

UZ Cassiopejae ($1^h 6^m 22^s + 60^\circ 40'9$). Nicht in BD.[* $15^m 0 20^\circ 16''$.]

Ort bestimmt von Kruse (AN 5336). — Karte der Umgebung und Helligkeiten der Vergleichsterne von Payne (HB 883) und von Zessewitsch und Florja (NNVS 37). — Bild der Lichtkurve von Zessewitsch und Florja (NNVS 37), Zessewitsch (Leningrad Bull 2.11) und Lehmann-Balanovsky (Pulk Circ 2.21).

Entdeckt 1914 als veränderlich zwischen $11^m 3$ und $12^m 6$ von d'Esterre, der den Stern für unregelmäßig hielt. Die Veränderlichkeit wurde von Hoffmeister bestätigt, der trotz einiger nicht zur mittleren Lichtkurve passenden Beobachtungen RR Lyrae-Typus annahm mit den Elementen: Max. = $2421115.377 + 0^d 809913 \cdot E$, $M - m = 0^d 23$. Hoffmeisters Periode P' ist nur eine Scheinperiode, die mit der wahren Periode P durch die Beziehung verknüpft ist: $1/P = 1/P' - 1$. Erst Zessewitsch und Florja gelang die Feststellung des wirklichen Charakters des Lichtwechsels. Danach gehört der Stern zum δ Cephei-Typus mit den Elementen: Max. = $2426329.13 + 4^d 25970 \cdot E$, $M - m = 1^d 04$. Lehmann-Balanovsky findet aus 52 photographischen Beobachtungen in Pulkowo ähnliche Elemente: Max. = $2424551.91 + 4^d 259750 \cdot E$, $M - m = 1^d 40$. Helligkeitsgrenzen $11^m 45 - 12^m 13$ (phot.). Amplitude und Form der Lichtkurve unterliegen langsamen Änderungen. Die Farbe wird von d'Esterre als slightly yellow bezeichnet.

LITERATUR: D'Esterre, Anzeige der Entdeckung [MN 75.292; AN 4802]. — Hoffmeister, 159 Beob.* 6 Max. Elemente. Lichtkurve [AN 4984; 5228]. — Zessewitsch und Florja, 228 Beob. 3 Max. Elemente. Lichtkurve [NNVS 37]. — Zessewitsch, 88 Beob. 1 Max. Lichtkurve [Leningrad Bull 2.11]. — Lehmann-Balanovsky, Elemente. Lichtkurve [Pulk Circ 2.20]. — Jordan, Beob.* [AAS 7.52]. — Bok und Boyd, Eigenbewegung [HB 893].

VV Cassiopejae ($1^h 44^m 17^s + 59^\circ 23'5$) = BD + $59^\circ 335$ ($9^m 5$).[* $14^m 1 115^\circ 27''$.]

Ort bestimmt von Kruse (AN 5336). — Karte der Umgebung von Payne (HB 883). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Payne (HB 883) und Robinson (HA 90.35). — Bild der Lichtkurve von Robinson (HB 871; HA 90.57).

Entdeckt 1914 von d'Esterre als veränderlich zwischen $10^m 5$ und $12^m 0$. D'Esterre fand eine Periode von $6^d 2$; diese wurde von Hoffmeister bestätigt, der die Zugehörigkeit zum δ Cephei-Typus feststellte. Elemente nach Hoffmeister: Max. = $2420999.56 + 6^d 20793 \cdot E$, $M - m = 1^d 2$. Robinson findet aus Harvard-Platten ähnliche Elemente: Max. = $2422514.159 + 6^d 207747 \cdot E$, $M - m = 1^d 7$, Amplitude $10^m 46 - 11^m 47$. Spektrum G.

LITERATUR: D'Esterre, Anzeige der Entdeckung [MN 75.292; AN 4802]. — Hoffmeister, 172 Beob.* 9 Max. Elemente. Lichtkurve [AN 4984; 5228]. — Robinson, Elemente. Lichtkurve [HB 871; HA 90.46; 66; 70]. — Kukarkin, 1 Max. [NNVS 25-26; 29-30]. — Seliwanow, 1 Beob.* [NNVS 12]. — Cannon und Walton, Spektrum [HB 874].

VW Cassiopejae ($0^h 59^m 35^s + 61^\circ 13'1$). Nicht in BD.[* $15^m 4 210^\circ 13''$.]

Ort bestimmt von Kruse (AN 5336). — Karte der Umgebung und Helligkeiten der Vergleichsterne von Payne (HB 883). — Bild der Lichtkurve von Lehmann-Balanovsky (Pulk Circ 2.21).

Entdeckt 1914 von d'Esterre als veränderlich zwischen $10^m 6$ und $11^m 9$. Hoffmeister konnte die Veränderlichkeit nicht bestätigen. 1923 fand jedoch Balanovsky aus Pulkowoeer Platten, daß der Stern zum δ Cephei-Typus gehört mit den Elementen: Max. = $2423484.47 + 5^d 9941 \cdot E$. Aus einem größeren Plattenmaterial bestätigte Lehmann-Balanovsky diese Elemente und fand $M - m = 2^d 22$. Photographische Amplitude $10^m 49 - 11^m 74$.

LITERATUR: D'Esterre, Anzeige der Entdeckung [MN 75.291; AN 4802]. — Hoffmeister [AN 4984]. — 28 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — Balanovsky, 46 Beob. Elemente [AN 5290; Comptes Rendus de l'Académie des Sciences Leningrad 1924. Die Epoche ist irrtümlich mit 2413484 angegeben]. — Lehmann-Balanovsky, 63 Beob.* Lichtkurve [Pulk Circ 2.20]. — Kukarkin, 1 Max. [NNVS 11]. — 6 Beob.* [NNVS 12].