*1 [訳注]転位とは、規則正しく粒子が並ん で形成されている格子がずれてしまうという 欠陥であり、物質の塑性変形の原因となる。 転位は、3次元結晶中では線状の欠陥だが、2 次元結晶中では点欠陥になる。 *2 [訳注]それぞれの磁束線は、h/2e(=2× 10⁻¹⁵Wb)という決まった磁束の量(磁束量子、 またはフラクソイド)をもつ。

*3 [訳注]アプリコソフの磁束格子. または 渦糸格子. フラクソイド格子などとよばれる。

ナノスケール2次元磁束格子の 融解を観る

チャールズ・デイ

長谷川修司 訳

Tunneling microscope maps the melting transition of a two-dimensional vortex lattice

Charles Day

Physics Today Vol. 62 No. 10 © 2009 American Institute of Physics

互いに相互作用する同一粒子が多数平 面上に散らばっている状態で、絶対温 度をゼロにすると、それらは規則的に 並んで最密充填の六方格子状に"結晶 化"する。しかし、この"2次元結晶" の温度が少しでも上がれば、長波長の ゆらぎが生じて、粒子の並びの並進対 称性(位置秩序)が崩れる。ところがそ の状態でも、配向秩序という秩序が残 る。つまり、粒子の間隔はもはや等間 隔ではなくなるが、それぞれの粒子を 中心にしてそのまわりを見わたしたと き、まわりの粒子が放射状にきちんと 並んで、6回対称性を維持しているの である。

さらに温度を上げると2次元結晶が どうなるのかという問題は、ここ数十 年の間、物理学者の興味を惹きつけて きた。もちろん、十分温度が上がれば 最後には融解して液体になってしま う。だがそれにいたる前に、系全体に 一様に存在していた配向秩序が崩れ て、"ヘキサティック相"というトポロ ジカルに特徴的な状態が出現すること がわかってきた。そこでは、"転位"と いう点欠陥^{*1}が2つ対で生成され、多 数の転位対が結晶全体に広がって"回 位"とよばれる線状の欠陥になり、そ れによって結晶全体が分断されてい く。分断されたそれぞれの領域内で は、局所的に配向秩序が保たれている が、結晶全体ではもはや位置秩序も配 向秩序も消えている。

2次元結晶の融解がこのヘキサ ティック相を介して進行することは、 1978年にハルペリン(Bertrand Halperin)とネルソン(David Nelson) によって理論的に予言され¹⁾、その20 年後にマレット(Georg Maret)、レン ケ(Ralf Lenke)、ツァーン(Klaus Zahn)がコロイド粒子系で初めて観測 に成功した²⁾。最近、スペインのマド リード自治大学のギラモン(Isabel Guillamón)たちが、まったく異なる2 次元系で、結晶状態からヘキサティッ ク相、そして液体にいたる2次元格子 の融解過程の全貌を観察することに成 功した。その2次系とは、超伝導状態 のタングステン薄膜に垂直に磁場をか けたときに形成される,超伝導磁束格 子であった³⁾。

いわゆる第1種超伝導体に磁場をか けても、磁束は物質内部に入れず外に 排斥される(マイスナー効果)。しかし、 タングステンや高温超伝導体などの 第2種超伝導体では、磁束が超伝導体 の内部を局所的に貫通し、そのまわり をとり囲んで超伝導電流が渦状に流れ る(ボルテックス)。その結果、磁束は 多数の細い磁束線となって、 超伝導体 を貫通する*2。この第2種超伝導体が 薄膜の場合には、ほかの2次元系と同 じように、十分に低い温度で磁束線が 規則的に並んで格子状に"結晶化"す る*3。しかし温度を上げると、1本1 本の磁束線が動き出し、ついには磁束 格子が融解するのである。

🗾 走査トンネル顕微鏡による観察

走 査 ト ン ネ ル 顕 微 鏡 (scanning tunneling microscope, STM) によっ て、この磁束格子の融解を観察するこ とができる。磁束線が貫通しているボ ルテックスの芯では、超伝導状態が破 れて通常の金属状態(常伝導状態)に なっているので、STMの探針を走査 して、探針がこの芯の場所にくると、 低いバイアス電圧でも試料から電子を トンネルさせることができる。しか し、芯のまわりの超伝導電流が流れて いる場所では超伝導状態が維持されて いるので、超伝導エネルギーギャップ のために、低いバイアス電圧では電子 をトンネルさせることができない。こ のことを利用して、低バイアス電圧で のトンネル電流の流れやすさを各場所 で測定すれば、ボルテックスの芯の位 置を画像として描き出すことができる。

- *4 [訳注]図中の黒色の領域が磁束の貫通し ている常伝導状態であり、白色が超伝導状態 の領域を表している。
- *5 [訳注]この状態が、2つの転位が対で入っ た状態である。



〈図1〉STMによる磁束格子の融解を示す画像

1つのボルテックスは直径が10 nm 程度なので、それをSTMで観察する ことは難しいことではない。しかし, 融解は多数のボルテックスが相互作用 して起こる多体現象なので、いくつか の点で細心の注意を払う必要がある。 つまり, 少なくとも数十本の磁束線が 貫通できるくらいの広さにわたって試 料表面が原子レベルで平坦で、しかも 欠陥のまったくないものでなければな らない。この要請を現実の試料で満た すことはとても難しいので、 ザラコサ 大学のナノサイエンスグループから高 品質の試料を提供されるまで、ギラモ ンは今回の実験を実行しようとは考え なかったほどだった。

ザラコサ大学グループは、イオン

ビームをナノメートル程度にまで集束 させて、100×100 nm²ほどの広さに わたって完全に平坦な試料を作製し た。この試料は結晶ではなく、アモル ファス状態のタングステン薄膜であっ た。アモルファス金属薄膜は、結晶性 の金属薄膜に比べて高い超伝導転移温 度をもち、また等方的な超伝導ギャッ プをもっているので都合がよかった。 さらに、単結晶のもつ結晶異方性が磁 束格子の配向秩序に影響を与える心配 もない、という利点もあった。

〈図1〉のSTM画像が、ギラモンたちの観察した磁束格子の融解転移を示している。最低温度の0.1Kでは(その画像は掲載していない)、試料表面上の微細な欠陥によっていくつかのボル

テックスが捕捉されて、磁束格子が少 しひずんでいた。しかし、(超伝導転 移温度4 Kよりもずっと低い)1.2 Kに すると、熱エネルギーによってボル テックスが欠陥から解放され、ひずみ のない完全な磁束格子が観察されてい る^{*4}。ヘキサティック相は1.9 Kから 現れ始めた。完全な磁束格子では、1 つのボルテックスのまわりを6つのボ ルテックスがとり囲んでいる(6配位) が、1.9 Kの画像のうち2つのボルテッ クスが、5配位および7配位に変化し て格子が乱れている^{*5}。

温度がさらに上がると、格子はさら に乱され、ボルテックスが動き始めた。 2.1 Kになると、ボルテックスのいく つかはSTMの探針の走査よりすばや

*1 [訳注] 銀河が皿のような形だとして、皿 を横方向からみることを縁向き(edge-on)、 皿を上から見ることを正面向き(face-on)とい う。縁向きだと全体が重なって皿の構造がよ くわからないが、正面向きだと皿全体の形が よくわかる。

く動くので、ボルテックスが線状のス トライプとして観察されている。おも しろいことに、このストライプがやや 曲がっているのがわかる。これは、液 晶でスメクティック秩序とよばれる状 態に対応しており、位置秩序が失われ 始めたことを示している。さらに、こ のストライプが回位に沿って動くこと が確認され、ヘキサティック相の特徴 を示した。2.8 Kになると、このスト ライプはほとんど消失し、3.0 Kで秩 序はまったくなくなっている。このと きの画像は一様な灰色になっている が. これはボルテックスがすばやく動 き回って液体状態になっているので, 超伝導領域の白色と常伝導領域の黒色 が平均化された結果なのである。

このマドリードでの実験では、2次 元格子の融解理論が予言する特徴が確 認されただけでなく、融解過程での電 気抵抗の変化に対しても明確な解釈を 与えそうだ^{*6}。そのため、ギラモンた ちは次に、この融解過程での電気抵抗 の変化を測定する実験を計画している。

参考文献

- B. I. Halperin, D. R. Nelson: Phys. Rev. Lett. 41, 121 (1978).
- K. Zahn, R. Lenke, G. Maret: Phys. Rev. Lett. 82, 2721 (1999).
- 3) I. Guillamón et al.: Nat. Phys. 5, 651(2009).

ガンマ線望遠鏡が明かす宇宙線の起源

バートラム・シュワルツシルト

水本好彦 訳

Gamma-ray telescopes show origins of cosmic rays Bertram Schwarzschild

Physics Today Vol. 63 No. 1 © 2010 American Institute of Physics

長い間,大部分の宇宙線は超新星残 骸中で加速されていると考えられて きたが,これまでは確かな証拠がな かった。

地球大気の頂上に入射する宇宙線陽子 のエネルギースペクトルは、10⁹ eV(電 子ボルト)から10¹⁵ eVまで6桁にわた るエネルギー範囲で、エネルギーEの べき関数E^{-2.7}でなめらかに減少して いる。宇宙線フラックスの99%を占め る陽子(と、数は少ないが重い原子核) は、私たちの銀河内の超新星(SN)残 骸の衝撃波が広がっていくなかで、そ のような高いエネルギーにまで加速さ れていると長い間考えられてきた(よ り高いエネルギーでは、遠方銀河の中 心核で活発に周辺の物質を飲み込んで いるブラックホールのような、より壮 大な加速器を考えなければならない)。

超新星による加速機構は、フェルミ (Enrico Fermi)によって提唱された統 計加速の一種で[†],超新星残骸の衝撃 波面を荷電粒子がくり返し横切ること によって、逐次加速されていくもので ある。実際、X線およびガンマ線望遠 鏡の観測データから、近傍の超新星残 骸で電子が加速されていることがわ かっている。しかし、電子は宇宙線フ ラックスの1%程度でしかない。しか も、超新星と宇宙線ハドロン(陽子と 原子核)の加速を関連づける確証は、 これまでのところ見つかっていない。

荷電粒子は最高エネルギーのもの以 外はすべて、天の川銀河のなかの入り 組んだ磁場によって軌道がぐにゃぐ にゃに曲げられてしまうため. 10¹⁹ eV 以下のエネルギーの宇宙線の起源をそ の到来方向から知ることはできない。 磁場による擾乱の影響を受けずに宇宙 線の起源を探ることのできる有力な候 補は, 宇宙線ハドロンがその加速源近 くでガスと衝突して生成する、中性パ イオンが崩壊してできるガンマ線であ ろう。実際に、天の川銀河(われわれ の銀河)の円盤に広がったガンマ線は、 そのようなパイオンの崩壊が起源であ る。しかし、銀河のなかにいて円盤を 横から見ている*1観測者が, 超新星残 骸がたくさんある領域に, 宇宙線の起 源を特定することは困難であった。

そのため、天体物理学者たちは近年、 近傍のスターバースト銀河からのガン マ線放射を見つけて、宇宙線と超新星