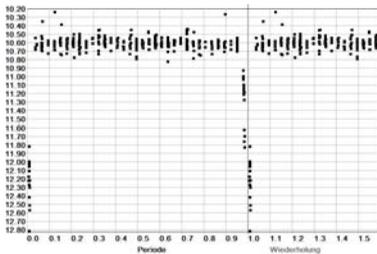


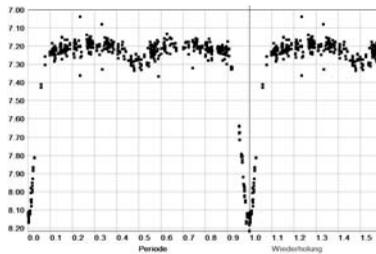
Periodenkontrolle von BAV-Programmsternen per Datamining Circular Heft 1

Lienhard Pagel

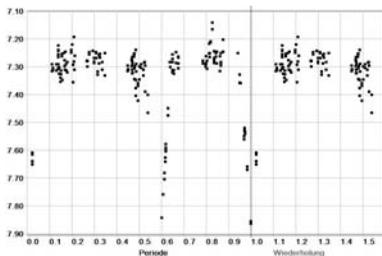
In diesem Beitrag soll gezeigt werden, dass per Datamining bereits heute, im Januar 2015, die Periodenkontrolle der meisten BAV-Programmsterne per Datamining möglich ist. Um dies zu demonstrieren, soll an Hand einer Stichprobe untersucht werden, wie hoch die Ausbeute ist. Um möglichst alle Sterntypen des Circulars zu erfassen, soll der jeweils erste Stern auf jeder Seite des BAV-Circulars 2015 Heft 1 bearbeitet werden. Im Falle einer gefalteten Lichtkurve werden die Epoche, die Periode und die Anzahl der Perioden angegeben, über die gefaltet wurde. Sterne, für die eine Faltung nicht sinnvoll erscheint, werden durch die Lichtkurve charakterisiert. Die angegebenen Daten sind nicht erschöpfend, nach dem ersten fündigen Survey wurde die Suche abgebrochen.



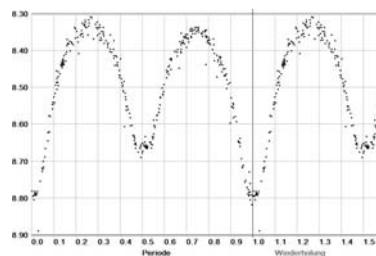
SY And
KWS
E=2455532.4497
P=34.9089 (=Circular)
21 Perioden



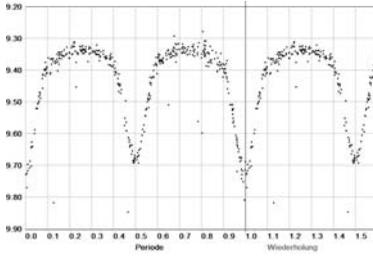
TV Cas
KWS
E=2456132.3537
P=1.812575
247 Perioden



Y Cyg
KWS
E=2455740.6376
P=2.996231
206 Perioden



AK Her
ASAS
E=2452687.0035
P=0.4215228

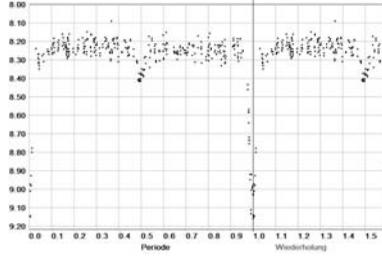


V448 Mon

ASAS

E=2451980.7806

P=1.1184745, 1425 Perioden

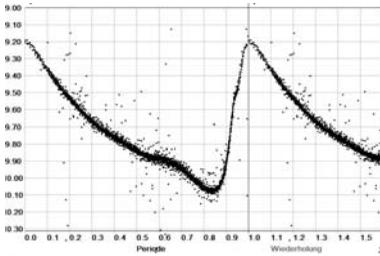


LX Per

KWS

E=2455552.6372

P=8.03818, 92 Perioden

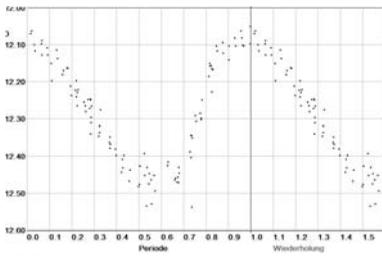


SW And

SWASP

E=2453150.7806

P=0.442262, 411 Perioden

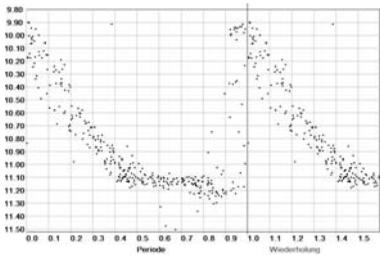


CQ Boo

NSVS

E=2451274.6941

P=0.281862

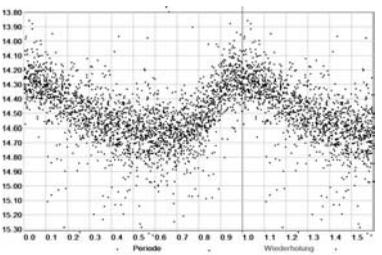


RR Leo

ASAS

E=2452623.7693

P=0.828014, 2842 Perioden



CVn GSC 3031-0307

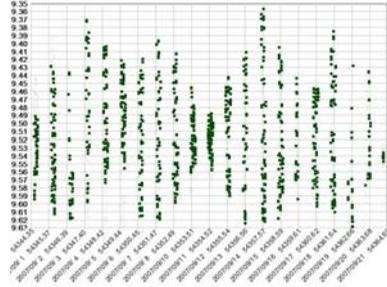
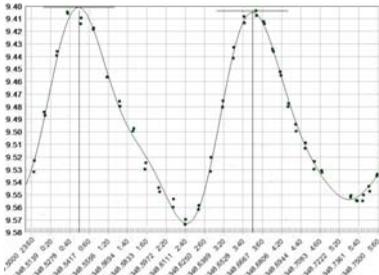
SWASP

E=2453130.2165

P=0.099892 (=Circular), 618 Perioden

CC And SWASP

2 Maxima bei 54348.65924 u. 54348.53413, Abstand zweier Maxima 0.125d.



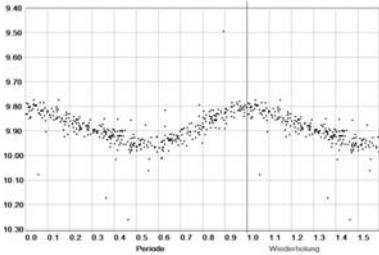
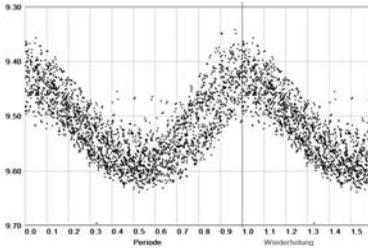
Faltung:

$E=2454317.4198$

$P=0.124910$

751 Perioden

Anmerkung: Variabilität der Periode,
Überlagerung von Perioden

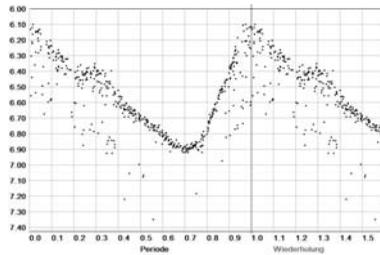


V1162 Ori

ASAS

$E=2453563.5379$

$P=0.078684$, 16122 Perioden

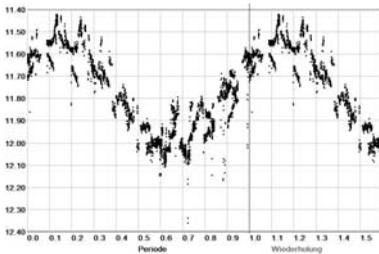


U Aql

ASAS

$E=2452363.13058$

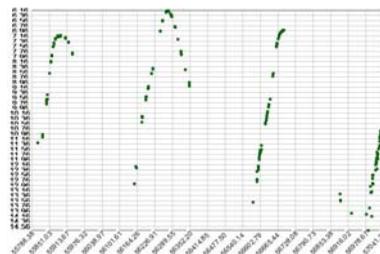
$P=7.024243$, 392 Perioden



IX Cas SWASP

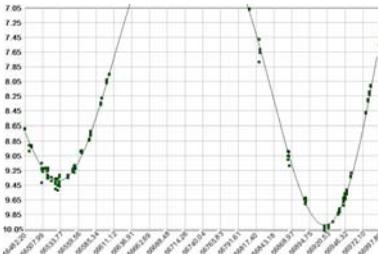
$E=2454303.2875$

$P=9.15337$, 11 Perioden

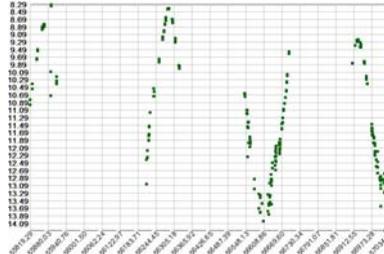


R And

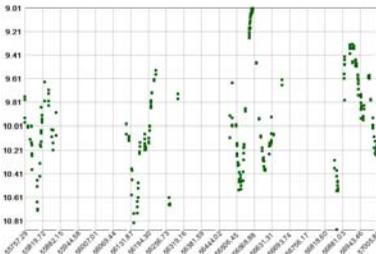
KWS



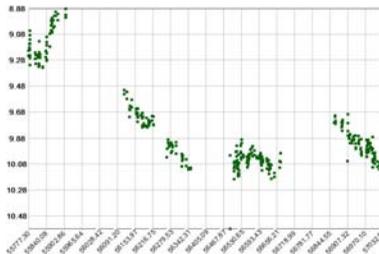
T Cep
KWS



R Per
KWS



TV And
KWS



Z And
KWS

Zusammenfassend kann festgestellt werden, dass zu jedem Programmstern der Stichprobe verwertbare Daten gefunden wurden. An Hand von CC And wurde beispielhaft gezeigt, dass die Lichtkurven interessante Variationen zeigen, die weiter untersucht werden sollten.

Folgende Surveys wurden durchsucht: ASAS, SWASP, CSS, NSVS, KWS.

Angaben zu den Quellen sind in [1] zu finden. Die Lichtkurven und Faltungen wurden mit dem Programm *StarCurve* des Autors erstellt.

Quellen:

[1] Klaus Bernhard und Stefan Hümmerich,
Data-Mining leicht gemacht: Onlinekataloge für Einsteiger
BAV-Website www.bav-astro.de

Lienhard Pagel, Mecklenburger Str. 87, 18311 Klockenhagen,
lienhard.pagel@t-online.de