

V 361 Cassiopeiae ($23^{\text{h}} 37^{\text{m}} 9^{\text{s}} + 55^{\circ} 35'$).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 312, 1957). — Bild der Lichtkurve von Huth (Sonn Veröff 4.172, 1957).

Die Elemente des von Hoffmeister entdeckten Bedeckungsveränderlichen lauten nach Huth: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 243\,0319.344 + 1^{\text{d}}228\,985 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $12^{\text{m}}3$ und $12^{\text{m}}8$ ph.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.20 (1949)]. — Huth, Art. Elemente [MVS 231 (1956)]. — Min. Elemente [Sonn Veröff 4.172 (1957)].

V 362 Cassiopeiae ($23^{\text{h}} 57^{\text{m}} 12^{\text{s}} + 62^{\circ} 55'$).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 312, 1957).

Bei dem von Hoffmeister entdeckten Bedeckungsveränderlichen handelt es sich wahrscheinlich um einen W Ursae Majoris-Stern. Grenzen des Lichtwechsels $12^{\text{m}}6$ und $13^{\text{m}}0$ ph.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.20 (1949)]. — Wenzel, Art [MVS 174 (1955); Sonn Veröff 2, 5 (1956)].

ι Cassiopeiae ($2^{\text{h}} 20^{\text{m}} 49^{\text{s}} + 66^{\circ} 57'2$) = BD + $66^{\circ} 213$ ($4^{\text{m}}7$) = HR 707 ($4^{\text{m}}59$) = PD 1430 ($4^{\text{m}}78$) = HD 15089 (A5p) = ADS 1860 = GC 2952.

Bild der Lichtkurve von Provin (ApJ 117.21, 1953).

Deutsch hat im Spektrum von ι Cas, das mit A5p bezeichnet wird, die Veränderlichkeit einiger Linien entdeckt. So wechselt die K-Linie ihre Intensität mit einem Betrag, der einem Spektralwechsel zwischen A2 und F0 entspricht. Auch die Doppellinie SrII ist phasengleich veränderlich mit der Linie K; ebenso die Linien $\lambda\lambda$ 4133, 4161, 4199, 4423 und 4431. Die Veränderungen erfolgen regelmäßig, die Periode ist gleich $1^{\text{d}}740$. Jedoch scheint die Linie λ 4179 im entgegengesetzten Sinn zu schwanken. Ferner sind die FeII-Linien sehr kräftig, besonders λ 4233. Dagegen sind die FeI-Linien nur schwach angedeutet und von EuII 4205 ist keine Spur zu sehen.

Provin und Bahner haben den Stern lichtelektrisch beobachtet und einen periodischen Lichtwechsel mit kleiner Amplitude festgestellt. Nach Bahners Beobachtungen ist die Amplitude nur $0^{\text{m}}02$. Für das Intensitätsmaximum von K(CaII) leitet er in Übereinstimmung mit Provin die Formel ab: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\,1700.2 + 1^{\text{d}}7405 \cdot n$; das Minimum dieser Linie tritt bei der Phase 0.4P ein. Der Lichtwechsel befolgt die gleiche Periode, und die Lichtkurve hat die gleiche Form wie die Intensitätskurve der Linie K; nur liegt das Helligkeitsmaximum etwa bei der Phase 0.9P . Nach Provin's Zweifarbenphotometrie ist der Stern im Minimum am bläuesten.

ι Cas ist ein typischer Spektrumveränderlicher (I25); Messungen des Magnetfeldes sind nicht bekannt geworden. Der Stern trägt in Jenkins's Parallaxenkatalog die Nummer 493. $p = + 0''.021 \pm 0''.011$; $\mu(\alpha) = - 0''.013$; $\mu(\delta) = + 0''.016$.

LITERATUR: Frost u. a., RG. (Yerkes Publ 7.17 (1929)). — Morgan, Linienintensitäten veränderlich (Yerkes Publ 7.133 (1935); ApJ 76.275 (1932)). — Harper, RG. (DAO 7, 1 (1937)). — Maitre, FE. [Besançon Ann 4, 1.116 (1944)]. — Deutsch, Art. Elemente [ApJ 103.99 (1946); 105.295 (1947)]. — Bahner, Sp. [Mitt der AG 1950, S. 14]. — Lichtwechsel [NblAZ 6.2 (1952)]. — Provin, Lichtwechsel [AJ 57.24 (1952); ApJ 117.21 (1953)]. — Bertaud, Sp. [JO 42.45 (1959)]. — Eggen, Bem. [Obs 79.197 (1959)].

V 419 Centauri ($11^{\text{h}} 26^{\text{m}} 15^{\text{s}} - 56^{\circ} 20'9$) = CoD - $56^{\circ} 3983$ ($8^{\text{m}}6$) = CPD - $56^{\circ} 4558$ ($8^{\text{m}}7$) = HD 100 148 (Ko).

Bild der Lichtkurve von Walraven u. a. (BAN 14.81, 1958).

Als veränderlich von O'Leary u. a. entdeckt. δ Cephei-Stern mit den Elementen: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,8270.1 + 5^{\text{d}}5103 \cdot n$. Walraven gibt die verbesserten Elemente: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\,4906.43 + 5^{\text{d}}5119 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $8^{\text{m}}7$ und $9^{\text{m}}3$ ph., Spektrum Ko.

LITERATUR: O'Leary u. a., Entdeckungsanzeige. Art. Elemente. Sp. [AN 264.141 (1937)]. — Walraven u. a. l. e. F.I. Elemente [BAN 14.81 (1958)]. — Stibbs, RG. RG.-Kurve [MN 115.374 (1955)]. — O'Connell, Lichtkurve [Spec Vat Ric 3.257 (1955)]. — Janák, Absorption [BAC 9.111 (1958)].