

モスクワの海の火成活動史

Ages and stratigraphy of mare basalts in Mare Moscoviense

諸田 智克 [1]; 春山 純一 [2]; 本田 親寿 [3]; 大竹 真紀子 [4]; 横田 康弘 [1]; 木村 淳 [5]; 松永 恒雄 [6]; 小川 佳子 [6]; 平田 成 [7]; 出村 裕英 [8]; 岩崎 晃 [9]; 宮本 英昭 [10]; 中村 良介 [11]; 石原 吉明 [12]; 佐々木 晶 [12]; 武田 弘 [13]

Tomokatsu Morota[1]; Junichi Haruyama[2]; Chikatoshi Honda[3]; Makiko Ohtake[4]; Yasuhiro Yokota[1]; Jun Kimura[5]; Tsuneo Matsunaga[6]; Yoshiko Ogawa[6]; Naru Hirata[7]; Hirohide Demura[8]; Akira Iwasaki[9]; Hideaki Miyamoto[10]; Ryosuke Nakamura[11]; Yoshiaki Ishihara[12]; Sho Sasaki[12]; Hiroshi Takeda[13]

[1] 宇宙研; [2] JAXA/宇宙研; [3] なし; [4] ISAS/JAXA; [5] 北大・宇宙理学; [6] 国環研; [7] 会津大; [8] 会津大学; [9] 東大・工・航空宇宙; [10] 東大・総合研究博物館; [11] 産総研; [12] 国立天文台 RISE; [13] 千葉工大・フォーラム

[1] ISAS/JAXA; [2] ISAS/JAXA; [3] JAXA; [4] ISAS/JAXA; [5] Dept. Cosmosci., Hokkaido Univ.; [6] NIES; [7] Univ. of Aizu; [8] Univ. of Aizu; [9] Aeronautics and Astronautics, Tokyo Univ; [10] The University Museum, Univ. Tokyo; [11] AIST; [12] RISE, NAOJ; [13] Chiba Inst. of Tech.

月の溶岩流の分布には明らかな不均質が見られ、月の裏側では South Pole-Aitken Basin の内部とその他の少数のベースンやクレータ内部のみに限られる。特に、地殻が厚いと考えられている裏側の北半球では、溶岩流の噴出はほとんど見られない。

モスクワの海は裏側の北半球で最大の海であり、裏側の熱進化や溶岩流分布の二分性を理解する上での重要地域であると言える。月周回衛星かぐや (SELENE) に搭載された LISM はモスクワの海の高解像度画像を初めて取得した。モスクワの海の溶岩流の層序や年代を決定するため、我々は LISM データを用いてクレータサイズ分布の測定を行った。