

557. **Y Hydrae** ($9^h 46^m 27^s - 22^\circ 32'9$) = HD 85405 (Np).
Spektrum nach Sanford N3p.

LITERATUR: Plakidis, 1 Beob. [Athen Ann 10.8]. — Loreta, 2 Max. 2 Min. [BZ 16.8; 9; 27]. — Campbell, 15 Beob. [HA 79.35]. — 1 Min. [HC 259]. — AAVSO, Beob. [PA 24-43]. — AFOEV, Beob. [Lyon Bull 6; 12; 13; BAF 1-4]. — Franks, Farbe [MN 85.90]. — Sanford, Spektrum. Radialgeschwindigkeit [ApJ 82.209]. — Wilson, Eigenbewegung [AJ 796; 814].

660. **Z Hydrae** ($11^h 42^m 37^s - 32^\circ 42'8$).

548. **RR Hydrae** ($9^h 40^m 24^s - 23^\circ 33'5$) = HD 84474 (Md).
Helligkeiten der Vergleichsterne von Graff* (VJS 63.165).

Neu abgeleitet wurden:

Instantane Elemente: Ep. 26-36: Max. = $2423377 + 346^{\cdot}3 \cdot E$ (6), $M - m = 179^d(8)$
Mittlere Elemente: Max. = $2414497 + 342.5 \cdot E$ (10), $M - m = 179$ (8)
Max. = 8^m9 ($8^m4 - 9^m9$), Min. = 14^m4 ($14^m2 - 14^m5$).

Spektrum M4e nach HA 79.3.

LITERATUR: Ensor, 1 Max. [JASSA 3.49]. — Campbell, 7 Max. 9 Min. [HC 235; 244; 259; 353; 367; 378; 383; 394]. — 20 Beob. [HA 79.35]. — AAVSO, Beob. [PA 24-43].

618. **RS Hydrae** ($10^h 46^m 33^s - 28^\circ 6'1$) = HD 94103 (Md).

Neu abgeleitet wurden:

Instantane Elemente: I. Ep. 0-3: Max. = $2414046 + 331^{\cdot}8 \cdot E$ (4) —
II. Ep. 27-39: Max. = $2422972 + 341.8 \cdot E$ (13), $M - m = 153^d(13)$.
Mittlere Elemente: Max. = $2414045 + 332.6 \cdot E$ (17), $M - m = 153$ (13)
Max. = 9^m5 ($8^m8 - 10^m3$), Min. = 14^m3 ($14^m0 - 14^m8$).

Die Epochen-zählung zwischen Abschnitt I und II ist wegen Fehlens von Beobachtungen nicht zweifelsfrei. Nimmt man an, daß in dieser Zeit eine Periode weniger verfloßen ist, so ergeben sich die mittleren Elemente: Max. = $2414031 + 343^{\cdot}5 \cdot E$. Spektrum M6e nach HA 79.3. Form der Lichtkurve nach Ludendorff β_1 .

LITERATUR: Campbell, 14 Max. 14 Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394]. — AAVSO, Beob. [PA 31-43]. — Wilson, Eigenbewegung [AJ 814].

492. **RT Hydrae** ($8^h 24^m 45^s - 5^\circ 59'0$) = HD 71887 (Mc).

Helligkeiten der Vergleichsterne von O'Connell (HB 890) und Hartwig (Bamb Veröff 1.289).

Während Lacchini, Campbell und Zinner die Lichtschwankungen als unregelmäßig bezeichnen, gelang Ludendorff zuerst die Auffindung einer gewissen Gesetzmäßigkeit. Die aus einem nicht sehr reichen Material abgeleitete und daher sehr lückenhafte Lichtkurve zeigte, daß Haupt- und Nebenminima unterschieden werden müssen. Es ergaben sich die Elemente: Hauptmin. = $2415483 + 254^{\cdot}8 \cdot E$. Die Nebenminima liegen etwa in der Mitte zwischen den Hauptminima. Im Mittel ergaben sich für die beiden Maxima die visuellen Helligkeiten 7^m85 und 7^m4 , für Haupt- und Nebenminimum 8^m8 bzw. 8^m4 . Die größte überhaupt beobachtete Helligkeit ist 7^m1 , die kleinste 9^m3 . Ludendorffs Ergebnisse werden durch eine ausführliche Untersuchung O'Connells, dem 1200 Harvard-Platten aus dem Zeitraum 1899-1932 zur Verfügung standen, sehr nahe bestätigt. Die aus O'Connells Beob-