

Die Veränderlichkeit wurde von Schmidt, dem die stark gelbe oder gelbrötliche Farbe aufgefallen war, 66 Sept. 23 entdeckt. Seine ersten Beobachtungen lieferten als Periode 6.8138 Tage, für M—m 2.5017 Tage. Der Entdecker hat den Stern bis 1883 verfolgt; später ist er von Yendell und anderen weiter beobachtet worden. Es zeigte sich bald, daß die zuerst angenommene Periode beträchtlich zu lang ist; Schmidt vermutete, daß sie sich ändere. Die Angaben verschiedener Berechner sind:

Schmidt (A.N. 2071)	Periode = 6 ^d .74515;	M—m = 2 ^d .62;	Max. = 7 ^m .8,	Min. = 0 ^m
Schönfeld (2. Katalog)	» = 6.74518	» = 2.97	» = 7.0	» = 8.3
Chandler (3. u. 4. Katalog)	» = 6.7446	» = 2.97	» = 7.0	» = 8.3
Innes (Cape Ann. 9)	» = 6.74467	» = 3.3	» = 7.0—7.5	» = 7.6—8.0
Pickering (Harv. Ann. 46, 160)	» = 6.745	» = 2.49	» = 6.51	» = 7.30.

Chandlers Elemente beruhen auf den Beobachtungen von 1866 bis 1899 und sind zurzeit wohl als die zuverlässigsten anzusehen. Die Periode ist vielleicht 1—2 Einheiten der letzten Stelle länger. Lichtkurven sind von Schmidt, Pickering und Yendell gegeben. Schmidt bemerkt, daß nach dem Maximum eine Einbuchtung der Lichtkurve aufträte, die nach 12^h ein Nebenminimum, nach 16^h ein Nebenmaximum erzeuge; dies ist aber nicht sicher festgestellt. Auch sonst macht Schmidt auf starke Unregelmäßigkeiten aufmerksam. Auffallend sind die großen Unterschiede in den Angaben für die Helligkeit des Maximums und Minimums. Yendell hat den Stern nie heller als 7^m.7 gesehen. Die Farbe ist von Schönfeld mit gelbrot bezeichnet. Die Beobachter in Dunsink haben sie rötlich und orange genannt, woraus Graff 6.8 (Osth.) ableitet. Chandler gibt dafür 3.7 (6.3 Osth.) und Schmidt 4.5 (4.7 Osth.) an. Spektrum F 5. Endlich sei noch zur Vermeidung von Irrtümern bemerkt, daß Schmidt den Stern zuerst mit *g* Sagittarii, später aber oft mit V Sagittarii bezeichnete (vergl. A. N. 1805, 1880, 2122 u. 2239).

LITERATUR: Schmidt, 2212 Beobachtungen in den Jahren 1866—1879 [Abschrift auf dem Potsdamer Observatorium]; 40 Max. und 38 Min. 66 Sept. 23—67 Nov. 16 [A.N. 1689. — Dort sind die früheren Veröffentlichungen A.N. 1616, 1621, 1651 im wesentlichen wiederholt]; 27 Max. und 28 Min. 68 Mai 14—Nov. 11 [A.N. 1745]; 17 Max. und 17 Min. 69 Mai 9—Aug. 28 [A.N. 1805]; 29 Max. und 28 Min. 70 Mai 14—Nov. 19 [A.N. 1832]; 27 Max. und 26 Min. 71 Mai 13—Nov. 15 [A.N. 1880]; 30 Max. und 30 Min. 72 Mai 2—Nov. 16 [A.N. 1932]; 31 Max. und 31 Min. 73 April 25—Nov. 23 [A.N. 1975]; 12 Max. und 10 Min. 74 April 22—Juli 24 [A.N. 2031]; ausführliche Untersuchung auf Grund seiner sämtlichen Beobachtungen in den Jahren 1866 bis 1875. Elemente und Lichtkurve [A.N. 2071]; 22 Max. und 22 Min. 75 Juni 5—Okt. 29 [A.N. 2074]; 30 Max. und 28 Min. 76 April 23—Nov. 7 [A.N. 2122]; 26 Max. und 25 Min. 77 Mai 11—Nov. 12 [A.N. 2185]; 30 Max. und 29 Min. 78 Mai 1 bis Dez. 2 [A.N. 2239]; 27 Max. und 26 Min. 79 Mai 27—Nov. 17 [A.N. 2297]; 31 Max. und 29 Min. 80 Mai 7—Nov. 29 [A.N. 2367]; 28 Max. und 27 Min. 81 Mai 3—Nov. 27 [A.N. 2421]; 29 Max. und 27 Min. 82 Mai 9—Nov. 27 [A.N. 2491]; 26 Max. und 25 Min. 83 Mai 29—Nov. 18 [A.N. 2578]; Farbe 4.5 [A.N. 1897]. — Winnecke, 11 Beobachtungen 67 Mai 29—68 Juni 16 und 71 Febr. 25 (7^m.6). In den beiden Jahren 1867 und 1868 in der Helligkeit 7^m.1—7^m.3 [Manuskript Sternwarte Bamberg]. — Schönfeld, 210 Beobachtungen 70 Juni 21—74 Okt. 27 [Heidlb. Veröff. 1, 193]. — Yendell, 5 Max. 88 Aug. 24 bis Sept. 27 [A.J. 183]; 14 Max. und 8 Min. 89 Juni 18—Okt. 17 [A.J. 209]; 13 Max. und 5 Min. 90 Juni 16—Sept. 26 [A.J. 235]; 8 Max. und 8 Min. 91 Juni 25—Sept. 22 [A.J. 249]; 10 Max. und 7 Min. 92 Juni 14—Sept. 30 [A.J. 299]; 10 Max. und 10 Min. 93 Mai 3—Okt. 12 [A.J. 314]; 4 Max. und 5 Min. 94 Mai 9—Aug. 23 [A.J. 341]; 7 Max. und 6 Min. 96 Juni 29 bis Sept. 6 [A.J. 393]; 8 Max. und 6 Min. 97 Juni 20—99 Sept. 6 [A.J. 483]; 6 Max. und 6 Min. 02 Mai 12—Aug. 22 [A.J. 563]. — Hartwig, 15 Beobachtungen 94 Okt. 27—07 Juli 24 mit Helligkeiten von 6^m.7 bis 9^m.1 [Manuskript Sternwarte Bamberg]. — Sperra, 5 Max. und 4 Min. 95 Mai 29—Aug. 22 [A.J. 367 und Pop. Astr. 3, 406]; 7 Max. und 8 Min. 96 Juni 27—Okt. 27 [A.J. 399]; 4 Max. und 6 Min. 97 Aug. 18—Okt. 25 [A.J. 437]. — W. J. Gill, 8 Max. und 9 Min. 96 Juli 13—Okt. 7 [A.J. 396]. — Pickering, 34 photometrische Messungen an 24 Tagen 98 Juni 21—Sept. 13. Ableitung von Elementen und Lichtkurve in Größen [Harv. Ann. 46, 129]. — Innes, 13 vereinzelte Größenschätzungen 99 Sept. 20—00 Juli 6. Max. 99 Okt. 7.3 [Cape Ann. 9, 132 B]. — Zappa, 1 Größenschätzung 07 Juli 24 (7^m.1). Farbe »rosso chiaro« [Mem. Coll. Rom. (3) 5, 115]. — Olcott, Vereinzelte Größenangaben der Am. Ass. Var. 1913 und 1914 [Pop. Astr., Bd. 21 u. 22]. Boe.

1173. **RX Herculis** (18^h 26^m 1^s + 12° 32′ 5″) = BD +12° 3557 (7^m.0) = W 18^h 569 (7^m) = AG Lpz I 6648 (69 Aug. 3 = 7^m.5, 70 Juli 10 = 7^m.5, 90 Juli 15 = 6^m.7, 90 Juli 26 = 6^m.5) = Mü₂ 7498 (7^m.5) = Gl₃ 1620.

Karte der Umgebung von Hagen (Serie IV) und in Pop. Astr. 6, 581. — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hagen (Serie IV), Sawyer (A.J. 448), Luizet (A.N. 3596 und C.R. 129, 269), Yendell (A.J. 524) und L. Campbell (Harv. Ann. 63, 175). — Lichtkurve von Luizet (A.N. 4026 und Bull. Astr. 22, 232) und Shapley (Ap.J. 40, 399).

[* 8^m voran 69^s, 9′ 5″ südl.]

In der Potsdamer Photometrischen Durchmusterung war der Stern 88 Sept. 24 als 7^m.74, 90 Okt. 29 als 7^m.57 beobachtet worden. Sawyer fand ihn 95 Sept. 25 als 7^m.26, 96 Okt. 26 als 7^m.28. Der Unterschied gegen Potsdam veranlaßte ihn, bei Gelegenheit den Stern 1898 wieder zu beobachten. Dies führte zur Feststellung der Veränderlichkeit und der Algoleigenschaft. Die ersten Elemente Sawyers sind: Min. = 2414566.5423 + 0^d.8896 E; Max. = 7^m.0, Min. = 7^m.5; Abnahme und Zunahme je 2½ Stunden. Hartwig kam bald zu dem