

662. **X Centauri** ($11^h 44^m 12^s - 41^\circ 12'.0$) = HD 102681 (Md).

Neu abgeleitet wurden die mittleren Elemente (Ep. 0–50): Max. = $2411154 + 314^{d2} \cdot E$ (23), $M - m = 129^d$ (18). Max. = $7^m 8$ ($7^m 0 - 9^m 0$), Min. = $13^m 2$ ($12^m 2 - 13^m 9$). Spektrum M5e–6e. Form der Lichtkurve nach Ludendorff α_3 .

LITERATUR: **Campbell**, 14 Max. 13 Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383]. — **Dartayet**, 1 Max. 1 Min. [Urania 4.201]. — **AAVSO**, Beob. [PA 27–29; 31–42]. — **NZAS**, 59 Beob. [NZ Circ 12–15]. — **Allen**, Radialgeschwindigkeit [Lick Bull 369; ASP 37.324]. — **Luyten**, Eigenbewegung [HC 293].

811. **Y Centauri** ($14^h 25^m 5^s - 29^\circ 39'.1$) = HD 127233 (Mc).

LITERATUR: **Wilson**, Eigenbewegung [AJ 814].

II. 434. **Z Centauri** ($13^h 34^m 17^s - 31^\circ 7'.6$) = HD 118843 (Pec.). Nicht in CoD und CPD. Helligkeiten der Vergleichsterne von Walker (HA 84.191). — Bild der Lichtkurve von Lundmark [Kungl. Svenska Vetenskapsakademiens Handlingar 60, 8.56], Hubble und Lundmark (ASP 34.292) und Walker (HA 84.205).

Untersuchungen von Hubble und Lundmark und von Walker zeigen, daß es sich bei Z Centauri um eine echte Nova handelt. An dem Ort des Sterns fanden Hubble und Lundmark im Sommer 1922 kein Objekt heller als $20^m 5$, in der Nähe ($\Delta\alpha = -2''.3$, $\Delta\delta = +3''.9$) war ein Stern $18^m 5$. Ist dieser identisch mit der Nova, so ergibt sich für letztere eine Eigenbewegung von einer Größenordnung, wie sie sonst bei Novae noch nicht beobachtet ist. Ludendorff hält den Nova-Charakter für zweifelhaft und eine gewisse Verwandtschaft mit dem R Coronae-Typus nicht für ausgeschlossen. Das Spektrum ist nach HA 76.36 am 18. Juli 1895 ähnlich dem Typus R.

LITERATUR: **Lundmark** [Kungl. Svenska Vetenskapsakademiens Handlingar 60, 8.53; ASP 33.316]. — **Hubble** und **Lundmark** [ASP 34.292]. — **Ludendorff** [AN 5195]. — **Walker**, 137 Beob. [HA 84.196].

800. **RR Centauri** ($14^h 9^m 55^s - 57^\circ 23'.3$) = CoD - $57^\circ 5498$ ($7^m 5$) = HD 124689 (F2).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Voûte (Lembang Ann 2.B 37) und Pingsdorf (AN 5880). — Bild der Lichtkurve von Voûte (Lembang Ann 2.B 38).

Ausgedehnte Beobachtungsreihen von Voûte und Pingsdorf bestätigen die Robertsschen Resultate vollständig. Die Elemente dieses Veränderlichen vom W Ursae majoris-Typus lauten nach Voûte: Min. = $2424231.096 + 0^d 605670 \cdot E$, photographische Amplitude $7^m 53 - 8^m 06$. Beide Minima sind gleich tief. Pingsdorf erhält: Min. = $2426162.636 + 0^d 605686 \cdot E$, visuelle Amplitude $7^m 25 - 7^m 51$.

LITERATUR: **Voûte**, 909 Beob. Elemente [Lembang Ann 2.B 37, korr. D 75]. — **Pingsdorf**, 522 Beob.* Elemente. Lichtkurve [AN 5880]. — **Shapley**, Photometrische Bahn [Princ Contr 3]. — **Kopal**, Kreisbahnelemente [AN 5910]. — **Vogt**, Dichte [Heid Mitt 40].

647. **RS Centauri** ($11^h 16^m 6^s - 61^\circ 19'.6$) = HD 98678 (Md). Nicht in CoD.

Bild der Lichtkurve von Worssell (UOC 42.351; 352) und Dartayet (Urania 4.298).

Worssell gab die Elemente: Max. = $2415119 + 164^{d2} \cdot E + 14^{d5} \sin(15^\circ E + 39^\circ)$. Dartayet zeigte jedoch, daß die Darstellung der beobachteten Maxima und Minima mit einem periodischen Glied nicht möglich ist und stellte ein System von mittleren und instantanen Elementen auf, das mit den unten angegebenen fast völlig übereinstimmt. Neu abgeleitet wurden:

Instantane Elemente: I. Ep. 6–29: Max. = $2413201 + 166^{d1} \cdot E$ (16), $M - m = 78^d$ (10)

II. Ep. 38–57: Max. = $2418478 + 163.1 \cdot E$ (6), $M - m = 64$ (5)

III. Ep. 64–90: Max. = $2422734 + 164.3 \cdot E$ (27), $M - m = 73$ (26)

Mittlere Elemente: Max. = $2412232 + 164.1 \cdot E$ (51), $M - m = 73$ (41)

Max. = $8^m 8$ ($7^m 6 - 9^m 8$), Min. = $12^m 5$ ($11^m 4 - 13^m 7$).

Spektrum M3e–4e nach HA 79.3. Form der Lichtkurve nach Ludendorff β_2 .