ガス置換法によるミリグラム隕石試料の粒子密度測定

松野淳也*(立命館大学)、松本恵(東北大学)

Grain density measurement for milligram samples by gas pycnometer

Junya Matsuno* (Ritsumeikan Univ.) and Megumi Matsumoto (Tohoku Univ.)

惑星科学において岩石の密度や空隙率は、小惑 星の強度を支配し、礫の構造を推定するための基 本情報であることに加え、リュウグウのように水 質変成の起きていた天体の場合は水質変成時の 岩石・水比の推定に繋がる為、重要な因子である。 ここで外界と繋がった空隙を含む岩石の密度に は大きく分けて二種類あり、バルク密度(嵩密度) と呼ばれる空隙を含めた密度と、粒子密度(真密 度)と呼ばれる空隙を含めない密度がある。空隙 率は X線 CT によって直接可視化して求めること ができ、放射光 X 線を用いれば 100 nm 程度の小 さな空隙まで観測できる。しかしリュウグウ試料 など水質変成を受けた炭素質コンドライトの空 隙サイズは数~数 10 nm であるため CT による直 接の観測は困難である。ここで、空隙率はバルク 体積と粒子体積の比でもある。バルク体積はX線 CT にて比較的簡易に精度よく求めることができ る。一方、粒子体積の測定方法には、置換法(ピ クノメーター法)がある。この手法は試料を溶媒 に沈め、試料の分だけ排除された量を体積と見做 すものであり、一般的には水などの液体に試料を 沈めることになるが、この溶媒に非極性ガス(へ リウムや窒素)を用いるのがガス置換法(ガスピ クノメーター法)である。この手法は試料の汚染 を最小限にとどめることができる非破壊分析で ある一方で、0.01 cm3以上 (~数 10 mg)の試料が 必要と考えられてきたため、小惑星レゴリスのリ ターンサンプルのように質量が少ない試料には 不向きであると考えられてきた。そこで本研究で はリュウグウ試料を念頭に、数 mg の試料の粒子 体積をガスピクノメーターで計測できるよう試

Keywords: Density, Porosity, Pycnometer *Corresponding author: jmatsuno@fc.ritsumei.ac.jp

行し、標準物質を用いて測定限界となる試料サイズを求めた。

実験は株式会社島津テクノリサーチ所有のア キュピック II 1340 (マイクロメリティックス)を 用いて行った。標準試料には直径 0.5 ~ 8 mm の 合成石英ガラス (密度 2.201g/cm³)の均質な真球 を用いた。ヘリウムガスを用いて直径 2mm の標 準試料を測定したところ、得られた体積は理論値 の約85%だったが、複数回測定してもその再現 性は高いことが分かった。そこで各試料に対し理 論値と実験値の関係を求めたところ、1~8 mm の 試料についておよそその差は対数関数で近似で きることが分かった。つまりこの近似曲線を用い れば、~数 mg (~0.001 cm³)の試料でも体積を 2 桁の精度で測定が可能であることが分かった。続 いて CI タイプの炭素質コンドライトである Orgueil 隕石の質量既知の小片 (3.97 mg)の粒子 体積を測定して粒子密度を求めたところ、2.4 g/cm³となった。この値は大きい試料を用いて測 定された文献値(2.4-2.5 g/cm³ [1,2,3])と整合的 であった。放射光X線CTと組み合わせることで、 非破壊で空隙率が求まるという道筋を示せた。

参考文献

[1] G. J. Consolmagno S. J and D. T. Britt (1998)MAPS 33, 1231 [2] G. J. Flynn, L. B. Moore and W. Klöck (1999) Icarus 142, 97 [3] A. R. Hildebrand et al. (2006) MAPS 41, 407