

440. **RR Monocerotis** ($7^h 12^m 21^s + 1^\circ 16'5$) = HD 56567 (Md).

Ort bestimmt von Musselius (AN 5332) und Dolberg (Bgd₂₅). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Wilson (Carleton Publ 8.4).

Neu abgeleitet wurden:

Instantane Elemente: I. Ep. 11–19: Max. = $2417476 + 384^d5 \cdot E$ (9), $M - m = 155^d$ (8)

II. Ep. 20–35: Max. = $2420934 + 396.1 \cdot E$ (16), $M - m = 148$ (14)

Mittlere Elemente: Max. = $2413130 + 392.0 \cdot E$ (30), $M - m = 150$ (22)

Max. = 9^m6 ($8^m0 - 11^m3$), Min. = 15^m0 .

Spektrum M6e nach HA 79.3. Form der Lichtkurve nach Ludendorff α_1 ?

LITERATUR: Wilson u. a., 16 Beob. [Carleton Publ 8.13]. — Chandra, 1 Beob. [Lyon Bull 11.221]. — Lacchini, 1 Max. [BZ 11.43]. — Jacchia, 1 Max. [BZ 12.54]. — Esch, 16 Beob.* [VJS 70.267]. — Campbell, 26 Max. 26 Min. [HA 79.109; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394]. — AAVSO, Beob. [HA 79.30; PA 25; 27; 28; 30–43].

429. **RS Monocerotis** ($7^h 2^m 10^s + 5^\circ 8'5$).

Ort bestimmt von Dubrowsky und Musselius (AN 5332).

Nach Zinner muß die Hartwigsche Periode verdoppelt werden. Seine Elemente lauten: Max. = $2422088 + 263^d3 \cdot E$. Neuere Beobachtungen von Esch verlangen eine Vergrößerung der Periode, die in den von Prager abgeleiteten Elementen: Max. = $2420240 + 264^d3 \cdot E$ zum Ausdruck kommt. Amplitude nach Zinner $9^m8 - [12^m7$.

LITERATUR: Zinner, 15 Beob.* 3 Max. Elemente [ErgAN 4.3, Nr. 100]. — Esch, 67 Beob.* [VJS 70.267]. — 3 Max.: 2426053, 6327, 7912 [Briefl. Mitt.]. — Prager, Elemente [KE 1931].

477. **RT Monocerotis** ($8^h 3^m 58^s - 10^\circ 29'9$) = HD 67650 (Ma).

Ort bestimmt von Dolberg (Bgd₂₅) und Bac (Lyon Bull 9.219). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Esch (Valk Veröff 1.108).

Der Lichtwechsel ist von Esch genauer untersucht worden. Er verläuft nicht sehr regelmäßig, läßt sich aber leidlich darstellen durch die Elemente: Min. = $2424561 + 115^d3 \cdot E$, $M - m = 57^d$. Max. = 8^m4 ($8^m2 - 8^m8$), Min. = 9^m7 ($9^m2 - 10^m3$). Im Maximum findet sich zuweilen eine Einsenkung, die Minima sind meistens schärfer ausgeprägt als die Maxima.

LITERATUR: Esch, 13 Max. 7 Min. Elemente [BZ 11.35]. — 154 Beob. 17 Max. 14 Min. Elemente [Valk Veröff 1.107]. — 4 Max.: 2426685, 7151, 7384, 7489 [Briefl. Mitt.]. — Hoffmeister, 4 Beob. [Sonn Mitt 20].

413. **RU Monocerotis** ($6^h 49^m 22^s - 7^\circ 28'3$).

Karte der Umgebung von Hagen (ASV 4 bei X Monocerotis; vgl. Spec Vat 11.65). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Koslov (Bull Obs Corp 3), Dubiago und Martinoff (AN 5628), Shapley (Harv Repr 72) und Graff* (VJS 63.164). — Bild der Lichtkurve von Dubiago und Martinoff (AN 5628), Dubiago (NNVS 8-9) und Shapley (Harv Repr 72).

Im Jahre 1925 machte Blažko darauf aufmerksam, daß das Intervall zwischen zwei aufeinander folgenden Minima 25^h07 betrug statt des früheren Wertes von 21^h5 , aber diese Abänderung der Periode kam sofort in Widerspruch mit photometrischen Beobachtungen von Graff. Die Lösung des Widerspruchs erfolgte erst als Resultat der Bearbeitung einer großen visuellen Schätzungsreihe 1927–1928, die von Dubiago und Martinoff angestellt war. In Verbindung mit früher publizierten Resultaten fanden sie, daß die wahre Periode das Vierfache der von Blažko angenommenen Periode beträgt. Das