クライオ電顕法による氷の電子線 照射下における構造変化のその場観察 *In situ* Observation of Structural Transition of Ice under Electron Beam Irradiation by Cryogenic Electron Microscopy

小林 慶太^a, 末永 和知^b, 越野 雅至^b, 保田 英洋^a

Keita Kobayashi, Kazutomo Suenaga, Masanori Koshino and Hidehiro Yasuda

^a大阪大学超高圧電子顕微鏡センター ^b産業技術総合研究所ナノチューブ応用研究センター

要旨 クライオ電子顕微鏡(電顕)法における試料雰囲気は高 真空低温であり、かつプローブに高エネルギー電子線を 用いることから、これを高真空極低温かつ宇宙線照射下 環境の宇宙空間に模すことができると考えられる. 我々 はこれに着目し、宇宙空間における氷の構造ならびにそ の変化を明らかにすべくクライオ電顕を用いて氷の電子 線照射下における構造変化のその場観察を行った. 本稿 ではこの研究で得られた知見について簡潔に紹介する.

キーワード:クライオ電顕、氷、電子線照射、相転移

1. はじめに

氷は我々の生活において最も密接な関わり合いを持つ結晶 であるのみならず、宇宙空間においても外惑星衛星の地殻¹⁾ 等として普遍的に存在する.氷は我々の生活環境において、 ウルツ鉱型の結晶である I_{μ} 相²⁾ あるいは閃亜鉛鉱型の結晶 である I_{e} 相²⁾ として存在する.他方、氷はその温度と圧力に 応じて多彩な構造をとる多形の結晶である^{2~4)}.そこで、宇宙 における氷の性質ならびに氷がもたらす現象を理解するには、 宇宙空間における極限環境下で氷がいかなる構造あるいは構 造変化を示すのかを明らかにすることは極めて重要である.

我々はこれをふまえたうえで,クライオ電子顕微鏡(電顕) 法における電顕鏡筒内の試料の環境が高真空かつ低温である こと,ならびに試料への電子線照射が宇宙空間における氷へ の宇宙線の照射に模しうることに着目し,これを用いた電子 線照射下における氷の構造変化のその場観察を通して宇宙に おける氷の挙動を考察してきた^{5~7)}.その結果,電子線照射 下では氷が特異な構造変化を示すこと,また電子線のエネル ギーに依存してその挙動が異なること等,氷の新奇な挙動を 示唆する知見が得られた.本稿ではこの研究で得られたこれ らの知見について簡潔に紹介する.

2. 実験方法

本研究において,我々は冷却したカーボンマイクログリッドを大気中に曝露することで得られた氷ナノ結晶⁵⁰,あるいは電顕鏡筒内部で冷却したカーボンマイクログリッド上に堆積した氷薄膜^{6,7)}を検鏡対象とした.

氷ナノ結晶は以下の要領で調製した. エタノールで湿潤さ せたカーボンマイクログリッド(応研商事, 膜厚 10–15 nm) をクライオトランスファーホルダー(Gatan, Model 626DH J5 UPR)に取り付け,液体窒素に浸し急冷した. これを 20 秒 間大気中(水蒸気圧 1.2 kPa,温度 298.8 K)に曝露し,その 後迅速に電顕鏡筒内に導入した. この操作により図 1a に示 すような粒径 60–1400 nm(平均粒径:390 nm)の球状ナノ 結晶ならびに図 1b に示すようにファセットが発達した粒径 240–2400 nm(平均粒径:800 nm)のナノ結晶をカーボンマ イクログリッド上に調製する事ができた. 試料への電子線照 射およびその場観察は球面収差補正装置(CEOS)を備えた 透過電顕(日本電子,JEM-2010F/UHR,加速電圧 120 kV) を用いて,真空度~10⁵ Pa 試料温度 95 K にて行った. さら にこの電顕に接続した電子分光分析装置(Gatan, ENFINA



図1 エタノールで湿潤したカーボンマイクログリッド上に調 製された (a) 球状ナノ結晶および (b) ファセットが発達した ナノ結晶の電顕像.

[〒]567-0047 大阪府茨木市美穂ヶ丘 7-1 E-mail: kobayashi-z@osaka-u.ac.jp 2013 年 1 月 6 日受付

100) により電子線照射下における氷ナノ粒子のエネルギー 損失分光分析(EELS)を行った.なお氷ナノ結晶生成にエ タノールがいかに作用するかは未だ明らかではないが,エタ ノールの10⁻⁵ Pa における沸点が Clausius-Clapeyron 近似で ~126 K, Antoines 近似で137–142 K と見積もられること,な らびに試料の EELS 分析から炭素による吸収端が確認できな かったことから,得られた結晶はエタノールを含まない純粋 な氷と考えられる.

上記にくわえ,我々は何も担持しないカーボンマイクログ リッドをクライオホルダー (Oxford Instruments) に取り付け, 常温で電顕鏡筒内に導入した後,液体窒素をクライオホル ダーに供給することでこれを 95 K まで冷却して電顕鏡筒内 に残留する水蒸気からカーボンマイクログリッド上に氷を堆 積させ検鏡試料とした.この方法では厚さ~80 nm 程度の 氷の薄膜をカーボンマイクログリッドの両面に堆積すること ができた.この試料を用いた実験では,電子線照射およびそ の場観察は通常型透過電顕(日立,H-800 および H-7000, 加速電圧 25-200 kV)および超高圧電顕(日立,H-3000,加 速電圧 2 MV)により真空度~10⁻⁵ Pa 試料温度 95 K で行わ れた.

3. 電子線照射下における氷ナノ結晶の挙動

図 2a, b はエタノールに湿潤させたカーボンマイクログ リッド上に調製された氷ナノ粒子の高分解能電顕像および対応する高速フーリエ変換(FFT)図形を示す.FFT図形から はそれぞれの電顕像がウルツ鉱型(I_h 相,図 2a)²⁾および閃 亜鉛鉱型(I_c 相,図 2b)²⁾のナノ結晶を示していることがわ かる.このようにこの方法で得られた氷ナノ結晶の相は I_h 相と I_c 相の混相であった.また図3は I_h 相の氷ナノ結晶の 軸方向からの結晶構造像を示す.酸素カラムが0.25 nmの間 隔で白い点として分解されているのが認められる.

電子線を照射する事で氷ナノ粒子はやがて消失していく が、その過程における氷ナノ結晶の挙動は EELS における価 電子励起スペクトルならびに酸素K端から示唆される. 図 4a は孤立した一つの I, 相氷ナノ結晶(粒径:~500 nm) から得られた価電子励起スペクトルを示す. 8.8, 10.6, およ び14.5 eV に現れるピークは氷のバンド間遷移⁸⁾, 17 および 21 eV に現れるピークはそれぞれ表面および体積ブラズモ $2^{9,100}$ に帰属される.しかしながら 19 eV に現れるピークは 氷に帰属されるピークではなく電子線照射によって氷よりイ オン化された H₂O⁺ の励起に起因するシグナルであると考え られる^{11,12)}. 図 4b は同じ氷ナノ結晶から得られた酸素 K 端 と氷In相および氷In相の酸素K端のシミュレーションを示 している. シミュレーションにおいてエネルギーは氷 I,相, I. 相の各結晶で core-hole の有無で計算をそれぞれ収束させ、 全エネルギー差から価電子帯エネルギー差を引いて ls 準位 のエネルギーシフトを見積もった. さらにそれぞれの結晶格 子に孤立原子を配置して core-hole の有無で計算を収束させ、 全軌道エネルギー差に ls 軌道のエネルギー差を加えて孤立



図2 エタノールに湿潤させたカーボンマイクログリッド上に 調製された氷ナノ粒子の高分解能電顕像および対応する高速 フーリエ変換(FFT)図形.



図3 L 相の氷ナノ結晶のc 軸方向からの結晶構造像.

原子の遷移エネルギーと仮定した. それぞれの結晶における 酸素 K 殻遷移のエネルギーは,孤立原子の遷移エネルギー に上述の 1s 準位のエネルギーシフトを加算して求めた¹³⁾. また実験で得たスペクトルに合わせるため,図 4b に示した シミュレーションのスペクトルの強度は氷 I_{μ} と氷 I_{ν} が 4:3 の割合で存在するとして見積もった.実験で得られたスペク トルには I_{μ} あるいは I_{ν} 相の氷の酸素 K端のシミュレーショ ンからは確認できないピークを~542 eV に持つ. このピー クの正確な同定は未だできていないが、これは電子線照射に よる O-H 結合の解離あるいは昇華に起因するのかもしれな い. これらの結果は宇宙線照射により氷がイオンあるいはラ ジカルとして分解され消失していくプロセスを示唆している



図4 (a) 孤立した一つの I₄ 相氷ナノ結晶(粒径:~500 nm) から得られた価電子励起スペクトル.(b) 同じ氷ナノ結晶から 得られた酸素 K 端と氷 I₄ 相および氷 I₄ 相の酸素 K 端のシミュ レーション.

と考えられる.

図5は同様に電子線照射下における孤立した一つの I_h相 氷ナノ結晶の相転移を示した,電子線量率~4.8×10³ electrons/nm²sにて撮影した電子回折図形である.電子回折 図形は電子線量が増すと共に氷が I_h相から I_e相に可逆的に 転移し最終的に完全に消失していく様子が示されている.

ウルツ鉱型結晶と閃亜鉛鉱型結晶の構造の差異は六方配列 の原子面の積み重ね方を ABAB と繰り返すか、ABCABC と 繰り返すかの違いに過ぎない.Haida ら¹⁴⁾ によって氷の I₄ 相とL相の間のエンタルピー差は200Kにおいておよそ 50 J/mol と極めて小さいことが計測されているが、これはこ の二つの相の構造の差異が極めてわずかであることに起因す ると考えられる¹⁴⁾. さらに氷 I,相と氷 I,相は積層欠陥の導 入により原子面の積み重ね方のシーケンスが変わることで容 易にお互いに転移しうる¹⁵⁾. これらのことは入射電子による 氷結晶への相互作用により、氷La相とLa相が互いに相転移 しうることを示唆している.従って電子回折により観察され た可逆的な相転移は電子線照射による消失の過程での氷の挙 動を示していると考えられる.またこれらの電子線照射下に おける氷の挙動は、宇宙空間における宇宙線の氷への影響も また示唆していると考えられる. 我々のこの研究結果は宇宙 空間において宇宙線により氷がLa相とLa相の間を可逆的に



図5 電子線照射下における孤立した一つの I_{h} 相氷ナノ結晶の 相転移を示した,電子線量率 $\sim 4.8 \times 10^{3}$ electrons/nm² s にて 撮影した電子回折図形.



図6 電顕鏡筒内部に残る水蒸気をクライオホルダーにマウン トしたカーボングリッド上に堆積して調製した氷薄膜の加速 電圧 200 kV で撮影された暗視野像とそれに対応する電子回折 図形.

相転移しつつ分解されていく過程を示しているのではないか と考えている.

4. 閃亜鉛鉱型氷薄膜の電子線照射による相転移

前節で述べた氷ナノ結晶における実験は加速電圧 120 kV の電子線を用いて行われたが、実際の宇宙線の持つエネル ギーを考慮すると、更に高い電圧を印加された電子線を用い てその場観察を行うことがさらなる正確な宇宙空間における 氷の挙動の理解に求められる.そこで我々は加速電圧 200 kV の汎用透過電顕ならびに 2 MV の超高圧電顕により カーボンマイクログリッド上に堆積した氷薄膜の電子線照射 下におけるその場観察を行った.

図6は電顕鏡筒内部に残る水蒸気をクライオホルダーに マウントしたカーボングリッド上に堆積して調製した氷薄膜 の,加速電圧200kVで撮影した暗視野像とそれに対応する 電子回折図形を示す.電子回折図形は閃亜鉛鉱型構造を示す Debye-Sherrer 環を示すことからこの薄膜は氷 I_c 相の多結晶 であることがわかる.また、この薄膜が氷ナノ粒子が凝集し た多結晶膜である事は 111 回折線から(電子回折図形にgと 示す)得た暗視野像からも判別できる.この暗視野像並びに 電子回折図形に示されるように、この方法で得られた氷薄膜 の相はほとんどが I_c 相と同定できた.

氷ナノ粒子と同様に、この氷薄膜を電子線で照射すると次第に消失していくが、その過程で氷 I_e相から他の相へ相転移する様子が電子回折から確認できた。図7aは加速電圧200 kVの電子線照射下において電子線量 1.1 × 10³ electrons/nm² および 1.1 × 10⁴ electrons/nm² において同じ視野で撮影された電子回折図形である。電子線量 1.1 × 10³ electrons/nm² で撮影された電子回折図形には氷 I_e相で指数付されるDebye-Sherrer 環のみが確認できる。これに対して電子線量1.1 × 10⁴ electrons/nm² で撮影された電子回折図形には、氷 I_e相で指数付されるDebye-Sherrer 環に加えていくつかの回 折斑点が確認できる。またこの電子回折図形に示される



図7 (a) 加速電圧 200 kV の電子線照射下において電子線量 1.1×10³ electrons/nm² および 1.1×10^4 electrons/nm² において 同じ視野で撮影された電子回折図形. (b) 加速電圧 2 MV の電 子線照射下において電子線量 1.1×10^7 electrons/nm² において 撮影された電子回折図形. Debye-Sherrer 環は積層欠陥に起因するストリークを引いて いることも確認できる.新たに現れたこの斑点は円弧を描く ように電子回折図形に現れるので、ストリークではなく Bragg 反射に起因する回折斑点であることが識別できる.こ れらの回折斑点は面間距離から氷 I₄相ならびに氷 XI 相と同 定できる.これは 200 kV の電子線照射によって積層欠陥を 導入しつつ氷 I₄ 相の一部が氷 I₄ 相ならびに氷 XI 相へと相転 移したことを示唆する.このような相転移は 2 MV の超高圧 電子線照射下ではより顕著に起こる.図7b は加速電圧 2 MV の電子線照射下において電子線量 1.3×10^7 electrons/ nm²において撮影された水薄膜の電子回折図形である.加速 電圧 200 kV で撮影された電子回折図形である.加速 電圧 200 kV で撮影された電子回折図形である.加速 電圧追加の回折斑点が現れていることが確認できる.このこ とは高エネルギー電子線照射により、氷 I₆ 相から氷 I₄ 相な らびに氷 XI 相への相転移がより促されていることを示す.

氷 XI 相は斜方晶系の、常圧以下で 77 K 以下の低温におけ る安定相である.氷 I,相および I,相は水素結合を介して一 つの水分子が四つの水分子に隣接する構造をとる. ここで一 つの水分子が持つ二つの水素は、一組の水素結合上には一つ しか水素が入れない制限はあるものの、隣接する水分子に対 して無秩序な配向をとる¹⁶⁾. これに対して氷 XI は c 軸に対 して平行な水素結合に属する水素が配列した構造をとる^{2,17)}. このため、氷 I,相から氷 XI 相への相転移は氷 I,相の無秩序 配列したプロトンが配列しなおすことでなされるが、77K 以下においては氷結晶内のプロトン易動度が極めて小さいた めその相転移には一万年以上の時間がかかると考えられてい る¹⁷⁾.そこで実験室的には希薄な水酸化カリウム水溶液等を 冷却する事で氷 XI 相を得ている^{17,18)}. すなわち水溶液中の 水酸化物イオンが氷の結晶中に入り込み結晶中にプロトンの 欠損を生じさせることでプロトン易動度を増し氷 L 相から 氷 XI 相への相転移を促進している^{17,19)}.本来ならば 77 K 以 下の温度において現れるべき氷 XI 相への相転移が何故電子 線照射下においては 95 K にて観察されるのかは依然明らか ではないが、電子線照射による氷L相から氷 XI 相への相転 移もまた電子線により氷の結晶中にプロトンの欠損が生じ、 プロトン易動度が増したことが原因と考えられる. この結果 は宇宙空間において容易に氷 I, 相あるいは氷 I, 相から氷 XI 相への相転移が起こり得ること,ひいては氷 XI 相の存在が メジャーである事を示唆する.氷 XI 相の興味深い物性とし て,水素がc軸に沿って配列する事からこの方向に双極子 モーメントを持ち強誘電体としてふるまうことが挙げられ る.一般的に太陽系の惑星は原始太陽の周囲の宇宙塵が重力 によって凝集する事で形成されたと考えられているが、惑星 軌道上では重力の作用に加えて氷 XI のような強誘電体物質 が惑星形成にかかわってきたことが提唱されている²⁰⁾.ここ で示された実験室オーダーのタイムスケールでの高圧電子線 照射下における氷 XI 相への相転移の観察は、惑星形成にお ける氷 XI 相の関与を宇宙空間における氷 XI 相の存在の「確 からしさ」から支持するものである.

5. 閃亜鉛鉱型氷薄膜の構造変化の加速電圧依存性

我々はさらにこの電子線照射による相転移のメカニズムを 明らかにするため、25 kV から 125 kV まで加速電圧を変化 させた電子線をマイクログリッド上の氷薄膜に照射しその構 造変化のその場観察を行うことで、電子線照射下における氷 の構造変化の電圧依存性について調査した.この結果、氷薄 膜が電子線照射によって完全に消失するのに要する電子線量 が電子線の加速電圧が下がるごとに減少することが明らかと なった⁷⁾.特に加速電圧25 kVの入射電子が酸素に与える最 大反跳エネルギーはおよそ2 eV²¹⁾ と水の O-H 結合の解離に 要するエネルギー(5.1 eV)²²⁾に満たないにも関わらず,加 速電圧 25 kV の電子線照射下において氷薄膜が最も小さな電 子線量で完全に消失する事は、氷のこの消失過程がノックオ ン効果ではなく、むしろ入射電子の非弾性散乱による氷の励 起過程によっておこることを示唆する. このことは第3節で 述べた電子照射下における氷ナノ粒子の価電子励起スペクト ルに示された氷のイオン化からも示唆される. 同様に氷の消 失過程が入射電子線による氷のイオン化である事は Heide²³⁾ によっても指摘されている.更に Heide²³⁾ はクライオ電顕 の環境において氷の結晶内部でイオン化されたプロトンある いは水酸化物イオンは氷の表面まで拡散する事はほぼなく, 消失に寄与するのは氷表面においてイオン化された水のみで あることを指摘している. このことは電子線照射による氷の 消失に要する電子線量の入射電子加速電圧依存性と第4節に おいて超高圧電子線照射によって氷 XI 相への相転移が促さ れるメカニズムを説明する. すなわち, 低い加速電圧を印加 された入射電子は氷に対して大きな散乱断面積を持つため氷 の表面において氷をイオン化する傾向があると考えられる. したがって低エネルギー電子線照射下においては比較的小さ な電子線量により氷は消失する. これに対して氷に対する散 乱断面積の小さい高エネルギー電子線は氷の表面よりむしろ 氷の結晶内部で非弾性散乱される傾向があると考えられる. これは氷内部で積層欠陥を形成し氷I,相と氷I,相との相転 移を促し,また氷内部においてプロトンの欠陥を生じさせ氷 XI 相への相転移を促進するのではないかと考えている.

6. まとめ

我々は宇宙空間における氷の挙動を理解する事を目的とし て、クライオ電顕を用いた高真空低温環境下における氷の電 子線照射による構造変化のその場観察を行った.その結果電 子線照射により氷 I,相と I,相の間で可逆的に相転移が起こる こと、また高圧電子線照射によって氷 XI 相への相転移も起 こることを明らかにした.また実験結果からは、氷の電子線 照射下での消失に要する電子線量が電子線の加速電圧に依存 することから、消失ならびに相転移が入射電子による非弾性 散乱過程によって生ずること、また高電圧を印加された電子 線は氷表面をイオン化することで起こる氷の消失ではなく、 氷結晶内部に欠陥を形成する事で起こる氷の相転移に寄与す る傾向があることが示唆された.これらの結果は宇宙空間に おいて氷に起こり得る事象を正確に表しているわけではない が、電顕内部にそれに近似した空間を作り出し、その場観察 をすることで実験的に宇宙における氷の挙動の理解の一端と することは極めて重要であると考える.また氷のみならず宇 宙空間にはアミノ酸の起源ともなるべき炭化水素を初めとし て興味深い物質が数多く存在する.これらの物質のクライオ 電顕内での電子線照射下におけるその場観察を通して、さら なる極限空間における物質の新たな性質に迫っていきたい.

謝 辞

ここで紹介した研究の一部は JST-CREST プロジェクトお よび科研費(No. 19054017)の支援を受けて行われた.また, 超高圧電顕による検鏡にあたり田口英次氏(大阪大学超高圧 電子顕微鏡センター技術専門職員)の協力を得たことをここ に謝する.

献

文

- Rothery, D.A.: Satellites of the Outer Planets, Oxford Univ. Press, Oxford (1992)
- Petrenko, V.F. and Whitworth, R.W.: Physics of Ice, Oxford Univ. Press, Oxford (1999)
- Salzmann, C.G., Radaelli, P.G., Hallbrucker, A., Mayer, E. and Finney, J.L.: Science, 311, 1758–1761 (2006)
- Salzmann, C.G., Radaelli, P.G., Mayer, E. and Finney, J.L.: *Phys. Rev. Lett.*, 103, 105701 (2009)
- Kobayashi, K., Koshino, M. and Suenaga, K.: *Phys. Rev. Lett.*, 106, 206101 (2011)
- 6) Kobayashi, K. and Yasuda, H.: Chem. Phys. Lett., 547, 9-12 (2012)
- 7) Kobayashi, K. and Yasuda, H.: Physica B, 411, 88-92 (2013)
- 8) Kobayashi, K.: J. Phys. Chem., 87, 4317-4321 (1983)
- Zaider, M., Fru, J.L. and Orr, D.E.: *Radiat. Prot. Dosim.*, 31, 23–28 (1990)
- 10) LaVerne, J.A. and Mozumder, A.: Radiat. Res., 133, 282-288 (1993)
- 11) Lee, L.C. and Suto, M.: Chem. Phys., 110, 161-169 (1986)
- Dunn, K.F., O'Neill, P.F., Browning, R., Browne, C.R. and Latimer, C.J.: J. Electron Spectrosc. Relat. Phenom., 79, 475–478 (1996)
- Mizoguchi, T., Tanaka, I., Gao, S.-P. and Pickard, C.J.: J. Phys. Condens. Matter, 21, 104204 (2009)
- 14) Handa, Y.P., Klug., D.D. and Whalley, E.: J. Chem. Phys., 84, 7009– 7010 (1986)
- 15) Malkin, T.L., Murray, B.J., Brukhno, A.V., Anwar, J. and Salzmann, C.G.: *Proc. Natl. Acad. Sci. USA*, **109**, 1041–1045 (2012)
- 16) Pauling, L.: J. Am. Chem. Soc., 57, 2680-2684 (1935)
- 17) Fukazawa, H., Hoshikawa, A., Ishii, Y., Chakoumakos, B.C. and Fernandez-Baca, J.A.: *Astrophys. J.*, **652**, L57–L60 (2006)
- 18) Kawada, S.: J. Phys. Soc. Jpn., 32, 1442 (1972)
- 19) 深澤 裕:低温科学, 66, 159-166 (2007)
- 20) Wang, H., Bell, R.C., Iedema, M.J., Tsekouras, A.A. and Cowin, J.P.: Astrophys. J., 620, 1027–1032 (2005)
- Bell, D.C., Russo, C.J. and Kolmykov, D.V.: Ultramicroscopy, 114, 31–37 (2012)
- 22) 日本化学会(編),化学便覧基礎編改訂第五版,丸善,東京(2004)
- 23) Heide, H.-G.: Ultramicroscopy, 14, 271–278 (1984)