ヘリウム気体中のアンモニア結晶の成長*

吉永泰祐**

要 旨

木星大気の対流圏最上層部にあると考えられるアンモニアの絹雲の様子を知る基礎研究として次のような 実験を行なった.

-80°Cから-180°C の温度のヘリウムガス中に, 特別に種をまかないでアンモニアの雪の結晶をつくる ことができた.また同じ範囲の温度でアンモニアの結晶を低温槽内壁に作り,それにアンモニア蒸気を供給 して,数 cm の大きさに成長させることができた. これを顕微鏡写真に撮ることができたので, 結晶の形 状,成長の様子, 結晶の枝分れの状態等について報告する.

1. 序論

木星は WEIDENSCHLLING, LEWIS (1973) が熱 力学および流体力学的平衡条件から計算したところによ ると, H_2O の水滴と H_2O の氷と NH₄SH の結晶と NH₃ の結晶からなる厚い雲の層を有している. このう ち最上部の雲は NH₄ の結晶からなり,厚さは 10km,温 度は-140°C,気圧は 1気圧である. また読売新聞科学 欄 (1974) が米航空宇宙局の発表として報道したものに よれば,木星の対流圏表層部約 1000km の大気成分は水 素82%, ヘリウム17%,その他すなわちメタン,アンモ ニア,硫化水素などで 1%である.

本研究は木星の雲頂と同様の条件下でアンモニアの結 晶を成長させ、それを顕微鏡写真撮影することを目的と し、木星のアンモニアの雲の様子を知る基礎研究であ る。本実験では -80°Cから-180°Cの温度範囲の気圧 のヘリウムガス中にアンモニアの結晶を成長させた.本 来ならば水素ガス中で実験すべきであろうが、水素ガス とヘリウムガスは共に拡散係数や熱伝導率が大きく、ア ンモニアに対して不活性であるので、水素ガスをヘリウ ムガスで代用してもさしつかえないと考えられる.

なお本論文中には「霜」と「雪」という言葉が使われ るが、ここでそれらの定義を著者なりに明らかにしてお く. 霜とは結晶の生成が他の固体の表面に付着して行な われたものをいい、雪とは結晶の生成が空中で行なわれ たもの、ならびに霜が十分細長く成長して、蒸気の供給 および凝固熱の拡散が空間のあらゆる方向に行なわれる ものをいう.

アンモニアは沸点-33.4°C,融点-77.7°C,三重点 は-77.9°C (圧力は 44.9mm Hg) である.アンモニア 固体は立方晶形で格子定数 a=5.15Å である.

2. 実験装置

第1図に装置全体の構成図を示す.装置はヘリウム冷 却装置,温度測定装置,アンモニア供給装置,顕微鏡写 真装置の4つのブロックから成立している.

ヘリウムは液体窒素につけたガラス容器中に 導いて -160°C位に冷却する.温度測定は自作の銅ーコンスタ ンタン熱電対と,定電圧電源に接続したミリボルトメー ターを使用して行なったが,銅線がアンモニアに腐食さ れないように保護管に入れた.顕微鏡は結晶の温度が-100°C以下の低温のために,対物レンズとの距離を十分 にとらないと融けてしまうので実体顕微鏡を使用した. 今回使用した実体顕微鏡は対物レンズと物体の距離を 8 cm にとって80倍まで観察できる.

アンモニア供給装置は本実験で最も苦労したものであ るが、初期の装置では第1図に示されているヒーターは 用いなかった.つまり十分冷えているヘリウムガス中に アンモニア蒸気を流入させるだけであった.この方法で は直径1ミクロン位のアンモニアの結晶を多数作ること ができた.次にこの結晶を大きく成長させる方法を考え た.問題点は2つあった.1つはアンモニア蒸気を長時 間にわたって安定して供給できるようにすること、もう 1つは生成される結晶の数を少なくして、それぞれの結 晶に供給される蒸気の量を多くすることである.1つ目 の問題については次のようにすることで解決した.つま りまず低温槽内にアンモニア蒸気を流入させて、管壁に

^{*} Growth of Ammonia Crystals in Helium Gas

^{**} Y. Yoshinaga 青森地方気象台

⁻¹⁹⁷⁵年6月30日受理-



第1図 実験装置

霜を作り、同時に直径1ミクロン位の結晶を空間に生成 させて、この結晶が底にふりつもるのを待つ.次に底の 部分に組み込んであるヒーターを20ワット程度に作動さ せて、ふりつもった結晶の温度をやや上昇させて、あた たかい結晶から冷たい霜への蒸気拡散を対流にのせて能 率的に行なった. 2つ目の問題については特にむずかし く中谷(1949)が水の雪の製作の時に行なったように、 ウサギの毛に結晶がまばらに生成され、それが成長して いくのを期待するより他はないように思われた. しかし 実験してみると管壁の霜の1部が成長したので核になる ものは必要なくなった.

顕微鏡写真撮影には2つの問題があった.1つは顕微 鏡観察用の窓が冷えるので,実験室内の水蒸気でくもる こと,もう1つは照明方法を工夫しないと白い霜を背景 に白い雪の写真を撮ることになり,コントラストのない 写真になってしまうことである.1つ目に対してはヘア ードライアーを使って温風を窓にあてることによってく もりを除去できた.窓はひずみのないガラスを用いる必 要があったので直径55mm の写真用 UV フィルターを 使用した.2つ目の問題に対しては撮影しようとする結 晶だけにスポット照明をあてればよいわけなので次のよ うにした.今回使用した顕微鏡は3眼式なので1眼分の 接眼レンズをはずしてそこから顕微鏡光源を入れた.電 車やバスの振動によるカメラブレがおこるのを防ぐため に実験は深夜に行なわれていたので実験室の明りを全部 消して実験すれば,撮影したい部分だけが照明されてい ることになりコントラストのよい写真がとれる.

第1図に示した装置にはヘリウムボンベやアンモニア ボンベに含まれているかもしれない不純物を取除く工夫 がほどこされていないのが,これは予備実験によって各 ボンベには不純物がほとんど入っていないことを確認し たからである.

実験装置の本体となったガラス容器は内径 10cm,深 さ20cmの円柱形であり,液体窒素の液面付近の管壁で -160°C,管の中央部で-120°C位である.管の底に近 い部分は管壁から管中央部にかけて,液体窒素の沸点と 同じ温度の-193°Cであった.管最上部の観察用窓の部 分はプラスの温度を保たないと実験室内の水蒸気のため に曇ったり,凍ったりするので,ヘアードライアーで加 熱した.また内部の温度分布は液体窒素の液面の位置に 依存しているので,液面を一定に保つよう,蒸発した分 だけの液体窒素を常に補給した.

N天気// 22.11

28

ヘリウム気体中のアンモニア結晶の成長



写真1 杉の木状のアンモニアの雪片 -130°C 矢印の長さ0.2mm



 写真2 管壁から成長始しめた結晶 -160°C
写真2~8の矢印の長さは1.0cm



写真3 管壁から成長し始めた結晶 -150°C



写真4 糸状の雪 -130°C



写真5 くもの巣状の雪 -130°C



写真6 ある点から多くの枝分れをした例 -120°C

2

625

1975年11月

626



写真7 2種類の太さの雪 -130°C

3. 実験

実験の手順は次のとおりである。

- ボンベとヘリウム冷却装置本体間のホースの中の空 気をヘリウム、アンモニアで置換する。
- 2. 流水式真空ポンプで本体下部から空気を排気しなが ら、本体上部よりヘリウムを送り、本体内部を置換す る.
- 3. 本体の入っているマホービンに液体窒素を入れる.
- 本体内の気体の置換が不完全だと液体酸素や水の霜 が内部にできるので、そのようなことがないことを確 認する。
- 5. 内部のヘリウムが十分に冷えるのを待ってアンモニ アを送り本体内壁に霜を作り,また空中で小さな雪の 結晶となったものは底に 2~3 mm 降りつもるのを待 つ.
- 6. ヒーターのスイッチを入れ、可変変圧器(スライダ ック)によ20りワット程度に調節する.やがてふりつ もった雪の温度が上昇し、暖かい雪から冷たい霜への 蒸気拡散が対流にのって能率よく行なわれ、霜が成長 し始める.このとき肉眼でみる限り底部にはアンモニ アの液相は存在しない.40ワットにすると液相が現わ れる.
- 7. ヒーターのために液体窒素の蒸発が激しくなるので たえず液体窒素を補給して液面を一定の高さに保つ.
- 霜が成長を始めるので、ヘアードライアーで観察窓のくもりをとり除き、顕微鏡光源からのビームが、うまく顕微鏡の視野内を照明するようにセットする。
- 9. 写真にコントラストがつくように実験室の照明を消 してから顕微鏡写真撮影する.
- 10. 封入してある3本の熱電対から結晶の温度を推定す



写真8 雪の結晶が付着した例 -130°C



第2図 管壁の霜のつき方

る.

4. 実験結果

十分冷えたヘリウムガス中にアンモニア蒸気を流入さ せると、空中で1ミクロン位の結晶が生成され、,管壁 には霜がつく、この1ミクロン位の結晶が多数付着した 状態を示すのが写真1であり、管壁の霜のつき方を示す のが第2図である。第2図の状態からヒーターを作動さ せ、底にふりつもった雪の温度を上昇させるとアンモニ ア蒸気が対流に乗って上方へ輸送される.すると-160° C位の温度の霜が成長を開始する。 その成長開始の状態 を示すのが写真2と3である。その状態から10分位する と霜は数 cm の長さにも成長する。結晶形は針状が基 本であるが、枝分れをくり返しながら成長するので「く もの巣状」になる、この状態を示すのが写真4~8であ る. なお写真4~8はあらかじめ糸のようなものを張っ ておいてその上に結晶を付着させたものではなく、何も ない空間に結晶が数 cm も成長してこのような形状に なったものである。

▶天気∥ 22.11

30

第2図は管壁の霜の状態を示したものである.霜の状態は液体窒素の液面の位置に依存している.液体窒素の液面付近の管内壁の温度は -160° Cであり、ここより上方には一面に霜がついている.霜は -160° C付近で直径2mm位であり、温度上昇と共に直径は小さくなる. -160° C \sim 170°C付近には直径2mm位の霜がまばらについており、 -180° C以下の所には霜はほとんどつかない.ヒーターを入れたときに成長したのは -160° C位の

霜だけで、他の温度の霜は成長しなかった. 写真1は直径1ミクロン位のアンモニアの結晶が絹糸 の上に多数付着して杉の木状になったものである.下方の明るくみえるところが絹糸で、そこから水平に付着して成長していった様子である.この雪片のある場所の温度は−130°Cである.

写真2は管壁から成長し始めた結晶の様子を示すもの である. 左下の真白に写っている所が管壁で,太さ50ミ クロン位の結晶が数ミリの長さに成長した写真である. 温度は-160°Cである.

写真3は霜の成長と共に直径1ミクロン位の結晶の付着もおこっていると思われるものである。結晶の太さ約70ミクロン.温度は-150°C下の白い所が管壁である。

写真4は著者が仮に「糸状の雪」と名づけた状態のも のである.これは太さ約30ミクロンの雪であるが、枝分 れした後のそれぞれの枝がまだ十分成長していない.温 度は-130°Cである.

写真5は「くもの巣状」の雪と名づけた状態のもので、3次の枝位までの成長がみられる.雪の太さは約50 ミクロン.温度は-130°C.

写真6はある点で急に多くの枝分れをして花びらのよ うな形状になった例である.雪の太さ60ミクロン.温度 -120°C.

写真7は太さ約50ミクロンの雪から太さ約5ミクロン の雪を生じさせている写真.細い方の雪の先端が花びら 状になっている.このような例は写真5にもみられる. またスケールは違うが,写真6も先端が花びらのように なっている.温度130°C.

写真8は結晶の成長と共に雪の結晶の付着もおこって いる例である.結晶の太さ約70ミクロン.写真3と似た 写真である.温度-130°C

5. 考察

-80°C 以下に冷えている ヘリウムガス中にアンモニ ア蒸気を供給すると、一部は空中で直径1ミクロン程度 の結晶になり、顕微鏡の倍率20倍程度で観察していると

キラキラ光るので判別できるようになる。また一部は霜 となって本体内壁に付着する。空中で形成される結晶は 特別に種まきをしなかったが、これが均質な核生成によ るものであるか,あるいは微量の氷などが核として作用 したものであるかは現在のところわからない、この結晶 がいかなる形状をしているかは大変に興味深い事である が、今回使用した実体顕微鏡の最高倍率80倍では、その 形状を識別することは不可能であった。この結晶が絹糸 に多数付着した状態を示したのが写真1であるが、この 写真は次に述べるような2つの問題点を含んでいる,そ の1つは、この写真は小さな結晶がたくさん付着した状 態のものでしかない, これらの結晶は-80°Cから-180°C位までのさまざまな温度のもとで生成されたもの が、いっしょに付着しているので、付着している場所の 温度は知り得ても、結晶が生成された場所の温度は分ら ないのである. もう1つは、このようにたくさんの結晶 が凝着しては結晶同志の妨害があって、1つの結晶を浮 游に近い状態で完全に発達させることはできないという 事であった.

そこでアンモニア供給方法に工夫をしたのが, 第1図 に示した実験装置であるが、この装置の管壁に第2図の ようについた霜のうちで160°C位の所の霜は50回位の実 験のうち10回位においては成長した。残りの約40回では 成長しなかったが、どのような条件がこれをきめている かはまだ明らかではないが、一旦成長するとその管壁の 霜が融けないかぎり,何度でも成長させることが でき た。成長の様子は次のようなものであった。空中で成長 された雪片が底にふりつもった後にヒーターを作動させ る。数分後に霜が成長を開始して管壁にコケがはえたよ うなリング状の領域ができる. やがて霜の中の幾本かは 枝分れをしながら成長し、10~20分もすると3~4 cm にもなる、その途中で多くの枝を派生させるので、管の 中はくもの巣がはったような状態になる。このような場 合でも今回私が作った装置では他の温度領域の霜は成長 しなかったので、くもの巣のような領域の厚みは2~3 cm であった. 枝分れするときの角度の規則性は今回観 察した範囲では認められないようであった.

下から送られてくる蒸気が途中で凝固して雪の結晶に なってしまうと、雪の成長と共に雪片の付着もおこるよ うである.この例は写真8にみられる.

雪の太さには写真7にみられるように2種類もあった. 1つは50ミクロン位の雪で,もう1つは5ミクロン 位の太さの雪である. 細い方の雪はこの写真にみられる

1975年11月

31

ように,枝分れしたときに現われることが多いが,枝分 れするときにも必ずしも細い雪が現われるとは限らず, 2種類の雪の関係は明らかにはできなかった.

霜が成長を開始する温度は-160°C位であるが、成長 していくうちに管中央の暖かい場所に向って伸びてい く.管中央付近ではヘリウムの温度は-130°C位になっ ている.このように温度が-160°Cから-130°Cまで変 化するうちに雪の形状がどのように変化するかについて は、はっきりとしないが大差はないと思われる.ただ単 位長さ当りの枝分れの回数は温度が高い時に多いようで あった.

今回できた雪結晶は機械的強度が大変に強いものであ ると考えられる. 直径50ミクロンの雪が枝分れしながら ほぼ水平に3 cm 伸びたので,総延長は10 cm 位に達す ると考えられる. するとこの雪は直径の2000倍の長さの ものを支えていることになる. 雪自体の重量がいかに軽 いとはいえ,これは驚異的である. このような力学強度 の強い結晶として「ウィスカー」が知られている. これ は中心に一本の格子欠陥があって,そのまわりをらせん 型に発達していく細長い結晶であるが,本実験でみいだ された結晶は外観はウィスカーに似ているが,ウィスカ ーであるかどうかは今後に残された課題である.

もし、このように極端に発達したアンモニアの針状結 晶が、木星大気中に絹雲の形で浮遊していたとすれば、 アンモニア固体の誘電率が大きいので、マイクロ波程度 の電磁波に対する散乱の効果が大きいものと思われる。 特に長さ数 cm の針状結晶がほぼ水平に浮遊しているな らば、電磁波を反射、回折などの散乱を行なう際に直線 偏波を誘導する可能性が考えられる。木星の電磁波的観 測にとって本論文でみいだされた性質は意義があると思 われる。

6. 結論

本実験の成果は以下の通りである.

- 特別な種まきを行なわないで直径1ミクロン程度の 結晶を作ることができた。その温度範囲は-80°Cか ら-180°Cである。
- 2-80°Cから-180°Cの温度範囲内で霜を作ることが

できた. その様子は第2図に示した通りである.

- 3. 霜の中で-160°C位の温度のものは、これを成長さ せることができた. この成長した結晶は糸状であった が、多くの枝分れをしてくものす状となった. 枝分れ の角度の規則性は認められず、結晶の形状の温度によ る差もないようであった. 雪の太さには大きく分けて 2種類あり、直径50ミクロン位のものと5ミクロン位 のものがあった. 細い方の雪は太い雪が枝分れすると きに現われやすいが、必ずしもそれだけとは限らず、 両者の関係は明らかにはならなかった.
- 4. 長さ数 cm の針状結晶が容易に 発達したことは, 木星の電磁波的観測にとって注目すべき性質になる可 能性がある.

7. 謝辞

最後に、本実験は気象大学校の昭和49年度の卒業研究 として行なわれたものであり、遂行にあたり御指導願っ た大学校の駒林誠教授に深く感謝いたします.また装置 の製作ならびに実験技術の面で助言をいただいた大学校 の鈴置哲郎教授(現在気象庁海洋課)とアンモニア減圧 弁の便宣をはかっていただいた東京理科大学の権田武彦 講師に感謝いたします.

文 献

- Hall. C.F., 1974: Pioneer 10. Science, 183, 301 ~324.
- Komabayasi. M., 1970: Shape instability of crystals of ice, carbon dioxide and ammonia grown in a cold chamber. J. meteor. Soc. Japan, 48, $270 \sim 286$.
- 中谷宇吉郎, 1949:雪の研究, 岩波書店, 158 p.p. Roth,W.A und K.Scheel., 1927:

Landolt=Börnstein

Physikalisch=Chemische Tabellen I. Springer, Berlin, p726 290b.

- Weidenschilling, S.J. and J.S. Lewis, 1973: Atmospheric and cloud structures of the Jovian Planets. Icarus 20, 465-476.
- 読売新聞 東京版 科学欄, 1974年9月18日夕刊: なぜ液体水素のボーと判断したか。

N天気/ 22.11