

RECOMMANDATION UIT-R P.371-7

CHOIX D'INDICES POUR LES PRÉVISIONS IONOSPHERIQUES À LONG TERME

(1963-1970-1974-1978-1982-1986-1990-1995)

L'Assemblée des radiocommunications de l'UIT,

recommande

- 1 que la moyenne glissante sur 12 mois du nombre de taches solaires R_{12} soit adoptée comme indice à utiliser pour toutes les prévisions ionosphériques faites plus de 12 mois à l'avance, à partir de la date de la dernière valeur connue de R_{12} ;
- 2 que R_{12} ou la moyenne glissante sur 12 mois de Φ , flux du bruit radioélectrique solaire à 2 800 MHz, (c'est-à-dire Φ_{12}) soient adoptés comme indice à utiliser pour la prévision des valeurs médianes mensuelles de foF2 et de M(3000)F2 jusqu'à 6 mois à l'avance et, parfois, jusqu'à 12 mois à l'avance à partir de la date des dernières valeurs observées. Il devrait être possible d'obtenir des résultats sensiblement équivalents en utilisant l'un quelconque de ces indices;
- 3 que Φ_{12} soit adopté comme indice à utiliser pour les prévisions des valeurs médianes mensuelles de foE et foF1 jusqu'à 6 mois à l'avance et, parfois, jusqu'à 12 mois à l'avance à partir de la dernière valeur observée;
- 4 que les indices recommandés soient cependant utilisés avec circonspection pour les latitudes magnétiques élevées où les prévisions ionosphériques peuvent ne pas être suffisamment exactes.

ANNEXE 1

1 Introduction

La notion d'indices pour les prévisions ionosphériques à long terme repose sur l'hypothèse suivante: les caractéristiques les plus importantes de l'ionosphère, telles que les fréquences critiques des différentes couches et le facteur de MUF, M(3000)F2, varient d'une façon systématique en fonction de certaines grandeurs mesurables liées au rayonnement solaire. Il convient de noter, cependant, que la corrélation entre ces indices et les caractéristiques ionosphériques réelles n'implique pas nécessairement une relation de cause à effet, mais plutôt une indication se rapportant à des phénomènes associés. Les variations de l'activité solaire contiennent en général trois composantes:

- une composante assez régulière dont la période est d'environ 11 ans, qui correspond au cycle bien connu d'activité solaire;
- une composante ayant une quasi-période d'environ un an, ou un peu moins, et
- des fluctuations erratiques dont les périodes sont inférieures à un mois.

2 Nombres de taches solaires

Pour étudier la principale composante du cycle solaire, on se sert de la moyenne glissante sur 12 mois du nombre de taches solaires, R_{12} ; le lissage résultant de l'emploi de cette moyenne réduit en effet sensiblement les composantes dont la variation est compliquée et rapide, sans pour cela masquer la composante à variation lente.

La définition de R_{12} est la suivante:

$$R_{12} = \frac{1}{12} \left[\sum_{k=n-5}^{n+5} R_k + \frac{1}{2} (R_{n+6} + R_{n-6}) \right] \quad (1)$$

dans laquelle R_k est la valeur moyenne des nombres journaliers de taches solaires pour le mois k et R_{12} l'indice lissé pour le mois représenté par $k = n$.

L'utilisation de R_{12} , comme indice, présente les deux principaux inconvénients suivants:

- la valeur la plus récente de R_{12} dont on puisse disposer se rapporte forcément à une période dont le mois central est au moins antérieur de 6 mois au moment actuel;
- R_{12} ne peut être utilisé pour prévoir les variations à plus court terme de l'activité solaire.

R_{12} semble néanmoins le paramètre le plus utile pour les études et les prévisions à long terme concernant la couche F2.

3 Indice Φ

Des laboratoires canadiens, japonais, etc., ont fait des séries d'observations cohérentes et assez longues du flux de bruit radioélectrique solaire sur des longueurs d'onde d'environ 10 cm. La moyenne mensuelle, Φ , des valeurs journalières relevées à Ottawa et exprimées en unités $10^{-22} \text{ Wm}^{-2} \text{ Hz}^{-1}$, devrait être considérée comme la donnée de référence pour cet indice. La corrélation entre la fréquence critique de la couche E et les valeurs de Φ est meilleure qu'avec les valeurs du flux du bruit sur d'autres longueurs d'onde. Etant donné que l'on ne dispose d'observations du flux solaire que depuis 1947, les nombres des taches solaires continuent à constituer une des plus longues séries d'observations d'un phénomène naturel. Il convient donc de poursuivre le rassemblement et l'enregistrement de données d'observations sur les taches solaires.

4 Autres indices

Un indice I_{F2} a été mis au point, fondé sur des mesures de foF2 faites à midi dans des observatoires ionosphériques établis depuis longtemps. Une étude effectuée en 1964 a montré que cet indice est en meilleure corrélation avec foF2 que tout autre indice disponible à l'époque. Un indice IG , variante de l'indice I_{F2} était défini (maintenant abandonné) pour être utilisé avec les cartes de foF2 de l'UIT-R qui figurent dans la Recommandation UIT-R P.434. Un autre indice, T , a été mis au point en Australie d'après des mesures obtenues dans 30 stations; il est basé sur la moyenne des valeurs médianes mensuelles de foF2 pour chaque heure. On obtient cet indice de la même façon que I_{F2} , avec cette différence qu'on se sert des données correspondant à toutes les heures.

5 Corrélation entre les divers indices

Les figures et équations données ci-après représentent les dépendances de Φ et de Φ_{12} par rapport à R_{12} .

La Fig. 1 représente la relation moyenne entre R_{12} et Φ , déterminée d'après les données relatives aux années 1947-1966. Cette relation correspond à l'expression:

$$\Phi = R_{12} + 46 - 23 e^{-0,05 R_{12}} \quad (2)$$

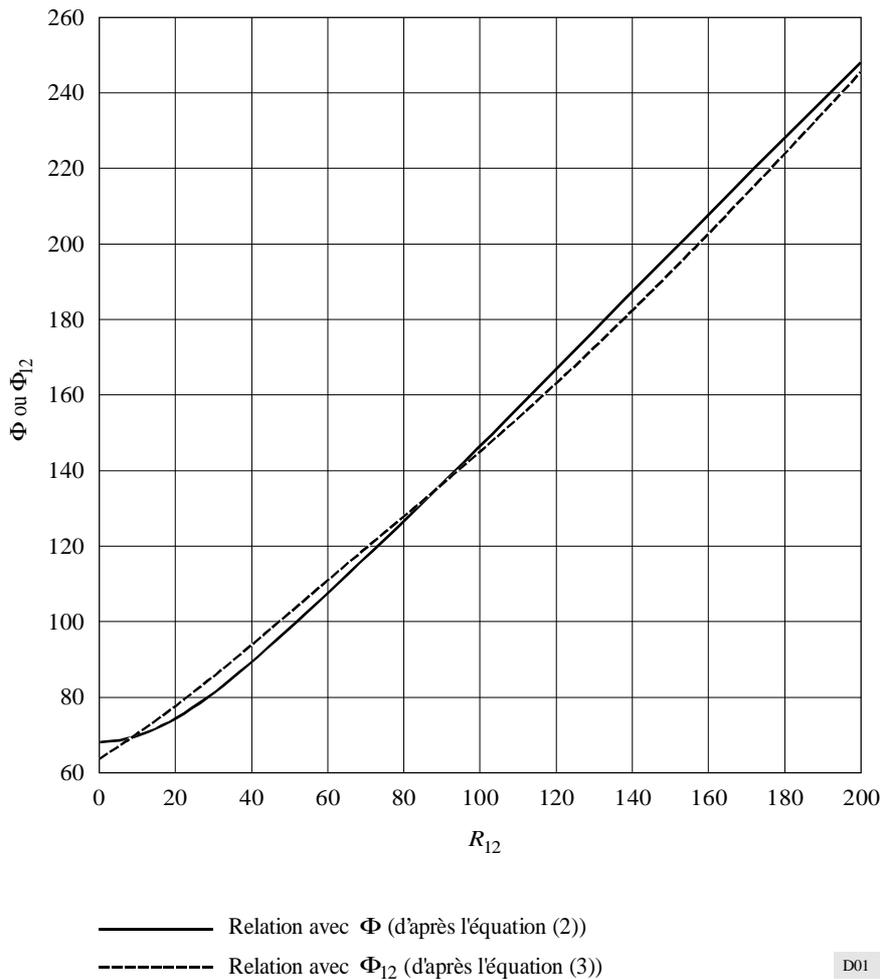
La relation recommandée entre R_{12} et Φ_{12} , également représentée à la Fig. 1 est la suivante:

$$\Phi_{12} = 63,7 + 0,728 R_{12} + 8,9 \times 10^{-4} R_{12}^2 \quad (3)$$

6 La prévision des indices

Aucune méthode ne permet encore de prévoir avec certitude et précision les indices pour le prochain cycle d'activité solaire et, plus généralement, pour un cycle qui n'a pas encore commencé. Les indices que l'on a calculés par analyse harmonique ou au moyen de lois empiriques ou statistiques appliquées à des observations faites au cours de cycles précédents – même récents – se sont révélés inutiles pour prévoir ceux d'un nouveau cycle. Ce n'est qu'après avoir reconnu un minimum que l'on peut dans une certaine mesure prévoir la future évolution du cycle solaire, par extrapolation. Encore faut-il signaler qu'on a observé dans ce cas des écarts extrêmement importants.

FIGURE 1
Relation entre R_{12} et Φ ou Φ_{12}



D01

Aux Etats-Unis d'Amérique, les prévisions de R_{12} se font d'après une méthode qui est un perfectionnement de la méthode objective de McNish et Lincoln. La valeur moyenne du cycle est évaluée, en premier lieu, d'après toutes les valeurs de R_{12} pour les cycles antérieurs, ordonnées à partir du minimum de chacun de ces cycles sur une durée de onze ans. Pour la prévision d'une valeur particulière du cycle en cours, la première approximation est la valeur correspondante du cycle moyen, au moment spécifié après le minimum. On améliore cette estimation en lui appliquant une correction proportionnelle à l'écart entre la dernière valeur observée du cycle en cours et la valeur du cycle moyen. Les programmes informatiques actuels permettent de faire une nouvelle prévision pour chaque mois du reste du cycle dès que l'on dispose d'une nouvelle valeur observée. L'incertitude statistique de la prévision est assez faible pour les quelques premiers mois qui suivent la dernière valeur observée, mais elle devient importante pour les prévisions faites 12 mois à l'avance ou davantage. Aussitôt qu'un minimum a été identifié, on peut calculer de nouveaux facteurs de correction en tenant compte, pour les appliquer au nouveau cycle, des valeurs observées lors du cycle précédent.

Le Centre de données pour les indices des taches solaires (SIDC) de Bruxelles effectue aussi des prévisions de R_{12} un an à l'avance. Ses prévisions pour le cycle solaire 22 sont présentées sur la Fig. 2 et peuvent être comparées aux valeurs observées lissées.

Les prévisions de Φ_{12} sont établies par le Bureau des radiocommunications (BR) au moyen de la méthode de McNish-Lincoln.

Les valeurs mesurées et prévues de R et Φ et de leurs moyennes glissantes sur 12 mois (R_{12} et Φ_{12}) sont publiées par le BR dans les Circulaires mensuelles des indices fondamentaux pour la propagation ionosphérique.

Les valeurs mesurées et prévues de R peuvent aussi être obtenues, au SIDC, par l'intermédiaire du courrier électronique, auquel on accède par la procédure anonyme du protocole de transfert de fichiers (FTP).

FIGURE 2
Nombres de taches solaires, R_{12} , prévus et observés

