

Als veränderlich 1850 von J. Schmidt in Athen entdeckt. Der Stern fand zahlreiche Beobachter, wie Argelander, Heis, Ondemans, Auwers u. a. Die Ergebnisse waren nicht einheitlich, denn einige hielten den Stern für einen Veränderlichen, andere bezeichneten seine Helligkeit als konstant. So wurde der Stern wieder aus der Liste der Veränderlichen gestrichen. Daher ist er nicht in der 1. Ausgabe der GuL enthalten. Erst Stebbins und Huffer haben dann mittels lichtelektrischer Messungen die Veränderlichkeit unzweifelhaft nachgewiesen. Die Amplitude betrug bei ihren Messungen $0^m 31$. Das Spektrum ist M2II-III; der Lichtwechsel verläuft unperiodisch.

Nach Jenkins beträgt die Eigenbewegung: $\mu_\alpha = + 0''.188$, $\mu_\delta = + 0''.139$; die absolute Parallaxe ist $+ 0''.015 \pm 0''.005$.

LITERATUR: Schmidt, Entdeckungsanzeige. Max. Min. [AN 45.89 (1857)]. — Max. Min. Periode [AN 55.57 (1861); 57.212 (1862); 61.132 (1863); 62.40 (1864); 64.281 (1865); 66.156 (1866); 68.297 (1867); 71.103 (1868); 73.269 (1869); 76.72 (1870); 79.114 (1872); 81.184 (1873); 83.107 (1874); 85.231 (1875); 87.152 (1876); 89.161 (1877); 99.230 (1881); 108.136 (1884)]. — Farbe [AN 80.12; 91 (1872)]. — Auwers, Bb. Periode [AN 50.103 (1859)]. — Argelander, Bb. [Bonn 7.394; 503; Nachgelassene Beob S. 13]. — Christie, Farbe [MN 34.119 (1874)]. — Schwab, Bb. [AN 92.111 (1878)]. — Sawyer, Bb.* [AN 102.212 (1882)]. — Pickering, Bb. [HA 14.264 (1884); 24.260 (1890); 44.100 (1899); 45.296 (1901)]. — Plassmann, Bb. [Plass I. 32 (1888); II. 15 (1890); III. 14 (1891); IV. 23 (1895)]. — Bb.* [AN 196.197 (1913); Bonn Mitt 1 (1951)]. — Maunder, Sp. [MN 49.305 (1889)]. — Markwick, Bb. [JBAA 1.242 (1891); 11.313 (1901); 13.125 (1902); 14.357 (1904); 16.59 (1906); 17.120; 387 (1906); 18.283 (1908); 19.336 (1908); 20.417 (1909); MBAA 1.72 (1891); 11.151 (1903); EM 64.590 (1897)]. — McClean, Sp. [MN 57.6 (1896)]. — Besley, Bb. [EM 65.12 (1897); 68.187 (1899); 71.12 (1900); JBAA 9.21 (1898)]. — Stratonow, Bb. [Tashk Publ 5.37; App 53 (1901)]. — Stempell, Bb. [Photom veränd Sterne IV]. — Kopff, Bb. [Heid Publ 1.188 (1902)]. — Scheller, Bb. [Astroph Beob Prag 1905-09 S. 45)]. — Götz, Bb. [Heid Publ 2.76 (1906)]. — Lohnert, Bb. [Heid Publ 3.122 (1909)]. — Glasenapp, Bb. Art [Pulk Mitt 3.241 (1910)]. — Münder, Bb. [Heid Veröff 6.65 (1911)]. — Graff, Farbe [AN 197.15 (1914)]. — N. N., Bb. [Mirov Isv 2 (1922)]. — Osthoff, konstant [AN 219.136 (1923)]. — Soloviev, Bem. [Mirov Bull 6 (1924)]. — Bb. Art. Bem. [VS 4.357 (1934)]. — Bb. [VS 6.280 (1948)]. — Mrazek, Bb. [AN 227.285 (1926); VJS 62.134 (1927); 63.217 (1928); 65.191 (1930); AN 243.146 (1931)]. — Pease, Durchmesser [PA 35.98 (1927)]. — Stebbins und Huffer, l.e. Bb.* Sp. [Proc NA 14.491 (1928)]. — Amplitude. abs. Helligkeit [Washb Publ 15.150 (1930)]. — van Maanen, Sp. Parallaxe [AJ 38.146 (1928)]. — AFOEV, Bb. [Lyon Bull 10.112A; 150A; 171A (1928); 11.32A (1929)]. — Blochin u. a., Bb. [VS 1.12.3 (1929)]. — Florja u. a., Bb. [VS 3.10 (1930)]. — Tschernov, Bb. konstant [VS 3.57 (1931)]. — Bb. Art [Gaz astr 19.86 (1932)]. — Bb. [Tadjik Ann 1.25; 50 (1938)]. — Pike, Sp. [AJ 41.75 (1931)]. — Kopal, Bem. [BZ 13.39 (1931)]. — Adams und Joy, Sp. [ASP 43.409 (1931)]. — AAVSO, Bb. [PA 39.93; 158; 226; 471; 592 (1931); 40.230; 504; 552 (1932); HQR 1 (1950); 3 (1951); 17 (1953)]. — Groosmuller, Bb. konstant [bfl Mitt]. — van Schewick, Bb.* [AN 245.390 (1932)]. — Shajn und Albitzky, RG. [MN 92.779 (1932)]. — Doig, Temperatur. Periode. Masse. bol. und vis. abs. Helligkeit [JBAA 43.304 (1932/33)]. — Kanamori, Bb.* Bem. [Kyoto Bull 247 (1933)]. — Guthnick, Bb.* [VJS 68.123 (1933)]. — Zverev, Bb. Periode [Sternbg Publ 8, 1.105; 165 (1936)]. — Menze, Bb.* [AN 261.305 (1937)]. — Dobronravín, TiO-Banden [Pulk Circ 243 (1938)]. — Parenago, Bb. [Sternbg Publ 12, 1.58; 116 (1938)]. — Arnulf u. a., Sp. [Ann Aph 1.402 (1938)]. — Spitzer, Sp. [ApJ 90.494 (1939)]. — Davis, Beschr. des Spektrums [ApJ 106.28 (1947)]. — Herbig, Sp. [ApJ 109.109 (1949)]. — Phillips, TiO-Banden bei $\lambda 7054$ [ApJ 115.183 (1952)]. — J. C. Howard, TiO-Band [ASP 64.221 (1952)]. — Olivier u. a., Bb. Bem. [Flower Publ 7, 2 (1952)]. — Elias, Bb. [Athen Bull 1952 (2) S. 31]. — Jenkins, EB. Parallaxe [General Cat trig Par 1952]. — Wilson und Aly, Sp. [ASP 68.150 (1956)]. — Sharples, Sp. [ApJ 124.342 (1956)]. — Keenan und Teske, RG. [ApJ 124.499 (1956)]. — Stebbins und Kron, Farbe [ApJ 123.452 (1956)]. — Onegina, EB. Parallaxe. Abhandlung [Kiew Isv 2, 2.23 (1958)]. — Lunel, infraroter Fl. [Haute Prov Publ 4, 29 (1959)]. — siehe auch Zinner [Erg AN 8, 1 (1931)].

γ Pegasi ($0^h 8^m 5^s + 14^\circ 37'6''$) = 88 Pegasi = BD + $14^\circ 14'$ ($2^m 5$) = HR 39 ($2^m 87$) = PD 81 ($3^m 28$) = HD 886 (B2) = GC 238.

Bild der Lichtkurve von Williams (ASP 66.25, 1954).

Nachdem bereits 1911 Burns auf die Veränderlichkeit der Radialgeschwindigkeit hingewiesen hatte, zeigt McNamara 1953, daß diese Veränderung periodisch in $3^d 38$ mit $2K = 7$ km/sec abläuft. Wegen der Kürze der Periode und des Spektraltypus zählt er den Stern zu den β Canis maioris-Sternen. Die Periode ist die kürzeste bei diesen Objekten bis jetzt gefundene. McNamara kann im Gegensatz zu anderen β Canis Maioris-Sternen keine zweite Periode finden. Mit Hilfe lichtelektrischer Messungen weist Williams 1954 auch einen geringen Lichtwechsel nach, der ebenfalls periodisch mit McNamara s Periode verläuft. Die mittlere Amplitude ist bei der effektiven Wellenlänge 5000 \AA nur $0^m 015 \pm 0^m 001$. Im Vergleich zur Radialgeschwindigkeitskurve liegt die Lichtkurve so, daß das Maximum ungefähr $0^d 034$ später als das positive Maximum der Radialgeschwindigkeit