D 1

宇宙からのDIALによるオゾン観測の可能性の検討

A feasibility study of the measurements of ozone by DIAL from space $\ensuremath{\mathsf{Space}}$

林田佐智子 笹野泰弘 杉本伸夫 清水浩 Sachiko Hayashida-Amano, Yasuhiro Sasano, Nobuo Sugimoto Hiroshi Shimizu 国立公害研究所

National Institute for Environmental Studies

* 戸籍姓 天野

SYNOPSIS: The signal simulation of the satellite-borne ozone DIAL with 800 km orbit was done. One of the realizable ozone DIAL systems which consists of 80 cm telescope and the XeCl laser with a $\rm H_2$ Raman shifter emitting 100mJ laser pulses of 308 nm and 353 nm in wavelength was considered. This system can observe the ozone concentration averaged in the region of 10 km range around 20 km in altitude with only several percent of the error.

1. はじめに

種々のオゾン観測方法のうちでも、差分吸収方式ライダー(DIAL)は、時間・高度分解能に優れ、リモートセンシングとしての多くの利点を持っている。将来、地球規模でのオゾン観測を行なうために、オゾンDIALを人工衛星に搭載することがのぞまれており、すでにいくつかの性能評価シミュレーションもおこなわれている。

本講演では、 現時点で最も実現の可能性の高いスペックを取り上げ、 極軌道衛星を想定して、 期待できる性能をシミュレートした結果を述べる。 また、測定精度をあげるための解析手法について議論する。 2. 計算に用いた基本式

波長 1、 波長 2 のレーザー光について距離 R, R + L からの信号をそれぞれ、P1(R),P2(R),P1(R+L),P2(R+L)と表わすと高度 R から R + L までのオゾン 濃度の平均値 n (R+L/2)は、次の式で与えられる。

$$\overline{n} (R+L/2) = 1/(2\sigma L)x\{ln(\frac{P_2(R+L) P_1(R)}{P_1(R+L) P_2(R)}) + ln(\frac{\beta_1(R+L) \beta_2(R)}{\beta_1(R+L) \beta_1(R)})$$

$$-2 \int_{0}^{R+L} (\alpha_1 - \alpha_2) dr\}$$
(1)

ただし、下添え字は波長 1、 2 を表わす。 また、 $\sigma_0 = \sigma_1 - \sigma_2$; σ_1, σ_2 はオゾンの吸収断面積、 β_1 、 β_2 は大気分子およびエアロゾルの体積後方散乱係数の和、 α_1 、 α_2 は大気分子およびエアロゾルの体積消散係数の和である。 後方散乱係数、消散係数の波長依存性が無視できる場合には(1)式の右辺のかっこ内で第1項のみからオゾンが求められる。 しかし、 実際には第2項、 第3項が系統誤差としてオゾン濃度導出に影響する。

系統誤差は、

$$\mathcal{E}_{S} = \frac{1}{2\sigma_{A}} \int_{R}^{R+L} n(r)dr \times \int_{R} \ln\left(\frac{\beta_{1}(R+L)\beta_{2}(R)}{\beta_{2}(R+L)\beta_{1}(R)}\right) - 2\int_{R}^{R+L} (\alpha_{1} - \alpha_{2})dr$$

で与えられる。 また、 信号のランダム 誤差は、 フォトマルのショットノイズで決まり、

$$\mathcal{E}_{r} = 1/(2\sigma_{A}\int_{R}^{R+L}n_{(r)dr}) \times \left\{ \sum_{i=1}^{2} \left[\frac{P_{i}(R) + 2P_{bi}}{P_{i}(R)^{2}} + \frac{P_{i}(R+L) + 2P_{bi}}{P_{i}(R+L)^{2}} \right] \right\}^{o_{i}, 5}$$

N ショットの和については $P_+(R)$ \to $NP_+(R)$; P_{b_+} \to NP_{b_-} $(P_{b_+}$; バックグラウンドノイズ) でおきかえることができる。

3. 計算結果

本予稿集では、 XeCl(308nm)とそのラマンシフト線(353nm)を用いた計算 出力はともに100mJ、 望遠鏡は直径80cm (すでに人工衛星 例のみを示す。 用されている大きさのもの)を用いた。 大気モデルはU.S.Standard Atmosphere(1976)(図1)、 エアロゾルの消散係数はEltermannのモデル(1964) 消散係数と後方散乱係数の比は50とした。 積 算 ショット 数 は 1000と し たが、レーザーの繰り返しを10 Hz、 極軌道衛星の速度を7km/sとすると水平距 離分解能700kmに相当する。 また、 望遠鏡の視野角を0.1mrad、 受光系のフィルタ は 0.1 nmと し た。

図2は各波長での後方散乱による受信信号のS/Nを距離分解能1km したものである。 図3は図2の2波長の信号から式(1)に基づいて得られ である。 ここでランダム誤差を小さくするために △ R = 3kmの区 濃度の図 し (running mean)、距離 L=1 $\bar{n}(R)=\frac{1}{2}$ / $\bar{n}(r)$ dr)を求め、各高すべての系統誤差をのぞいた場 距離 L =10kmだけはなれた二地点の間のオゾンの 度に対してn(R)をプロットした。 () の影) によ 平均化(L a はす 合で、 図 1 で 与 響で いるが、平滑化 度よりなめ らかになっ 7 (△ R まりでて いない。 △ R = L = 10kmとするとこの歪の影響が大 考 るが、 で示したように平滑化と平均化の操作を別にすれば、 歪の影響 度をあげることができる。 図3の曲線bは系統誤差を まったく考慮せず、 右辺第1項のみから求めたオゾン濃度、 cは大気分子の消散係数の波長依存性 を考慮した場合である。 10 km以下の領域ではエアロゾルの効果を補正する必 があるが、 10-20 km の領域では大気分子の消散係数の補正のみでも十分な精度 が得られる。

図 4 は式(2)、 (3)で得られる誤差をプロットした。 曲線aは昼のランダ ノイズ、 c は大気分子の消散係数以外図 4 からわかるように、 オゾン 濃度の は夜のランダムノ 1 にこ る系統誤 cの和である。 d lt b では誤差2.5%で測定できる。 細かい高度分布は得ら ħ 63 圏といった領域ごといいに、 レッカラ できるである。 下部成層 Ξ 上部、 のオゾ ン変 動モ 夕 IJ ング には十分 と考 えら 出力、 望遠鏡の 大型化により、 れる。 高度分解能をあげること ができる 視野角、 また、 夕 ル の改善 昼の観測も可能になるこ とが考えられる。

