

Zeitschrift: Bulletin de l'Association suisse des électriciens

Herausgeber: Association suisse des électriciens

Band: 52 (1961)

Heft: 3

Rubrik: 18. Bericht über die 24. Hochfrequenztagung des SEV über Radio-Astronomie

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: 25.12.2024

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

BULLETIN

DE L'ASSOCIATION SUISSE DES ELECTRICIENS

Organe commun de l'Association Suisse des Electriciens (ASE)
et de l'Union des Centrales Suisses d'électricité (UCS)

18. Bericht über die 24. Hochfrequenztagung des SEV über Radio-Astronomie

vom 26. Oktober 1960 in Bern

Bei einer Beteiligung von rund 350 Personen wurden an der 24. Hochfrequenztagung des SEV folgende Vorträge gehalten:

1. Die Technik der Radio-Astronomie
Referent: Prof. Dr. F. Tank, Zürich.
2. Ergebnisse der Radio-Astronomie
Referent: Prof. Dr. M. Waldmeier, Zürich.

Als Tagespräsident amtierte Prof. Dr. F. Tank, der die anwesenden Gäste und Mitglieder des SEV begrüßte. Ein besonderer Gruss galt dem zweiten Referenten, Prof. Dr. M. Waldmeier und den Vertretern der Presse.

Die Vorträge, die besonderes Interesse erweckten, werden hier veröffentlicht.

Die Technik der Radio-Astronomie

Vortrag, gehalten an der 24. Hochfrequenztagung des SEV vom 26. Oktober 1960 in Bern,
von F. Tank, Zürich

523.164

Es wird ein Überblick über die Anwendungen der Radiotechnik in der modernen Astronomie gegeben, wobei insbesondere die Radio-Teleskope, die Radio-Interferometer und die Radio-Echogeräte (einschliesslich Satelliten) betrachtet werden.

L'auteur donne un exposé général des problèmes techniques de l'application de la radio en astronomie moderne; ce sont surtout les télescopes radio, les interféromètres radio et les appareils pour la mesure des échos radio (y compris les satellites) qui sont considérés.

1. Allgemeines

Die Technik der Radio-Astronomie ist herausgewachsen aus der Radar-Technik. Ihr wichtigstes Instrument ist das Radio-Teleskop. Ein Kriegsgerät ist hier friedlichen Zwecken dienstbar gemacht worden.

Die Technik der Radio-Astronomie ist ins Ausserordentliche gesteigerte elektrische Nachrichtentechnik. Ihr Feld ist der Kosmos. Sie verlangt höchste Präzision bei grossen Gewichten und grossen Dimensionen der Apparate, dazu die Verarbeitung kleinster Leistungen und die Beherrschung des Rüstzeuges moderner Forschung. Das berühmte Radioteleskop in Jodrell Bank bei Manchester, eine Stahlkonstruktion, wiegt 1800 t, davon die Reflektorschale allein 675 t. Ihr Durchmesser beträgt 75 m. Bei vollständig gekipptem Reflektor ergibt sich eine Maximalhöhe von 90 m. Dabei muss eine Einstellgenauigkeit gewährleistet sein, die nach Winkelminuten zählt; Empfangssignale, welche Bruchteile eines Milliardstels Watt an Leistung besitzen, müssen noch nachweisbar sein.

Die Technik der Radio-Astronomie ist im wahren Sinne des Wortes Optik; sie ist aber auch Elektrotechnik der sehr kurzen elektromagnetischen

Wellen. Die grundlegenden Wellenphänomene wie Interferenz, Beugung und Streuung spielen in ihr eine wichtige Rolle.

Das Weltall schickt uns seine Botschaften durch das Licht. Auch elektromagnetische Wellen dürfen wir als Licht bezeichnen. Die Tatsache aber, dass solche Wellen aus dem Kosmos zur Erdoberfläche dringen, ist durchaus nicht selbstverständlich; wir können dieselbe sogar einen eigenartigen Zufall nennen. Denn die Erde besitzt eine Atmosphäre, die im allgemeinen Licht und Radiowellen entweder absorbiert oder reflektiert. Nur zwei schmale Fenster stehen offen. Durch das eine dringt das sichtbare Licht zu uns, und zwar in einem Wellenlängenbereich von etwa 0,4 bis 0,8 Tausendstels Millimeter. Ohne diese Fenster wäre die Erde nach dem biblischen Wort wüst und leer, und es herrschte Finsternis in der Tiefe.

Das andere Fenster ist das Radiofenster. Es erstreckt sich von Wellenlängen von wenigen Millimetern bis zu solchen von etwa 20 m, nimmt also eine Breite von rund einem Dutzend Oktaven ein. Dieses Fenster blieb lange Zeit unbekannt. Die Nachrichten, die durch dieses Fenster zu uns gelangen, werden durch die Astronomen entziffert und