

1622. V *Lacertae* ($22^{\text{h}} 44^{\text{m}} 33^{\text{s}} + 55^{\circ} 47'6$) = HD 240073 (G5).

Karte der Umgebung von Hertzprung (BAN 13) und Payne (HB 883). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Doberck (AJ 776; AN 5321), Hertzprung (BAN 13), Jordan (Allegh Publ 7.95), Payne (HB 883), Terkán (AN 6152), Zonn (Wilno Bull 14) und Robinson (HA 90.45). — Bild der Lichtkurve von Hertzprung (BAN 13; Hdb Ap 6.188), Jordan (Allegh Publ 7.91), Robinson (HB 882; HA 90.57) und Zonn (Wilno Bull 14).

Zonn fand aus einer Bearbeitung des gesamten bis 1933 zugänglichen zahlreichen Beobachtungsmaterials folgende neue Elemente des Lichtwechsels: Max. = $2418032.164 + 4^{\text{d}}983547 \cdot E$. Die Darstellung der beobachteten Normalmaxima mit diesen Elementen zeigt, daß die Periode konstant geblieben ist. Die Lichtkurve ist glatt, ohne merkliche sekundäre Wellen. Die visuelle Helligkeit schwankt nach Doberck von $8^{\text{m}}26 - 9^{\text{m}}16$, die photographische nach Zonn von $8^{\text{m}}94 - 10^{\text{m}}56$, nach Robinson von $8^{\text{m}}70 - 9^{\text{m}}94$. Für den Wert $M - m$ fanden Hertzprung $1^{\text{d}}15$, Robinson $1^{\text{d}}25$, Zonn $1^{\text{d}}5$. Das Spektrum ist nach Beobachtungen in Harvard veränderlich von F2-G5, der c-Charakter konnte wegen Lichtschwäche nicht festgestellt werden.

LITERATUR: Doberck, 276 Beob. Elemente. Lichtkurve [AJ 776; AN 5321]. — Hertzprung, 215 Beob. Lichtkurve [BAN 13]. — Jordan, 431 Beob. Elemente. Lichtkurve [Allegh Publ 7.91]. — Aurino, 11 Beob. 1 Min. [Mem SAI 3.8; PA 31.142; 32.257]. — Edelberg, 87 Beob. [NAT 10.113; 12.61; 152]. — 33 Beob.* [NAT 14.146]. — Robinson, Elemente. Lichtkurve [HB 882; HA 90.50; 65; 74]. — Zonn, 121 Beob. 1 Max. Elemente. Lichtkurve [Wilno Bull 14]. — Parenago, 26 Beob.* 1 Max. [NNVS 25-26; 29-30]. — Blažko, Beob.* [Briefl. Mitt.]. — Terkán, 63 Beob. Elemente. Lichtkurve [AN 6152]. — McLaughlin, Beob.* [PA 38.275]. — Okunev, Farbenindexkurve [AN 5660]. — Shapley und Walton, Spektrum [HC 313]. — Shapley und Payne, Spektrum [HB 872]. — Cannon und Walton, Spektrum [HB 874, korr. 882; 883]. — Russell, Spektrum [ApJ 66.128]. — Gerasimović, Eigenbewegung [AJ 951]. Kukarkin.

1577. W *Lacertae* ($22^{\text{h}} 3^{\text{m}} 12^{\text{s}} + 37^{\circ} 14'8$).

Ort bestimmt von Dolberg (Bgd₂₅) und Palmér (Lund Medd II, 66). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Graff (AN 5100; VJS* 63.165).

Für die neueren Beobachtungen seit 1929 gilt ein wesentlich größerer Periodenwert. Elemente nach Prager: Max. = $2425628 + 335^{\text{d}}5 \cdot E$. Spektrum nach Cannon M.

LITERATUR: Graff, 24 Beob. [AN 5100]. — Nielsen, 3 Max. [BZ 11.43; 12.62; 13.30]. — Gitz, 1 Max. [NNVS 35]. — Prager, Elemente [KE 1932]. — Mirovedenie, 18 Beob. [Mirov Bull 14; 18]. — Cannon, Spektrum [HB 897].

1623. X *Lacertae* ($22^{\text{h}} 44^{\text{m}} 58^{\text{s}} + 55^{\circ} 54'0$) = HD 216105 (G5).

Karte der Umgebung von Hertzprung (BAN 13) und Payne (HB 883). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Doberck (AJ 776; AN 5321), Hertzprung (BAN 13), Jordan (Allegh Publ 7.95), Payne (HB 883), Robinson (HA 90.45), Terkán (AN 6152) und Zonn (Wilno Bull 14). — Bild der Lichtkurve von Hertzprung (BAN 13; Hdb Ap 6.188), Jordan (Allegh Publ 7.100), Robinson (HB 882; HA 90.57) und Zonn (Wilno Bull 14).

Die von Zonn aus dem gesamten bis 1933 vorliegenden zahlreichen Beobachtungsmaterial abgeleiteten Elemente lauten: Max. = $2418890.507 + 5^{\text{d}}444271 \cdot E$. Die Darstellung der beobachteten Normalmaxima mit diesen Elementen ist befriedigend und zeigt, daß die Periode über den ganzen Beobachtungszeitraum konstant geblieben ist. Die Lichtkurve verläuft ganz glatt. Die von Jordan u. a. gefundenen zahlreichen sekundären Wellen sind ohne Zweifel nicht reell. Die visuelle Helligkeit ändert sich nach Doberck von $7^{\text{m}}93 - 8^{\text{m}}52$, die photographische nach Jordan von $8^{\text{m}}67 - 9^{\text{m}}34$, nach Robinson von $8^{\text{m}}75 - 9^{\text{m}}39$, nach Zonn von $8^{\text{m}}81 - 9^{\text{m}}59$. Für den Wert $M - m$ fanden Hertzprung $2^{\text{d}}1$, Robinson $1^{\text{d}}75$, Zonn $2^{\text{d}}1$. Das Spektrum ist nach Beobachtungen in Harvard veränderlich von G1-G5, der c-Charakter konnte wegen Lichtschwäche nicht festgestellt werden.