SOLAR-C



Solar-Cによる彩層磁場診断の検討

Examinations into diagnostics of chromospheric magnetic fields with Solar-C

阿南徹、永田伸一、一本潔(京都大)、勝川行雄、石川遼子、久保雅仁、花岡庸一郎(国立天文台) T. Anan, S. Nagata, K. Ichimoto (Kyoto-U), Y. Katsukawa, R. Ishikawa, M. Kubo, Y. Hanaoka (NAOJ) and Solar-C WG

概要: Solar-Cの大きな特徴の一つは、地上ではなし得ない高空間・高精度の安定した彩層磁場観測である。本ポスターでは、Solar-C が取り組む主な科学課題と、それに伴うSolar-Cの彩層磁場測定精度を具体的に紹介し、各科学課題を解決できるか検討する。

次期太陽観測衛星Solar-Cは、光球からコロナにわ たる太陽大気の温度範囲を網羅し、かつこれまでの 観測から示唆される各太陽大気の基本構造を空間 分解し物理量を測定する。各太陽大気は磁力線(下 図の緑線)でつながり、磁場を介して物質やエネルギ ーをやりとりしていると考えられている。基本構造間 の物質とエネルギーのやり取りを測定することで、太 陽物理の重要課題を究明する。特に高空間・高精度 の安定した彩層磁場観測を可能にし、太陽外層大気 の磁場構造を高精度に明らかにすることが最大の特

コロナ磁場の外挿

境界条件とする彩層データ

これまでは、プラズマの運動によって磁場構造が決まる光球の磁場を 境界条件として、ローレンツカによって磁場構造が決まるコロナの磁場 を外挿していた。SOLAR-Cではローレンツカによって磁場構造が決ま る彩層上層部を境界条件としてコロナの磁場を外挿する。これにより、 コロナにおける磁東や自由エネルギーをより精度よく再現できる1)。

どのような磁場構造でコロナ加熱や太陽風の加速が起こっているのか、 磁気エネルギーがどのくらいコロナに蓄積されているのか、磁場構造の 擾乱(浮上磁場など)によってコロナの磁場構造が不安定になるかどうか などの問題を究明する。 SST(地上望遠鏡)で撮ったHa彩層画像2)





まとめ

Solar-Cはこれまでになし得ない高空間・高精度 の安定した彩層磁場測定を可能にし、太陽外層 大気の磁場構造を高精度に明らかにする。 コロナ加熱や太陽風の加速に伴う磁場構造 ・太陽フレア、磁気エネルギー蓄積、解放過程 ・太陽フレアトリガーの磁場構造 太陽放射量に寄与する磁気構造 ・彩層の基本構造(ジェット)の発生メカニズム

これにより様々な太陽物理の重要課題を明らか にする。彩層の磁場測定では明らかにならない 彩層ジェットの発生メカニズムやエネルギー伝播

参考文献

寄与する表面磁気構造を理解する。 赤:要求精度 青:測定精度 緑:可否

- 1) Metcalf et al. 2008, SoPh, 247, 269
- 2) van der Voort et al. 2013, ApJ, 776, 56 3) Okamoto & De Pontieu 2011, ApJ, 736, L24
- 4) Centeno et al. 2010, ApJ, 708, 1579
- 5) De Pontieu et al. 2012, ApJ, 752, L12
- 6) Kusano et al. 2012, ApJ, 760, 31
- 7) Loy 1973, SoPh, 28, 95
- 8) Shibata et al. 2007, Science, 318, 1591
- 9) Lagg et al. 2004, A&A, 414, 1109 10) López Ariste & Casini 2002, ApJ, 575, 529
- 11) Asensio Ramos et al. 2008, ApJ, 683, 542