

1624. **RX Lacertae** ($22^{\text{h}} 45^{\text{m}} 25^{\text{s}} + 40^{\circ} 31'.3$) = HD 216151 (Mc).

Ort bestimmt von Bac (Lyon Bull 9.224) und Palmér (Lund Medd II, 66).

Zinner hält den Stern für unregelmäßig. Spektrum M5 nach HA 79.3.

LITERATUR: Zinner, 25 Beob.* [ErgAN 4.3, Nr. 378]. — Hoffmeister, 42 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — Kanamori, 21 Beob.* [Kyoto Bull 247]. — ASJap, Beob. [Astr Herald 21; 23-25].

1583. **RY Lacertae** ($22^{\text{h}} 8^{\text{m}} 8^{\text{s}} + 43^{\circ} 21'$).

Karte der Umgebung von Hagen - Stein (ASV 8). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hagen - Stein (ASV 8), Enebo (Enebo 11.26) und Hartwig (Bamb Veröff 1.290).

Während Zinner den Lichtwechsel für unregelmäßig hält, findet Enebo aus seinen späteren Beobachtungen den RV Tauri-Typus bestätigt. Er gibt die verbesserten Elemente: Min. I = $2419298 + 122^{\text{d}} \cdot E$, Min. II - Min. I = 62^{d} , $M - m = 31^{\text{d}}$. Amplitude $11^{\text{m}}4 - 12^{\text{m}}7$.

LITERATUR: Zinner, 44 Beob.* [ErgAN 4.3, Nr. 360]. — Enebo, 110 Beob. Elemente [Enebo 11.26]. — Beyer, 51 Beob.* [Briefl. Mitt.]. — Hartwig, 5 Beob. [Bamb Veröff 1.484]. — AAVSO, Beob. [PA 43].

1607. **RZ Lacertae** ($22^{\text{h}} 31^{\text{m}} 37^{\text{s}} + 52^{\circ} 13'.6$) = HD 214197 (Ao).

Zinners fortgesetzte Beobachtungen haben seine Elemente nicht bestätigt. Der Lichtwechsel verläuft unregelmäßig. Rasche Helligkeitsänderungen innerhalb eines Tages kommen vor, aber ohne Regel. Amplitude $8^{\text{m}}3 - 9^{\text{m}}0$.

LITERATUR: Hertzprung, 140 Beob.* [VJS 51.131]. — Zinner, 170 Beob.* [ErgAN 4.3, Nr. 373]. — Wilson, Eigenbewegung [AJ 832].

1569. **SS Lacertae** ($22^{\text{h}} 0^{\text{m}} 42^{\text{s}} + 45^{\circ} 56'.5$).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Graff (AN 5338; BZ* 5.3; VJS* 63.164). — Bild der Lichtkurve von Hoffmeister (AN 5113) und Dugan und Wright (AJ 1031).

Die Elemente von Hoffmeister haben sich als falsch erwiesen. Dugan und Wright leiteten aus Beobachtungen auf Harvard-Platten 1890-1934 die neuen Elemente ab: Min. I = $2415900.76 + 14^{\text{d}}41629 \cdot E$. Dauer der Bedeckung $0^{\text{d}}65$, Dauer der Konstanz im Minimum $0^{\text{d}}12$, Amplitude $10^{\text{m}}28 - 10^{\text{m}}69$ (phot.). Ein zweites Minimum von gleicher Tiefe ist vorhanden und liegt stark asymmetrisch, Min. II - Min. I = $8^{\text{d}}2$. Bemerkenswert ist, daß die Zwischenzeiten zwischen den Minima den gemeinsamen Teiler $2^{\text{d}}06$ haben, sich also wie 4:3 verhalten. Die Bahnbestimmung ergab, daß die Bedeckungen zentral sind, was bei der kurzen Dauer der Minima sehr ungewöhnlich ist. Die Bahnexzentrizität ist 0.11, die Oberflächenhelligkeit beider Komponenten ist dieselbe, das Radienverhältnis 0.68. Der Veränderliche gehört vielleicht dem Sternhaufen NGC 7209 als physisches Mitglied an. Spektrum nach Cannon A.

LITERATUR: Hoffmeister, 318 Beob.* Elemente. Lichtkurve [AN 5113]. — Zinner, 32 Beob.* [ErgAN 4.3, Nr. 357]. — Graff, Helligkeit im Max. [BZ 5.17; AN 5338]. — Simon, Beob.* [VJS 69.236]. — Jordan, Beob.* [AAS 7.52]. — Dugan und Wright, Elemente. Photometrische Bahn [AJ 1031]. — Cannon, Spektrum [HB 897]. — McLaughlin, Dichte [AJ 892]. — Holmberg, Massen und Bahnradius [Lund Medd II, 71].

1616. **ST Lacertae** ($22^{\text{h}} 38^{\text{m}} 53^{\text{s}} + 43^{\circ} 9'.2$).

Korr. zu GL 2.373: Die Beobachtungen von Hoffmeister sind zu streichen.

Nach Hoffmeister ist der Stern langperiodisch. Parenago gibt die Elemente: Max. = $2419771 + 419^{\text{d}}0 \cdot E$. Amplitude $12^{\text{m}}7 - [15^{\text{m}}8$ (phot.).

LITERATUR: Hoffmeister, Ortsberichtigung [BZ 10.97]. — 5 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — Parenago, 10 Beob.* 3 Max. Elemente [NNVS 45].