## Japan Geoscience Union Meeting 2013

(May 19-24 2013 at Makuhari, Chiba, Japan)

©2013. Japan Geoscience Union. All Rights Reserved.



PPS02-P03

会場:コンベンションホール

時間:5月20日18:15-19:30

## 原始セレスにおける熱水変質過程の再現実験 Hydrothermal alteration experiments representing the early Ceres

堀口 幸洋 <sup>1\*</sup>, 磯部 博志 <sup>1</sup> Koyo Horiguchi<sup>1\*</sup>, Hiroshi Isobe<sup>1</sup>

1 熊本大学大学院自然科学研究科理学専攻

## はじめに

隕石は母天体で起こった過程を知る手がかりである。また、隕石母天体と小惑星の間には強い関係性があることが知られている。小惑星にはその大きさ、組成に様々なバリエーションがあり、中でも準惑星セレスは最大の小惑星である。セレスには大量の氷が存在しており、その構造から、他の小惑星とは異なるプロセスを経験した可能性があるとされている。本研究では原始セレスにおいてどのようなプロセスが起きたのかを理解するために、原始セレスにおける熱水変質過程の再現実験を試みた。セレスで起こった水質変成過程を再現するために、Mousis and Alibert (2005) による推定値から、 $H_2O$  49.14%、 $CO_2$  44.23%、 $CH_4$  4.42%、 $H_2S$  2.21%の流体組成を用いた。

実験系は、固相として水質変成を受けていない代表的始原的炭素質コンドライトである Allende 隕石を用い、液相としては  $CH_3OH18.6$ wt% の溶液を使用した。 $CH_4$  は流体として扱うのが難しいため、 $CH_3OH$  を代替として用い、 $CH_2$  として炭化水素を供給した。 $H_2S$  も同じく流体として扱うのが難しいため、流体相には含めず Allende 隕石に含まれる成分のみを用いた。また、 $CO_2$  としてはシュウ酸銀の解離によって発生するものを利用した。実験系全体の固液比は 1:1.8 である。また、温度及び実験期間は 100 、200 、300 では 3 週、6 週、12 週で行い、400 、450 では 1 週、2 週、3 週で実験を行った。また、圧力は 100 、200 、300 においては飽和水蒸気圧、400 、450 では 50 の で実験を行った。

## 結果および考察

主な生成物相は phyllosilicate 及び carbonate であった。carbonate においては、100 においては 3 週では大きく成長した siderite が見られた。実験期間と結晶粒径には明瞭な関係は見られなかったが、その組成は期間が長くなるにつれ Mg に富む傾向にあった。これは期間が長くなるにつれ短期間では溶けていなかった Mg に富む forsterite 等が溶け出し、Mg の供給が増えたことによるものと思われる。しかし、12 週においては一部で Fe に富む siderite も見られた。この事は新たな Fe の供給があれば Fe に富む siderite を生じる可能性を示している。

200 以上では期間が長く、温度が高くなるにつれ Ca に富む傾向を示し、200 3~12 週では Ca に富み、Ca に富み、Ca に富み、Ca に富み、Ca に富み Mg に乏しい dolomite が観察され、期間が長くなれば calcite が観察できた。このような傾向は、鉄酸化物などは見られないため、生成した phyllosilicate に Ca に富み Mg が取り込まれた結果と思われる。

Phyllosilicate は 100 ではほとんど観察されず、300 で最も多く観察された。その Mg/Fe 比は比較的鉄に富む領域に達しており、還元的条件における phyllosilicate の形成に成功していると考えられる。しかし、組成の分布範囲には温度や期間による影響はあまり見られなかった。

セレス表層には、siderite 系 carbonate や phyllosilicate が存在するとされている (Rivkin、2006)。本研究の結果によれば、carbonate は少なくとも 200 未満の温度で生成された可能性が高い。また、phyllosilicate は 300 以下で生成された可能性が高い。今回の実験では、始原的物質が原始セレスの流体と反応した場合を想定したもので、比較的低温で、かつ還元的な状況を想定したものである。Pure-siderite は生成されなかったものの、本実験生成物の赤外吸収スペクトルとセレスをはじめとする小惑星のスペクトルを比較することにより、準惑星級隕石母天体に起こった過程に対する理解をより深めることが可能となると思われる。

キーワード: 小惑星, セレス, 熱水変質過程, 炭酸塩, 含水層状ケイ酸塩 Keywords: Asteroids, Ceres, Hydrothermal alteration, carbonate, phyllosilicate

<sup>&</sup>lt;sup>1</sup>Grad. Sch. Sci. Tech., Kumamoto Univ