

浮上磁場領域における対流構造の研究

磁場は宇宙における活動現象に深く関わっていますが、太陽においてもフレアを始めとする様々な活動のエネルギー解放機構として、非常に重要な研究対象となっています。太陽磁場は太陽対流層の底で作られ、太陽表面にまで浮上してきます。本研究は、磁場が浮上してくる際の太陽対流層のガスの流れと磁場との相互作用の解明を目的としています。

下図は、太陽表面の拡大写真です。黒い模様は小さな黒点で、太陽表面をつき抜けるように伸びた強い磁束管の切り口です。その周り一面に分布したつぶつぶ模様は粒状斑と呼ばれ、その一つひとつが対流によって作られた構造です。

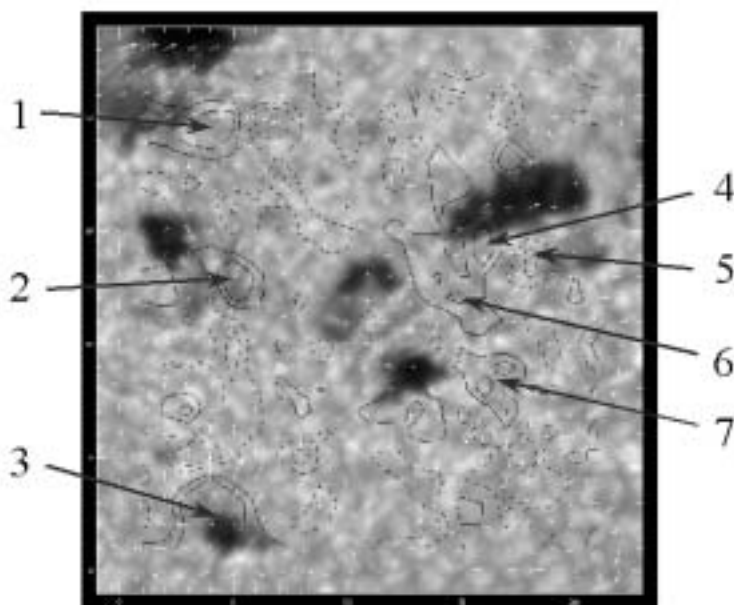


図 1: 浮上磁場領域における対流構造。白い矢印はガスの流れと速さを示している。等高線 (実線) はガスの湧き出し、等高線 (破線) は吸い込みを表わす。番号は顕著な構造。

粒状斑の背景には、さらに大きな対流の流れがありますが、粒状斑や黒点のように目に見える形にはなっていません。粒状斑はその目に見えない流れに乗って、少しずつ流されていきます。その動きを長時間追跡することにより、背景のガスの流れを明らかにすることができます。

図の白い矢印は、こうして得られたガスの流れを示しています。実線の等高線はガスの湧き出し、破線は吸い込まれている部分を表わしています。これらの湧き出しや吸い込み構造のうち、一時間以上に渡って見られたものを番号 (1~7) で示しています。本研究の結果、浮上磁場領域には、図の番号で示したような寿命の長い湧き出し構造が存在することが分かりました。こうした対流構造が浮上磁場領域の特徴であり、対流層内部より浮き上がってくる磁場と何らかの関係を持っていると思われます。なお、本研究にはスペインのラパルマ天文台で撮影された画像を使用しました。

(高津 裕通 記)