

118. **TW Cassiopejæ** ($2^h 37^m 37^s + 65^\circ 18'2''$) = HD 16907 (B8).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Graff* (VJS 63.164). — Bild der Lichtkurve von McDiarmid (Princ Contr 7.14).

Zinner fand für das Haupt- und Nebenminimum etwas verschiedene Periodenlängen: Min. I = $2419819.3771 + 2^d856635 \cdot E$, Min. II = $2419817.9338 + 2^d856641 \cdot E$. McDiarmid gibt die verbesserten Elemente: Hauptmin. = $2419823.647 + 2^d8566256 \cdot E$.

LITERATUR: McDiarmid, Elemente. 820 Beob. Normalpunkte der Lichtkurve. Photometrische Bahn [Princ Contr 7.16; Proc Amer Philos Soc 54, Nr. 216]. — Zinner, Elemente [Sirius 51.29]. — Gadowski, 3 Min. [Krak Circ 22; SAC 3.44; Wars Circ 10; BZ 15.64]. — Mergentaler, 1 Min. [AAc 1.36]. — Kohl, Beob.* [VJS 59.99]. — Jordan, Beob.* [AAS 7.52]. — Himpe!, Randverdunkelung. Farbenindex [AN 6028]. — Markowitz, Dichte [ApJ 75.80].

Korr. zu GL 1.73: McDiarmid, Angabe von 34 Normalpunkten der Lichtkurve für das Hauptminimum, von 38 Normalpunkten für das Nebenminimum und von 99 Normalpunkten für die konstante Helligkeit [ApJ 42.417].

128. **TX Cassiopejæ** ($2^h 44^m 17^s + 62^\circ 22'2''$).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Graff* (VJS 63.164). Der Vergleichstern BD + 61° 493 ist nach McDiarmid etwas veränderlich. — Bild der Lichtkurve von McDiarmid (Princ Contr 7.14).

Zinner gab die etwas abgeänderten Elemente: Min. = $2419708.339 + 2^d92694 \cdot E$. Nach McDiarmid ist in diesem Bedeckungssystem die größere Komponente auch die hellere.

LITERATUR: Zinner, 467 Beob.* Elemente [ErgAN 4.3, Nr. 34]. — McDiarmid, 550 Beob. Lichtkurve. Elemente. Photometrische Bahn [Princ Contr 7.30]. — Walter, 306 Beob.* [VJS 69.235]. — Markowitz, Dichte [ApJ 75.80]. — Luyten, Apsidenbewegung [ASP 45.299].

Hellerich.

33. **TY Cassiopejæ** ($0^h 31^m 14^s + 62^\circ 35'0''$).

Ort bestimmt von Krumpholz (AN 5775). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hartwig (Bamb Veröff 1.261) und Beyer (AN 6041).

Aus 88 Beobachtungen Hartwigs findet Zinner die Elemente: Max. = $2421386 + 565^d \cdot E$. Im Minimum verharrt der Stern anscheinend bei $13^m0 - 13^m5$, im Maximum steigt er bis 9^m5 an. Nach einer Mitteilung Hoffmeisters ist die Periode wahrscheinlich zu halbieren. Die neueren Maxima lassen sich mit den Elementen darstellen: Max. = $2421409 + 278^d \cdot E$.

LITERATUR: Hartwig, 88 Beob. 3 Max. Elemente [Bamb Veröff 1.362; 557]. — Hoffmeister, 1 Max. [AN 5476]. — 37 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — Seliwanow, 5 Beob. [Mirov Bull 17; 20; 27]. — Beyer, 45 Beob. 1 Max. [BZ 15.10; AN 6041]. — AAVSO, Beob. [PA 41].

1669. **TZ Cassiopejæ** ($23^h 47^m 59^s + 60^\circ 26'8''$).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Luizet (JO 2.19) und Jost (AN 5962).

Zinners Elemente werden von Luizet nicht bestätigt. Dieser findet aus Beobachtungen von 1910–1917, daß in den Minima zwar eine Periode von 16–18 Monaten angedeutet ist, die aber in den Maxima nicht auftritt. Der Stern ist zu den unregelmäßigen zu rechnen. Spektrum M2 nach HA 79.3.

LITERATUR: Zinner, Elemente. 3 Max. 2 Min. Farbe [ErgAN 4.3, Nr. 394; KE 1917]. — Luizet, 249 Beob.* 2 Max. 4 Min. [JO 2.19]. — Jost, 87 Beob. 5 Max. [AN 5962]. — Beyer, 62 Beob.* [Briefl. Mitt.]. — Seliwanow, 2 Beob.* [NNVS 12]. — Parenago, 10 Beob.* [NNVS 25-26]. — Franks, Farbe [MN 85.93]. — Wilson, Eigenbewegung [AJ 796; 814].

1665. **UU Cassiopejæ** ($23^h 45^m 44^s + 60^\circ 21'3''$).

Karte der Umgebung von Payne (HB 883). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Martin und Plummer (MN 81.465), Payne (HB 883) und Seliwanow (NNVS 36). — Bild der Lichtkurve von Martin und Plummer (MN 81.465) und Seliwanow (NNVS 36).