

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft
Band: 41 (1983)
Heft: 196

Artikel: Primäre Auswertung der solaren Radiomessungen, gezeigt anhand des Riesenbursts vom 3.6.82
Autor: Monstein, Chr.
DOI: <https://doi.org/10.5169/seals-899234>

Nutzungsbedingungen

Die ETH-Bibliothek ist die Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften. Sie besitzt keine Urheberrechte an den Zeitschriften und ist nicht verantwortlich für deren Inhalte. Die Rechte liegen in der Regel bei den Herausgebern beziehungsweise den externen Rechteinhabern. [Siehe Rechtliche Hinweise.](#)

Conditions d'utilisation

L'ETH Library est le fournisseur des revues numérisées. Elle ne détient aucun droit d'auteur sur les revues et n'est pas responsable de leur contenu. En règle générale, les droits sont détenus par les éditeurs ou les détenteurs de droits externes. [Voir Informations légales.](#)

Terms of use

The ETH Library is the provider of the digitised journals. It does not own any copyrights to the journals and is not responsible for their content. The rights usually lie with the publishers or the external rights holders. [See Legal notice.](#)

Download PDF: 02.02.2025

ETH-Bibliothek Zürich, E-Periodica, <https://www.e-periodica.ch>

Astronomische Vereinigung Kreuzlingen, Gruppe für Radioastronomie

Primäre Auswertung der solaren Radiomessungen, gezeigt anhand des Riesenbursts vom 3.6.82

CHR. MONSTEIN

Die im ORION 179¹⁾ und ORION 182²⁾ beschriebenen Anlagen und Apparaturen in der Sternwarte Kreuzlingen wurden in der Zwischenzeit weiter verbessert und örtlich konzentriert in einem 19 Zoll-Stahlschrank montiert, so dass die Geräte in einer stabilen thermischen Umgebung und hochfrequent störstrahlungssicher untergebracht werden können.

Die Steuerung der Empfangsanlage (Transit - Meridian - Interferometer/Radiometer bei 230 Megahertz) und insbesondere der Messungen übernimmt ein Mikrocomputer mittels eines Mikroprozessors des Typs INTEL-8085³⁾.

Dieser Mikrocomputer kann über einen Fernschreiber des Typs TELETYPE programmiert und gestartet werden. Täglich wird nun ab 0700 Uhr MEZ eine neue Messreihe ausgelöst, indem alle zwei Minuten ein neuer Messwert mit einer Auflösung von 8 Bit (binary digit = Einheit zur Beschreibung des Informationsgehaltes einer Nachricht) in einem RAM (random access memory = Speicher mit wahlfreier Zugriff) abgelegt wird. Nach 255 Messungen, d.h. um 1530 Uhr MEZ werden alle gespeicherten Messwerte mit 110 Baud (nachrichtentechnische Geschwindigkeitseinheit in Zeichenschritten pro Sekunde) sequentiell auf einer Magnetbandkassette im ASCII-Format (American Standard Code for Information Interchange = Bezeichnung eines speziellen Nachrichtenschlüssels) abgespeichert. Diese Kassette wird jeden Monat durch eine leere Kassette ersetzt. Die bespielte Kassette wird beim Autor in Wädenswil auf 5¼ Zoll Floppy-Disketten umkopiert, damit die Daten rascher und einfacher (wahlfrei) bearbeitet werden können.

In Kreuzlingen wird dann, nachdem die täglichen Daten auf Kassette gespeichert worden sind, der ganze Datensatz 25 mal pro Sekunde über einem Digital/Analog-Wandler auf ein Oszilloskop des Typs Nord Mende WSG 326 in der Form eines Interferogramms wie in Abbildung 1 abgebildet. Dieses Bild bleibt erhalten, bis am nachfolgenden Tag eine neue Messreihe ausgelöst wird.

Primäre Auswertungen

Die erste Auswertung, d.h. die Darstellung der Messwerte eines bestimmten Tages auf Papier erfolgt ab Floppy-Diskette mit einem CBM 3032-Minicomputer, CBM 2031 Single-Floppydrive, CBM 2022-Printer, Olivetti-Schönschreibdrucker und Heathkit-X-Y-Recorder SR 207. Zusätzlich ist ein Kassettenrecorder mit spezieller Software installiert um die Daten-Kassetten aus Kreuzlingen lesen und damit auf Diskette kopieren zu können. Für sämtliche Auswertungen wurden spezielle BASIC-Programme entwickelt, auf die an dieser Stelle nicht näher eingegangen werden soll.

Vorerst werden ausschliesslich Gruppenbilder mit 4 bis 10 Tagen pro Blatt gezeichnet mit der Abszisse von 07.00 Uhr MEZ bis 15.30 Uhr MEZ, der Ordinate unterteilt in 4 bis 10

Tage, wobei jeder Tag einzeln calibrierbar ist in Kelvin äquivalenter Antennenrauschtemperatur (Abb. 2).

Sobald eine dieser Kurven besondere Merkmale wie beispielsweise ein oder mehrere starke Ausbrüche (Bursts)

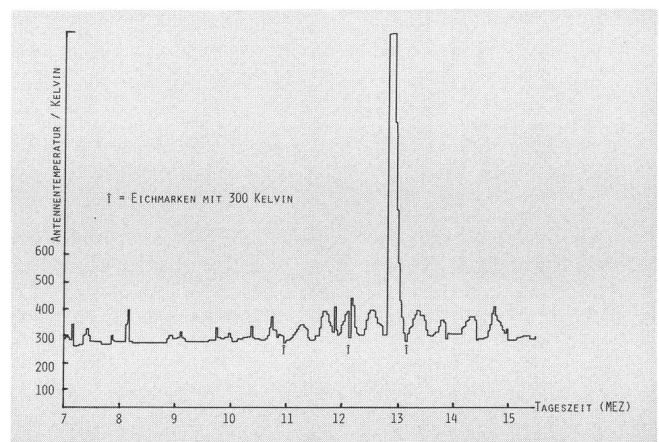


Abb. 1: Transit-Meridian-Interferometer/Radiometer bei 230 Megahertz in der Sternwarte Kreuzlingen (AVK). Parameter: Bandbreite = 5,5 Megahertz; Integrationszeit = 0,5 Sekunden; Messintervall = 120 Sekunden. Die Basislinie beträgt 11 Wellenlängen in Ost-West-Richtung. Aufnahme: Autor vom 3.6.82.

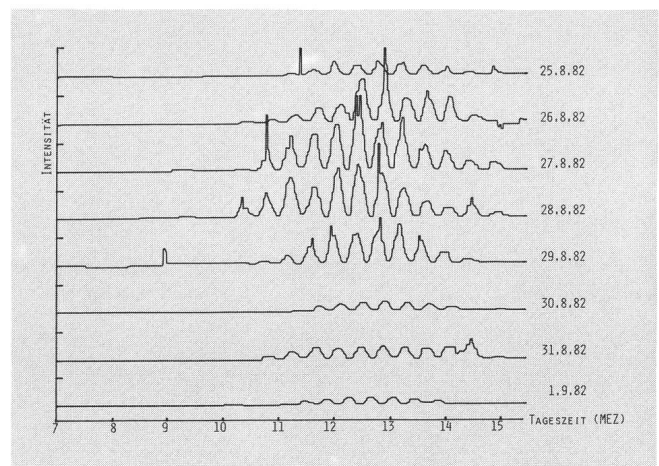


Abb. 2: Interferometer Sternwarte Kreuzlingen (AVK). Darstellung mehrerer Tage (8) in einem Diagramm um die Entwicklung der aktiven Sonne zu visualisieren. Horizontal die Messzeit von 0700 Uhr MEZ bis 1530 Uhr MEZ, vertikal das Datum und jeweils pro Tag die Radiointensität. Aufnahme: Autor vom 25.8.82 bis 1.9.82.

Abb. 3: Numerische Auswertung der Messung vom 3.6.82 in der Sternwarte Kreuzlingen. Horizontal jeweils fünf Messungen im Abstand von zwei Minuten. Vertikaler Abstand 10 Minuten. Oben links die sogenannte Filebezeichnung (Name der Datei auf der Floppy-Diskette). Am Schluss statistische Werte der Intensität eines Tages.

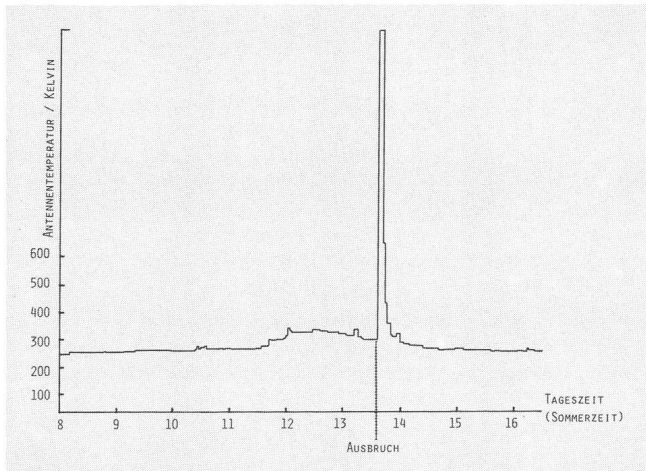


Abb. 4: Aufnahme mit Einzelantenne an der Station des Verfassers bei der Empfangsfrequenz 230 Megahertz. Die Bandbreite beträgt 220 Kilohertz bei einer Dämpfung von 3dB und die Integrationszeit beträgt 0,5 Sekunden. Alle 120 Sekunden wird ein Messwert abgespeichert. Antenne mit vertikaler Polarisation und 12 dB Gewinn im Meridian der Station. Aufnahme: Autor vom 3.6.82.

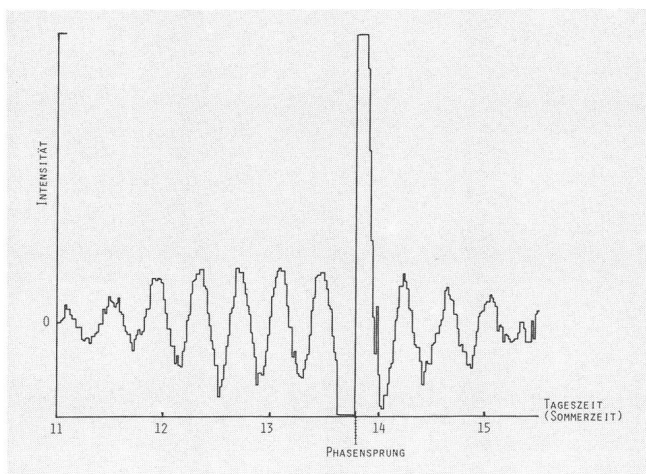
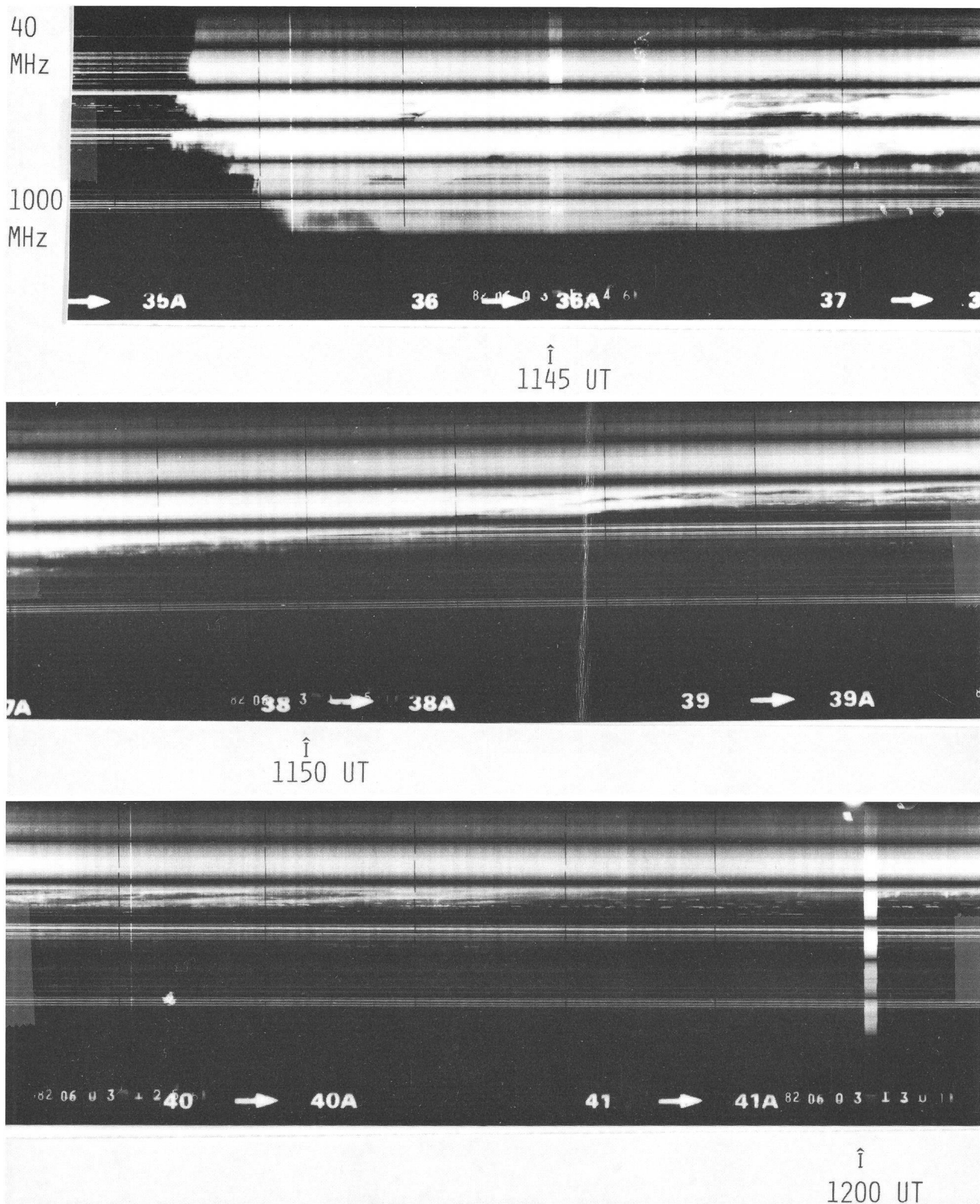


Abb. 5: Phasengeschaltetes Transit-Meridian-Interferometer/Radiometer mit einer Ost-West-Basis von 11 Wellenlängen. Die Empfangsfrequenz beträgt 144 Megahertz und die Bandbreite etwa 20 Kilohertz. Da der Burstausschlag synchron bzw. phasengleich zu den Interferenzen der ruhigen Sonne verläuft, können wir annehmen, dass die Radioquelle entweder auf der Sonne selbst oder um ein geradzahliges Vielfaches der Auflösung östlich oder westlich des Sonnenmeridians liegt. Aufnahme: Dr. P. Aubry, Ottoberg vom 3.6.82; gezeichnet von Autor.

zeigt, so wird der entsprechende Tag separat auf einem Blatt Papier gezeichnet (Abb. 1). Auch hier die Abszisse von 07.00 Uhr MEZ bis 15.30 Uhr MEZ und die Ordinate in Kelvin äquivalenter Antennenrauschartemperatur. Einzelheiten in dieser Auswertung können bei Bedarf in gewissen Grenzen zusätzlich vergrößert oder verkleinert gezeichnet werden. Bei

	MINUTEN				
030682STW	00	02	04	06	08
0800	49	51	47	45	59
0810	41	43	44	45	44
0820	51	52	56	48	44
0830	47	44	46	44	44
0840	42	43	45	44	45
0850	51	45	44	45	44
0900	44	44	44	59	69
0910	44	46	43	43	46
0920	44	46	45	44	45
0930	46	46	44	46	44
0940	45	45	44	44	44
0950	49	51	49	46	48
1000	49	50	54	47	46
1010	44	45	46	46	46
1020	44	44	44	47	45
1030	44	44	48	46	46
1040	47	57	47	49	46
1050	48	50	49	53	47
1100	44	47	47	49	46
1110	48	50	49	50	49
1120	58	47	46	48	46
1130	45	47	46	49	51
1140	57	64	52	52	47
1150	52	49	48	43	48
1200	47	49	50	52	54
1210	56	58	59	59	54
1220	53	47	45	46	48
1230	51	49	57	64	68
1240	65	63	58	55	51
1250	71	52	49	53	59
1300	61	66	68	47	77
1310	69	54	50	49	50
1320	51	56	62	67	69
1330	69	65	61	57	56
1340	55	49	50	255	255
1350	255	255	192	134	97
1400	72	61	50	44	53
1410	57	58	63	66	69
1420	65	62	65	59	52
1430	49	48	49	52	54
1440	54	58	62	62	58
1450	46	53	50	50	50
1500	50	51	52	52	57
1510	58	61	62	64	62
1520	63	59	45	49	47
1530	48	50	50	55	59
1540	67	71	62	59	58
1550	55	52	50	56	45
1600	47	45	47	48	50
1610	50	50	51	50	51
1620	50	46	46	48	51
MINIMUM	:	41			
MAXIMUM	:	255			
MITTELWERT	:	55.7411765			

Abb. 6: Spektrogramme der solaren Radiostrahlung zwischen etwa 40 und 1000 Megahertz. Zeitraum der Aufnahme von 1142 UT (Universal Time) bis 1200 UT. Aufnahme 3.6.82 Dr. H. Urbarz, Institut für solare Radioastronomie der Universität Tübingen, Aussenstelle Weissenau. Die Mikrowellenausbrüche sind gegenüber den Meterwellen etwa eine halbe Minute verzögert.



Einzelereignissen bietet sich zudem eine numerische Darstellung wie in Abb. 3 dar, wo alle 255 Messwerte in Fünfergruppen dezimal dargestellt werden. Der Messwertebereich erstreckt sich dabei von 0 bis 255 entsprechend den 8 Bit Auflösung des Analog/Digital-Wandlers ⁴⁾.

Anhand einer kalibrierten Rauschtemperatur können diesen Zahlenwerten konkrete Werte der Antennenrauschtemperatur zugewiesen werden. Diese numerischen Auswertungen dienen meist dazu den Ost-West-Radiodurchmesser der Sonnenkorona zu bestimmen, auf die in einem späteren Artikel näher eingegangen werden soll.

Vergleich

Spezielle Ereignisse, wie jenes vom 3.6.82, das nach offiziellen Angaben bei unseren Empfangsfrequenzen einen Radiofluss von 98 000 SFU (Solar Flux Unit = Solare Radio-Fluss-einheit; 1 SFU = 10^{-22} Watt pro Quadratmeter und Hertz = 10 000 Jansky [Jy]) erzeugte, werden unter den Amateur-Radioastronomen meistens mit den Aufnahmen anderer Stationen verglichen.

Zur Erinnerung, der solare Radiofluss der ruhigen Sonne beträgt bei 230 Megahertz etwa 16 SFU ⁵⁾.

Der Ausbruch von 3.6.82 war demzufolge etwa 6000 mal stärker als die Strahlung der ruhigen (normalen) Sonne!

Geeignete Aufzeichnungen für Vergleichszwecke sind beispielsweise die des Transit-Meridian-Radiometers des Autors in Wädenswil (Abbildung 4).

Dieses Instrument besteht aus einer vertikal polarisierten YAGI-Einzelantenne, ausgerichtet auf den Meridian-Durchgang der Sonne.

Das Empfangsgerät, eine Eigenentwicklung, ist ein DICKE-Radiometer mit getasteter und verzögerter Regelung im Referenzweig. Ein Mikrocomputer besorgt ebenfalls wie in Kreuzligen die Steuerung der Anlage und die Speicherung der Messwerte auf Tonbandkassette.

Eine weitere Vergleichs-Station ist diejenige von Dr. P. AUBRY, Ottoberg, ein sogenanntes phasengeschaltetes Transit-Meridian-Interferometer/Radiometer bei 144 Megahertz (Abbildung 5) und ein azimutal nachgeführtes Radiometer bei 430 Megahertz. Ein weiterer Amateur-Radioastronom arbeitet in der BRD auf der Frequenz 613 Megahertz, so dass amateurseitig beinahe das gesamte Radiospektrum erfasst wird.

Bei wirklich besonderen Ereignissen, wie jenes vom 3.6.82 haben wir die Möglichkeit auf die Radio-Spektrogramme des solaren Radiospektrografen ⁶⁾ von Dr. H. URBAZ, Universität Tübingen, Aussenstelle Weissenau zuzugreifen (Abbildung 6). Mit unseren Aufzeichnungen können wir zwangsläufig nur auf diskreten Frequenzen messen, die Information des Spektrums ist dabei unvollständig. Im Spektrogramm sieht man «auf einen Blick» das spektrale Verhalten eines Bursts, und man kann diesen überhaupt erst mittels des Spektrums klassifizieren. Der Frequenzbereich reicht hier von etwa 40 Megahertz bis 1 Gigahertz (1000 Megahertz). Die Zeitauflösung beträgt einige Sekunden, so dass das dynamische Verhalten studiert werden kann...

Aus unseren Aufzeichnungen können dann andererseits Anhaltswerte für die Intensität des Radioflusses gewonnen werden, die im Spektrum vielfach nicht so deutlich bzw. ungenau herausgelesen werden können.

Weitere Auswertungen

Vielfach interessiert uns die zeitliche Entwicklung eines solaren Bursts oder allgemein eines aktiven Gebietes auf der Sonne über mehrere Tage betrachtet. (Abbildung 7).

Dazu besteht die Möglichkeit, die Daten quasidimensional (z.B. in Kavalierspersion) darzustellen. Hierbei interessiert uns insbesondere das Nicht-Zeichnen der verborgenen Linien im Diagramm, ... ein besonders delikates Softwareproblem für Amateure. In der Abszisse haben wir hier ebenfalls die Messzeit, nach «hinten» das Datum in Tagesintervallen und nach «oben» die Radiointensität. Sowohl die apparativen Einrichtungen, als auch die Auswert-Software werden laufend verbessert und erweitert, so dass demnächst weitere Publikationen in dieser Richtung zu erwarten sind.

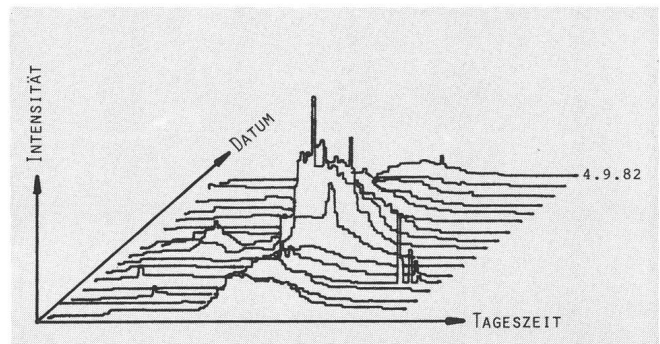


Abb. 7: Kavalierspersionische Darstellung mehrerer Einzelmessungen an der Station des Verfassers in Wädenswil. Horizontal die Messzeit von 0700 Uhr MEZ bis 1530 Uhr MEZ, vertikal das Datum bzw. die Intensität. Vergleiche Bild Nummer 2 aus der Sternwarte mit denselben Aufnahmetagen. Aufnahme: Autor vom 20.8.82 bis 4.9.82.

Der Vorteil dieser astronomischen Tätigkeit besteht darin, dass die meisten Arbeiten im warmen und trockenen Büro oder in der Stube durchgeführt werden können. (Eine wahrlich faule und verwöhnte «Brut», diese Hobby-Radioastronomen...).

Literatur:

- 1) ORION Nr. 179, August 1980. CHR. A. MONSTEIN: Radioastronomie als Hobby.
- 2) ORION Nr. 182, Februar 1981. CHR. A. MONSTEIN: Amateurradioastronomie.
- 3) MCS-85 User's Manual, September 1978. INTEL Corporation, 3065 Bowers Avenue, Santa Clara, CA 95051.
- 4) Teledyne Semiconductor General Description of the Monolithic CMOS A/D Converter 8700. 1300 Terra Bella Avenue, Mountain View, California 94043.
- 5) J. S. HEY, Das Radiouniversum; Einführung in die Radioastronomie, Verlag Chemie Weinheim 1974.
- 6) H. W. URBARZ, Radiospektrographie und Interferometrie in der Aussenstelle Weissenau. (Der neue Breitbandspektrograph zur Registrierung von solaren Bursts). Mitteilung des Astronomischen Institutes der Universität Tübingen, Aussenstelle Weissenau Nr. 96.

Adresse des Verfassers:

Christian Monstein, Dipl. Ing. (FH), Wiesenstrasse 13, 8807 Freienbach/SZ.