

Absorptionslinie nahe der normalen Lage. Nach der violetten Seite sind zwei weit getrennte Absorptionskomponenten, von denen die kurzwelligere die breitere ist. Einige schmalere, schwächere helle Banden sind wahrscheinlich Funkenlinien des Eisens und des Titans. Eine Anzahl diffuser Absorptionslinien zwischen λ 4570 und 4620 rühren vielleicht von Sauerstoff und Stickstoff her. Die Nebellinie 5007 ist schwach sichtbar. Die beiden Komponenten der Wasserstoffabsorptionslinien sind um etwa -15 bzw. -30 AE verschoben, die Sauerstoff- und Stickstofflinien um den größeren Betrag. Auf den von Wright aufgenommenen Spektren zwischen 1920 Februar 12 und März 18 werden die Nebellinien auffallender. Nur das Band λ 4363 bleibt verhältnismäßig schwach. Die Emissionsbänder werden im Verlauf der Beobachtungsreihe breiter, so wächst H_{β} von Februar 12 bis März 18 von 19 auf 30 AE.

LITERATUR: **Bailey**, Anzeige der Entdeckung durch Mackie [HB 705; BZ 2.8; Obs 43.130]. — **Hartwig**, 1 Beob. [BZ 2.13]. — **De Roy**, 2 Beob. [Obs 43.130; 168]. — **Bohlin**, 1 Beob. Spektrum [AN 5093]. — **Nijland**, 42 Beob.* [AN 5154; 5185; VJS 56.131; 57.152]. — 44 Beob. [BAN 80]. — **Thomson**, 13 Beob. [JBAA 30.253]. — **Grouiller**, 40 Beob. [JO 4.44]. — **Steavenson**, 6 Beob. [MN 86.369; 95.642]. — **Kopal**, Beob.* [BZ 12.90]. — **Duncan**, Beob.* [Mt Wils Rep 1921, S. 256]. — **Yamamoto**, 3 Beob.* [Kyoto Bull 285]. — **AAVSO**, Beob. [PA 28-30; 43]. — **Adams und Joy**, Spektrum [HB 713; AN 5044; Mt Wils Rep 1920, S. 217; 248; ASP 32.154]. — **Wright**, Spektrum [ASP 32.167].

344. **R Mensae** ($5^h 46^m 2^s - 75^{\circ} 17'.3$) = CoD $-75^{\circ} 228$ ($9^m 2$) = HD 39247 (Mb).

S Mensae ($7^h 0^m 9^s - 75^{\circ} 50'$) = HD 53709 (Mb). Nicht in CoD und CPD.

Bei den Beobachtungen für den Henry Draper-Katalog fand Cannon das Spektrum Mb und vermutete Veränderlichkeit, da der Stern nicht in der CPD enthalten war. Die Veränderlichkeit wurde von Applegate 1920 bestätigt. Der Lichtwechsel verläuft unregelmäßig zwischen $10^m 5$ und $12^m 5$.

LITERATUR: **Cannon**, Anzeige der Entdeckung durch Applegate. Spektrum [HC 221; AN 5048].

T Mensae ($5^h 11^m 27^s - 71^{\circ} 46'.3$). Nicht in CoD und CPD.

[* $12^m 5$ 10^s p $1'$ $n.$]

Bild der Lichtkurve von Hertzsprung (BAN 52).

Entdeckt 1908 von Leavitt auf Harvard-Platten in der Nähe der Großen Magellanschen Wolke und bestätigt 1924 von Hertzsprung auf Franklin-Adams-Platten. Der Stern gehört zum RR Lyrae-Typus. Elemente von Hertzsprung: Mittelgröße im aufsteigenden Ast = $2423781.089 + 0.41 \cdot E$, $M - m = 0.08$. Amplitude $12^m 6 - 13^m 7$. Der Veränderliche ist vermutlich kein Glied der Magellanschen Wolke.

LITERATUR: **Leavitt**, Anzeige der Entdeckung [HA 60.99, Nr. 2370]. — **Hertzsprung**, 46 Beob. Elemente. Lichtkurve [BAN 52].

U Mensae ($4^h 18^m 35^s - 82^{\circ} 6'.4$) = CoD $-82^{\circ} 83$ ($9^m 4$) = CPD $-82^{\circ} 84$ ($9^m 4$) = GiZ 2516 ($9^m 0$).

Entdeckt 1916 von Leavitt auf Harvard-Platten als veränderlich von $9^m 9 - 10^m 9$. Wahrscheinlich langperiodisch.

LITERATUR: **Pickering**, Anzeige der Entdeckung durch Leavitt [HC 191; AN 4963, korr. AN 5360].

V Mensae ($5^h 38^m 11^s - 75^{\circ} 43'.2$). Nicht in CoD und CPD.

Entdeckt 1924 von Innes auf Franklin-Adams-Platten. Hertzsprung findet RR Lyrae-Typus und die vorläufigen Elemente: Mittelgröße im aufsteigenden Ast = $2423762.440 + 0.569 \cdot E$. Der Stern ist im Mittel 14^m .

LITERATUR: **Hertzsprung**, Anzeige der Entdeckung durch Innes. 17 Beob. Elemente [BAN 63].