中間圏ナトリウム原子層観測(長野市, 1990年) Measurements of the Mesospheric Sodium Layer at Nagano-shi, 1990 藤森幸光 原博文 野村彰夫 斉藤保典 鹿野哲生 Y.Fujimori, H.Hara, A.Nomura, Y.Saito and T.Kano. 信州大学工学部

Faculty of Engineering, Shinshu University.

Lidar measurements of the mesospheric sodium layer have been made at Shinshu University, Nagano-shi(36°40' N, 138°12' E) during the period from February, 1991 to March, 1990. In this report, we discuss the nightly and seasonal variations¹ of the sodium layer and atmospheric wave activities on the basis of the data of 30 nights.

1. はじめに

今年から5か年計画の国際協同観測であるSTEP がスタートした。信州大学ではその一環として中 間圏ナトリウム層のライダー観測を行っており、 1990年2月から1991年3月までの期間に 30夜の観測に成功している。ライダーシステム については前の報告¹⁾に託し、ここでは解析処理 とナトリウム層と大気波動についての季節変化と 夜間変化の特徴について報告する。

<u>2. 解析処理</u>

解析処理はライダー方程式をベースにした ナトリウム原子密度に関する解析とFFTによる 空間スペクトル解析をベースとした大気波動 に関する解析を行っている。その流れを Fig.1に示す。プログラムは処理速度向上と可 搬性及び大型計算機への移植時におけるデー タ転送の簡素化を考慮して、MS-DOS上におい てC言語で記述してある。ここで示す解析例は、 レーザ出力100mJ、繰り返し0.2Hz、距離分解 能1kmの条件下で1990年12月4日から5日にかけ て観測されたデータに基づくものである。

2.1. リアルタイム処理

観測された地上から511kmまでの1km毎の受 信光子数は、100ショット毎に積算されて一次 データベースに蓄えられる。 その際に距離二 乗補正されたAスコープを対数表示とリニア 表示でリアルタイムに行う。

2. 2. 気柱密度と高度分布の夜間変化

観測後にまずナトリウム原子密度に関する 解析を行う。 一次データベースから高度



Fig.1 Flow chart of analysis.

411km~511kmのデータを背景光として差引き、 高度30km~35kmのレーリー散乱信号で出力の 変動を補正した後に、ライダー方程式により ナトリウム原子密度を各高度毎に算出する。 その後、まずナトリウム原子密度の高度方向 への積算値である気柱密度の夜間変化をもと める。その解析例をFig.2に示す。この夜、気 柱密度が0時付近で極大を向かえたことがわか る。さらに気柱密度で各高度毎のナトリウム 原子密度を規格化し、ナトリウム原子密度の 高度分布の夜間変化を求める。その解析例を Fig.3に示す。これよりナトリウム層は明け方

D 2

に向かい原子密度のビークがつぶれ、 層幅が 厚くなっていったことがわかる。 その後、 各 高度毎のナトリウム原子密度は二次データベ ースに蓄えられる。

2. 3. 空間スペクトル解析

二次データベースから空間スペクトル解析 を行う。ナトリウム原子密度の高度分布毎に FFT解析を行い、静穏夜とのパワースペクトル の比を8段階の濃淡表示で求めた。その例を Fig.4に示す。21時から0時にかけて鉛直波長 13kmと5km付近に、また23時には4km~13kmの 広い波長域において強い波動活動があったこ とや、0時以降にはそれほど強い波動活動はな かったことがわかる。

さらに波動活動を視覚的に解析するために 波長域を10.7kmで長波長域と短波長域に分け、 波長4.0km以下をノイズレベルとしてカットし、 バンドパスフィルターを用いた逆FFT処理を行 い、フィルターをかけたプロファイルを求め る。その例をFig.5,6に示す。位相伝播方向 は下向きで、Fig.5からは伝播速度0.9km/hの 波動が、Fig.6からは伝播速度1.1km/h,鉛直波 長10kmの波動が見られる。このようにフィル タリング処理により波動のダイナミカルな動 きー鉛直波長,伝播方向,位相速度,周期等 がわかる。











2. 4. 波動活動指数

次に波動活動の変動をさらに定量化するた めに逆FFT処理によって得られたそれぞれのプ ロファイルの二次微分の二乗平均値を求め、 大気波動活動の定量化を行う(大気波動活動 指数)。 その例をFig.7に示す。 長波長、 短波 長成分ともに0時以前に活発な活動がみられ、 23時に特に強い活動があったことがわかる。

3. 季節変化

各夜のデータを1日毎にまとめ、日を追って 表示することにより季節変化の解析ができる。 以下に示すのは1990年2月から1991年3月まで の30夜のデータに対して季節変化の解析を行 ったものである。気柱密度の季節変化を Fig.8に示す。〇はその日の時間平均、バーは その日の変動幅を示している。これより気柱 密度は冬に増大しており、5月の極小値に比べ 約5倍に達していることがわかる。

次に波動活動指数の季節変化をFig.9に示す。 データ数が少ないためはっきりとしたことは いえないが、気柱密度ほど激しい変化はない。 <u>4. 平均的な夜間変化の特徴</u>

全データの時間毎の平均をとる事により夜 間変化の平均的な特徴がわかる。 以下に示す データは全30夜のデータに対し時間毎に平 均をとったものである。 平均的なナトリウム 原子密度の高度分布の夜間変化をFig.10に示 す。 明け方に向かうにつれピークが平らにな り層幅が厚くなっているのが平均的な特徴で ある。 Fig.3はその典型的な例と言える。

次に平均的な波動活動指数の夜間変化を Fig.11に示す。 データ数が少ないためはっき りとしたことはいえないが、 長波長域におい て22時付近に微弱ながらピークがみられる。 また波動活動は0時以前のほうが、 それ以後よ りはやや活発である事がわかる。









5. 終わりに

以上のように信州大学ではナトリウム原子 層の観測及び解析を定常的に行っている。 そ の結果、気柱密度が冬に増大していること、 ナトリウム層は明け方に向かい層幅が厚くな ることがわかった。 波動活動指数については 0時以前の方がそれ以降よりも波動活動が活発 である傾向がある。 最後に参考資料として Table.1に全30夜の観測成功日数を月別に示 しておく。

FEB, 1990 - MAR, 1991	
JAN.	2
FEB.	4
MAR.	4
APR.	3
MAY.	1
JUN.	2
JUL.	0
AUG.	0
SEP.	0
OCT.	0
NOV.	5
DEC.	9
TOTAL	3 0

Table.1 The number of monthly measurment nights.

文 献

- 1)原博文ほか、"信州大学における高層大気 観測用ライダーシステム",第14回レー ザレーダシンポジウム講演予敲集、P22.
 2)野村彰夫ほか、"長野市における中間圏 ナトリウム層のライダー観測",第89回 地球電磁気・地球惑星圏学会講演予講集, H42-08.
- 3)藤森幸光ほか、"長野市における中間圏 ナトリウム層のライダー観測"、平成3年 春期第38回応用物理学関係連合講演会 講演予敲集No.3、28p-D-4、 p.p.881.
- 4)藤森幸光ほか、"長野市における中間圏 ナトリウム層のライダー観測(Ⅱ)"、 平成2年度電子情報通信学会信越支部大会 講演論文集、74.