

レーザーレーダーを用いたエアロゾルによる偏光解消度の測定
Measurements of depolarization degree due to aerosols by using
laser radar

小林 愛樹智、岩坂 泰信、林田佐智子

Aikichi KOBAYASHI, Yasunobu IWASAKA and Sachiko HAYASHIDA

名古屋大学水圈科学研究所

Water Research Institute, Nagoya University

名大水圈研ではレーザーレーダーによる成層圏エアロゾル層のモニタリングを続けていますが、1980年6月より成層圏エアロゾルによる偏光解消度の測定を行なっていいます。

高度zごとの偏光解消度 $\delta(z)$ は

$$\delta(z) = P_{r\perp}(z) / P_{r\parallel}(z)$$

で定義され、 $P_{r\parallel}(z)$ 及び $P_{r\perp}(z)$ は受信した光のうちの水平成分と垂直成分である。

偏光解消度は一般に散乱体が非球型であれば大きく、このことを利用して雲やエアロゾルを対象とした様々な観測が行なわれています。

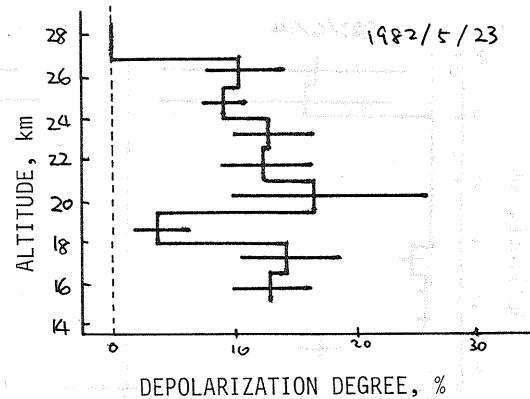
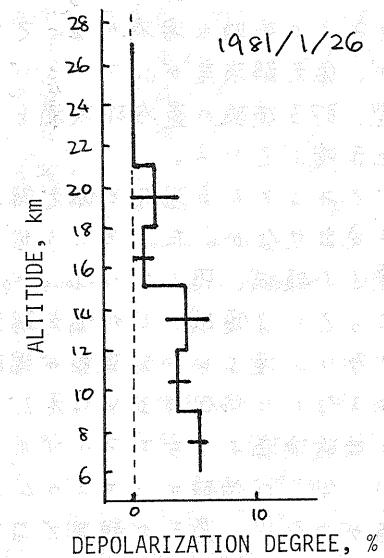
雲の観測の場合には非球型の氷晶からなる雲では偏光解消度は大きく、球型の水雲(みずぐも)の場合では小さい。エアロゾルについても球型の硫酸液滴では小さく、非球型の黄砂粒子や海塩粒子では大きいと予想される。

形状による偏光解消度の値の違いを利用して、エアロゾル粒子の化学組成を或る程度議論することが可能である。特に成層圏では対流圏とは異なり、海塩粒子や土壌粒子の存在は無視出来、系図は予め单纯である。

成層圏エアロゾルは濃硫酸水溶液から出来てゐるとされ、従って粒子は球型で偏光解消度は小さいと考えられる。図1にそのような観測例を示す。

ところが図2及び4に示したような、この予想とは違れる場合が観測されることがある。

図2の例については高い偏光解消度を齎した原因は El Chichón 火山の噴火によって成層圏に注入された火山灰に求められる。この時期に



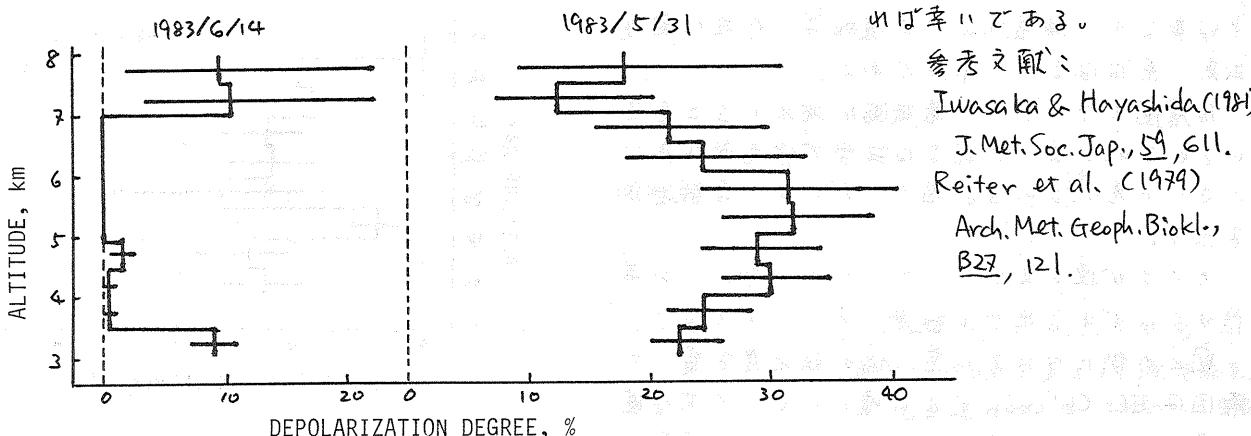
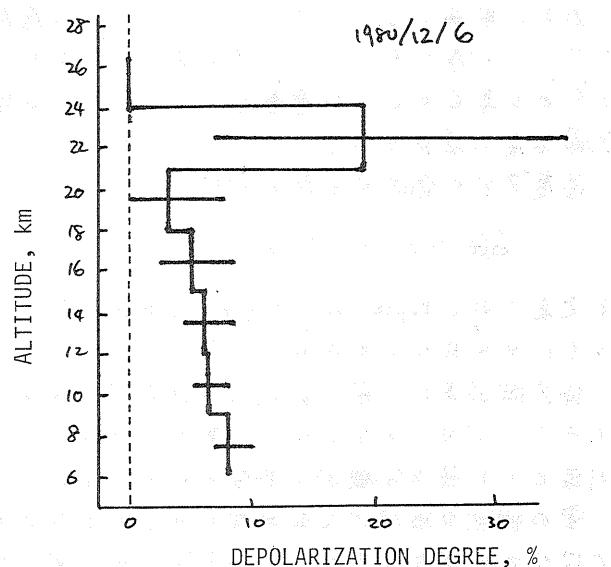
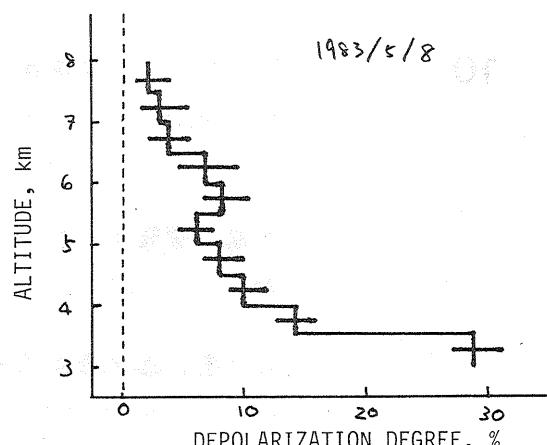
NASAが行なった航空機によるサンプлинクでは数 μm の大きさの silicate の存在が観測された(SEAN, 1983)。但し、この様な粒子の光学的性質はよく分かっていない。

そこで似た形状を持つと考えられる黄砂粒子を選び、黄砂飛来時に観測を行なった結果が図3である。ここで黄砂が大きな偏光解消度を示すことが分かった。

それに対して図4で高い偏光解消度の原因を求めるには困難である。この様な観測例は Reiter et al. (1979) 及び Iwasaka & Hayashida (1981) によっても報告された。前者ではその原因を硫酸液滴が凍って出来た粒子に求め、後者は硫酸アニモニウム粒子に求めている。しかし両者ともこの件について議論が殆どない。

大気温度をみると硫酸水溶液が凍つても分かることはないが、偏光解消度が小さいといふことは粒子が球型、即ち硫酸の過冷却液滴として存在することを示唆している。

詳しく述べると大気温度と偏光解消度の間には相関は見出せなかった。ところがエアロゾル層の発達した領域、恐らく condensational growth の起こっている領域、での偏光解消度は小さいことが多い。凍るという現象が温度よりも growth のあるなしに依存するとは考えにくく、従って凍った硫酸液滴よりもエアロゾルの組成が硫酸になり、例えば硫酸アニモニウム、と考える方が矛盾が少ない。過去の観測では成層圏での硫酸アニモニウム粒子の存在はよく知られているが、凍った粒子は一ゲループによって報告されているだけである。



先に対流圏は系が複雑であると述べた。図5に対照的な二例を示す。

火山灰、黄砂についても、海塩粒子についてもどのくらいの偏光解消度を与えるか、筆者等は専門にて知りなり。有益なコメントが頂ければ幸いである。

参考文献:

- Iwasaka & Hayashida (1981)
- J. Met. Soc. Jap., 59, 611.
- Reiter et al. (1979)
- Arch. Met. Geoph. Biokl., B27, 121.