

91. **W Octantis** ($10^h 4^m 25^s - 88^\circ 0'.9$).

Dieser von Leavitt zwischen $11^m.5$ und $13^m.0$ veränderlich gefundene Stern hat wahrscheinlich ein sehr kurzes größtes Licht, da er auf den meisten Platten schwach ist.

LITERATUR; Leavitt [Harv. Circ. 191; A.N. 207, 213].

92. **AF Carinae** ($10^h 10^m 27^s - 58^\circ 31'$).

Neben Z Carinae wurde der Stern von A. W. Roberts als veränderlich von $9^m.70$ bis $< 11^m.30$ in 40 Schätzungen erkannt und auch von Pickering nach Harvard-Platten bestätigt, dann unabhängig von W. M. Worsell aufgefunden.

LITERATUR: Roberts, Pickering [A.J. 669]; Worsell [Union Obs. Circ. 26, 46, 16; A.N. 211, 445].

93. **AM Carinae** ($10^h 11^m 8^s - 60^\circ 13'.5$).

In ähnlicher Weise mit einer großen Zahl anderer Sterne mit dem Blinkmikroskop von W. M. Worsell in der Umgebung von η Carinae gefunden auf Johannesburg, Cap- und Sydney-Platten. Elemente: Max. = $2421021 + 314^d$ E.

LITERATUR: Worsell [Union Obs. Circ. 46, 16; A.N. 211, 445].

94. **AN Carinae** ($10^h 12^m 28^s - 58^\circ 22'.5$).

Wie Nr. 93. Elemente: Max. = $2418800 + 330^d$ E.

95. **TU Velorum** ($10^h 14^m 27^s.2 - 44^\circ 44'.6$).

Wie Nr. 68 von H. Jenkins verdächtigt, zumal der Stern einmal unsichtbar ($< 10^m.5$) war. In A.G.C. (Gou 14069) ist $7\frac{1}{2}^m$ angegeben.

LITERATUR: Jenkins [A.J. 669].

96. **AO Carinae** ($10^h 14^m 28^s - 59^\circ 14'.8$). Wie Nr. 93.

97. **AP Carinae** ($10^h 15^m 50^s - 60^\circ 52'.5$). Wie Nr. 93 mit den Elementen: Max. = $2420252 + 369^d$ E.

98. **AQ Carinae** ($10^h 17^m 58^s - 60^\circ 34'.1$) = CPD $-60^\circ 18'56$.

Von Cannon auf Harvard Map Nr. 49 gefunden und als sicher veränderlich zwischen $9^m.1$ und $9^m.7$ aus 50 Platten nachgewiesen. Bestätigt von W. M. Worsell, doch ist die Entdeckung irrtümlich Leavitt zugeschrieben.

LITERATUR: Cannon [Harv. Circ. 151; A.N. 182, 317]; Worsell [Union Obs. Circ. 46, 16].

99. **RV Leonis** ($10^h 18^m 36^s + 10^d 15'.3$). — Kärtchen der Umgebung (A.N. 198, 163).

Metcalf fand den Stern auf 2 um 20 Stunden getrennten Platten zu 12^m und 13^m . Die Wolf-Palisa-Karte 49 von 1901 Febr. 17 enthält ihn zu 12^m . Hoffmeister erkannte ihn als kurzperiodischen δ Cephei-Stern mit einer Periode $< 1^d$ und den Elementen: Max. = $2420987.391 + 0^d.5150975$ E; $M - m = 0^d.065$. Die Lichtkurve hat Ähnlichkeit mit denen der Antalgolsterne.

LITERATUR: Metcalf [A.N. 198, 163]; Hoffmeister [A.N. 208, 63, 262 und briefliche Mitteilung].

100. **AR Carinae** ($10^h 19^m 18^s - 63^\circ 28'.5$). — Wie Nr. 96. Kleine Änderung sicher.

101 bis 106 wie Nr. 93 von W. M. Worsell gefunden. 101 **AS Carinae** kurze Periode; 103 **AU Carinae** keine Nova; 105 **AW Carinae** 2 Minima 2414426.6 und 2420605.4 .

107. **X Octantis** ($10^h 29^m 33^s - 83^\circ 50'.2$) = CPD $-83^\circ 355$ ($8^m.8$) = Gou 14457 ($8\frac{1}{2}^m$).

Auf Harvard-Platten wurde der Stern von Leavitt von $8^m.6$ bis $11^m.0$ veränderlich gefunden mit vielleicht langer Periode.

LITERATUR: Leavitt [Harv. Circ. 191; A.N. 207, 213].

108. **TV Velorum** ($10^h 30^m 5 - 53^\circ 44'$).

Von Mackie mit Spektrum N auf Harvard-Platten gefunden und durch 10 Platten (1898 bis 1912) als 11^m bis $< 15^m$ veränderlich bestätigt mit einer Periode von 1 Jahr. Im größten Licht 1898 Juni 11, 1904 April 2, 1908 März 28, 1909 April 24.

LITERATUR: Mackie [Harv. Circ. 196; A.N. 207, 215].

109 bis 111 wie Nr. 93 von W. M. Worsell als veränderlich erkannt. 110 **AZ Carinae** auch auf Harv. Obs. 1906 gefunden.