

630. **TW Carinae** ($10^h 51^m 0^s - 58^\circ 31'.3$). Nicht in CoD.

LITERATUR: Innes, Beob. [UOC 26.203]. — Worssell, Beob.* [UOC 46.17].

636. **TX Carinae** ($10^h 54^m 51^s - 58^\circ 32'.8$). Nicht in CoD.

Bild der Lichtkurve von Hertzsprung (BAN 52).

Worssell konnte keine Veränderlichkeit an dem Stern finden. Hertzsprung entdeckte ihn unabhängig auf Johannesburgur Platten und stellte RR Lyrae-Art, Unterklasse c, fest mit den Elementen: Max. = $2423807.201 + 0^d601129 \cdot E$, $M - m = 0^d25$. Der Lichtwechsel vollzieht sich zwischen 11^m5 und 12^m2 , die Amplitude ist also erheblich kleiner, als von Leavitt bei der Entdeckung angegeben war.

LITERATUR: Innes, Beob. [UOC 26.203]. — Worssell, Beob.* [UOC 46.17]. — Hertzsprung, 71 Beob. Elemente. Lichtkurve [BAN 52].

625. **TY Carinae** ($10^h 48^m 43^s - 72^\circ 14'.3$) = CoD - $72^\circ 650$ (10^m0) = HD 94412 (Me).

617. **TZ Carinae** ($10^h 42^m 30^s - 65^\circ 5'.3$) = CoD - $64^\circ 496$ (9^m5) = HD 93506 (R5).

Nach HA 94.294 ist der Lichtwechsel wahrscheinlich unregelmäßig.

532. **UU Carinae** ($9^h 26^m 29^s - 73^\circ 6'.3$) = CoD - $72^\circ 536$ (10^m0).

Spektrum M₃ nach HA 79.3.

588. **UV Carinae** ($10^h 20^m 54^s - 60^\circ 24'$). Nicht in CoD.

Worssell konnte die Veränderlichkeit bestätigen.

LITERATUR: Innes, Beob. [UOC 26.202]. — Worssell, Beob.* [UOC 46.16].

589. **UW Carinae** ($10^h 23^m 15^s - 59^\circ 9'.6$) = CoD - $59^\circ 3090$ (9^m7).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Robinson (HA 90.38). — Bild der Lichtkurve von Nielsen (BAN 156) und Robinson (HB 876; HA 90.57).

Die Elemente von Leavitt sind durch die Untersuchungen von Nielsen und von Robinson nahe bestätigt worden. Nielsen findet die Periode 5^d34578 , Robinson gibt die Elemente: Max. = $2418742.097 + 5^d345760 \cdot E$, $M - m = 1^d82$, Amplitude $9^m74 - 10^m81$.

LITERATUR: Innes, Beob.* [UOC 26.202]. — Worssell, Beob.* [UOC 46.16]. — Nielsen, Periode. Lichtkurve [BAN 156]. — Robinson, Elemente. Lichtkurve [HB 876; HA 90.47; 65; 75].

592. **UX Carinae** ($10^h 25^m 26^s - 57^\circ 6'.1$) = CoD - $56^\circ 3385$ (8^m6) = HD 91039 (F2).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Kruytbosch (BAN 202). — Bild der Lichtkurve von Kruytbosch (BAN 202) und Hughes (HB 883).

Kruytbosch leitet die verbesserten Elemente ab: Max. = $2424368.190 + 3^d6823 \cdot E$. Der Anstieg geht sehr schnell vonstatten, im steilsten Teil der Lichtkurve beträgt die Helligkeitszunahme 0^m2 in der Stunde. Amplitude $7^m93 - 9^m27$. Die Veränderlichkeit des Spektrums von F₂-G₅ ist von Cannon bestätigt worden. Shapley fand als Grenzen für die Veränderung des Spektrums F₂-K₀. Zur Prüfung des c-Charakters waren die Spektren zu schwach.

LITERATUR: Innes, Beob. [UOC 26.202]. — Worssell, Beob.* [UOC 46.16]. — Kruytbosch, 814 Beob. Elemente. Lichtkurve [BAN 202]. — Cannon, Spektrum [HC 221]. — Shapley und Walton, Spektrum [HC 313]. — Shapley und Payne, Spektrum [HB 872].