シュミット・ニュートン鏡筒と SP 赤道儀で写真撮影

横山 均



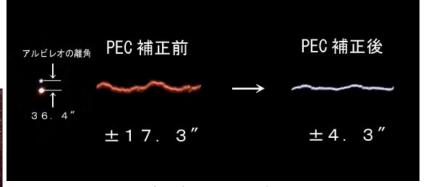






シュミット・ニュートン式の SP-140SS 鏡筒は、14 c mF3.57 と 短焦点のため、像面湾曲による周辺部のピンボケや、補正板が主鏡に近すぎることによるコマ収差が激しいのですが、直焦点撮影に使用するにあたって、ビクセン R130S の鏡筒に光学系一式を移植して補正板と主鏡の距離を離し、 $D=42\,\mathrm{mm}$ 、 $f\,I=273\,\mathrm{mm}$ のアクロマートレンズをカメラ内に組み込んでコマ収差補正・像面平坦化をおこないました。中心星像は $15\,\mu\mathrm{m}$ 程度、APS-C の最周辺でも星像は $20\,\mu\mathrm{m}$ 程度に収まっており、まずまずの性能といえます。さらに、このレンズは 0.86 倍のレデューサーとしても働くので、元々が $f\,I=500\,\mathrm{mm}$ の $140\,\mathrm{SS}$ は合成 $f\,I=42\,\mathrm{8mm}$ ・合成 $F\,3.1$ というハイスピード光学系になっています。また、本来シュミットカメラの補正板は焦点距離の倍の位置(この光学系では $1000\,\mathrm{mm}$)に置かなければならないのですが、補正レンズを使うことでこの距離を $543\,\mathrm{mm}$ に詰めることができ、短い鏡筒でコマ収差補正の最適化ができています。

架台はビクセンのベストセラー、SP 赤道儀です。模型用の小型 モーターをタミヤのギヤボックスで減速して駆動するシステムを 使っています。これは名古屋市の酒居敬一さんの考案されたもの で、モーターは回転数を一定にするコントローラー(黒い箱の部 分)により恒星時で駆動され、トルクが変動しても回転数が変わ らないようになっています。使用している SP 赤道儀はピリオディ ック・モーションが±17.3″程度ありましたので駆動プログラム に PEC (ピリオディック・エラー・コレクション)機能を書き 込んでもらいました。これはモーターの回転を微妙に早くしたり遅 くしたりして、ピリオディック・モーションによるガイドエラーを 相殺するというものです。これにより、±4.3″の精度が実現でき、 2 分程度の露出時間ならノータッチガイドが可能になりました。



ウェブログ「 浮気なぼくら 」 http://blogs.yahoo.co.jp/jzd01063

(いろいろな自作望遠鏡を中心に掲載しています)