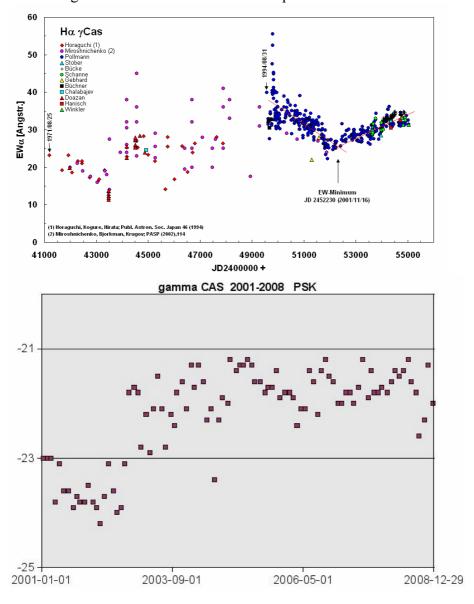


Neben der vermutlich inzwischen bekannt gewordenen Zusammenarbeit zwischen der **AAVSO** und **ASPA**-Aktive Spektroskopie in der Astronomie hinsichtlich des LBV-Sterns P Cygni (siehe BAV-Aktuelles v. 12.11.08), hat sich erfreulicherweise eine weitere ähnlich geartete Zusammenarbeit von **ASPA** und dem ungarischen Veränderlichenbeobachter Ferenc Puskas am Prototypen aller Be-Sterne γ Cassiopeia ergeben.

Ferenc Puscas überwacht γ Cas seit 2001 visuell und hat bis Ende 2008 ein beeindruckendes Monitoring des Helligkeitsverhaltens vorgestellt. Die langjährige Zusammenarbeit von **ASPA** und F. P. ermöglicht somit heute, für diese 7jährigen Zeitspanne das spektroskopische Hα-Monitoring dem visuellen Helligkeitsverhalten gegenüberzustellen. Soweit mir bekannt, ist dies die bisher längste Zeitskala dieser Art überhaupt.



Die H α -Äquivalentbreite (oberes Bild) ist seit ihrem Minimum 01/2001 demnach ganz offensichtlich positiv mit dem Helligkeitsverhalten in V (unteres Bild) korreliert. Im nächsten BAV-Rundbrief wird über diesen Beobachtungsbefund ausführlicher zu berichten sein.

Ernst Pollmann