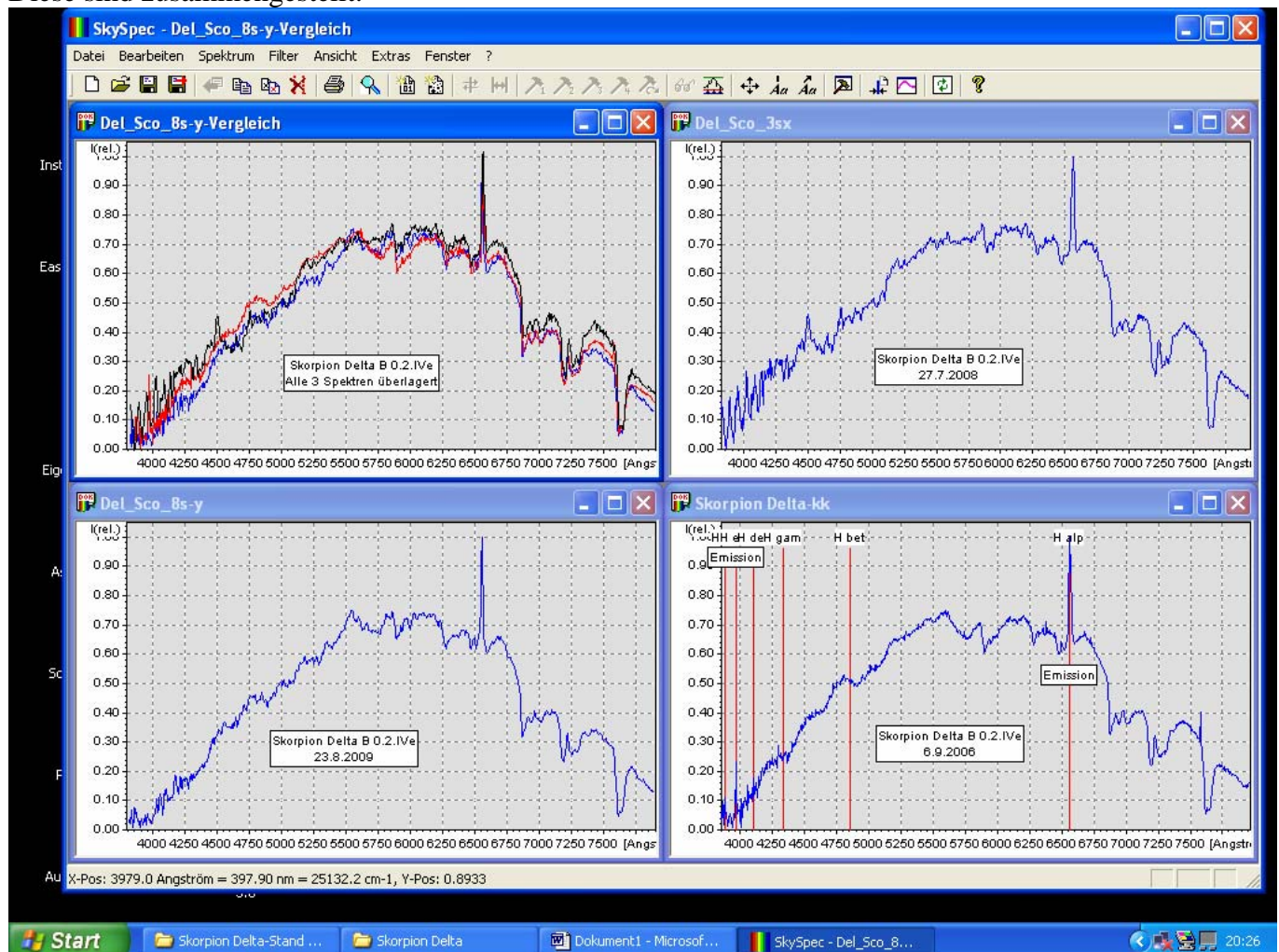


Mehrfachsystem. Von 1999 bis 2002 (und weiter) erfolgt ein Helligkeitsanstieg von 2.3^m auf rund 1.6^m und weiter. Der Versuch den Stern zu fotometrieren ist bis jetzt misslungen.

Von dem Stern wurden 3 Spektren aufgenommen: 6.9.2006, 27.7.2008 und 23.8.2009.
Diese sind zusammengestellt:



Die Spektren sind einander weitgehend ähnlich. Verschiedene Strahlungsintensitäten sind unter anderem durch das Mehrfachsystem des Sterns bedingt.

Die H Alfa Emission blieb im Wesentlichen gleich und dominiert das Spektrum. Am 6.9.2006 ist auch eine Emission bei H Epsilon sichtbar. Die ist später nicht mehr auffällig.