

天文学会 2014年度秋季年会@山形大学

Solar-C による、 さらなる高分解能 光球磁場観測のインパクト

飯田 佑輔 (JAXA/ISAS)



様々な表面活動現象の<u>エネルギー源、トリガー</u>





「静穏領域磁束量」 ≥ 「活動領域磁束量」



小スケール磁場の重要性

静穏領域では、より小さいスケールの磁極間活動や エネルギーのやりとりが支配的だと想像される。





ひのでのUnresolved Flux Tube

Stenflo (2011)により、Filling Factorからひのでの Unresolved Flux Tubeのスケールが見積もられてい る。L≦100km程度のスケール?





一方、Rempel (2014)のRMHD数値計算によると、静 穏領域では、10-100kmで<mark>異なる磁場-対流間のエネル</mark> <u>ギーやりとり</u>が見えてくる?





磁極追跡から迫る

太陽表面上では、磁場は磁極 莫大な数の小さな磁極の移流 が決まるため、統計的に捉え











Network構造が重要

Sub-diffusionの原因: Network FieldによるTrap?

- → Network Fieldはどのようにしてできるか?
- → 見える範囲でInternetworkからできる(?)(Milan+, 2014)
 → ひので空間分解能でNetwork付近の<u>Internetwork磁極追跡</u>
 <u>は難しく</u>、どうやってそこを超えるか謎。



まとめ

Hinodeの高分解能観測により、小さい磁場構造が見えて きた。が、決定的な結論(~十分な統計解析からの結論)を <u>得る</u>ためには、さらなる高分解能のデータが必要である。

- ・静穏領域による磁場と対流相互作用
- 磁束管構造を分解できるかもしれない。

~ <u>対流-磁場相互作用エネルギーのピーク</u>が見えるかもし れない。

・磁極構造とグローバルな輸送。

- 数を稼ぐことが本質的に重要だが、ひのでの分解能では、 Internetwork磁場を自動追跡することは難しい。

~ <u>Network Fieldをどう超えるか</u>から、グローバルな輸送 に迫れるかもしれない。