

衛星データと画像認識で迫る太陽表面対流による磁場輸送



飯田佑輔 (ISAS/JAXA)

E-mail: <u>iida@solar.isas.jaxa.jp</u> URL: https://sites.google.com/site/yiresearchsite

要旨

太陽活動度の周期性問題 (ダイナモ問題) では、対流による磁場輸送が重要となる。本研究では、ひので観測の観測データと画像認識の手法を用いて、莫大な数の個々の磁気要素を追跡することでその輸送過程を調べた。観測データには、これまでの観測で最長の観測期間(5日)を持つものを用いた。これほどの長期間連続観測は地上観測では行えず、衛星観測によって可能となったことを強調したい。経過時間と磁気要素の変位自乗について調べた。その結果、2 × 10⁴ 秒、3 × 10⁷ km以上のスケールにおいては、sub-diffusive な依存性 (ベキ指数 0.6±0.2) に変化することを見いだした。この性質は、ネットワーク磁場の性質で定性的に説明できる。しかし、これまでの太陽表面磁場輸送のモデル式では、対流による磁場輸送項は古典的な拡散項として取り入れられており、その修正を求める結果である。



太陽活動度の周期性理解は50年以上の大問題である。太陽活動は その表面磁場を起源(図1)としており、磁場輸送の理解が本質である。 太陽表面の磁場輸送モデルでは、対流(~1km s⁻¹)と子午面還流 (~10m s⁻¹)による輸送(図2)が重要となる。

現在のモデルにおいて対流による輸送項は、拡散項として取り扱われている。しかし、<u>拡散項としての扱いが正しいかどうか</u>は、理論的にも観測的にも検証されていない。本研究では、衛星観測データの利点を最大限に利用して解析することで、この問題に迫る。





図1. 太陽表面の視線磁場画像

1975 1980 1985 1990 DATE 1995 2000 2005 2010 NASA/INSFC/NBSTC/Nathaway 2009(2) Hathaway(2009)より 図2. 表面磁束輸送モデルと蝶形図における磁場輸送

拡散方程式とランダムウォーク模型

拡散項として表すためには、経過時間(*t*)と変位自乗(<*x*²>)の比例関係が必要条件となる。

I. 一次元拡散方程式 (D: 拡散係数)

$$t = 9\tau$$

 $t = 6\tau$
 $t = 6\tau$
 $t = 7\tau$
 $t = 7\tau$
 $t = 2\tau$
 $t = 2\tau$
 $+\delta$
 $+\delta$
 $+2\delta$
 $+3\delta$
図3. 1次元ランダムウオーク模型

観測データ

太陽スケールでの輸送に迫るには、継続観測が重要となる。これまでの 9年間のひので観測の中で、最長の<mark>5日間継続観測データ</mark>(図4)に磁極追 跡コードを適用した(図5; 詳細はIida+, 2012参照)。



図4. 本研究での解析データと全球磁場画像

<u>結果</u>

21,823個の正極と19,544個の負極が判別・追跡された。これらの磁 極の誕生から消滅までを追跡し(図6)、経過時間と変位自乗の関係を調 べた結果、<u>2 × 10⁴ 秒、3 × 10⁷ km以上のスケールにおいて、</u> sub-diffusive な依存性 (ベキ指数 0.6±0.2)が見られた(図7)。



→ ネットワーク磁場構造による捕獲(図8)
 モデルではどう扱うべき?
 → sub-diffusion項として扱うべき
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)
 (1)



図5. 磁極追跡の結果