# 波長可変共鳴散乱ライダーによる MLT 温度の観測

### MLT temperature observations by a frequency-tunable resonance scattering lidar

津田卓雄,<sup>1</sup> 江尻省,<sup>2</sup> 西山尚典,<sup>2</sup> 阿保真,<sup>3</sup> 川原琢也,<sup>4</sup> 中村卓司<sup>2</sup>

T. T. Tsuda,<sup>1</sup> M. K. Ejiri,<sup>2</sup> T. Nishiyama,<sup>2</sup> M. Abo,<sup>3</sup> T. D. Kawahara,<sup>4</sup> and T. Nakamura<sup>2</sup>

<sup>1</sup> 電気通信大学 情報理工学研究科,<sup>2</sup> 国立極地研究所,<sup>3</sup> 首都大学東京 システムデザイン研究科,<sup>4</sup> 信州大学 工学部

<sup>1</sup>Graduate school of Informatics and Engineering, The Univ. of Electro-Communications,

<sup>2</sup>National Institute of Polar Research,

<sup>3</sup>Graduate school of System Design, Tokyo Metropolitan Univ.,

<sup>4</sup>Faculty of Engineering, Shinshu Univ.

The National Institute of Polar Research (NIPR) is leading a six year prioritized project of the Antarctic research observations (from 2010 to 2015). As a part of the sub-project, the global environmental change revealed through the Antarctic middle and upper atmosphere, we have developed a frequency-tunable resonance scattering lidar system to be installed at Syowa Station (69S, 39E) in Antarctica. In this presentation, we will make a brief introduction on the frequency-tunable resonance scattering lidar, and report current status on temperature observations in mesosphere and lower thermosphere (MLT) region using the lidar system.

## 1. はじめに

国立極地研究所が主導する南極地域重点研究観測(2010-2015年の6ヶ年計画)のサブプロジェクト「南極域中層・ 超高層大気を通して探る地球環境変動」の一貫として、南 極観測用の波長可変共鳴散乱ライダーの開発を国立極地研 究所(東京都立川市:36N,139E)において進めている.波 長可変共鳴散乱ライダーの主目的の一つは、中間圏・下部 熱圏(MLT)領域(高度 80-110 km)の大気温度の観測で ある. 南極昭和基地に既設のレイリー/ラマンライダーに よる大気温度観測(観測高度 10-80 km)と組み合わせ、上 部対流圏から下部熱圏領域に至る大気温度の連続的な観測 から、南極域における大気上下結合の解明に寄与すること が期待されている.

本発表では、波長可変共鳴散乱ライダーの簡単な紹介と MLT 温度観測の準備状況の報告を行う.特に、大気温度 観測(ドップラー温度計測)において重要となる送信レー ザー周波数の校正、最適レーザー周波数の選定、及び MLT



### 2. 波長可変共鳴散乱ライダー

波長可変共鳴散乱ライダー (Figure 1 参照) は,送信レー ザーにリング共振器アレキサンドライトレーザー (Table 1 参照)を採用しており,基本波 770-786 nm,倍波 385-393 nm の範囲で波長可変であることが大きな特徴である. 複 数の大気組成の共鳴散乱線に同調することが可能であり, MLT 高度に分布する K (770 nm), Fe (386 nm), Ca<sup>+</sup> (393 nm) がメインの観測対象である. その他に,電離圏 N<sub>2</sub><sup>+</sup> (390, 391 nm) を挑戦的な観測対象候補の一つとし, 観測実現可能性の検討を進めている.

2012 年度に本格的なシステム開発を開始しており,送 信部,受信部,制御部の基本構成は既に完了,2013 年 1 月 には K ファーストライト,2013 年 8 月には Fe ファース トライト,2014 年 8 月には Ca<sup>+</sup> ファーストライト に成功 している.昭和基地への輸送は2016 年度を予定している.



Figure 1 Overview of the frequency-tunable resonance scattering lidar.

Table1Specification of the pulsed Alexandrite lasersystem (by Light Age Inc.).

| Light source    | FL pumped Alexandrite        |
|-----------------|------------------------------|
| Wavelength      | 770–786 nm, 385–393 nm (SHG) |
| Output power    | 4 W, 2 W (SHG)               |
| Energy          | 160 mJ, 80 mJ (SHG)          |
| Repetition rate | $25 \mathrm{~Hz}$            |
| Pulse width     | 50–200 ns                    |
| Freq. width     | <100 MHz                     |
| Freq. accuracy  | $< 10 \mathrm{~MHz}$         |



Figure 2An example of the Doppler-free saturation spectroscopy experiment for K 770 nm. The detected peaks can be used for the reference in the absolute frequency.

### 3. レーザー周波数校正

本ライダーシステムで使用するレーザー基本波の波長 域 770-786 nm についてレーザー周波数の校正を行なう 必要がある. 波長域全体に対して絶対周波数基準を設ける ことは容易ではないため、本システムでは、波長計と一部 の波長域での絶対周波数基準を組み合わせることにした. 波長計は、フィゾー干渉計型の高精度波長計 (WSU-10 by HighFiness GmbH: 周波数分解能 1 MHz) を採用し、絶 対周波数基準については K (770 nm) と Rb (780 nm) の 蒸気セルを用いたドップラフリー飽和分光法から各々の飽 和ディップを検出することで基準周波数を得た (Figure 2 参照). このようにして, 770, 780 nm における絶対周波 数基準を参照しながら、波長計の校正・精度検証を行った. 2ヶ月以上に渡る繰り返し検証実験の結果, Precision: ~1 MHz, Accuracy: ~3 MHz 程度の周波数精度を達成して いることが実証され、ドップラー温度計測(目標精度:10 MHz) が充分に可能であることを示した.

#### 4. 最適レーザー周波数選定

本ライダーシステムでは、共鳴散乱線の温度によるドッ プラー広がり (スペクトル形状)を決定することで、大気温 度を観測する.より具体的には、送信レーザー周波数を共 鳴散乱線内の3つの周波数に切替えながら観測を行い、各 周波数で得られる散乱光強度の比から共鳴散乱線のスペク トル形状を決定する手法 (3 周波数法)を採用している.

実際に観測オペレーションに用いる最適な3周波数の組 合せをシミュレーションから決定することを試みた. Fe 観



Figure 4 MLT temperature data (bottom) and its error (top) obtained from Fe-mode observation on 13 Jan 2015.



Figure 3 An example of the estimations for temperature errors at different combinations in the three frequencies. We can find out a best combination where the temperature error is minimized.

測モードについてのシミュレーションでは、3 周波数の内 の真ん中の周波数は共鳴散乱線の重心周波数として固定、 残りの2つの周波数を可変として、現実的な温度/風速等の 条件下で推定される温度誤差を計算し、温度誤差が最小と なる3 周波数の組合せを特定した (Figure 3 参照).

### 5. MLT 温度の試験観測

以上に述べたように、 本ライダーシステムの送信レー ザーの周波数校正,及び3周波数観測に使用する最適周 波数選定の目処がついたことを受け、Fe 観測モードによ る MLT 大気温度の試験観測を立川 (国立極地研究所) に て開始している. 2014 年 8 月 4 日に初めての MLT 温度 観測 (Fe 観測モード) に成功し,以降現在まで断続的に 試験観測を実施しているが,特別大きな問題はなく,観測 オペレーションから MLT 温度データの導出まで順調に できている (Figure 4 参照). また, 試験観測より得られ た MLT 温度データの妥当性を確かめるため、人工衛星観 測 (TIMED/SABER, Aura/MLS など) による MLT 温 度データとの比較を行ったが、概ね良い一致が見られてい る (Figure 5 参照). 更に, Fe 観測モードに加え, Ca<sup>+</sup> 観測 モードによる MLT 温度観測の挑戦も進めている. Ca<sup>+</sup> 観 測モードによる MLT 温度観測は、世界初の試みであり、成 功すれば電離圏下部のイオン温度データを得ることが可能 となる. 来年度 (2016 年度) の昭和基地輸送に向け、継続 的な試験観測を通して細部にわたる準備/調整を進めてい くことを予定している.



Figure 5 A comparison in the temperature data from the lidar (red) and the limb-sounding satellite, Aura/MLS (black).