(t) + w_1(t) + \dots + w_n(t) + \dots + w_\infty(t) \quad (1)$$

$=$  最大渦子の渦度  $w_0(t)$  ;

$w_\infty(t)$  ; 最小渦子の渦度。

$w_n(t)$  ; ランク  $n$  の渦子の渦度。

次に渦子モデルと同様に、各渦子の代表速度を  $U_n(t)$  とおき、 $w(t)$  に対応するものとして  $t = t$  での速度を次の様に表す。

$$U(t) = U_0(t) + U_1(t) + \dots + U_n(t) + \dots + U_\infty(t) \quad (2)$$

$$= U_0 R_0(t) + U_1 R_1(t) + \dots + U_n R_n(t) + \dots + U_\infty R_\infty(t) \quad (3)$$

$$= \sum_{n=0}^{\infty} U_n R_n(t) \quad (4)$$

$=$   $R_n$ ; 平均 0, 標準偏差 1 の正規分布

$U_n$ ; ランク  $n$  の渦子の流れ強さ  $U_n = \sqrt{U_n^2}$

またここで、ランク  $n$  の渦子のもつ寿命時間  $\tau_n$ , ランク  $n$  の渦子のもつ渦度  $L_n$  によつて表す。

(b) エネルギースペクトル 次の二つの関係式をもつエニストロフィーは次の様に表し得る；

$$\overline{\omega_n^2} = \alpha \overline{U_n^2} / L_n^2 = \alpha U_n^2 / L_n^2 \quad (5)$$

$\alpha$ ; 定数

又エニストロフィー伝達率(エネルギー伝散率に対応する)は各ランクごとに次の様になる。

$$\eta_n = \frac{1}{2} \frac{d \overline{\omega_n^2}}{d t} = \beta \frac{\overline{\omega_n^2}}{L_n} = \alpha \beta \frac{U_n^2}{L_n} \quad (6)$$

$\beta$ ; 定数

ここで  $L_n = L_n / U_n$  より (6) 式は、

$$\eta_n = \alpha \beta U_n^3 / L_n^3 = \alpha \beta / L_n^3 \quad (7)$$

今エニストロフィーを各スケールごとに伝達する領域

よりエニストロフィーカスケーディング領域が存在するときは各スケールの  $\eta_n = \eta = \text{const}$  となるべきである。

このとき (7) 式より、 $L_n = L_0 = L_\infty = \text{const}$  となり、又  $\overline{\omega_n^2} = \overline{\omega_0^2} = \overline{\omega_\infty^2} = \text{const}$  となる。このとき

各ランクの渦度の強さが等しくなる様に配分されること

を示す。よって (7) 式より、

$$U_n^3 = R \eta L_n^3 \quad (8)$$

$R$ ; 定数

となる。一方エネルギースペクトル  $F(k)$  は (8) 式の関係を用いて次の様に示される。

$$F(k) \sim U_n^2 L_n \sim \eta^{2/3} L_n^3 \sim \eta^{2/3} k^{-3} \quad (9)$$

よって 2 次元乱流のエネルギースペクトルは次の (10) 式で表される。  
Kraichnan (1971) によると定数  $C = 2.626$  である。

$$F(k) = C \eta^{2/3} k^{-3} \quad (10)$$

Kraichnan (1971) によると定数  $C = 2.626$  である。  
(c) 扩散係数 次にエネルギースペクトル  $\sigma^2$  (10) 式の如く -3 項則で表されるとき、これに対する拡散係数  $K$  は、(8) 式を用いると、

$$K \sim U_n L_n \sim \eta^{2/3} L_n^2 \quad (11)$$

$$K = A \eta^{2/3} L^2 \quad (11)$$

$A$ ; 定数,  $L$ ; 扩散係数

(11) 式は Richardson の  $4/3$  項則とは異なり 2 項則と導き、この結果は J.T. Lin (1971) によると導かれたものと同じ結果を与える。

(d) ニュミレーション 次に 2 次元乱流のニュミレーションを行つ。今次の 2 つの量を導入すると；

$\bar{U}$ ; 場の平均流速

$T_n$ ; ランク  $n$  の渦度の通過時間

などと定義する、

$$T_n = L_n / \bar{U}, \quad T_n = T_0 = T_\infty = L_n / U_n = \text{const} \quad (12)$$

$$(12) \text{ 式より}, \quad \eta_n / U_n = L_n / L_0 = T_n / T_0 \quad (13)$$

一方乱流モデルでは、 $U_n / U_0 = (T_n / T_0)^{1/3}$  となる。  
以上の二つは全く Euler 的な記述内容である。

さらに (13) 式を (4) 式に代入すると、

$$L(t) = \sum_{n=0}^{\infty} U_n (L_n / L_0) R_n(t) \quad (4)$$

となり、この様にレモンドリ出でて乱流速度を用ひてエネルギースペクトルを計算していくのが下図である。

予想通り伝播領域では -3 項則を示してゐるが、高周波域で若干 -3 Law がらずれ見える。このことは今後へ研究をゆくべきである。

3. 考察 (10), (11) を表される結果は、実際の大気へ大規模運動に關する観測<sup>5)</sup> による実証されたり又スケールは数 10 km ~ 数 1000 km になるとみられる。又河川の流域を越えてはスペクトルの -3 項則らしきものを見出している。

4. 参考文献 (1) Batchelor, G.K., 1969, *Phys. Fluids, suppl. II*, 12. (2) Kraichnan, R.H., 1967, *Phys. Fluids*, 10. (3) Leith, C.E., 1968, *Phys. Fluids*, 11. (4) Lin, J.T., 1971, NCAR manuscript MS. (5) Morel, P., and Larcheveque, M., 1974, *J. Atmos. Sci.*, 31. (6) 余城正一郎, 1974, 年譲. (7) 日野幹雄, 1965, *Trans. of JSCE*, no. 123. (8) 井上常一, 1952, 農業技術研究所報告, A, 2. (9) Weigäcker, C.F. von, 1948, *Z. Phys.*, 124.

