イメージングライダーによるエアロゾルの観測と解析法

Observation and analysis of aerosol distribution by using a bistatic imaging lidar

千葉大学環境リモートセンシング研究センター 〇甲賀 郁絵、深川 俊介、山口 陽平、 久世 宏明、竹内 延夫

東京大学宇宙線研究所 佐々木 真人、浅岡 陽一、青木 利文、東邦大学理学部 小川 了

Ikue Kouga , Shunsuke Fukagawa, Youhei Yamaguchi, Hiroaki Kuze, Nobuo Takeuchi

Center for Environmental Remote Sensing, Chiba University

Makoto Sasaki, Yoichi Asaoka, Toshifumi Aoki

Institute for Cosmic Ray Research, University of Tokyo

Satoru Ogawa Faculty of Science, Toho University

Abstract All-sky Survey High Resolution Air-shower (Ashra) telescope has been developed to detect cosmic-ray particles with extremely high energy, larger than 10^{16} eV. At CEReS, we are developing an imaging lidar system by applying the Ashra telescope technique to atmospheric monitoring. In this study, we report the capability of aerosol distribution measurement and related retrieval algorithm.

1. はじめに

All-sky Survey High Resolution Air-shower(Ashra)望 遠鏡計画は、宇宙線の起源と伝播の解明を目指して超高エ ネルギー宇宙線の全天監視を行うプロジェクトであり、東 京大学宇宙線研究所が中心となって進められている1)。同 プロジェクトで開発中の望遠鏡は、広視野角(50°)、高角 度分解能(1分角=0.29mrad)、高速高感度撮像系など、従 来の検出器にない特徴を有している。大気蛍光やチェレン コフ光を観測するため、観測波長は 300-420nm の紫外域 を対象として設計されている。千葉大学環境リモートセン シング研究センター(CEReS)では、Ashra 望遠鏡とライダ 一技術を組み合わせることによりエアロゾルの二次元・三 次元分布のリアルタイム観測を目指し、望遠鏡の波長感度 とアイセーフの点から、波長 351nm および 355nm のレ ーザー光を用いた可搬型イメージングライダーの開発を 進めている²⁾。可搬型イメージングライダーでは、Ashra 望遠鏡の広角特性を活かし、エアロゾルの後方散乱光を観 測する従来型のモノスタティック配置に加えて、光散乱強 度の強い前方散乱を利用するバイスタティック配置での 観測を想定している。本報告では、バイスタティック配置 による予備的実験およびエアロゾルの二次元分布導出ア ルゴリズムについて紹介する。

2. エアロゾルのバイスタティック観測

可搬型(1/3 スケール)装置は主鏡直径が 60cm であり、 球面の焦点面位置に静電収束型のイメージインテンシフ ァイア(口径 6 インチ)を置いて画像を取得する。実際のバ イスタティック計測を想定して千葉大学で行った可視レ ーザーと CCD カメラを用いたエアロゾル計測におけるシ ステムの配置図を Fig.1 に、装置緒元を Table 1 に示す。 装置は建物屋上に設置し、CCD カメラの視野方向を固定 してレーザー光の射出角を仰角 1~90 度の範囲で掃引し た。レーザー光の偏光方向は散乱面に対して s 偏光とし、



Fig.1 Schematic diagram of a bistatic imaging lidar measurement

Laser	Nd:YAG 532 nm
Repetition rate	10 Hz
Power	30 mJ
Cooled CCD	SBIG ST-7XMEi
Number of pixels	765 $ imes$ 510 pixels
FOV	46 deg for 765 pixels
Q.E.	0.65 @ 532 nm
A/D converter	16 bit

Table.1 System parameters

レイリー散乱光強度の角度依存性を最小とした。この観測 より得られた受信光強度の二次元分布を Fig. 2(a)に示す。 図からわかるように、散乱角が小さい前方散乱になるにつ れて受信光強度が大きくなっている。

3. 解析アルゴリズム

観測された受信光強度分布から、次のようにしてエアロ ゾル消散係数 α_1 の空間分布を求めることができる。地表 面付近の一点での α_1 が既知であるとし、標準的なエアロ ゾル鉛直分布に基づいて透過率 T を仮定する。レーザー 光を地表付近から上空へ掃引するとき、最初の点と次の点 との間で、観測された受信光強度 P_{obs} の比を計算する。 一方、次の点での α_1 を仮定すれば、ライダー方程式から 信号強度比を理論的に導出できる。観測と理論の差

$$err = \frac{P_{\text{obs } i,j+1}}{P_{\text{obs } i,j}} - \frac{P_{i,j+1}}{P_{i,j}}$$
(3)

が最小になる条件から、次の点での α₁ が求められる。この操作を繰り返すことによって α₁の二次元分布が求められる。この分布に基づいて透過率 *T*を計算しなおし、 全体のプロセスを繰り返す。この反復計算アルゴリズムによって、観測各点での消散係数が一定の値に収束する。

4. エアロゾル消散係数の二次元分布

上述の解析アルゴリズムを用いて、2004年11月25日 の受信光強度からエアロゾル消散係数の二次元分布を求 めた(Fig. 2(b))。このとき消散係数の初期値を1×10⁻⁴m⁻¹ とし、位相関数は同期観測した光学式粒子計数器(OPC) のデータより得られたものを用いた。上空においてエアロ ゾル消散係数の大きい領域があることが観測された。この



Fig.2 Two-dimensional distribution of (a) the received signal intensity, and (b) extinction coefficient

実験では受信部とレーザーを結ぶ線上の鉛直二次元分布 を観測した。今後、可視および紫外レーザーを用い、受信 部の視線方向とレーザーの射出方向が直角となるような 配置でのバイスタティック計測を計画している。

謝辞 文部科学省振興調整費「先導的研究等の推進」の うち、「(ア)複数の分野に係る境界的又は融合的な研究開 発を行う必要がある領域」からの研究助成に感謝します。

参考文献

1) M. Sasaki, A. Kusaka, Y. Asaoka, Design of UHECR telescope with 1 arcmin resolution and 50° field of view, Nucl. Instr. Meth. Phys. Res. A492, 49-56 (2002).

2) S. Fukagawa, I. Kouga, H. Kuze, N. Takeuchi, M. Sasaki, Y. Asaoka, S. Ogawa, Simulation study for aerosol distribution retrieval from bistatic, imaging lidar data, IQEC/CLEO-PR2005 (July 11-15, 2005), CThK2-4.