

781. RX Centauri ($13^{\text{h}} 45^{\text{m}} 32^{\text{s}} - 36^{\circ} 26'.8$).

Neu abgeleitet wurden:

- Instantane Elemente: I. Ep. 0-12: Max. = $2411600 + 329^{\text{d}}5 \cdot E$ (4) —
 II. Ep. 34-47: Max. = $2422754 + 324.5 \cdot E$ (14), $M - m = 115^{\text{d}}$ (12)
 Mittlere Elemente: Max. = $2411613 + 327.1 \cdot E$ (18), $M - m = 115$ (12)
 Max. = $9^{\text{m}}4$ ($8^{\text{m}}6 - 10^{\text{m}}5$), Min. = $[15^{\text{m}}0$.

LITERATUR: Campbell, 14 Max. 12 Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383]. —
 Ensor, 1 Max. [JASSA 2.252]. — AAVSO, Beob. [PA 31-42].

827. RY Centauri ($14^{\text{h}} 43^{\text{m}} 18^{\text{s}} - 42^{\circ} 5'$) = HD 130471 (Md).

Payne leitet aus Beobachtungen von Hogg auf Harvard-Platten die Elemente ab: Max. = $2413680 + 329^{\text{d}}$ · E. Spektrum M5e nach HA 79,3.

LITERATUR: Payne [HB 860, korr. 861].

728. RZ Centauri ($12^{\text{h}} 55^{\text{m}} 38^{\text{s}} - 64^{\circ} 5'.3$) = CoD - 63° 799 ($9^{\text{m}}2$) = HD 113016 (B2).

LITERATUR: Shapley, Photometrische Bahn [Princ Contr 3]. — Sitterly, Photometrische Bahn [Princ Contr 11].
 — Vogt, Dichte [Heid Mitt 40].

741. SS Centauri ($13^{\text{h}} 7^{\text{m}} 9^{\text{s}} - 63^{\circ} 37'.1$) = HD 114720 (B9). Nicht in CoD.

LITERATUR: Shapley, Photometrische Bahn [Princ Contr 3]. — Vogt, Dichte [Heid Mitt 40].

642. ST Centauri ($11^{\text{h}} 5^{\text{m}} 29^{\text{s}} - 51^{\circ} 56'.8$).**644. SU Centauri** ($11^{\text{h}} 6^{\text{m}} 34^{\text{s}} - 47^{\circ} 18'.0$) = HD 97264 (F5).

LITERATUR: Shapley, Photometrische Bahn [Princ Contr 3]. — Vogt, Dichte [Heid Mitt 40].

661. SV Centauri ($11^{\text{h}} 43^{\text{m}} 5^{\text{s}} - 60^{\circ} 0'.6$) = CoD - 59° 3950 ($8^{\text{m}}9$) = HD 102552 (B8).

Ort bestimmt von Dawson (La Plata 6.43). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Dawson (La Plata 6.44). — Bild der Lichtkurve von Dawson (La Plata 6.50).

Dawson konnte durch seine photographischen und visuellen Beobachtungen zeigen, daß der Stern zum β Lyrae-Typus gehört. Helligkeit im Maximum $8^{\text{m}}83$, im Hauptminimum $9^{\text{m}}89$, im Nebenminimum $9^{\text{m}}30$. Eine Konstanz der Helligkeit im Maximum tritt nicht auf. Die Periode hat sich noch weiter verkürzt. Für die Jahre 1918-19 betrug sie $1^{\text{d}}66064$. Eine Darstellung aller beobachteten Minima durch dasselbe Elementensystem, auch mit Hinzunahme quadratischer, kubischer oder periodischer Glieder, ist Dawson nicht gelungen. Er gibt deshalb für die früheren und späteren Beobachtungen zwei verschiedene Elemente, die lauten:

$$\text{I. } 1893-1905: \text{ Min.} = 2414983.9913 + 1^{\text{d}}6612361 \cdot E - 0.0563 \cdot 10^{-6} E^2$$

$$\text{II. } 1917-1920: \text{ Min.} = 2421627.9457 + 1.6605382 \cdot E - 0.2682 \cdot 10^{-6} E^2.$$

LITERATUR: Shapley, Photometrische Bahn [Princ Contr 3]. — Dawson, 334 Beob. Elemente. Photometrische Bahn [La Plata 6.43]. — Vogt, Dichte [Heid Mitt 40].