岡本 創、 堀江宏昭

郵政省通信総合研究所鹿島宇宙通信センター

要旨

ここでは最近通信総合研究所において稼働を始めた、95GHz雲レーダを用いた雲のリモートセンシング について述べる。雲レーダのターゲットは氷雲を考えた。氷粒子の形状として様々な縦横比を持つものを (板状のものから針状のものまで)考慮し、その後方散乱特性を高い計算精度で求めたものを解析に適応 した。また粒子サイズは、5ミクロンから2500ミクロンまでの幅広い範囲を考慮した。現在の雲レーダデー 夕解析状況、及び現在開発中のアルゴリズムについても言及する。

1. 初めに

近年可能になった95GHz(3.2mm) 雲レーダは、 それ以上の長い波長では不可能であった氷粒子のリ モートセンシングを可能するものとして期待されて いる。またアクティブセンサーの特徴である雲の微 物理量の鉛直プロファイルの取得もできるため、雲 物理の理解に大きく貢献することが期待されている。 95GHzを持つ雲レーダはアメリカのマイアミ大学 で1985年に初めて試みられて以来、ペンシルバニ ア州立大学、ドイツのGKSS研究所などで地上設置 型のレーダ観測が行われている。現在通信総合研究 所でも航空機搭載型レーダが稼働しており航空機観 測が今年1月と3月に実施されている(Horie et al.. 1998)。一般にレーダによって得られる量は雲粒 子のサイズ分布、個数分布の両方に依存する。また 氷粒子の非球形性、及びどのように空間配置してい るか、というオリエンテーションの不確定性もあり、 そのシグナルの解釈は必ずしも成功していない。こ こではまず、氷粒子の非球形性を考慮した散乱計算 理論であるdiscrete dipole approximation (DDA) を用いた計算例を示し、その理論計算の精度評価を 行う。さらに氷粒子の形状としてさまざまな縦横比 を持つ六角柱を考慮し、またサイズの範囲として同 体積球に直した平均半径が5ミクロンから2500ミク ロンまでの幅広い範囲をカバーするような計算を行 い、サイズ及び形状に対する感度実験を行った。1 波長のレーダのみから単位体積の大気に含まれる氷 粒子の量(ice water content)を導出することは 困難であり、このためには他のセンサーとの組合わ せが必要である。

2. DDAと後方散乱

リモートセンシングにおいてはこれまで均質球形粒

子の仮定のもと、Mie理論が広く利用されてきた。 非球形粒子の散乱理論としては、浅野と山本 (1975) によってseparation of variable method と呼ばれる方法がある。この方法により回転楕円体 の問題は解析的に解かれている。また回転対称性の ある散乱体に関しては近年T-Matrix法が広く用い られており、縦横比が1に近いものに対しては計算 機の進歩もあり最大でサイズパラメータX $(=2\pi r/\lambda)$ で100を越えるサイズの計算が可能になっ た。しかし六角柱のような鋭い角があるようなもの に対しては、解析解の導出は極めて困難で、近似的 な方法のみが考案されている。その一つにdiscrete dipole approximation (DDA) がある。これは Purcell とPennypackerにより1973年に考えられた もので、天文における大きなトピックの一つである 星間塵の光散乱の問題に適用された。その後この理 論は大気物理、惑星科学、工学、医学、生物と幅広 い分野にまたがって発展、応用されている (Draine and Flatau 1994) 。

DDAにおいて、散乱体はN個の微小体積要素に分けられその一つ一つが点状の電気的双極子(ダイポール)に置き換えられる。あるダイポールiにおける 電磁波は、点iにおける入射波とi以外のN-1個のダ イポールからの散乱波の和によって表せる。ただし、 あるダイポールiからダイポールiへの散乱波の計算 にはjのダイポールモーメントの情報が必要である がこれを未知数としておく。ダイポールモーメント は物質によって決まる分極率とそこでの電場の積で 表される。こうしてこれらN個のダイポールに関し て方程式が建てられ、これを解くことで各ダイポー ルの値が得られる。ここでダイポール相互作用は電 磁波の場所による位相の違いも完全に考慮されてい るため、波長より小さいサイズに限らずこの理論を 原理的には適用することが可能である。 いずれにせよ、DDAにおいては(1) 微小体積要 素が波長より小さければダイポールのみしか励起さ れず、また(2) 多数の微小体積要素で散乱体を分 割することで散乱体の境界もうまく表せるようにな る。このため無限小の微小体積要素を用いれば、原 理的には正しい散乱計算ができる、というのが DDAの理論的基礎である。実際は有限の大きさの 微小体積要素を用いるため、解は近似的に正しいも のでしかないが、Nを増やせばそれだけ真の値が得 られると期待される。ここでは詳しくは述べないが DDA法の精度に深く関与する電気的双極子の分極 率の決定に関しては今だ発展の余地があり、近年も 活発に議論されている(Draine 1988, Draine and Goodman 1993、Okamoto 1995, Okamoto and Xu 1998)。

後方散乱の計算は、式(1)で定義される散乱行列 を求めることである。

$$\begin{pmatrix} E_{H,S} \\ E_{V,S} \end{pmatrix} = \frac{e^{ikr}}{-ikr} \begin{pmatrix} S_2 & S_3 \\ S_4 & S_1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} E_{H,i} \\ E_{V,i} \end{pmatrix}$$
(1)

ここでH,Vは偏波の向きを示す。今後、本記事の中ではSiの計算においては、散乱角は180度で固定されるとする。これら各SiはDDAによって求める事ができる。

入射電場の方向(H)と散乱電場の方向が等しい 状態(H)である、co-polarizationに対する後方散乱 強度は、

$$L_{HH} = \left| S_2 \right|^2 \tag{2}$$

と書ける。また入射電場(H) と散乱電場(V)の方 向が直交する cross-polarizationに対する後方散乱 強度は、 S_i を用いて式(3)のように書くことがで きる。

$$L_{HV} = \left| S_4 \right|^2 \tag{3}$$

これらの量は、一般に散乱体の大きさ、波長、その 物の複素屈折率、形状、入射光に対する粒子の配置 に依存する。

またこれらは後方散乱断面積と、

$$C_{bk}(HH) = \frac{\lambda^2}{\pi} \left| S_2 \right|^2 \tag{4}$$

$$C_{bk}(HV) = \frac{\lambda^2}{\pi} \left| S_4 \right|^2 \tag{5}$$

のような関係にある。よって(4)、(5)を用いて、散乱体のサイズ分布を考慮した場合の平均後方 散乱断面積である $\overline{C_{bk}}$ は、

$$\overline{C_{bk}}(HH) = \frac{\lambda^2}{\pi} \int_{r\min}^{r\max} |S_2(r)|^2 \frac{dn(r)}{dr} dr \qquad (6)$$

と書ける。ここで $\frac{dn(r)}{dr}$ は粒子のサイズ分布で、rとr+drの幅のある単位体積あたりの個数を表す。 一方、粒子状散乱体に対するレーダ方程式は、

$$P_{r} = \frac{P_{t}G_{0}\lambda^{2}h\theta_{h}^{2}}{2^{10}\pi^{2}R^{2}\ln 2}\overline{C_{bk}}$$
(7)

と書ける。ここでFrは受信電力、Ftは送信電力、 λ はレーダの波長、Goはアンテナゲイン、hは送信パ ルス空間長、Rはレーダと散乱体との距離、 θ_h はビー ム幅である。この式を用いることで観測により $\overline{C_{bk}}$ を求めることができる。実際には $\overline{C_{bk}}$ よりも次の式 (8)で定義されるradar reflectibity Zeがレーダ 観測の成果物として計算されることが多い。

$$Z_e = \frac{\lambda^4}{\pi^5} |K|^2 \overline{C_{bk}} \tag{8}$$

$$K = \left| \frac{m^2 - 1}{m^2 + 2} \right|$$
(9)

で与えられ、ここでmは氷の3.2mmに対する複素 屈折率で、1.78+i2.728e-3である。以上より、Ze を(8)を用いて観測から求め、(6)を使って理 論より求めたものとを比較することで雲粒子の微物 理量に対しての情報が得られると期待できる。

3. DDA法の六角柱に対する誤差評価

一般に後方散乱の計算は、他の散乱計算に比べて正確な解を得ることが難しい(Okamoto et al. 1995)。 これまでDDAの誤差評価としては、球に対しては

完全解が得られるためDDAの誤差評価が行われて きた(Draine1988)。また六角柱のように鋭い角を 持つような粒子に対しては厳密解を得ることができ ないため、近似解を利用するしかないのが現状であ る。このような場合、Nを変えて計算することで解 の収束を調べてNに対する誤差の依存性を導くとい う方法をとることができる。まず、六角柱の対称軸 と六角形の面を含むような円の直径との比で定義さ れるaspect ratioが3の六角柱を考える。この粒子 を長い辺を水平面に平行になるように配置し、水平 面に対して鉛直方向に3.2mmの波長を持つ電磁波 が入射する状況を考える。また電場の向きは対称軸 に直交する場合と平行な場合を考える。ダイポール の個数Nを240から52620まで変化させ後方散乱断 面積における解の収束を調べた。この結果、サイズ パラメータを増やすにつれて現れる後方散乱の極小 の所での解の収束が極めて悪く、30%~50%くら いで振動してしまうことがわかった(Okamoto et al., 1995)。現実の状況では粒子はランダムに配 置していると考えられる。粒子の入射電波に対する 配置はランダムオリエンテーションを仮定した。ダ イポールの総数Nは6615から52920まで変化させ たが、co-polarizationに対する断面積の計算結果 ではサイズパラメータが5以下では、固定した配置 の場合の誤差に比べて劇的に減少し、オリエンテー ションを固定させたときに見られた解の振動はほと んどおきないことがわかった(図1)。



図1 co-polarizationに対する後方散乱強度。横軸は粒子全体の等体積半径を使って定義されたサイズパラメータ。Nはダイポールの総数。



図2 図1のN=52920の解を使って導いたNに対 するco-polに対する後方散乱強度における誤差評 価。



図3 図2と同じだが、横軸は微小体積要素のサイ ズパラメータに複素屈折率をかけたものを示す。

N=52920を正しいものと仮定して導出した誤差評価の計算結果を行ったのが図2である。またこの結果をよく理解するため、誤差をダイポールの間隔を用いて定義される微小体積要素のサイズパラメータ、 |m|kdで表示したのが図3である。この結果、 |m|kd<0.5であれば収束解が得られることがきれいに示された。



図4 図1と同じだが、cross-polarizationに対す る後方散乱強度。



図5 図3と同じだが、cross polarizationに対す るもの。

次に正確な計算が困難とされるcross-polに対し ても同様な計算を行ったのが図4、図5である。や はりco pol.の時と同様に|m|kd <0.5であればほぼ収 束解が得られることがわかった。

また、aspect ratioを6に変えて同様の計算を行っ た結果が、図6から図9までである。やはり、 aspect ratioが3の場合と同様、|m|kd<0.5であれ ば、co-pol.、cross-pol.に対してほぼ収束した解 が得られることがわかった。この条件はDraine and Goodman(1993)が球に対して、オリエンテー ションを固定し、さらに消散断面積、散乱断面積等 に対して導いたものと一致している。以上より現在 通常のワークステーションで許されるメモリを考慮 して100万個程度のダイポールを使えば後方散乱強 度に対しても、サイズパラメータで15くらいまで 計算できることがわかった。つまりミリ波で氷粒子 を対象にするかぎり、DDAは十分実用域に入って いることが示された。



図6 図1と同じだが、六角柱のaspect ratioが6 の針状のもの。



図7 図3と同様だが、aspect ratioが6のもの。 また図6のN=62100の解を用いて導いた誤差評価。



図8 図4と同様だがaspcet ratioが6のもので、 cross-polarizationに対する解。



図 9 図 5 と同様だが、appect ratioが 6 のもので cross-polarzationに対するもの。

3. レーダへの応用

さて実際にレーダで観測される散乱体積中には粒 子はあるサイズ分布を持って存在していると考えら れるため、受信される信号の解析には考えられるサ イズの変化に対応した計算が必要になる。図10に は様々なaspect ratioを持つ単一のサイズの後方散 乱強度の計算が掲載されてある。aspect ratio aが 1/3とは板状の六角柱を表し、その断面積の大きな 面が水平面に垂直になるように落下すると考え、水 平ランダムオリエンテーションを仮定して計算を行っ た。aspect ratioが3 や6のものについては長い軸 が水平面に配置するような水平ランダムオリエンテー ションを仮定した。

粒子のサイズが波長に比べて小さい時はレーリー

散乱の時と同様に、後方散乱強度はサイズの6乗に 比例する。しかしその絶対値は形によってfactorで 変化することがわかる。またサイズが大きくなって いくと共鳴の領域に入ってくるためサイズとともに 散乱強度は振動し、その極大極小の位置も形に依存 することがわかる。



図10様々なaspect ratioを持つ水平にランダムにオ リエンテーションしている氷粒子の後方散乱強度。 co-pol.に対するもの。横軸はサイズパラメータ。



図11 図10と同じだが、cross-pol.に対するもの。

またcross-polarizationに対しては後方散乱強度 はサイズの6乗に比例するが、形の依存性が大きく、 その絶対値はオーダーで変化する。aspect ratioが 小さいと数桁小さいcross-polarizationの信号しか 得られないのである。また粒子のサイズがあまり大 きくないときは、 cross-polarization と co-polarizationを用いてその比をとればサイズに よらず一定であるため、形のリトリーバルに利用で きると考えられる。

次に、これらの計算を利用し、 $1cc/1m^3$ のIce water content がある場合を想定し、 co-polarizationに対する後方散乱強度を計算し、 その平均サイズ依存性を調べたのが図12である。 横軸はサイズ分布としてlog-normal分布を仮定し た場合のモード半径であり、縦軸は式(8)で定義 されたそのサイズ分布で積分されたradar reflectibity Zeを用いて計算された10logZe[dBz] である。ここでは5ミクロンから2500ミクロンまで の平均サイズをカバーするように計算を行った。ま たサイズ積分を行い、モード半径としては7ミクロ ンから1300ミクロンの範囲を扱えるようにlook up tableを作成した。サイズ積分を行ったため共鳴の 領域でもスムーズな曲線になっている。レーリー領 域といわれるサイズの小さい範囲でもレーダの信号 でこれだけ形の依存性が現れることがはっきりみて とれる。つまり粒子の形を正しく導くことがIce water contentの導出に重要であることがわかる。



図12 図10の結果を用いて計算された様々な ascpect ratioを持ち、Ice water contentが1 cc/m³ で、あるモード半径を持つような氷粒子群からの co-polarizationに対するradar reflectibity。横軸は モード半径。



図13 図12と同じだが、図11を用いて計算された cross-polarizationに対するもの。

これらの結果を用いて、実際に航空機観測から得 られた信号の解析を試みた。図14は、今年の3月27 日に得られたデータである。縦軸は海上からの高度 で、航空機の下に搭載された雲レーダが雲を真下に みる形で観測したものである。高度7kmから10 kmの間にある層と、その下に厚い降雨を伴う雲が 存在している。距離の二乗に比例してノイズが増え ることに注意されたい。残念ながらこのケースでは 氷雲とみられる所からはcross-polarizationに対す る有意な信号を得られなかった。現在粒子の平均サ イズの導出について、雲分光計等のパッシブセンサー を組み合わせたアルゴリズムを考察中であるが、こ こでは単に図12の結果を用いてIce water contentのリトリーバル結果に対する平均サイズや 形に対する依存性を調べた(図15)。波長に対し て粒子のサイズが小さい領域ではサイズの6乗に比 例するため、半径が36ミクロンと50ミクロンでは 数倍もJWCの導出に違いが出てしまう。これに比べ れば形の依存性はそれほどめだたない。しかし、 apsect ratioが3の粒子の方が1の粒子よりも低い IWCの結果を与えるので、やはり粒子の形状の不確 定さが誤差要因となってしまうことがわかる。



図14 今年3月27日航空機実験で、航空機搭載雲レー ダによって観測された雲からの後方散乱の鉛直プロ ファイル。



図15 あるサイズ分布、形状を仮定した場合のIWC のリトリーバル結果。

4. 結論

これまでの解析でわかったことは以下の通りである。

(1) DDAを用いて、六角柱の氷粒子の後方散乱特性 を計算し理論的誤差を見積もった。粒子と入射電波 の関係として1つのオリエンテーションしか許さな い場合、ダイポールの総数Nを増やすことでも収束 解を得るのが困難である。しかしランダムオリエン テーションを考えれば、Co-polarization, cross-polarizationのどちらのケースでも収束解が 得られた。この収束条件は|m|kd<0.5であった。 この条件は形によらないことも示された。DDAは ミリ波レーダの解析に十分実用的な理論であること が数値的に示された。

(2)粒子のサイズが波長に比べて小さい場合でも形の違いによって後方散乱強度はfactorで変化する。
(3)cross-polarizationは、形に大きく依存する。
aspect ratioの大きいものほど大きい値をとる。板状のものからはほとんどcross-polarizationに対する散乱は期待できない。

(4)粒子のサイズが小さい場合、co-polarizationと cross-polarizationはサイズ依存性が一定である。 そのためこの比をとると一定値とある。この値を使っ た粒子のaspcet ratioの導出が期待される。

(5)実際の航空機搭載型の雲レーダのデータ解析を 行った。IWCの導出にはサイズの情報がまず1番重 要で、その次に形の効果である。サイズの決定には 雲レーダと他のセンサーと組み合わせたアルゴリズ ムの開発が必要で現在それに取り組んでいる。

References

Asano, S. and G. Yamamoto, Light scattering by a spheroidal particle, *Appl. Opt.*, **14**, 29-49, 1975.

Draine, B. T., The discrete-dipole approximation and its application to interstellar graphite grains, *Astrophys. J.*, **333**, 848-872, 1988.

Draine, B. T. and J. J. Goodman, Beyond Clausius-Mossotti: wave propagation on a polarizable point lattice and the discrete dipole approximation, *Astrophys. J.*, **405**, 685-697, 1993.

Draine, B. T. and P. J. Flatau, The discrete dipole approximation for scattering calculations, J. Opt. Soc. Am., 1 1, 1491-1499, 1994.

堀江、花土、佐藤、大崎、井口、熊谷、CRL航空機 搭載雲レーダの初期観測結果、信学技法、

SANE98-21 (1998-06), 17-22, 1998

Okamoto, H., A. Macke, M. Quante and E. Raschke, Modeling of backscattering by non-spherical ice particles for the interpretation of cloud radar signals at 94GHz. An error analysis, *Beitr. Phys. Atmosph.*, **68**, 319-334, 1995.

Okamoto, H., Light scattering by clusters: the a1-term method, Opt. Rev., 2, 407-412, 1995.

Okamoto, H. and Y. Xu, Light scattering by irregular interplanetary dust particles, Earth Planets Space, 50, 577-585, 1998

Purcell, E. M. and C. R. Pennypacker, Scattering and absorption of light by nonspherical dielectric grains, *Astrophys. J.*, **186**, 705-714, 1973.