

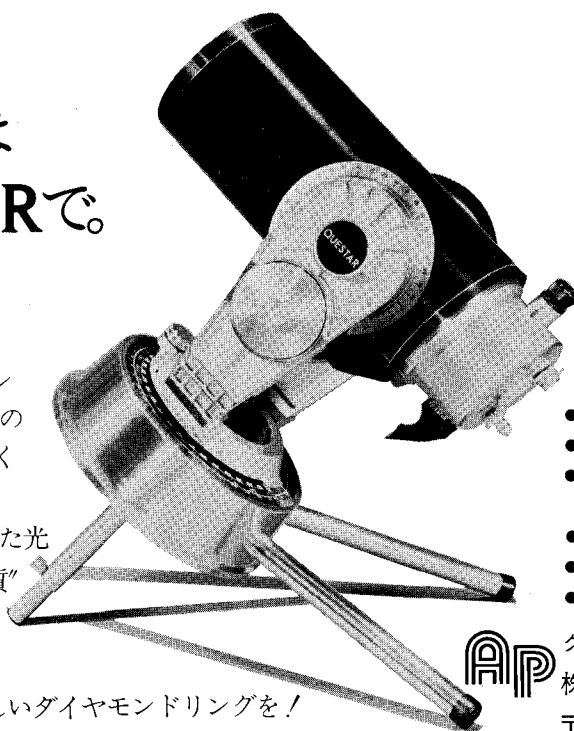
日蝕観測は QUESTARで。

マクストフ・カセグレンの最高峰“クエスター”的真価を体験していただくチャンスです。

“クエスター”的すぐれた光学性能は、すべて“画質”として、はっきり目に見えます。

“クエスター”で、美しいダイヤモンドリングを！

*クエスター オリジナルカタログご希望の方は、切手800円同封の上、お申込みください。



“クエスター セブン”

- 光学系…カタディオプトリック
- 有効口径……………178mm
- 焦点距離 実視用…2,540mm
カメラ用…2,800mm
- ファインダー…7×、14×内蔵
- カメラ視野……………1°15'
- 分解能……………0.6"



クエスター社 日本総代理店
株式会社 エーピー

〒150 東京都渋谷区渋谷2-3-4
青光ビル4階 ☎(03)407-0047

「宇宙における非線型・非平衡現象とその解析」研究会
上記名の研究会が、科学研修費補助金総合研究（A）
「宇宙における流体現象の数値シミュレーション」（代表者：池内了）の補助の下に、1月12、13、14の3日間札幌で開催された。

本研究会で論じられたテーマは、星の形成から宇宙における構造の発生に到る、サイズにして8~9桁の差のある現象で、それらを統一的に論ずることは本来不可能である。しかし、①宇宙現象は、すべて非線型・非平衡系の動的振舞いであり、それらの系を取り扱う一般的方法又は、現象に共通する一般的な性質を抽出することは、基礎物理学の観点からも重要である。——それらは、星間物質の相変化のリミット・サイクル的時間変化と銀河系における構造の発生、銀河系内の星間エネルギー状態の2つの安定相とそれらの間の相変化、中性子星や白色矮星表面での核反応過程の非線型的緩和振動、などのテーマで、論じ始められている。②数値シミュレーションによって複雑な流体現象を解析すると共に、有効で精度のよい数値計算法を開発するという、本科研費課題のテーマに沿った部分の討論も重要である。——それらは、磁気雲の収縮過程、磁化プラズマの星への吸着、

bipolar molecular flow、非圧縮、3次元流体の平衡解、相対論的重力崩壊、smoothed particle法によるprotostarの収縮、銀河ポテンシャル中のガス運動、プラズマの慣性閉じ込めなどのテーマとして発表された——という、2つの観点で、天体物理学の全分野及び核融合プラズマグループからの研究者が相互討論することは、意味のあることであった。

研究の前線が広がるにつれ、逆に、互いのテーマや方法の共通性に基づいた研究交流は非常に大切であると思う。同時に、東京や京都から遠く離れた地方での研究会を心掛けて開くことは、天文学の将来にとっても大切なことと思う。（文責：池内 了：北大理）

訂 正

3月号の服部昭氏 御逝去の月日に誤植がありました。昭和58年1月23日でした。謹んで訂正し御詫び申し上げます。