## 火星における宇宙天気・宇宙気候探査計画

## Mission plan for exploration of the space weather and climate at Mars

\*関 華奈子<sup>1</sup>、山崎 敦<sup>2</sup>、寺田 直樹<sup>3</sup>、松岡 彩子<sup>2</sup>、中川 広務<sup>3</sup>、横田 勝一郎<sup>4</sup>、笠原 慧<sup>1</sup>、斎藤 義文<sup>2</sup> 、坂野井 健<sup>3</sup>、今村 剛<sup>5</sup>、笠羽 康正<sup>3</sup>、塩谷 圭吾<sup>2</sup>、二穴 喜文<sup>6</sup>、熊本 篤志<sup>3</sup>、臼井 寛裕<sup>7</sup>、前澤 裕之<sup>8</sup> 、笠井 康子<sup>9</sup>、佐川 英夫<sup>10</sup>、田口 真<sup>11</sup>、三好 由純<sup>12</sup>、原 拓也<sup>13</sup>、黒田 剛史<sup>9</sup>、堺 正太朗<sup>1</sup>、藤田 和央 <sup>14</sup>、佐々木 晶<sup>4</sup>、火星宇宙天気・宇宙気候探査検討チーム

\*Kanako Seki<sup>1</sup>, Atsushi Yamazaki<sup>2</sup>, Naoki Terada<sup>3</sup>, Ayako Matsuoka<sup>2</sup>, Hiromu Nakagawa<sup>3</sup>, Shoichiro Yokota<sup>4</sup>, Satoshi Kasahara<sup>1</sup>, Yoshifumi Saito<sup>2</sup>, Takeshi Sakanoi<sup>3</sup>, Takeshi Imamura<sup>5</sup>, Yasumasa Kasaba<sup>3</sup>, Keigo Enya<sup>2</sup>, Yoshifumi Futaana<sup>6</sup>, Atsushi Kumamoto<sup>3</sup>, Tomohiro Usui<sup>7</sup>, Hiroyuki Maezawa<sup>8</sup>, YASUKO KASAI<sup>9</sup>, Hideo Sagawa<sup>10</sup>, Makoto Taguchi<sup>11</sup>, Yoshizumi Miyoshi<sup>12</sup>, Takuya Hara<sup>13</sup>, Takeshi Kuroda<sup>9</sup>, Shotaro Sakai<sup>1</sup>, Kazuhisa Fujita<sup>14</sup>, Sho Sasaki<sup>4</sup>, MSWC team

1. 東京大学大学院理学系研究科、2. JAXA宇宙科学研究所、3. 東北大学大学院理学研究科、4. 大阪大学大学院理学研究 科、5. 東京大学大学院新領域創成科学研究科、6. スウェーデン国立宇宙空間物理学研究所、7. 東京工業大学地球生命研究 所、8. 大阪府立大学、9. 情報通信研究機構、10. 京都産業大学理学部、11. 立教大学理学部、12. 名古屋大学宇宙地球環境 研究所、13. カリフォルニア大学バークレー校宇宙科学研究所、14. JAXA研究開発本部

 Graduate School of Science, University of Tokyo, 2. ISAS, JAXA, 3. Graduate School of Science, Tohoku University,
Graduate School of Science, Osaka University, 5. Graduate School of Frontier Sciences, University of Tokyo, 6.
Swedish Institute of Space Physics, 7. Earth Life Science Institute, Tokyo Institute of Technology, 8. Osaka Prefecture University, 9. National Institute of Information and Communications Technology, 10. Faculty of Science, Kyoto Sangyo University, 11. Faculty of Science, Rikkyo University, 12. ISEE, Nagoya University, 13. SSL, UC Berkeley, 14. Research and Development Directorate, JAXA

地球型惑星が、地表に安定に水が存在するハビタブルな環境を保持できる条件は何か。この問いを答えるた めには、その惑星がどのような大気を持つかを理解することが不可欠である。ハビタブル惑星研究におい て、火星は特に重要な位置を占める。なぜならば、(1)火星は太古にハビタブルな環境を持ち、その後、それを 失ったという大規模な気候変動の歴史を持つ惑星であり、(2)この気候変動に重要な役割を果たしたと考えられ ている非磁化惑星からの大気散逸が現在も進行中、かつ、(3)弱い風化作用や火星隕石、着陸探査のために過 去40億年近くにわたる表層環境変遷の記録(痕跡)を数多く得る事ができる、という諸条件が満たされている からである。また、火星は近未来の有人探査の対象であり、火星圏環境の理解は多角的な意義を持つ。

これまでに、NASAの火星探査機MAVEN等によって火星圏環境について多くの基本的描像が得られつつあ る。特に、惑星間コロナ質量放出(ICME)時の大気散逸率の増加や太陽高エネルギー粒子(SEP)によって引き起 こされるオーロラ、残留磁化による誘導磁気圏の非対称、水素散逸率の短期変動などの、最近の探査による発 見は、火星周辺の宇宙環境や大気散逸率に太陽変動・固有磁場・下層大気や表層からの水輸送が大きな影響を 与えることを示した。一方で、一機によるその場観測の限界から、グローバルな宇宙環境・大気散逸の様相の 把握や、太陽の激しい変動への応答の理解が、過去への演繹に向けた喫緊の課題となっている。

本計画は、こうした火星宇宙天気・宇宙気候に関する課題と新発見を踏まえ、ハビタブル惑星進化の理解に 向けて、火星で過去40億年にわたり、大気散逸がどのように変遷してきたのか、時系列で推定可能にすること で、宇宙への大気散逸が気候変動に果たした役割を理解することを目的にした、我が国主導の火星探査計画と なっている。具体的には、3つの達成目標(1.火星圏の太陽風・太陽放射変動への瞬時応答を明らかにし、宇 宙への大気散逸が気候変動に果たした役割を理解する、2.火星オーロラを用いて火星周辺の宇宙環境を可視化 し、南北半球の比較により、固有磁場が大気散逸に与える影響を理解する、3.火星表層から上層大気までの水 循環を測定することで、酸素散逸への水の寄与を推定する[オプション]。)を設定し、そのために、8つの観 測項目(磁場観測、高エネルギー粒子観測、オーロラ撮像、太陽風・太陽放射観測、電離大気流出観測、中性 大気流出観測[一部オプション]、大気上下結合観測[オプション]、地下表層氷・水分布測定[オプション])を実 現する。 キーワード:火星、周回探査、ハビタブル惑星、気候変動、大気散逸、放射線環境

Keywords: Mars, Orbiter exploration, Habitable planet, climate change, atmospheric escape, radiation environment