

ist die Helligkeit des Maximums erheblich veränderlich. Form der Lichtkurve nach *Ludendorff* α_1 . Spektrum Me?

LITERATUR: AAVSO, Bb. [PA 31-43; HA 104; 107; 110; 116]. — *Campbell*, Max. Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — *Ludendorff*, Bem. [AN 220.153]. — Lichtkurve [Hdb Ap 6.100]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 14-18]. — *Dartayet*, Max. Min. [Urania 4.201]. — *Ensor*, Max. [JASSA 2.123; 197]. — *Campbell* und *Sterne*, Periode [HA 105.466]. — *P. Gaposchkin*, Periode. Max. [HA 115.16].
Spektrum [HA 56.201].

563. **Z Velorum** ($9^h 49^m 25^s - 53^\circ 42.5' = \text{CoD} - 53^\circ 32.15' (11^m)$).

Bild der Lichtkurve von *Campbell* (HB 843) und *P. Gaposchkin* (HA 115.88).

Die von *Innes* angegebene Periode ist zu kurz, die Länge der mittleren Periode beträgt nach *Campbell* und *Sterne* 433^d.19. *P. Gaposchkin* zeigt jedoch an Hand ihrer Beobachtungen, daß die Periode veränderlich ist und zwischen den Werten 436^d.3 und 415^d.0 schwankt.

Neu abgeleitet wurden die instantanen Elemente:

$$\text{I. Ep. } 1 \text{ bis } 22: \text{Max.} = 241\,5445.4 + 435^d.96 \cdot E \quad (13)$$

$$\text{II. Ep. } 24 \text{ bis } 34: \text{Max.} = 242\,5462.0 + 417^d.99 \cdot E \quad (11).$$

Grenzen des Lichtwechsels: 9^m.6 und 16^m ph. Spektrum Me.

LITERATUR: AAVSO, Bb. [PA 31-43; HA 104; 107; 110; 116]. — *Campbell*, Max. Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — Max. Min. Elemente [HB 843]. — Periode [HR 300.15]. — *Campbell* und *Sterne*, Periode [HA 105.467]. — *Dartayet*, Max. [Urania 4.201]. — *Ludendorff*, Bem. [AN 220.153]. — *Jacchia*, Form der Lichtkurve [Bologna Pubbl 2.215]. — *Smith*, Max. [JASSA 1.204]. — *Ensor*, Max. [JASSA 2.74; 3.50]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 14-18]. — *P. Gaposchkin*, Bb.* Periode. Max. [HA 115.6].
Spektrum [HA 79.170].

584. **RR Velorum** ($10^h 17^m 48^s - 41^\circ 51.3'$).

Neue Beobachtungen und Elemente wurden nicht veröffentlicht. *Shapley*, *Vogt*, *Holmberg* und *S. Gaposchkin* versuchten die Systemkonstanten abzuschätzen. Spektrum A.

LITERATUR: *Shapley*, Lichtkurve. Systemkonstanten [Princ Contr 3]. — *Vogt*, Dichte. Flächenhelligkeitsverhältnis [Heid Mitt 40]. — *Holmberg*, Masse. Bahnradius [Lund Medd II, 71]. — *S. Gaposchkin*, abs. Dimensionen [HR 201]. — *Michkowitz*, Sp. [BA (2) 4.128].
Spektrum [HA 56.188].

529. **RS Velorum** ($9^h 20^m 21^s - 48^\circ 26.5' = \text{HD } 81\,432 \text{ (Md)}$).

Bild der Lichtkurve von *P. Gaposchkin* (HA 115.88).

Nach *P. Gaposchkin* beträgt die Periode 409^d.5; Grenzen des Lichtwechsels 9^m.10 und [12^m.55 ph. Spektrum M7e.

LITERATUR: *P. Gaposchkin*, Periode. Max. Min. Bb.* [HA 115.6]. — *Ludendorff*, Bem. [AN 220.153].
Spektrum [HA 56.201; 79.170; HC 76].

593. **RT Velorum** ($10^h 26^m 0^s - 46^\circ 12' = \text{HD } 91\,110 \text{ (Md)}$).

Payne teilt für diesen Mirastern die Elemente: Max. = 241 5400 + 141^d. E mit, die sie aus den Beobachtungen *Millers* abgeleitet hat. Grenzen des Lichtwechsels: 10^m.5 und [12^m ph. Spektrum M7e.

LITERATUR: *Payne*, Elemente [HB 861].
Spektrum [HA 56.201; 79.170; HC 173].

626. **RU Velorum** ($10^h 49^m 25^s - 52^\circ 39.6' = \text{CoD} - 52^\circ 40.42' (11 \frac{1}{4}^m) = \text{HD } 94\,507 \text{ (Md)}$).

Payne leitete aus Beobachtungen *Wrights* die Elemente: Max. = 241 4390 + 63^d. E ab und bemerkt, daß der Stern sich wenig regelmäßig verhalte, außerdem stört ein naher Begleiter. *Hoff-*