

(10) 太陽コロナの温度・密度構造について

— 皆既日食観測より導かれる新たな描像 — (博士学位論文より)

皆既日食は、かつてはコロナ観測の唯一の手段として絶大な意義を持っていました。宇宙からの観測をはじめいろいろな手段が開発された現代では、日食観測の重要性は相対的に低くなったことは否めません。しかし、上手に観測をして丁寧に解析することにより、他の手段を凌ぐほど重要なコロナに対する知見を与えてくれます。

日食観測の利点は、精度のよい観測を比較的安価に行うことができる点です。特に、コロナ中に存在する鉄などのイオンの出す輝線(温度の指標)と可視域連続光(全密度の指標)によるコロナ画像をほぼ同時に精度よく撮ることは、莫大な予算を注ぎこんだ最新の観測手段を用いても、実現がなかなか困難です。当論文は、1991年に京都大学のスタッフが、メキシコに遠征して観測した貴重なデータをもとに、現代的な解析技術を駆使して、コロナの温度と密度の分布に関して可能な限り信頼度の高い結果を得るよう努力したものです。温度と全密度の情報は、コロナの物理状態を知るためには、互いに補い合う関係にあるので、両者を比較して総合的に判断することが必要です。そのための手法にも工夫を凝らしました。

はじめに、コロナの基本構造はループであるという観点に立って、ループ構造に注目した解析を行いました。ループ構造を強調するために、OMC(Octodirectional Maxima of Convexities)というアルゴリズムを利用しました(図1参照)。そこから得られる結果については、以前の年次報告で詳しく述べたので割愛します。

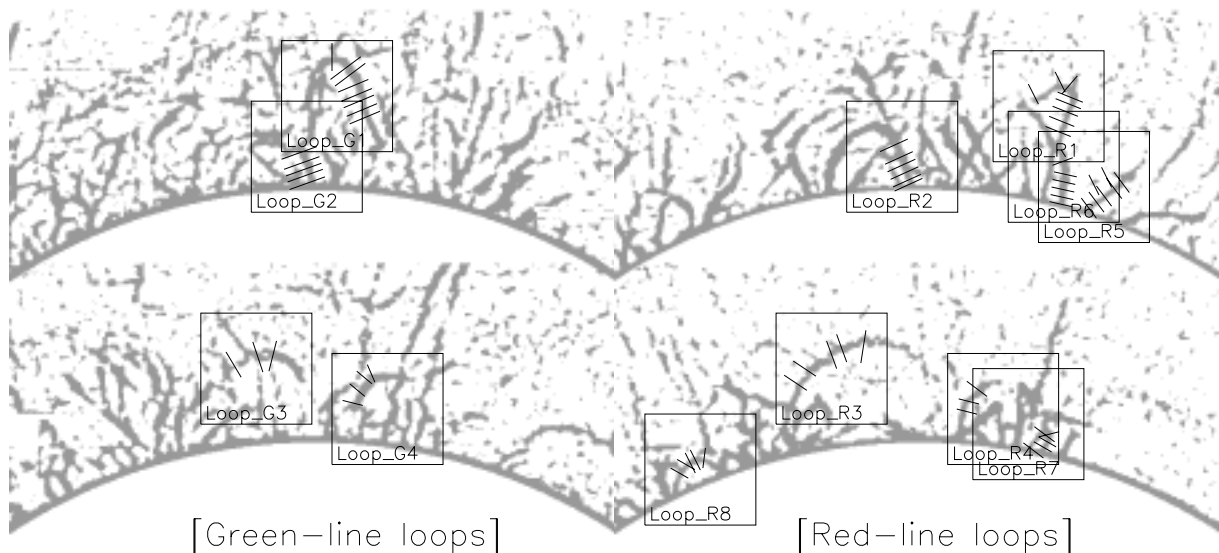


図1: 1991年7月11日の皆既日食時に観測されたコロナ画像において、ループ構造をOMCアルゴリズムを用いて強調したもの。上段が東側の赤道領域、下段は西側。電子密度解析を行ったループを四角で囲み、測定した断面を直線で示した。

次に、100 万度と 200 万度を代表する輝線画像で同定できるループ構造に着目して、電子密度を計算しました。過去の文献によれば、100 万度と 200 万度のループについては、低温のものが高温のものより数倍高密度である (Hanaoka et al, 1988)、もしくは逆に高温のものが高密度である (Fort et al., 1973)、という相反する報告がなされてきましたが、今回得られた結果は、両方ともほぼ同程度であるというものでした (図 2)。細かく見れば、100 万度のループには、根元の部分が非常に高密度になっているものがあることに気づきますが、いずれにせよ、これまでの報告のような数倍もの差はないことは明らかです。観測データ、計算に使用したイオンの基礎データ、解析手法の点から判断して、今回の結果が最も信頼度が高いと考えています。

さらに、解析した輝線ループの柱密度を同じ場所の連続光強度から得られる全柱密度と比べてみると、両輝線で共通の傾向として、前者は後者の 15%以下でしかないことがわかります。つまり、ループが基本構造であると言われてはいますが、ループ構造だけに注目していたのでは、コロナの支配的な成分を無視していることになります。そこで、輝線の全強度を用いて、ループ以外のプラズマの全柱密度への寄与の度合いを見積もる方法を考案し、例として東縁上の小領域を解析しました。その結果、解析した領域の柱密度の殆どは 200 万度の diffuse な成分 (ループの 1/3 程度の密度) によって占められ、100 万度の成分は殆どループに集中しているという、これまでより一歩踏み込んだ描像を得ることができました。

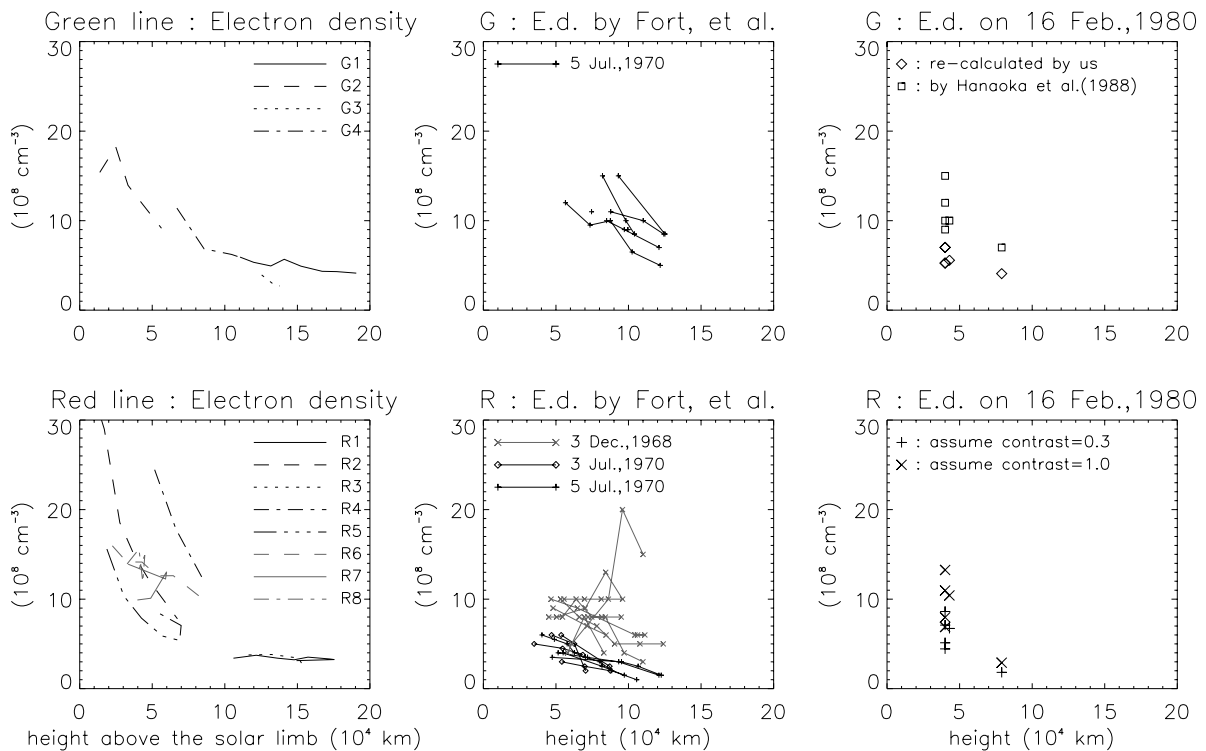


図 2: 解析したループの電子密度の太陽表面からの高さによる変化 (左) と過去の文献との比較 (中、右)。上段が 200 万度、下段が 100 万度のループ密度を表わす。

(武田 秋 記)