## Japan Geoscience Union Meeting 2015

(May 24th - 28th at Makuhari, Chiba, Japan)

©2015. Japan Geoscience Union. All Rights Reserved.



PPS22-05

会場:A02

時間:5月28日10:15-10:30

MAC 88107 隕石の微細組織:この隕石は本当に星雲集積岩か Microtextures in the MAC 88107 carbonaceous chondrite: Is this meteorite really a primary accretionary rock?

酒井碧1\*;留岡和重1;瀬戸雄介1;三宅亮2

SAKAI, Midori<sup>1\*</sup>; TOMEOKA, Kazushige<sup>1</sup>; SETO, Yusuke<sup>1</sup>; MIYAKE, Akira<sup>2</sup>

1 神戸大学大学院理学研究科地球惑星科学専攻, 2 京都大学大学院理学研究科地球惑星科学専攻地質学鉱物学教室

MAC 88107 隕石は、CM-CO グループの中間的な性質を持つ ungrouped 炭素質コンドライトである  $^{[1]}$ 。一般的な炭素質コンドライトは、コンドリュールなどの粗粒な構成物とそれらの間を埋める細粒なマトリックスからなり、マトリックスは隕石の>30 vol.%を占める。これに対し、MAC 88107 隕石はマトリックスを持たず、大部分がコンドリュール、CAI、AOA とそれらを囲むリムからなる。リムは星雲中でコンドリュールの表面に塵が付着して形成されたと一般に考えられており  $^{[2]}$ 、MAC 88107 隕石のようにコンドリュール、CAI、AOA とリムのみからなる隕石は、母天体上で角轢化等の作用を受けず、星雲から集積したままの組織を保持する「星雲集積岩」であるとされている  $^{[2]}$ 。しかし、最近の研究  $^{[3,4]}$ で、CV 隕石中のコンドリュールのリムについて、水熱変成・角轢化・運搬といった母天体内での過程で形成されたことを示唆する組織が観察された。 $^{[3,4]}$  の説では、リムは前駆コンドライトマトリックスの残留物だと考えられている。

リムが母天体内で形成される可能性が示されたことを受け、本研究では、星雲集積岩とされる MAC 88107 隕石の形成 過程を再評価することを目的として、詳細な観察・分析を行った。組織観察、組成分析には SEM-EDS, STEM-EDS を用い、リム中の微小鉱物の同定には Spring-8 の SR-XRD を用いた。

MAC 88107 隕石中のコンドリュール, CAI, AOA を囲むリムは、大部分が細粒 (<1  $\mu$ m) の鉱物からなり、所々に粗粒 (1 - 10  $\mu$ m) のフォルステライト、エンスタタイトの鉱物片とファヤライトーマグネタイトーへデンバージャイトの集合体を含んでいる。SR-XRD 測定及び STEM 観察から、リムの細粒な部分は主に微小な層状ケイ酸塩を含む非晶質物質からなり、その他に、オリビン、輝石、ペントランダイト、マグネタイトを含むことが分かった。

また、リムの多くに脈(幅~10  $\mu$ m)があることも MAC 88107 隕石の特徴である。脈は粗粒な (>1  $\mu$ m) マグネタイト、ファヤライト、ヘデンバージャイトからなる。先行研究 [1] では、このような脈は、コンドリュール中の不透明鉱物ノジュールが酸化される際の体積膨張に伴う応力の増大で生じたと考えられている。しかし、この説では、不透明鉱物ノジュールを含まない CAI のリムに同様の脈が存在することの説明が難しい。また、現在の岩相が衝撃を受けて生じた割れ目由来だと考えると、隣接する複数のコンドリュール/リムを貫く脈が存在してもよさそうだが、そのような脈は存在しない。これらのことは、脈は、コンドリュール/リムの前駆岩相に衝撃で生じた割れ目に由来する可能性を示唆している

互いに隣接するリムの間には、粗粒なマグネタイト、ファヤライト、ヘデンバージャイトからなり、リム中の脈と構成鉱物・組織がよく似た層 (幅  $5-30~\mu m$ ) が存在する。この層は Krot et al.(2000)[1] でも報告されており、インターリムレイヤーと呼ばれている。

また、MAC 88107 隕石に複数のコンドリュールを含むクラストが存在することを確認した。クラストは直径 150 - 500  $\mu$ m の円~楕円形をしており、隣接するコンドリュール、リムと直接あるいはインターリムレイヤーを介して接している。クラスト内のコンドリュールは、リムやインターリムレイヤーを持たない。ほとんどのクラストのマトリックスは、クラスト外のコンドリュールが持つリムと構成鉱物・組織がよく似ている。このことは、コンドリュール/リムが角轢岩化によって形成されたクラストであり、のちに運搬の際に摩耗して丸くなったものである可能性を示している。

以上の結果から MAC 88107 隕石は星雲からの集積後, (1) 角轢化によるクラストの形成, (2) それらクラストの運搬と 摩耗, (3) 再集積と固化, の過程を経ていると考えられる。

## 引用文献

[1] Krot et al. (2000) MAPS 35, 1365?1386. [2] Metzler et al. (1992), GCA 56, 2873?2897. [3] Tomeoka and Ohnishi (2010), GCA 74, 4438?4453. [4] Tomeoka and Ohnishi (2014), GCA 137, 18?34.

キーワード: MAC 88107 隕石, 星雲集積岩, 炭素質コンドライト, 角礫岩化, 水質変成, コンドリュールリム Keywords: MAC 88107, Primary accretionary rock, Carbonaceous chondrite, Brecciation, Aqueous alteration, Chondrule rims

<sup>&</sup>lt;sup>1</sup>Department of Earth and Planetary Sciences, Faculty of Science, Kobe University, <sup>2</sup>Department of Geology and Mineralogy, Graduate School of Science, Kyoto University