

2, 158 u. 161; 3, 85—87]. — **Sawyer**, Anzeige der Veränderlichkeit. Mitteilung einiger Größenschätzungen in den Jahren 1890—1892 [A.J. 290]. — **Fleming**, Schätzungen auf 7 photographischen Aufnahmen 90 Juni 26—Nov. 18 [A.N. 3011 und Sid. Mess. 10, 8]. — **Reed**, 13 einzelne Beobachtungen 91 Mai 28—92 Nov. 3 ohne ausgesprochenes Maximum und Minimum [A.J. 296]. — **Yendell**, 92 Sept. 21—Nov. 19 Zunahme von 8<sup>m</sup>0 bis 7<sup>m</sup>3 [A.J. 290]; 93 Mai 8—Nov. 7 unregelmäßige Änderungen zwischen den Grenzen 7<sup>m</sup>7 und 8<sup>m</sup>2 [A.J. 311]. — **Hartwig**, 41 Beobachtungen 93 März 22—07 Nov. 2. Daraus 5 Max. 93 Juni 14 (6<sup>m</sup>6), 94 Jan. 10 (6<sup>m</sup>7), 94 Mitte Okt., 95 Mitte Nov., 97 Mitte Juni (6<sup>m</sup>6) und 3 Min. 93 März 3, 93 Sept. 27 (7<sup>m</sup>5), 94 Juni 5 (7<sup>m</sup>5) [Manuskript Sternwarte Bamberg]. — **Pereira**, 52 Beobachtungen 93 Juni 27—Dez. 13. Daraus Max. 93 Anfang Aug. (6<sup>m</sup>5) und Min. 93 Anfang Okt. (8<sup>m</sup>0) [M.B.A.A. 3, 41]; 74 Beobachtungen 94 April 26—95 Dez. 2. Daraus 2 Min. 94 Ende Mai (8<sup>m</sup>1), 95 Ende Juli (8<sup>m</sup>1) und Max. 95 Okt.—Nov. (7<sup>m</sup>0) [M.B.A.A. 5, 25]. — **Gruss und Laska**, Min. 93 Nov. 3: (7<sup>m</sup>5) aus 19 Beobachtungen 93 Aug. 25—Dez. 10 [A.J. 318]; Bemerkungen über Beobachtungen 94 Juni 1—Dez. 13 [A.J. 348]; diese Ergebnisse wiederholt und Größenangaben nebst Lichtkurve für die Beobachtungen des Jahres 1893 [Gr. u. L. I, 4; II, 5; III, 10]. — **Brown**, 3 Beobachtungen 95 Aug. 14—Sept. 22 zeigen Aufstieg von 7<sup>m</sup>8 bis 6<sup>m</sup>5 [M.B.A.A. 5, 29]. — **Holetschek**, Helligkeitsvergleichen und Größenangaben für 10 Tage 96 Nov. 13 bis Dez. 9 [Wien Ann. 20, 143]. — **Luizet**, 6 Max. 98 Aug. 1: (7<sup>m</sup>1), 99 Aug. 25 (6<sup>m</sup>7), 00 Juli 9 (6<sup>m</sup>7), 01 Juli 9: (6<sup>m</sup>7), 02 Aug. 31 (6<sup>m</sup>7), 03 Okt. 16: (7<sup>m</sup>1) und Min. 99 Juli 15 (7<sup>m</sup>5) aus 220 Beobachtungen [A.N. 3958]. — **Wendell**, 41 photometrische Messungen an 20 Tagen 03 Juli 1—05 Juni 15 [Harv. Ann. 69, 120]. — **Lau**, 4 Größenschätzungen 04 Juli 10—Juli 18. Farbe. Ortsbestimmung [Bull. Astr. 22, 40]. — **Graff**, Einzelne Helligkeitsschätzung 13 Aug. 26. Farbe 8 [A.N. 4719]. — **Vogel**, Beschreibung des Spektrums [A.N. 2000]. — **Dunér**, Beschreibung des Spektrums [Sv. Vetensk. Akad. Handl. 21, Nr. 2, S. 67]. — **Krüger**, Über Farbe und Spektrum [Kiel Publ. 8, 103].

Eb.

**1257. BE Sagittarii** (18<sup>h</sup> 59<sup>m</sup> 5<sup>s</sup> — 15° 9′ 0″). Nicht in der BD enthalten.  
Ort nach Harvard-Platten.

Entdeckt von **Leavitt** auf den Platten für die Nova Sagittarii 1899, welche für diesen Stern Helligkeiten von 13<sup>m</sup>0 bis 14<sup>m</sup>3 ergaben. Die Natur des Lichtwechsels ist noch unbekannt.

LITERATUR: **Pickering**, Anzeige der Entdeckung durch **Leavitt** und Angabe der photographischen Helligkeitsgrenzen [Harv. Circ. 141 und A.N. 4280].

L.

**1258. BF Sagittarii** (18<sup>h</sup> 59<sup>m</sup> 21<sup>s</sup> — 12° 8′ 1″). Nicht in der BD enthalten.  
Ort nach Harvard-Platten.

Entdeckt von **Leavitt** auf den Platten für die Nova Sagittarii 1899, auf denen der Stern als veränderlich zwischen 14<sup>m</sup>8 und <15<sup>m</sup>8 erkannt wurde. Die Art des Lichtwechsels ist noch nicht bekannt.

LITERATUR: **Pickering**, Anzeige der Entdeckung durch **Leavitt** und Angabe der photographischen Helligkeitsgrenzen [Harv. Circ. 141 und A.N. 4280].

L.

**1259. SZ Aquilae** (18<sup>h</sup> 59<sup>m</sup> 35<sup>s</sup> + 1° 9′ 4″) = BD + 1° 3877 (8<sup>m</sup>7) = W 18<sup>h</sup> 1463 (8<sup>m</sup>5) = Kli 4811 = AG Alb 6507 (8<sup>m</sup>5) = AG Nic 4767 (8<sup>m</sup>7) = Mü<sub>I</sub> 18624 (9<sup>m</sup>).

Helligkeiten der Vergleichsterne und Lichtkurve von **Ichinohe** (A.N. 4407), **Van Biesbroeck** (Ann. Obs. Belg. (2) 13, 90) und von **L. Campbell** (Harv. Ann. 63, 177).

Dieser Stern wurde von **Cannon** auf photographischen Aufnahmen der Harvard-Sternwarte entdeckt. Die Schätzungen auf 512 Platten von 88 Mai 22 bis 06 Nov. 9 ließen sich durch die Elemente darstellen: Max. = 2412685.63 + 17<sup>d</sup>132 E. Diesen Elementen entsprechen auch die Beobachtungen zum AG-Zonenkatalog Albany 80 Aug. 7 und Aug. 12. Zur Zeit des Maximums sind die Änderungen nach **Pickering** langsam, und der Stern bleibt wahrscheinlich mindestens 2 Tage lang hell. Die photographischen Helligkeitsgrenzen sind 8<sup>m</sup>8 und 10<sup>m</sup>5. Nach Beobachtungen an der Harvard-Sternwarte war der Stern 07 Aug. 6 hell und Aug. 12, Aug. 13 und Aug. 15 nahe dem Minimum. Nach **Ichinohe** gehört der Stern zur  $\eta$  Aquilae-Art. Er leitete aus seinen Beobachtungen der Jahre 1907—1910 folgende Elemente ab: Max. = 1907 Juni 13 19<sup>h</sup> 28<sup>m</sup> + 17<sup>d</sup> 3<sup>h</sup> 16<sup>m</sup> 8<sup>s</sup> E = 2417740.811 + 17<sup>d</sup>1362 E; M—m = 6<sup>d</sup>12. Die Grenzen des Lichtwechsels sind bei ihm 8<sup>m</sup>2 und 9<sup>m</sup>2. Die Maxima sind kurz. Die zuerst rasche Lichtabnahme verzögert sich, und es wird sogar eine Zunahme bis zu einem Nebenmaximum daraus, das etwa 4<sup>d</sup>1 nach dem Hauptmaximum liegt. Im Minimum ist die Lichtänderung langsam, so daß die Zeit des kleinsten Lichts nicht sicher bestimmbar ist. Nach Beobachtungen von **Van Biesbroeck** und **Casteels** im Jahre 1911 wird das Nebenmaximum oder wenigstens die Verzögerung in der Abnahme bestätigt, woraus sich wohl auch die Äußerung **Pickerings** erklären läßt, daß die Änderungen zur Zeit des Maximums langsam vor sich gingen, was ja der Wirklichkeit nicht entspricht. Ferner ergab sich, daß die von **Ichinohe** gefundene Periode noch um etwa 0<sup>d</sup>001 zu groß ist, weshalb **Van Biesbroeck** folgende verbesserten Elemente mitteilt: Max. = 2419282.8 + 17<sup>d</sup>135 E; M<sub>1</sub>—m = 7<sup>d</sup>2, M<sub>2</sub>—M<sub>1</sub> = 4<sup>d</sup>7; Hauptmaximum = 8<sup>m</sup>2, Nebenmaximum = 8<sup>m</sup>4; Hauptminimum = 9<sup>m</sup>3, Nebenminimum = 8<sup>m</sup>5. Über die Farbe des Sterns ist noch nichts bekannt. Das Spektrum wird mit Gp bezeichnet.