

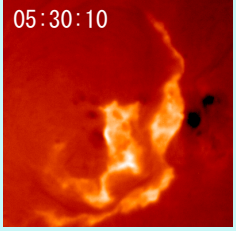
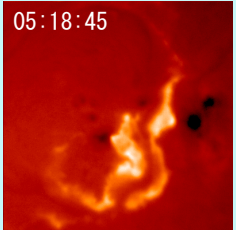
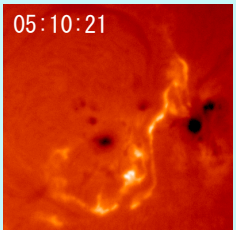
花山天文台では、主に、太陽観測、データ解析、数値シミュレーション研究、学部学生・大学院生の観測・データ解析実習教育を行っています。

太陽観測

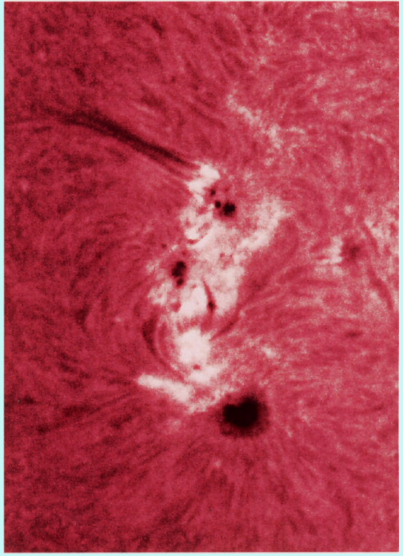
水素のH α 線のみを通す、透過波長幅の非常に狭いフィルターによって、太陽表面の磁気プラズマのダイナミックな変動を見ることができます。



0.5Å幅のH α リオフィルターとCCDカメラを装備したザートリウス18cm屈折望遠鏡H α 単色像撮影システム



2001年4月10日に撮影された大規模H α フレアの時間変化



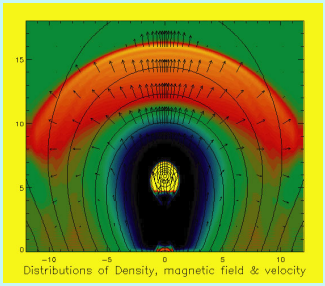
太陽黒点群の中に発生したフレアとジェット噴出

データ解析・数値シミュレーション研究

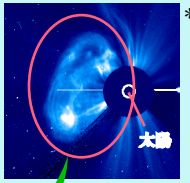
画像解析処理システムKIPS(Kwasan Image Processing System)を用いて、さまざまな天体観測データを総合的に解析しています。また、この計算機システムは太陽宇宙磁気プラズマの理論・数値シミュレーション研究教育に活用されています。



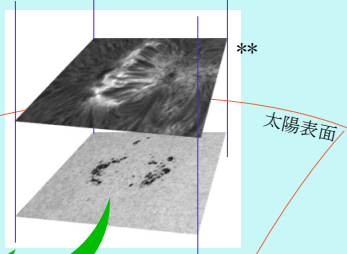
データ解析・数値シミュレーション装置



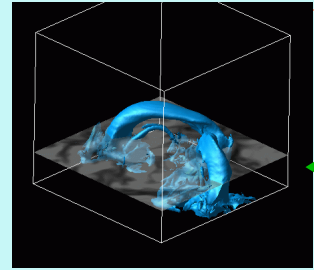
太陽コロナ質量放出現象(CME)のコンピュータ数値シミュレーション



太陽コロナ質量放出現象(CME)のコンピュータ数値シミュレーション



対流と浮上磁場の3次元磁気流体シミュレーション

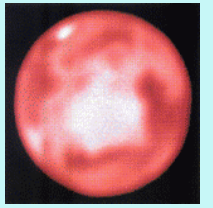


対流と浮上磁場の3次元磁気流体シミュレーション

* LASCO観測装置による白色光でのコロナ質量放出の観測データ
** 飛騨天文台ドームレス太陽望遠鏡によるH α 観測データ

大学院生・学部学生の観測実習教育

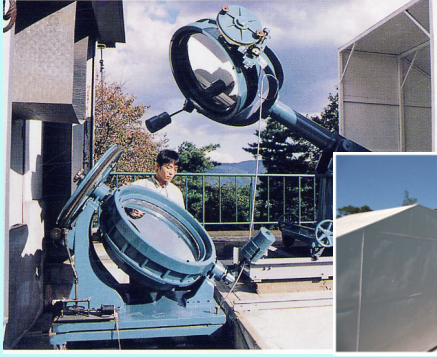
太陽系天体観測実習



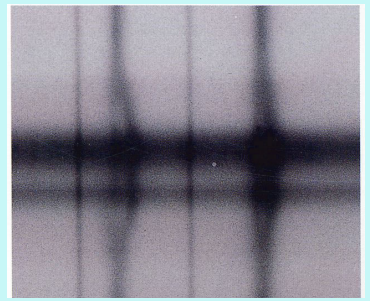
火星(赤フィルター600nm)

45cm屈折望遠鏡による太陽系天体のCCDカメラ撮像観測実習の様

太陽の分光観測実習



70cmシーロスタット望遠鏡の第1、第2面鏡およびこれらが設置されている太陽館



スペクトル線(鉄原子Fe I 6302Åの吸収線)が示すゼーマン効果による黒点磁場の測定