ライダー多重散乱信号のシミュレーション Simulation of Multiple Scattering Signals of Lidar

^o竹内延夫^c、呉尚謙^s、松本雅雄^c Nobuo TAKEUCHI^e, Wu Shang-Qian^s, Masao Satumoto^c

A:国立環境研究所、 B:筑波大学、 C:九州工業大学

A:Nat'l Inst. Env. Studies, B:Tsukuba Univ., C:Kyushu Inst. Techn.

<u>ABSTRACT</u>: Multiple scattering is important for a dense scattering medium. The error of the extinction coefficient due to the multiple scattering, when a lidar is located in a dense fog, was best estimated using a modified Monte Carlo method, which uses the receiving probability when the scattering point is located within the field-of-view of the receiving telescope. Characteristics and the error due to the multiple scattering are estimated in this paper. The error when using the Klett inversion method is also discussed.

1. はじめに

R 5

ミー散乱ライダーでは通常、1次の後方散乱 のみを扱うが、実際には多数回散乱された後、 受光系に戻ってくる2次、3次などの多重散乱 信号を含んでいる。散乱媒質が濃いとき、多重散 乱を無視して、観測量からライダー方程式を用い て減衰係数を求めると誤差が生じる。本研究では 多重散乱が最も顕著に現われる濃霧中を例に取 り、モンテカルロ法を使用して多重散乱の影響を 考察し、さらに反転解法(Klettの方法)^{1,2)}で 減衰係数を求めたときの誤差を推定した。

2. モンテカルロシミュレーション

多重散乱の本計算では、モンテカルロ法を使 用する際に、光の減衰は散乱だけを考慮し、吸 収は無いものと仮定している(従来の計算はほ ぼ省略している)。また、散乱媒質(霧)の空 間分布が均一であり、レーザー光の広がりをゼロ、 光子と散乱体粒子の衝突は一対一である(単粒 子散乱)とし、同時には多数の散乱を考えない。 計算においては乱数と霧の位相関数(Cloud C-1モデル)から光子の軌跡を計算し、散乱点が受 光系の視野に入っているときには受光確率を計 算して加算していくことによって、計算の効率 を高めた。

計算にはライダーを1.2mの高さで霧の中に水 平に向けた状況を想定している。 受信光学系の 半径は0.1mである(これは R M - C W ライダー ³⁾による視程測定と同じ条件)。 地面での反射 があるときはLambert 的であるとして計算して いる。 光子が J 次の散乱において、 ライダー受 光系に戻る確率は次式によって計算される。

$$P_{J} = \frac{T(\Sigma L_{J})\rho_{I}(\theta)}{R^{2}} A_{r} \cdot \cos \alpha_{n} \cdot \prod_{k=1}^{J-1} (1 - P_{k})$$

T(Σ L_i)= exp($-\beta$ ・ Σ L_i)はJ次の散乱点まで合計した透過率、 Rは散乱点と受信系中心の距離、 $\rho_i(\theta)$ は上記の位相関数(i:散乱,反射)、 Ar・ $\cos \alpha_n$ は受信系の有効面積である。 PkをK次散 乱において光子が受信系に戻る確率とすると、 (1 – Pk)は K次散乱において光子が受信系に 戻らない確率である。次のK + 1次散乱では、 K次散乱までの残る確率を光子強度として計算 する。 散乱計算の概念図をFig.1に示した。



Fig. 1 Concept of multiple-scattering calculation. PJ is the scattering probability, which is calculated when the scatterer is within the field-of-view.

3. 計算結果

本研究では、 波長 0.7 μ mとし、 Cloud C-1モデ ルの位相関数を使用している。 この位相関数は 前方方向に散乱される確率が非常に大きいのが 特徴で、 散乱角が10度以下に50%以上が含まれる。

一回の計算に使用した光子数は20万個で、散乱次数は10次以上はほとんど寄与しないので計算を打ち切っている。多重散乱には視野角と減衰係数が大きく影響するが、視野角は3~50mrad、減衰係数は0.001~0.1m⁻¹(視程にして4km~40m)を扱った。距離分解能は1mで計算し、平滑化を行なっている。地面の反射率は30%および10%を計算した。また、120mと400mに建物(反射率:30%と90%)がある場合を計算したが、建物の影響については省略する。

計算結果の1例として、 全視野角50mrad(視 野半角25mrad)で、 減衰係数 β が0.01m⁻¹の場合 の多重散乱の様子をFig.2に示す。 この図で示す ように、 視野角が50mradのときは片道に相当す る光学的厚さ(減衰係数×距離)が約3.3の所で 2次散乱信号が単散乱信号を越える。 そして光 学的厚さが約4.5、 6の所でそれぞれ3次散乱、 4次散乱が一次散乱を越える。 視野角が小さい とこの値はもっと大きく(遠方に)なる。



Fig.2 Strength of multiple scattering as a function of distance. The curve shows the single, second, third and fourth scattering from the above.

計算の結果より、霧の中でライダーが水平に 向いている場合には多重散乱の大きさはライダ ーの高さ、地面の反射率、減衰係数、ライダー 受信系の視野角等に関係する。また距離ととも に多重散乱の影響が大きくなる。 視野角依存性を見るために、地面反射が無い 場合の多重散乱(2次以上)/単散乱比の視野 角(全視野)依存性を $\beta = 0.01m^{-1}$ について距離 をパラメーターとしてFig.3に示した。視野角の 増大、距離の増大とともに多重散乱の影響が大 きくなるのが見られる。また、地面反射が無く、 光路長500m、視野角が10mradの条件では、減衰 係数 β が0.01m⁻¹から0.03m-1になると、多重散 乱は約3倍になる。多重散乱の影響は視野角に ほぼ比例して増大する。



Fig.3 Field-of-view dependence of multiple scattering-to-single scattering ratio as the function of distance for $\beta = 0$.01 m⁻¹.

地面反射が無い場合の多重散乱(2次以上) /単散乱比を全視野角10mradについて、 横軸に 減衰係数、縦軸に距離を取ったものをFig.4に示 した。これから距離が大きくなるとともに多重 散乱の影響が増大することが分かる。



Fig.4 Extinction coefficient dependence of multiple scattering-to-single scatteing ratio as the function of distance for 10 mrad FOV.

地面の影響がある場合には、地面が視野の中 に入るところから多重散乱信号は急に大きくな り、地面反射がない場合の約2倍になる($\beta = 0.01 \text{m}^{-1}$ のとき)。距離が500mの場合をFig.5に 示した。また、地面の反射率を10%に下げても、 地面反射の影響は約1/2が残る。



Fig.5 FOV (field-of-view) dependence of multiple scattering-to-single scattering ratio for equivalent distance of 500 m and $\beta = 0.01 \text{ m}^{-1}$.

なお、本研究ではライダーを霧の中に置いてあ る場合を扱った。 雲のように高濃度の散乱体が 離れた所にある条件のときと比べると、 多重散 乱信号の絶対量が大きいが多重散乱信号が単散 乱信号を越える距離は雲への侵入距離に比べて 遠くなった。

この計算結果から、数百mの距離では視野が 3mrad以下では多重散乱の寄与は一次散乱の10% 以下になる、また、減衰係数が0.001m⁻¹のとき には視野角が50mradでも10%以下であることが示 された。

4. 反転解法による誤差の検討

ライダーによる減衰係数の導出には、通常、 KlettやFernaldによって提案された反転解法が 使用される。したがって、モンテカルロ法によ ってライダー信号をシミュレートし、単一散乱 を仮定した反転解法を用いて減衰係数を求め、 多重散乱が与える影響を検討する必要がある。

このために、シミュレートされたライダー信号を10点のメディアンフィルターによって平滑化、平均化し、距離分解能を5mとしてからKlett

の方法によって減衰係数の分布を求めた。 この 場合、 境界条件はライダーから500m、 またはラ イダー信号が0になる距離で真値を与えるものと し、 後方散乱係数は減衰係数の0.85乗に比例す るものとした。 Fig.6に受光系視野角50mradの場 合の推定された減衰係数分布を示す。 (a)、(b)は それぞれ減衰係数が0.001、 および0.1の場合で ある。 図中横軸の矢印は地表面が視野内に入る 距離を示す。 減衰係数が小さい場合、 地表面の 影響は顕著であるが、 減衰係数が大きい場合、 地表面の影響は小さい。 このことは他の条件で も確認された。 これは減衰係数が大きくなると ライダー信号に与える散乱の寄与が地表面の寄 与と同等、 もしくはそれ以上になるためであろ うと推察される。



Fig.6 Calculated extinction coefficient by Klett inversion method. (a) for extinction value of 0.001 cm^{-1} , (b) for 0.1 cm^{-1} .

ここで、多重散乱の影響を表わすため、各受 光視野角における減衰係数(真値)と減衰係数 推定値のバイアス誤差: (真値-推定値)/真 値の関係をFig.7に示す。 視野角が50mradのとき には視程が4km程度の低い濃度でも20%程度の誤 差が見込まれるが、 3mradでは視程が40mほどの 濃い濃度でも誤差は10%以下であることが分かる。 受光系視野角が小さくなれば、 多重散乱の影響、 および地表面の影響が減少し、 減衰係数の推定 精度が向上することが示された。

5. おわりに

観測点(ライダー)自身が霧の中におかれた 状態で、多重散乱がライダー計測における減衰 係数の導出に及ぼす誤差についてモンテカルロ 法シミュレーションによって検討した。

その結果、多重散乱の影響は距離とともに、 また、減衰係数、視野角とともに増大すること が確かめられた。Klettによる反転法で減衰係数 を求めた場合、視野角が3mrad程度であると多 重散乱の影響は10%以下であることが判明した。

REFERENCE

- 1) J.D. Klett: Appl. Opt. 20 211 (1981).
- K.E.Kunkel, J.A.Weinman: J.Atmos.Sci., 33 1772 (1976).
- 3) N. Takeuchi, et al: Appl. Opt. 25 63 (1986).



Fig.7 Bias error as a function of extinction coefficient for various field-of-views.