

Unabhängig voneinander als veränderlich entdeckt von *Shajn* und von *Hoffmeister*. Nach *Zessewitsch* handelt es sich um einen Bedeckungsstern mit ellipsoidischen Komponenten mit den Elementen: $t_{\min.} = \text{J.T. } 243\ 0900.316 + 0^d 760\ 057 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $11^m 6$ und $12^m 6$ ph.

LITERATUR: *Hoffmeister*, Entdeckungsanzeige. Art [AN 247.281 (1932)]. — *Shajn*, Entdeckungsanzeige. Bb. Art [VS 4.342 (1934); Pulk Circ 13 (1935)]. — *Zessewitsch*, Art. Elemente [AC 26 (1944)]. — Bb. Min. Elemente. Lichtkurve [Odessa Isw 4, 3.18 (1954)]. — *Pronik*, Sp. FI. [Krim Isw 20.296 (1958)].

CR Serpentis ($18^h 4^m 23^s - 13^\circ 33'8'' = \text{BD} - 13^\circ 4865 (9^m 4)$).

Umgebungskarte von *Shajn* (VS 4.342, 1934). — Vergleichsternhelligkeiten von *Shajn* (VS 4.342, 1934) und von *Zessewitsch* (Odessa Isw 2, 2.102, 1952). — Bild der Lichtkurve von *Walraven* u. a. (BAN 14.81, 1958).

Als kurzperiodisch veränderlich von *Shajn* entdeckt. *Zessewitsch* beobachtet δ Cephei-Lichtwechsel mit den Elementen: $t_{\max.} = \text{J.T. } 243\ 0971.59 + 5^d 3006 \cdot n$. Spektrum nach *Fr. Becker* G5. Helligkeitsgrenzen $11^m 6$ und $13^m 4$ ph.

LITERATUR: *Shajn*, Entdeckungsanzeige. Bb.* Art [VS 4.342 (1934); Pulk Circ. 13 (1935)]. — *Dombrowski*, Art [Pulk Circ 13 (1935)]. — *Zessewitsch*, Art. Elemente [AC 26 (1944)]. — Bb. Max. Elemente. Lichtkurve [Odessa Isw 2, 2.102 (1952)]. — *Walraven* u. a., l. e. Bb. FI. Elemente [BAN 14.81 (1958)]. — *Fr. Becker*, Sp. [Potsdam Publ 28, 2.123 * Nr. 206 (1938)]. — *Pronik*, Sp. FI. [Krim Isw 20.296 (1958)]. — *Petit*, Population I [Ann Aph 23.681 (1960)].

CS Serpentis ($15^h 23^m 34^s + 3^\circ 26'3''$).

Umgebungskarte von *Hoffmeister* (AN 255.401, 1934). — Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von *Zessewitsch* (Odessa Isw 1, 2.37, 1948).

Bei dem von *Hoffmeister* entdeckten veränderlichen handelt es sich nach *Zessewitsch* um einen RR Lyrae-Stern mit den Elementen: $t_{\max.} = \text{J.T. } 243\ 1176.430 + 0^d 526\ 99 \cdot n$. Unterklasse a. Grenzen des Lichtwechsels 11^m und $11^m 5$ ph.

LITERATUR: *Hoffmeister*, Entdeckungsanzeige. Art [AN 255.401 (1934)]. — *Zessewitsch*, Art. Elemente [AC 32 (1944); 63 (1947)]. — Bb. Elemente. Lichtkurve [Odessa Isw 1, 2.37 (1948)]. — *Preston*, spek. Bb. [ApJ 130.507 (1959)].

CT Serpentis ($15^h 41^m 0^s + 14^\circ 41'3'' = \text{Nova Serpentis (1948)}$).

Genauer Ort bestimmt von *van Biesbroeck* (IAU Circ 1162, 1948), von *Dieckvoss* (NblAZ 2.21, 1948), von *Malsch* (NblAZ 2.18, 1948) und von *Adamopoulos* (IAU Circ 1172, 1948; MPC 187, 1948). — Umgebungskarte von *Leutenegger* (Orion 20.461, 1948), von *Lohmann* (AN 277.37, 1948) und von *Soloviev* (Tadjike Circ 76.1, 1949). — Vergleichsternhelligkeiten von *Malsch* (NblAZ 2.13, 1948), von *Ahnert* (NblAZ 2.18, 1948; AN 277.190, 1949), von *Franz* (NblAZ 2.18, 1948), von *Leutenegger* (Orion 20.461, 1948), von *Baldet* und *Bertaud* (IAU Circ 1214, 1949), von *Davis* (AJ 55.126, 1949), von *Soloviev* (Tadjik Circ 69.1; 76.1, 1949), von *Lohmann* (AN 277.37, 1948), von *Beyer* (AN 280.275, 1951), von *Bartaja* (Abast Bull 15.17, 1952) und von *Wsechswjatzki* (Kiew Publ 4.102, 1950). — Bild der Lichtkurve von *Leutenegger* (Orion 20.461, 1948), von *Lohmann* (AN 277.37, 1948) und von *Soloviev* (Tadjik Circ 76.1, 1949).

Die Nova wurde von *Bartaja* am 9. April 1948 als Stern 9. Größe entdeckt. Nach Beobachtungen des Sternberg-Institutes war die Nova jedoch schon am 16. April als Stern 9.7. Größe sichtbar, und nach einer Harvard-Aufnahme war sie am 6. Februar 1948 8. Größe. Da sich die Nova in diesen Monaten schon auf dem absteigenden Ast ihrer Lichtkurve befand, muß das Maximum bereits Ende 1947 eingetreten sein. Wie Untersuchungen in Heidelberg und Moskau ergeben haben, war die Praenova schwächer als 15. Größe. Den weiteren Verlauf der Helligkeit hat *Lohmann* auf Grund eigener Beobachtungen und der Beobachtungen von *Ahnert*, *Franz* und *Malsch* untersucht. Danach hat die Nova zwischen dem 4. März und dem 13. Oktober 1948 ziemlich gleichmäßig von der