衛星雲移動ベクトルと高層風データの

スペクトル解析による比較例*

常

畄

好

丸 山 健 人

1. はじめに

静止気象衛星「ひまわり」による雲移動ベクトルのデ ータは、熱帯西太平洋上空の大規模擾乱の研究に有力な 資料となることが期待される. 従来,この地域では、レ ーウィン・ゾンデによる高層風データの解析が少からず 行われ、大規模擾乱の研究に寄与してきた(柳井・丸 山,1969;丸山,1975;林,1979等).しかし、この地 域における高層気象観測点は極めて少く、広大な空白を うめるデータが求められていた.

雲移動ベクトルが実際大気中の風を代表するかどうか は、今後とも検討されなければならない問題であるが (浜田、1979、1980等参照)、このデータを用いた解析と 高層風データを用いた解析とを比較してみることは、解 析結果を理解する上で役立つであろう. 雲移動ベクトル は、雲のないところでは計測できないこと、高度は気候 値で評価するため精度がよくないことなどの弱点があ る.しかし、熱帯収束帯領域を対象にするならば、雲が 多いことや、温度、圏界面の変動が中緯度に比較し小さ いことから、かなり精度がよく欠測の少いデータの得ら れることが期待される.

さらに、時系列データのスペクトル解析は、雲移動ベ クトルに適用することにより、ベクトル評価にともなう 不規則な変動を除去し、大規模大気擾乱を分離する有力 な手法と考えられる。すでに、中村(1979)は1978年 5~10月の西太平洋域全体にわたって、対流圏上部に約 5日周期の変動が風の南北成分に見られ、20数日周期の 変動が風の東西成分に見られることを示している。そこ で、雲移動ベクトルで見られる変動と従来からの高層風

* A comparative study between satellite cloud moving vectors and upper-wind data by a spectral analysis.

** Taketo Maruyama and Yoshie Tsuncoka, 気象研 究所予報研究部.

--1980年6月3日受領---

—1980年7月16日受理—

データに見られる変動とがどのように対応しているかが 問題になる。

枝**

本稿では、雲移動ベクトルにもとづくデータと、これ に対応する高層風データについて、それぞれのスペクト ルおよび相互のクロス・スペクトル解析を行い、比較を 試みた.

2. データ

高層風データとしては、シンガポール(北緯 01 度 20 分、東経103度53分)の1978年4月から1979年3月まで、 毎日00時 GMT のものを用いた. このデータは、赤道 にごく近い高層観測点の一つとして、解析例が多いの で、結果の比較上用いた. 雲移動ベクトル・データとし ては、気象衛星センターから公刊されているものから圏 界面レベルのものを選んだ.

雲移動ベクトルと高層風データを比較する場合,若干の手続を要し、結果はかなりこの手続に依存すると考えられる. 雲移動ベクトルは、必ずしも既存の高層観測点に近い上空で得られるとは限らないので、観測点から一定の距離内の雲移動ベクトルにもとづき、観測点上空の風を推定することになる。

第1図は、1978年4月(4月1日から23日まではデー タなし)から1979年3月まで、シンガポール附近の緯経 度10度ますの中に入った毎日の雲移動ベクトルの個数の 度数分布と、緯経度1度ますごとにこの期間中に得られ た雲移動ベクトルの個数を示したものである。ただし、 10度ますの中に雲移動ベクトルが得られない日に限り、 この範囲を四方に1度だけひろげ、この中に入るものを 用いてある。このようにしてもなお、雲移動ベクトルの 全く得られない日が2割近くある。こうして得られた毎 日の雲移動ベクトルをもって衛星による風データ(以下 "衛星風"と呼ぶ)とした。雲移動ベクトルが2ケ以上 あるときは、単純ベクトル平均により衛星風データとし た。第1図に示すように、該当領域は30~40度ほど斜め に見るため、衛星直下よりも雲移動ベクトル算定の精度



第1図 (左)太わくは解析に用いた領域.(中)1978年4月1日から1979年3月31日までの期間中に得られた雲移動ベクトルの個数。わく外の数は、わく内に雲移動ベクトルが全く得られなかった日に限り、領域を1経緯度だけ拡げ採用した雲移動ベクトルの個数.(右)1978年4月1日から1979年3月31日までの毎日、この領域で得られた雲移動ベクトルの個数(横軸)の度数(縦軸)分布。4月1日から23日までは技術上の理由により連続して全く得られなかったので、この期間に対応する度数は白ぬきにしてある。



第2図 シンガポールの200・150・100 mb の高層風と雲移動ベクトルから得られた風(衛星風)の月 平均値.(左)東西成分,(右)南北成分.

が落ちる.また,高層観測点からの距離により代表性が 変化すると考えられるが,雲移動ベクトルの個数が少い ので,統計上考慮しなかった.

衛星風が高層風とどの程度一致するか、その概要をみ

42

るために,第2図に衛星風と高層風の月平均値を示す. 衛星風の東西成分は $2 \text{ m} \cdot \text{s}^{-1}$ 程度の差で 200 mb の高層 風と合う.とくに $8 \sim 9$ 月, $2 \sim 3$ 月がよく合っている. 南北成分では比較的差が大きく,とくに $4 \sim 5$ 月,10~



マイナス印は欠測,カッコ付は前後に比して差が大きすぎるので異常値として 計算上除去したもの.(上)東西成分,(下)南北成分.



第3図b 1978年7~9月の毎日のシンガポール 200mbの高層風と衛星風の差の度数 分布、衛星風が高層風より東西成分で 東向き、南北成分で北向きに大きいと きプラスにとってある。(上)東西成 分、(下)南北成分。

1980年9月



第4図 1978年7~9月のシンガポール 200・150 mb の高層風と衛星風のパワースベクトル,および衛星風と高層風間のコヒーレンスと位相差。クロス・スペクトルの白マルは 200 mb, 黒マルは 150 mb の高層風に関する値を示し,高層風の位相が衛星風より進んでいるとき 位相差をプラスにとってある。(左)東西成分,(右)南北成分。

11月ごろには 4~6 m・s⁻¹ もある.対流圏上層 150 mb くらいまでは,高層風の平均南北成分には大きなシアー がないので,雲移動ベクトルのもつ系統的な南向きずれ と考えられる.この系統的ずれは,画像の位置合わせに よる系統誤差で,南北成分について -1.5m・s⁻¹ 程度で あることがほぼ解明され (浜田,1980),これに対して, 1980年2月25日よりその誤差を除去するようシステムが 変えられている.このことを考慮すると,両成分とも高 層風を比較的よく表わしていると見られるのは,6~9 月ごろと12~1月ごろの期間である.

次に,高層風 (200 mb) と衛星風とが月平均で比較的 よく合っていると見られる7~9月の期間について,毎 日どの程度合っているかを第3図に示す。日々の時系列 でみると,南北成分の方が東西成分よりも変動の振幅が 大きく,高層風と衛星風の差も若干大きいように見え る。偏差の度数分布を見ると,両成分とも(欠測で偏差 が定義できない日を除き)約8割は偏差6m・s⁻¹以下で, 南北成分の方がやや広がりが大きい. 高層風と衛星風は 測定法も評価のしかたもちがうので単純な比較はむずか しいが,本稿で定義した衛星風の場合,領域を緯経度10 度ますをとっていることから,数千キロ以上の大規模じ ょう乱を反映していると考えられる. 時系列でみられる 変動が測定,評価のばらつきによるものか,気象学的に 意味をもつ大規模じょう乱によるものか,スペクトル解 析により検討する.

3. スペクトル解析

スペクトル解析の方法は、時系列データの共分散函数 をフーリエ変換するもので、これまで熱帯大気の大規模 波動擾乱の研究にしばしば用いられてきた方法である (丸山、1975). 欠測部分は直線で内挿し、標準偏差10日 の正規分布の加重移動平均により約20日以上の周期帯の トレンドを求め、これを差引いて得られる擾乱部分につ いてスペクトル解析を行った。

▶天気/ 27. 9.

44

第4 図は、衛星風および高層風 (200 mb・150 mb)の パワー・スペクトル、および両者間のコヒーレンスと位 相差を1978年7~9月の3ヶ月間について示したもので ある.風の東西成分 (U成分)では8~12日の衛星風の ピークが200 mb の高層風のピークと振幅もほぼ合って いる.コヒーレンスも0.8位にもり上がっており、位相 差はブラス (高層風の方が進んでいる)だが ゼロ に近 い.ただ、コヒーレンスは150 mb との間の方が高い. 図には示さないが100 mb との間ではコヒーレンスもや や下がり、位相はほぼ逆位相になっており、また、400 mb 附近ではコヒーレンスも低くなっているので、この 擾乱は対流圏上部に集中していることが示される、衛星 風は150~200 mb 層の擾乱を平均的に反映していると 考えられる. U 成分のその他のピークについては互い に対応がつけられない.

風の南北成分(V 成分)では、5日の衛星風のピーク が, 200 mb の高層風と極めてよく合っている. 一方, 8~12日の衛星風のピークに対し、高層風 150 mb と 200 mb のピークは8日前後であり、 周期にややずれが あり, 振幅は 150 mb が衛星風より大きく, 200 mb で 衛星風より小さい. しかし, 衛星風・高層風間のコヒー レンスは、5日以上の周期帯で0.8前後で高いレベルに そろっており、位相差もマイナス(高層風が遅れてい る)傾向ながらゼロに近い、したがって、これらのピー クは、それぞれ互に対応しているものと考えられる。衛 星風の8~12日のピークは、高層風150~200 mb 層の平 均的な風を反映しているものと考えられる.V 成分の5 日周期のピークは、図には示さないが、250 mb, 300 mb の高層風にもみられ、衛星風との間のコヒーレンスも高 い. 中村(1979)が指摘した V 成分の変動と同じもの であろう.

次に,衛星風,高層風のそれぞれについて,U 成分と V 成分の間のコースペクトルを求めた.この量は,西風 運動量の南北フラックスを示すので有意義な量である. 第5 図は,衛星風および高層風(200 mb・150 mb)のコ

ースペクトルおよび, U 成分・V 成分間のコヒーレン スと位相差を1978年7~9月の3ヶ月間について示した ものである。8日周期のところでは,衛星風・高層風と もコースペクトルがプラスになっているほかは,衛星風 と高層風はほとんど合っていない。また,高層風の150 mb と 200 mb もあまり合っているとはいえない。コヒ ーレンスもそろっておらず,衛星風は特に低い。位相差 もばらついている。したがって, U 成分・V 成分間に

g .S⁻¹)²[C(U,V)Ś 50 0 150MB 200MB -50 衛星風 1.0 0 Π 0 **-π** 0.125 0.25 DAY-0.5 12 8 6 4 DAY 2

661

第5図 1978年7~9月のシンガポール200・150 mb の高層風と衛星風の東西成分(U)と南北 成分(V)の間のコースペクトル、および U・V間のコヒーレンスと位相差.大黒マ ルは衛星風、白マルは200 mb、小黒マル は150 mb の高層風を示す. V が U より 位相が進んでいるとき位相差をプラスにと ってある.

有意な相関を主張することはできない. しかし, このこ とからただちにデータの精度が低いと判断することはな いであろう. 対象としている領域が赤道上および赤道に 近いため, U成分・V成分の両成分をともなう大規模 波動擾乱があらわれにくいためとも考えられる.

スペクトル解析は、他の四半期についても試みたが、 1978年7~9月ほど衛星風と高層風のよい対応は示され なかった.この時期についでよい対応を示すのが1979年 1~3月である(図は割愛した).これらの時期は、北 半球・南半球が冬または夏であり、熱帯の大規模基本場 の変動が比較的小さいためと考えられる.

1980年9月

45

衛星雲移動ベクトルと高層風データのスペクトル解析による比較例

4. むすび

662

衛星雲移動ベクトルと高層風データをクロススペクト ル解析により比較した結果,両種のデータに反映される 大規模擾乱は,時期によっては対応がつけられることが わかった.高層風データは垂直方向には分解度が高いデ ータが得られているが,熱帯海洋上の大部分は空白に近 い現状である.雲移動ベクトルは垂直方向には精度が低 く,実際上対流圏上部では 150~200 mb 層に限られる が,雲の多い領域では広い範囲にデータが得られる.こ れらを組合せるなら,垂直・水平方向にひろがる大規模 擾乱の分析が展開できよう.なお,他の熱帯海洋上でも 同様のことがいえるかどうかを確かめるために,さらに この種の分析を行う必要がある.

しかし、両種のデータから得られる結果が互に対応が つけられない問題は、衛星風データが改善されてもなお 残るであろう.その要因として、風の計測方法が両者で 全く異なることがあげられる.したがって、両者間で生 ずる差について、一方が正しく他方が誤差であると見な すわけにはいかない.これらの評価については、今後の 課題である.

謝辞

本研究をすすめるにあたり、内田英治気象研究所予報

研究部長はじめ同研究部の方々にたえず助言をいただき ました.

シンガポールのデータは、シンガポール気象サービス (Meteorological Service Singapore) 刊行のもの、気象 衛星のデータは、気象衛星センター刊行のものを用いま した.また、計算は、気象研究所電子計算室で行いまし た.

文 献

- 中村健次,1979:熱帯における静止気象衛星による 雲移動ベクトルと雲量のスペクトル解析,1979年 度春季大会講演予稿集,日本気象学会。
- 浜田忠昭,1979:風計算,GMS システム総合報告, Ⅱデータ処理解説編,その2,気象衛星センター.,1980:静止気象衛星「ひまわり」の画像 からの風計算,天気,27,139-158.
- 林 良一, 1977:時空間スペクトル解析法と大気大 循環モデルへの応用,気象研究ノート, 131, 61-74.
- 丸山健人,1975:大規模大気擾乱のスペクトル解析, 天気,22,267-280.
- 柳井迪雄,丸山健人,1969:熱帯成層圏大気の運動, 天気,16,239-260.