

W Circini ($15^{\text{h}} 4^{\text{m}} 17^{\text{s}} - 55^{\circ} 15'4$). Nicht in CoD und CPD.

Entdeckt 1929 von Mohr auf Harvard-Platten als veränderlich von 13^m8 - [16^m5. Bedeckungs-veränderlicher.

LITERATUR: Mohr [HB 866].

X Circini ($14^{\text{h}} 34^{\text{m}}6 - 64^{\circ} 47'$). Nicht in CoD und CPD.

[CPD - $64^{\circ} 2981 f 0^{\text{m}}3$.]

Auf einer Objektivprismenaufnahme von 1927 Mai 21 fand Becker ein Emissionsspektrum, das auf schwachem kontinuierlichem Grunde eine Anzahl heller Linien zeigt, von denen $H\gamma$ die weitaus stärkste ist. Ferner sind vorhanden $\lambda 5007 + 4959$, $H\beta$, He II 4686, $H\delta$, $H\epsilon$, $H\zeta$. Das Spektrum ist etwa vom Typus Pe. Becker vermutete, daß es sich bei diesem Spektrum um eine Nova im Übergang zum Nebelstadium handelt. Diese Vermutung wurde von Cannon bestätigt. Eine Durchbeobachtung der Harvard-Platten durch Walton ergab, daß die Nova noch 1926 Juli 30 schwächer als 16^m5, August 11 schwächer als 15. Größe war. Auf der nächsten Platte, 1926 September 3, ist sie 6^m5, nimmt dann ab, erreicht ein Minimum 13^m5 Mitte März 1929 und steigt dann unter leichten Schwankungen bis zum Juli 1929 wieder auf 13^m0 an. Auf den mit dem 10zölligen Metcalf-Teleskop erhaltenen Platten ist eine die Nova umgebende Nebelhülle deutlich sichtbar, die vermutlich durch das monochromatische Licht des Sterns hervorgerufen wird.

LITERATUR: Becker, Anzeige der Entdeckung. Spektrum [AN 5668]. — Cannon, Bestätigung. 87 Beob. [HB 872].

II. 434. **Nova Circini (1906)** ($14^{\text{h}} 40^{\text{m}} 31^{\text{s}} - 59^{\circ} 35'0$). Nicht in CoD und CPD.

Helligkeiten der Vergleichsterne von Walker (HA 84.191). — Bild der Lichtkurve von Walker (HA 84.205).

LITERATUR: Walker, Beobachtungen 1889-1919 [HA 84.197]. — Lundmark, Parallaxe [ASP 34.46].

347. **R Columbae** ($5^{\text{h}} 46^{\text{m}} 40^{\text{s}} - 29^{\circ} 13'2$) = HD 39324 (Md).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Hartwig (Bamb Veröff 1.262).

Neu abgeleitet wurden:

Instantane Elemente: I. Ep. 0-11: Max. = $2413188 + 323^{\cdot}40 \cdot E$ (9), $M - m = 130^{\text{d}}$ (2)

II. Ep. 25-28: Max. = $2421305 + 348 \cdot E$ (3) —

III. Ep. 30-41: Max. = $2422996 + 326.5 \cdot E$ (12), $M - m = 129$ (12)

Mittlere Elemente: Max. = $2413152 + 327.8 \cdot E$ (24), $M - m = 129$ (14)

Max. = $9^{\text{m}}2$ ($8^{\text{m}}2 - 10^{\text{m}}1$), Min. = $13^{\text{m}}0$ ($12^{\text{m}}5 - [14^{\text{m}}3]$).

Spektrum M_{3e-4e} nach HA 79.3. Form der Lichtkurve nach Ludendorff α_3 .

LITERATUR: Hartwig, 86 Beob. 7 Max. [Bamb Veröff 1.369; 559]. — Long und Skjellerup, 44 Beob. [UOC 51.78]. — Dartayet, 1 Max. 1 Min. [Urania 4.200]. — Ensor, 6 Max. [JASSA 2.74; 123; 197; 251]. — Campbell, 13 Max. 13 Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383]. — AAVSO, Beob. [PA 27-29; 31-42]. — NZAS, 63 Beob. [NZ Circ 13-15].

341. **S Columbae** ($5^{\text{h}} 43^{\text{m}} 10^{\text{s}} - 31^{\circ} 43'7$). Nicht in CPD.

Neu abgeleitet wurden die mit den Robertsschen sehr nahe übereinstimmenden mittleren

Elemente: Max. = $2410602 + 325^{\cdot}43 \cdot E$ (14), $M - m = 142^{\text{d}}$ (12). Max. = $9^{\text{m}}2$ ($8^{\text{m}}4 - 9^{\text{m}}7$), Min. = $13^{\text{m}}7$ ($13^{\text{m}}2 - 14^{\text{m}}1$).

LITERATUR: Long und Skjellerup, 51 Beob. [UOC 51.77]. — Ensor, 5 Max. [JASSA 2.74; 123; 197]. — Campbell, 13 Max. 14 Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383]. — AAVSO, Beob. [PA 25; 31-42]. — NZAS, 91 Beob. [NZ Circ 4; 5; 12-15].