

RECOMENDACIÓN UIT-R P.531-4

**DATOS DE PROPAGACIÓN IONOSFÉRICA Y MÉTODOS
DE PREDICCIÓN REQUERIDOS PARA EL DISEÑO
DE SERVICIOS Y SISTEMAS DE SATÉLITES**

(Cuestión UIT-R 218/3)

(1978-1990-1992-1994-1997)

La Asamblea de Radiocomunicaciones de la UIT,

considerando

- a) que la ionosfera ocasiona efectos de propagación significativos hasta valores de frecuencia de al menos 12 GHz;
- b) que tales efectos pueden ser especialmente significativos de satélite en órbita no geostacionaria por debajo de los 3 GHz;
- c) que se han presentado datos experimentales y/o se han elaborado métodos de modelado que permiten predecir los parámetros de propagación ionosférica necesarios para planificar una serie de sistemas de satélites;
- d) que los efectos ionosféricos pueden influir en el diseño y en la calidad de funcionamiento de la red digital de servicios integrados (RDSI) y de otros sistemas de radio en que intervienen vehículos espaciales;
- e) que se ha comprobado que estos datos y métodos resultan utilizables, teniendo en cuenta la variabilidad natural de los fenómenos de propagación, en aplicaciones de planificación de sistemas de satélites,

recomienda

- 1** que se adopten los datos preparados y los métodos elaborados que se consignan en el Anexo 1 para planificar sistemas de satélites dentro de los respectivos márgenes de validez indicados en el Anexo.

ANEXO 1

1 Introducción

El presente Anexo versa sobre los efectos de propagación ionosférica en los trayectos Tierra-espacio. Desde el punto de vista del diseño de sistemas, el impacto de dichos efectos puede resumirse del siguiente modo:

- a) el contenido de electrones total (CET) acumulado a lo largo del sector de transmisión de un sistema del servicio móvil por satélite (SMS) que penetre en la ionosfera ocasiona una rotación de la polarización (rotación de Faraday) de la portadora del SMS y un retardo temporal de la señal, así como una modificación de la dirección aparente de llegada debida a la refracción;
- b) los grupos ionosféricos aleatorios localizados, comúnmente denominados irregularidades ionosféricas, ocasionan, además, rotaciones excesivas y aleatorias y retardos temporales, los cuales sólo pueden describirse en términos estocásticos;
- c) dado que las rotaciones y los retardos temporales relacionados con la densidad en electrones están en relación de dependencia no lineal con la frecuencia, y que las irregularidades ionosféricas localizadas entran y salen aparentemente del sector de enlace que ocasiona efectos Doppler, los fenómenos descritos en los incisos a) y b) dan lugar, además, a una dispersión o una distorsión de la velocidad de grupo de las portadoras del SMS;
- d) además, las irregularidades ionosféricas localizadas actúan también como lentes convergentes y divergentes que enfocan y desenfocan las ondas radioeléctricas. Dichos efectos se denominan comúnmente centelleos, y afectan a la amplitud, la fase y el ángulo de llegada de la señal del SMS.

Dada la compleja naturaleza de la física de la ionosfera, no siempre es posible resumir sucintamente en fórmulas analíticas sencillas los parámetros de los sistemas afectados por efectos ionosféricos como los indicados más arriba. Desde un punto de vista práctico, la forma más adecuada de representar dichos efectos consiste en recurrir a los datos pertinentes publicados en cuadros y/o gráficos, y acompañados de una serie de notas de carácter descriptivo o de matización.

Al considerar los efectos de la propagación en el diseño del SMS en frecuencias inferiores a 3 GHz, hay que tener en cuenta que:

- e) los efectos de propagación espacio-Tierra normalmente conocidos ocasionados por hidrometeoros no guardan una relación significativa con los efectos descritos en los incisos f) y h);
- f) los efectos multitrayecto cerca de la superficie, en presencia de obstáculos naturales o artificiales y/o con ángulos de elevación bajos, son siempre críticos;
- g) los efectos multitrayecto cerca de la superficie varían según sea la localidad considerada y, en consecuencia, no son determinantes en el diseño global de sistemas del SMS considerado cuando haya que tomar en consideración factores de propagación a escala mundial;
- h) los efectos ionosféricos son los efectos de propagación más importantes con los que hay que contar, a escala mundial, al diseñar sistemas del SMS.

2 Antecedentes

Debido a la radiación solar, la ionosfera de la Tierra está integrada por varias regiones de ionización. A todos los efectos prácticos en materia de comunicaciones, se ha observado que las regiones de la ionosfera, D, E y F y las capas superiores contribuyen al contenido total en electrones entre el satélite y los terminales de tierra.

En cada región, el medio ionizado no es homogéneo en el espacio ni constante en el tiempo. Desde un punto de vista general, la ionización de fondo experimenta variaciones relativamente regulares, tanto diurnas como estacionales o debidas al ciclo solar de 11 años, y depende en gran medida de cuál sea la localidad geográfica que se considera y la actividad geomagnética. Aparte de la ionización de fondo, siempre se manifiestan estructuras no estacionarias de pequeña escala y altamente dinámicas, que se conocen con el nombre de irregularidades. Tanto la ionización de fondo como las irregularidades degradan las ondas radioeléctricas. Además, la ionización de fondo y las irregularidades hacen que el índice de refracción sea dependiente de la frecuencia, lo que equivale a decir que el medio es dispersivo.

3 Degradaciones esenciales ocasionadas por la ionización de fondo

Varios de esos efectos, como la refracción, la dispersión y el retardo de grupo son, en magnitud, directamente proporcionales al CET; la rotación de Faraday es también aproximadamente proporcional al CET, ponderándose las contribuciones de las distintas partes del trayecto con la componente longitudinal del campo magnético. Por tanto, el conocimiento del CET permite estimar cuantitativamente muchos efectos ionosféricos importantes.

3.1 Contenido de electrones total

El contenido de electrones total (CET), N_T , puede evaluarse aplicando la siguiente fórmula:

$$N_T = \int_s n_e(s) ds \quad (1)$$

donde:

- s : trayecto de propagación (m)
- n_e : concentración de electrones (el/m³).

Aun cuando se conozca exactamente el trayecto de propagación, es difícil evaluar N_T ya que n_e tiene variaciones diurnas, estacionales y dependientes del ciclo solar.

Para elaborar modelos, el valor del CET que se cita normalmente corresponde a un trayecto cenital con una sección transversal de 1 m². El CET de esta columna vertical puede variar entre 10¹⁶ y 10¹⁸ el/m² y su valor máximo se produce durante las horas diurnas. Conociendo el CET se pueden hacer estimaciones de la rotación de Faraday y del retardo de grupo para aplicaciones de comunicaciones. Esas estimaciones se indican más adelante.

La ionosfera mediana mensual normalizada es la ionosfera de referencia internacional IRI-90 de COSPAR-URSI. Aunque no se dispone de expresiones analíticas para integrar este modelo, es posible, en condiciones de actividad solar moderada a baja, recurrir a técnicas numéricas a fin de obtener valores correspondientes a cualquier localidad, hora y

conjunto elegido de alturas, que pueden ser de hasta 1 000 km. En condiciones de actividad solar alta, pueden surgir problemas con los valores de electrones contenidos que se derivan de IRI-90. En muchos casos es suficiente con estimar el contenido de electrones multiplicando la densidad de pico de electrones por un grosor espacial equivalente a 300 km. Cuando se requieran valores instantáneos, se pueden obtener datos en tiempo real, por ejemplo, utilizando señales del sistema mundial de determinación de posicionamiento (GPS – global positioning system).

3.2 Rotación de Faraday

Al propagarse a través de la ionosfera, una onda linealmente polarizada experimentará una rotación gradual de su plano de polarización, debido a la presencia del campo geomagnético y a la anisotropía del medio plasmático. La magnitud de la rotación de Faraday, θ , dependerá de la frecuencia de la onda radioeléctrica, la intensidad del campo magnético y la densidad de electrones del plasma, según se expresa en la siguiente fórmula:

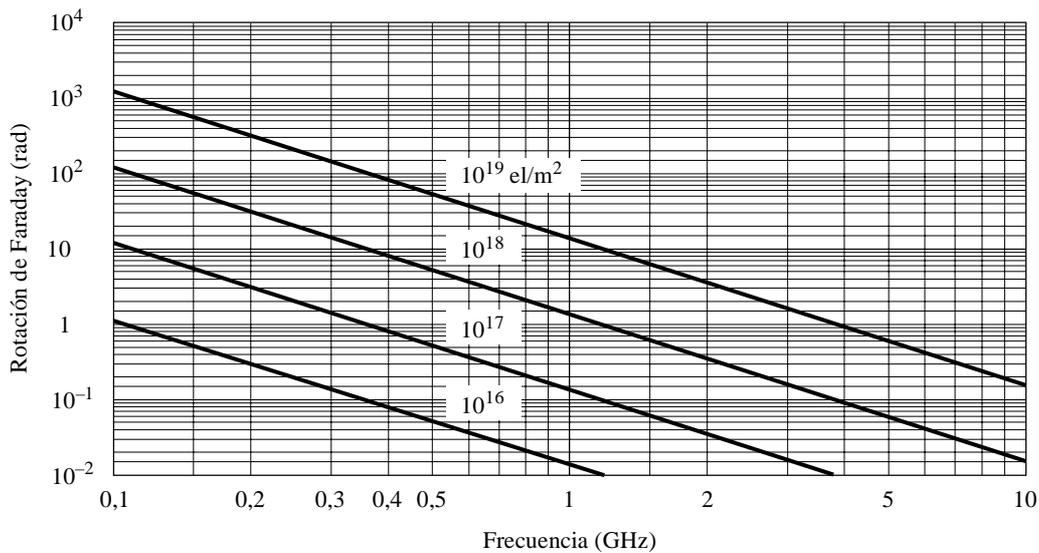
$$\theta = 2,36 \times 10^2 B_{av} N_T f^{-2} \tag{2}$$

donde:

- θ : ángulo de rotación (rad)
- B_{av} : campo magnético promedio de la Tierra (Wb/m²)
- f : frecuencia (GHz)
- N_T : CET (el/m²).

Los valores típicos de θ se indican en la Fig. 1.

FIGURA 1
Rotación de Faraday en función del CET y la frecuencia



0531-01

La rotación de Faraday es, por tanto, inversamente proporcional al cuadrado de la frecuencia y directamente proporcional a la integral del producto de la densidad de electrones por el componente del campo magnético de la Tierra a lo largo del trayecto de propagación. Su valor mediano a una frecuencia dada exhibe un comportamiento cíclico diurno, estacional y solar muy regular que es posible predecir. En consecuencia, este componente regular de la rotación de Faraday puede ser compensado mediante un ajuste manual del ángulo de inclinación de polarización en las antenas de la estación terrena. No obstante, podrían producirse importantes desviaciones con respecto a este comportamiento regular durante porcentajes pequeños de tiempo, como consecuencia de tormentas geomagnéticas y, en menor medida, de perturbaciones ionosféricas itinerantes de gran escala. Estas desviaciones no pueden ser predichas con antelación. La aparición de fluctuaciones intensas y rápidas de los ángulos de rotación de Faraday en señales en ondas métricas (VHF) ha estado asociada a centelleos de amplitud intensos y rápidos, respectivamente, en lugares próximos a las crestas de anomalía ecuatorial.

La discriminación de polarización cruzada para antenas alineadas, XPD (dB), está relacionada con el ángulo de rotación de Faraday, θ , como sigue:

$$XPD = -20 \log (\operatorname{tg} \theta) \tag{3}$$

3.3 Retardo de grupo

La presencia de partículas cargadas en la ionosfera reduce la velocidad de propagación de las señales radioeléctricas a lo largo del trayecto. Al retardo temporal, con el que se excede del tiempo de propagación en el espacio libre y que se representa normalmente como t , se le denomina retardo de grupo. Es un factor importante a tener en cuenta en los sistemas del SMS. Esta magnitud puede calcularse del siguiente modo:

$$t = 1,345 N_T / f^2 \times 10^{-7} \quad (4)$$

donde:

t : tiempo de retardo (s) con respecto a la propagación en el vacío

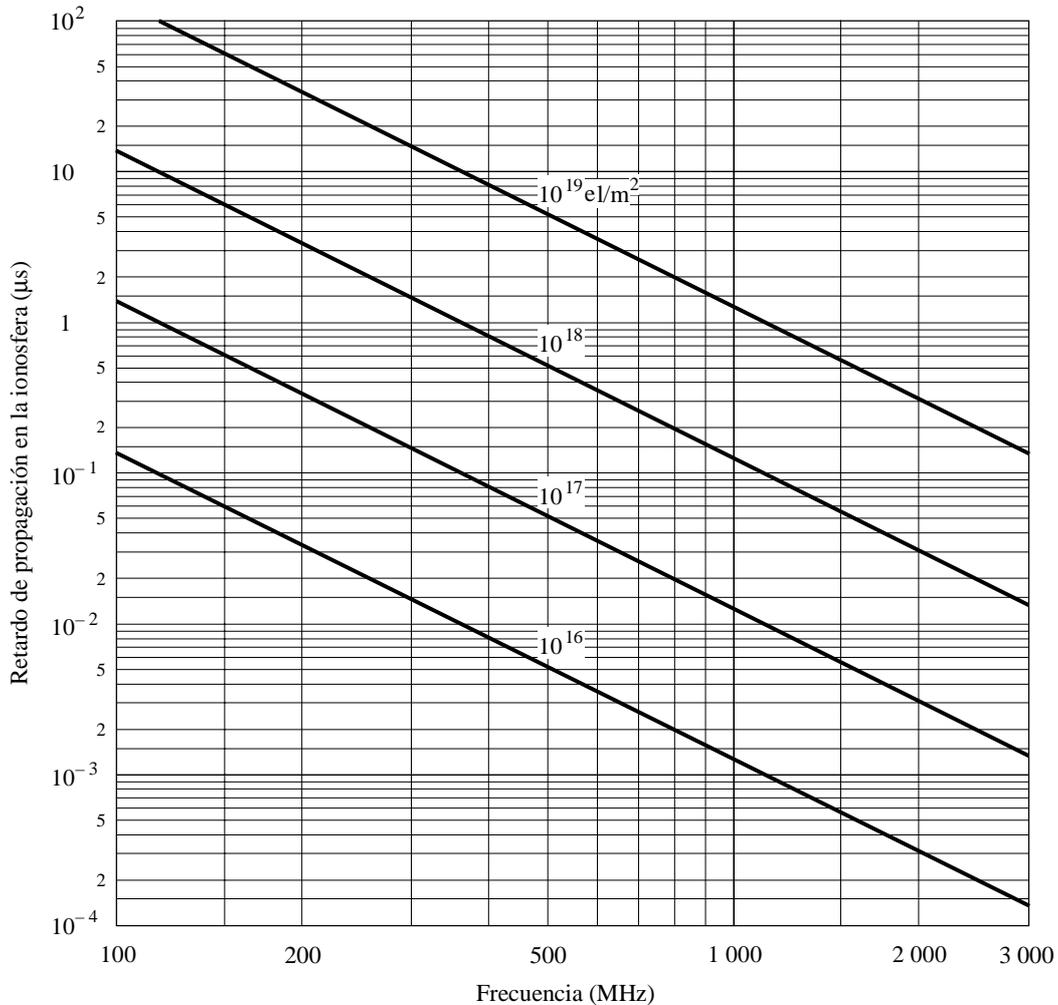
f : frecuencia de propagación (Hz)

N_T : se determina a lo largo del trayecto de propagación oblicuo.

La Fig. 2 representa el retardo, t , en función de la frecuencia, f , para varios valores de contenido de electrones a lo largo del trayecto del rayo.

FIGURA 2

**Retardo de propagación en la ionosfera en función de la frecuencia,
para varios valores de contenido de electrones**

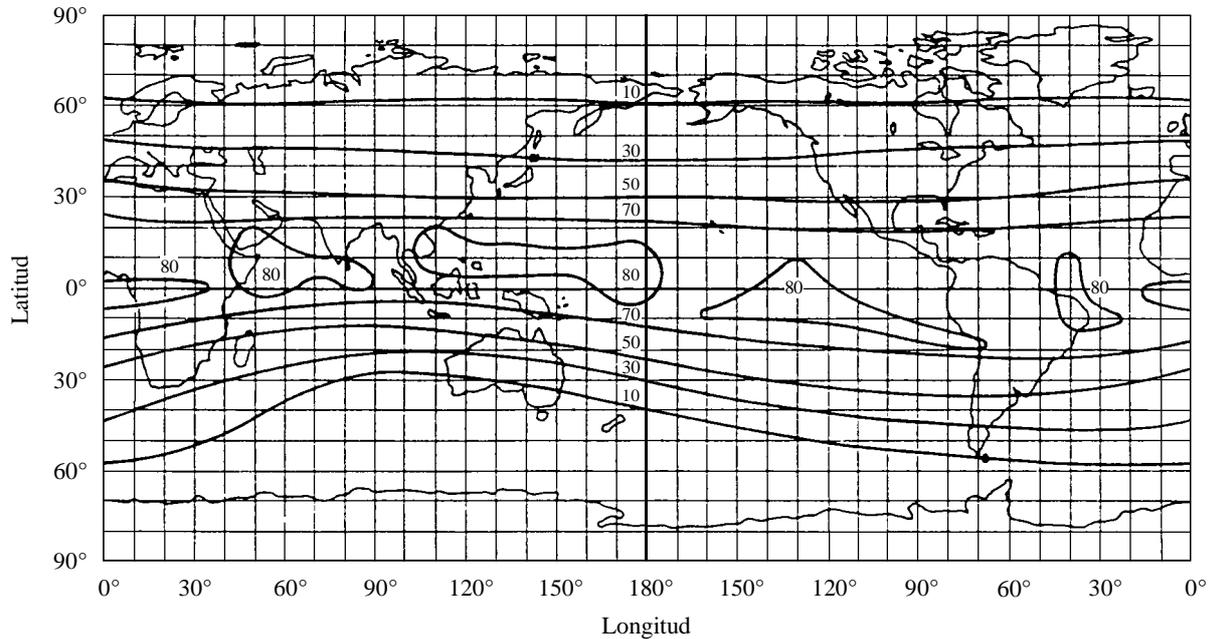


0531-02

En una banda de frecuencias en torno a 1 600 MHz, el retardo de grupo de la señal varía entre aproximadamente 0,5 y 500 ns para un CET de 10^{16} a la 10^{19} el/m². La Fig. 3 muestra el porcentaje anual de las horas diurnas para las que el retardo de propagación excederá de 20 ns en un periodo de actividad solar relativamente intensa.

FIGURA 3

Curvas de porcentaje del promedio anual de horas diurnas en que el retardo de propagación (incidencia vertical) a 1,6 GHz excede de 20 ns (número de manchas solares = 140)



0531-03

3.4 Dispersión

Cuando las señales transionosféricas ocupan una anchura de banda importante, el retardo (que es función de la frecuencia) introduce dispersión. El retardo diferencial a lo largo del ancho de la banda es proporcional a la densidad de electrones integrada a lo largo del trayecto del rayo. Para una anchura de banda fija, la dispersión relativa es inversamente proporcional al cubo de la frecuencia. Así, en los sistemas que implican transmisiones en banda ancha es preciso tener en cuenta este efecto en ondas métricas, y posiblemente también en ondas decimétricas. Por ejemplo, para un contenido de electrones integrado de 5×10^{17} el/m², una señal con 1 μ s de duración del impulso tendrá un retardo diferencial de 0,02 μ s a 200 MHz, tiempo que se reducirá a 0,00074 μ s para 600 MHz (véase la Fig. 4).

3.5 Velocidad de variación del CET

Con un satélite en órbita la velocidad de variación del CET observada se debe en parte al cambio de dirección del trayecto del rayo y en parte a la variación de la propia ionosfera. Para un satélite a una altura de 22 000 km que atraviesa la zona auroral, se ha observado una velocidad de variación de CET máxima de $0,7 \times 10^{16}$ el/m²/s. A efectos de navegación, esta velocidad de variación corresponde a una velocidad aparente de 0,11 m/s.

4 Degradación principal debido a irregularidades

4.1 Centelleo

Una de las perturbaciones más agudas que se registran a lo largo de un trayecto de propagación transionosférico para señales por debajo de 3 GHz es la que provoca el centelleo ionosférico. Pequeñas estructuras irregulares en la densidad de ionización ocasionan, principalmente a través de mecanismos de centelleo y difracción hacia adelante, fenómenos de centelleo en los que la señal estacionaria del receptor se ve reemplazada por una señal que fluctúa en amplitud, fase y

dirección aparente de llegada. Dependiendo de la modulación del sistema, diversos aspectos del centelleo afectan de manera diferente la calidad de funcionamiento de aquél. El parámetro que se utiliza más comúnmente para caracterizar las fluctuaciones de intensidad es el índice de centelleo, S_4 , que viene definido por la siguiente ecuación:

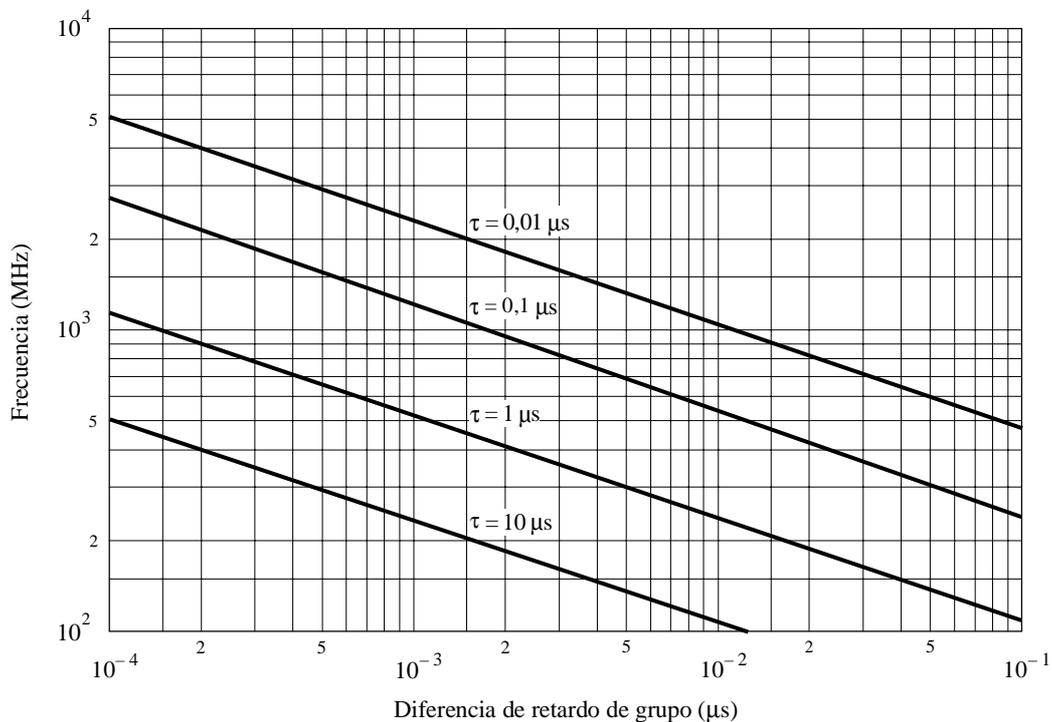
$$S_4 = \left(\frac{\langle I^2 \rangle - \langle I \rangle^2}{\langle I \rangle^2} \right)^{1/2} \quad (5)$$

donde I es la intensidad de la señal y $\langle \rangle$ significa promediación.

El índice de centelleo S_4 guarda relación con fluctuaciones de la intensidad de pico a pico. La relación exacta depende de la distribución de la intensidad. La mejor forma de describir la distribución de la intensidad es mediante la distribución de Nakagami para una amplia gama de valores de S_4 . Cuando S_4 se aproxima a 1,0, la distribución se aproxima, a su vez, a la distribución de Rayleigh. En ocasiones, S_4 puede ser superior a 1 y alcanzar valores de hasta 1,5. Esto obedece a la concentración de ondas causada por las irregularidades. Para valores inferiores a 0,6, S_4 revela una relación estable $f^{-\nu}$, con ν , el índice espectral, igual a 1,5, para la mayoría de las observaciones multifrecuencia en las bandas de ondas métricas y decimétricas. Sin embargo, un gran número de observaciones ecuatoriales a frecuencias del orden de GHz inducen a pensar que los valores del índice espectral son superiores a 1,5. Cuando el centelleo se hace más intenso, y, por tanto, S_4 es superior a 0,6, se reduce el índice espectral. Esto se debe a la saturación del centelleo para el desvanecimiento de Rayleigh bajo la gran influencia de la dispersión múltiple.

FIGURA 4

Diferencia de retardo de propagación entre las frecuencias inferior y superior del espectro de un impulso de longitud, τ , transmitido a través de la ionosfera, para travesías en un solo sentido



$$\int n_e ds = 5 \times 10^{17} \text{ el/m}^2$$

0531-04

En el Cuadro 1 se indica empíricamente una adecuada conversión empírica entre S_4 y las fluctuaciones de cresta a cresta aproximadas, P_{fluc} (dB).

CUADRO 1

Cuadro de conversión empírica de índices de centelleo

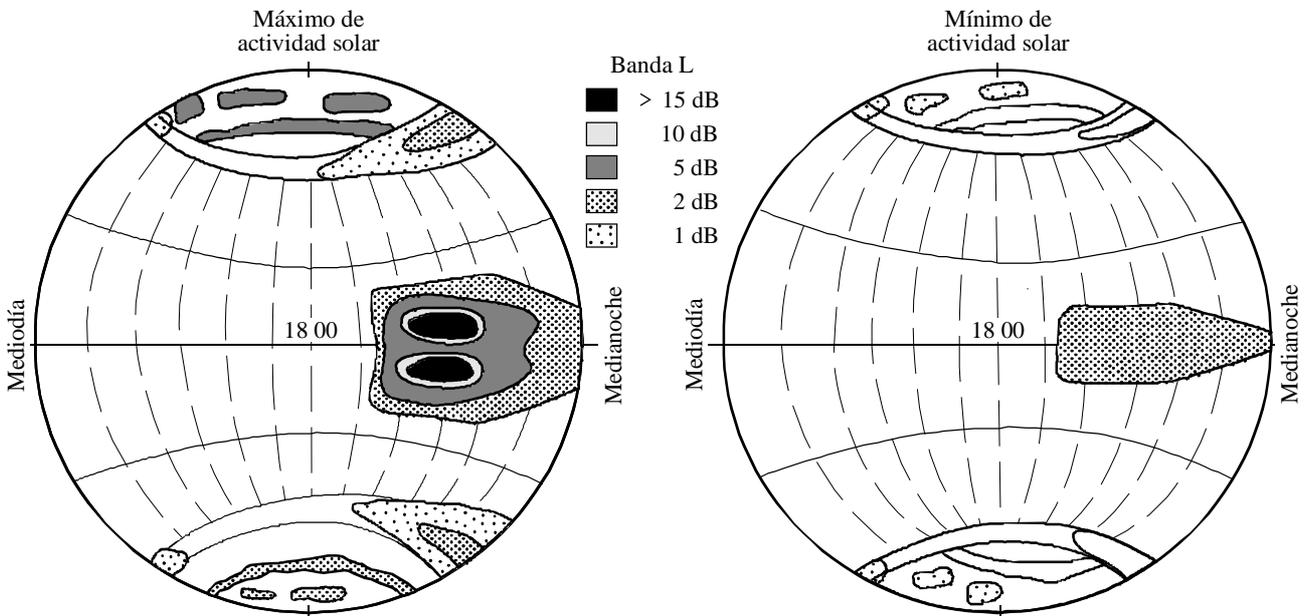
| S_4 | P_{fluc} (dB) |
|-------|-----------------|
| 0,1 | 1,5 |
| 0,2 | 3,5 |
| 0,3 | 6 |
| 0,4 | 8,5 |
| 0,5 | 11 |
| 0,6 | 14 |
| 0,7 | 17 |
| 0,8 | 20 |
| 0,9 | 24 |
| 1,0 | 27,5 |

4.2 Dependencia geográfica, equinoccial y solar de los centelleos

Como se indica en la Fig. 5, hay dos zonas geográficas de intenso centelleo, una a elevadas latitudes, y la otra, centrada entre $\pm 20^\circ$ con respecto al ecuador magnético. Se ha observado intenso centelleo a frecuencias del orden de hasta GHz en ambos sectores, mientras que en las latitudes medias el centelleo afecta básicamente a las señales en ondas métricas (VHF). En todos los sectores hay un máximo nocturno acentuado de actividad, como puede verse en la Fig. 5. Para el centelleo ecuatorial (GHz), se ha observado que la actividad máxima tiene lugar en el equinoccio de primavera y que se registra una elevada actividad en el equinoccio de otoño.

FIGURA 5

Intensidad del desvanecimiento por centelleo (proporcional a la densidad del punteado) en la banda L durante los años de máximo y mínimo de actividad solar



0531-05

En cuanto a las características temporales, cabe señalar que la tasa de desvanecimiento del centelleo ionosférico es de aproximadamente 0,1 a 1 Hz. Un evento típico de centelleo tiene su inicio después del atardecer ionosférico local y puede durar de 30 min a varias horas. En el caso de las estaciones ecuatoriales en años de máximos solares, el centelleo ionosférico se registra casi todas las noches después de la puesta de sol, y las fluctuaciones de pico a pico del nivel de la señal en 4 GHz sobrepasan los 10 dB en magnitud.

4.3 Estadísticas instantáneas y comportamiento espectral

4.3.1 Estadísticas instantáneas

En el transcurso de un centelleo ionosférico, se estima que la función de densidad de Nakagami se ajusta suficientemente a la descripción estadística de la variación instantánea de amplitud. La función de densidad de la intensidad de señal vendrá dada por:

$$p(I) = \frac{m^m}{\Gamma(m)} I^{m-1} \exp(-mI) \quad (6)$$

donde el «coeficiente- m » de Nakagami está relacionado con el índice de centelleo S_4 según:

$$m = 1 / S_4^2 \quad (7)$$

Al formular la ecuación (6), el nivel de intensidad promedio de I es normalizado a 1,0. El cálculo de la fracción de tiempo en que la señal rebasa o no alcanza determinado umbral se ve considerablemente facilitado por el hecho de que la función de distribución correspondiente a la densidad de Nakagami viene dada por la expresión siguiente:

$$P(I) = \int_0^I p(x) dx = \frac{\Gamma(m, mI)}{\Gamma(m)} \quad (8)$$

donde $\Gamma(m, mI)$ y $\Gamma(m)$ son la función gamma incompleta y la función gamma, respectivamente. A partir de la ecuación (8) es posible calcular la fracción de tiempo en que la señal excede o no alcanza determinado umbral durante un suceso ionosférico. Así, por ejemplo, la fracción de tiempo en que la señal registra más de X dB por debajo de la media viene dada por $P(10^{-X/10})$, y la fracción de tiempo en que la señal excede de la media en más de X dB viene dada por $1 - P(10^{-X/10})$.

4.3.2 Comportamiento espectral

Si, como se cree, el centelleo ionosférico está causado por irregularidades relativamente estacionarias del índice de refracción que se desplazan horizontalmente atravesando el trayecto de la onda de radio, los espectros de potencia espacial y temporal estarán relacionados mediante la velocidad de deriva. La relación de hecho dependerá de la composición de la irregularidad (del espectro de potencia) y de otros factores físicos. En consecuencia, los espectros de potencia exhibirán una gran diversidad de pendientes entre los valores f^{-1} y f^{-6} , tal como lo demuestran ciertas observaciones. En la Fig. 6 aparece representado un comportamiento espectral típico. De no disponerse de resultados de mediciones directas, se recomienda, para las aplicaciones de sistemas, aplicar la pendiente f^{-3} indicada en dicha Figura.

4.4 Consideraciones geométricas

4.4.1 Dependencia con respecto al ángulo cenital

En la mayoría de los modelos, S_4^2 resulta ser proporcional a la secante del ángulo cenital i del trayecto de propagación. Se supone que esta relación es válida para valores de hasta $i \approx 70^\circ$. A ángulos cenitales mayores, convendrá utilizar valores de dependencia comprendidos entre 1/2 y la primera potencia de sec i .

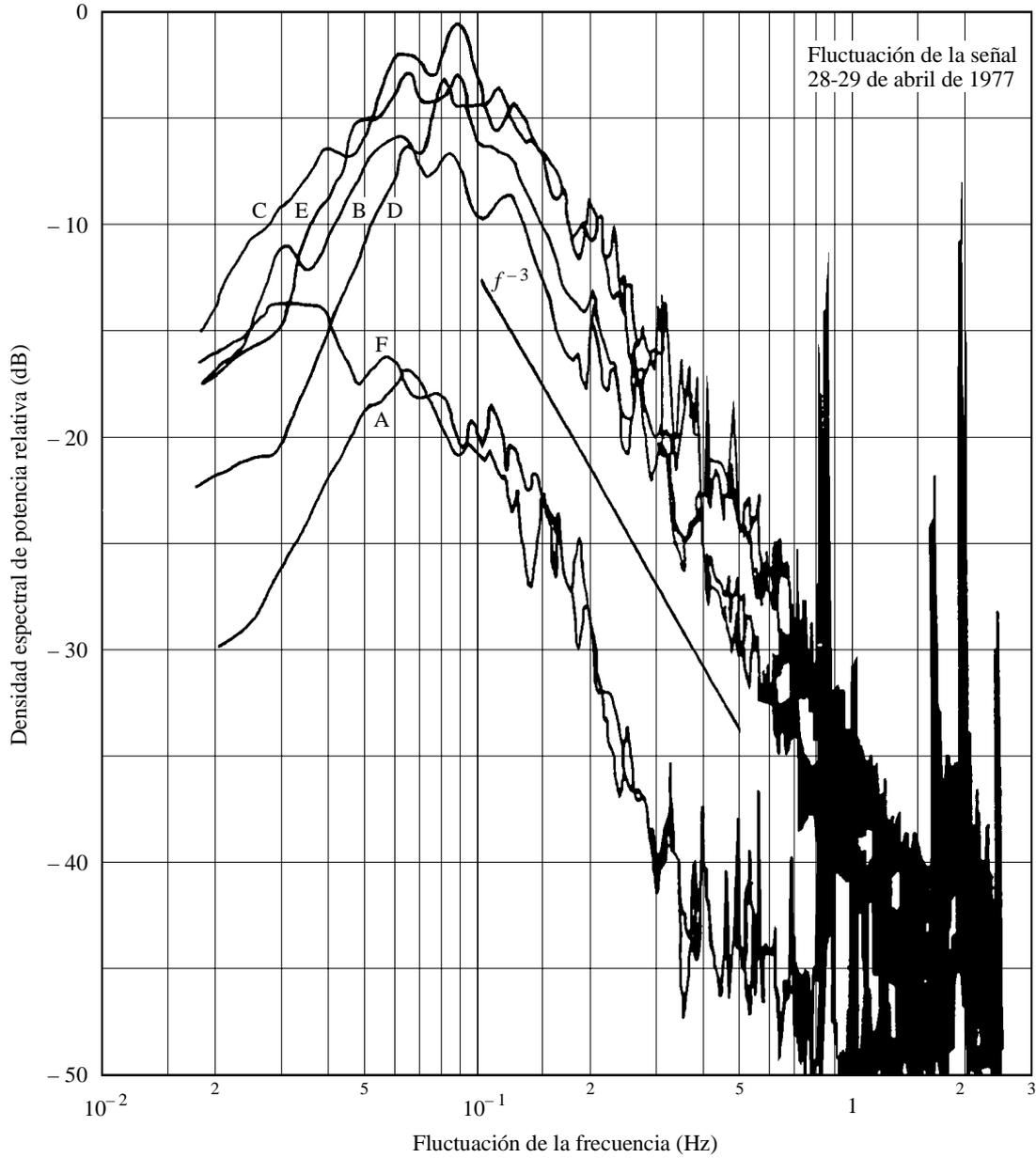
4.4.2 Dependencia estacional-longitudinal

La aparición de centelleos y la magnitud de S_4 presentan una dependencia longitudinal y estacional que es posible parametrizar mediante el ángulo β indicado en la Fig. 7b. Este valor es el ángulo comprendido entre el terminator de poniente y el meridiano magnético local en la cúspide de la línea de campo que atraviesa la línea de visibilidad directa a la altura de la zona de irregularidad. La función de ponderación correspondiente a la dependencia estacional-longitudinal viene dada por:

$$S_4 \propto \exp \left[- \frac{\beta}{W} \right] \quad (9)$$

donde W es una constante de ponderación que depende de la localización y del día del año. Por ejemplo, a partir de los datos disponibles sobre Tangua, Hong Kong y Kwajalein, el valor numérico de la constante de ponderación puede ser modelizado conforme se indica en la Fig. 8.

FIGURA 6
 Estimaciones de la densidad espectral de potencia para un satélite
 geostacionario (Intelsat-IV) en 4 GHz



El centelleo fue observado durante las noches de los días 28 y 29 de abril de 1977 en la estación terrena de Taipei

0531-06

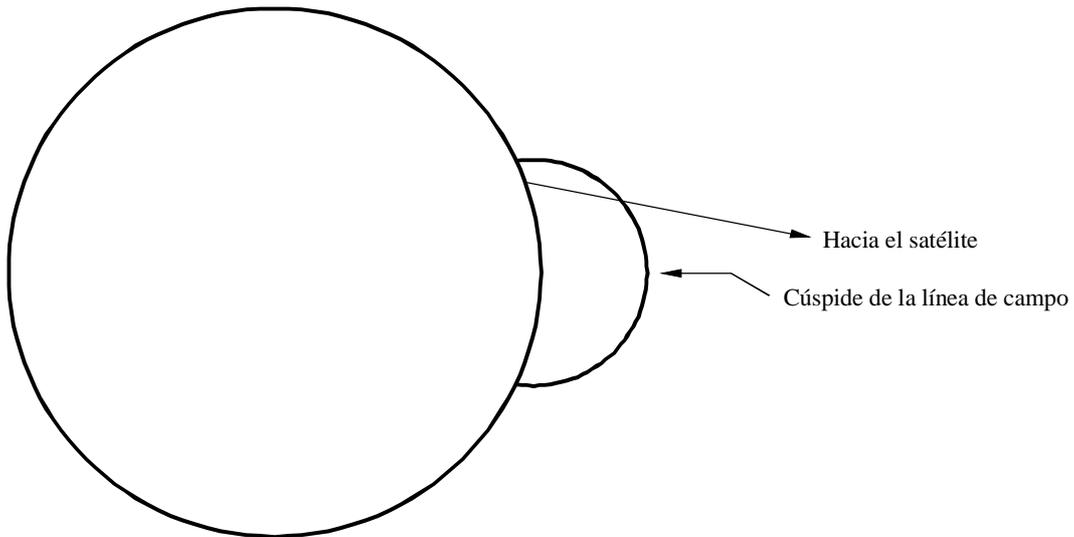
- A: 30 min antes de empezar el suceso
- B: Al comienzo
- C: 1 h después
- D: 2 h después
- E: 3 h después
- F: 4 h después

4.5 Estadística acumulativa

En el diseño de la RDSI y de otros sistemas de radio, los ingenieros de comunicaciones ponen atención no sólo a la degradación del sistema durante un suceso, sino también a la estadística de sucesos acumulativa de largo periodo. Para evaluar y realizar estadísticas de aparición de sucesos en sistemas de comunicaciones con satélite geostacionario, que constituyen la configuración de sistemas de radio más simples, se recomiendan las relaciones de las Figs. 9 y 10. El número de manchas solares representa el promedio de las mismas durante 12 meses.

FIGURA 7a

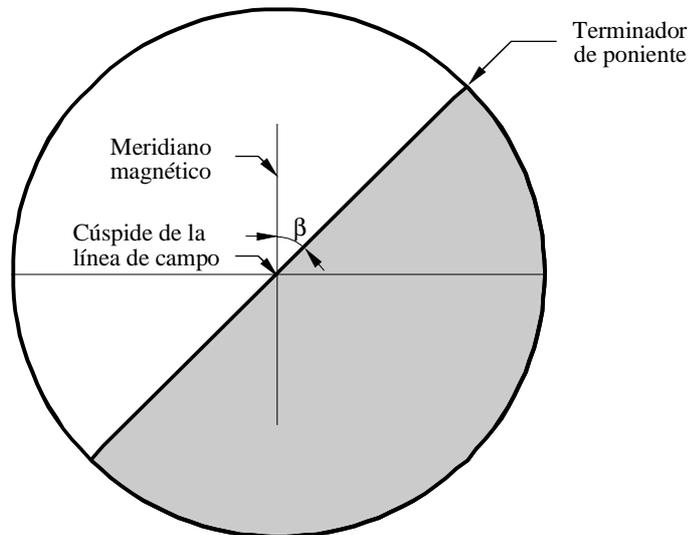
Intersección del trayecto de propagación con una línea de campo magnético a la altitud correspondiente a la región F



0531-07a

FIGURA 7b

Ángulo comprendido entre el meridiano magnético local en la cúspide de la línea de campo indicada en la fig. 7a y el terminador de poniente



0531-07b

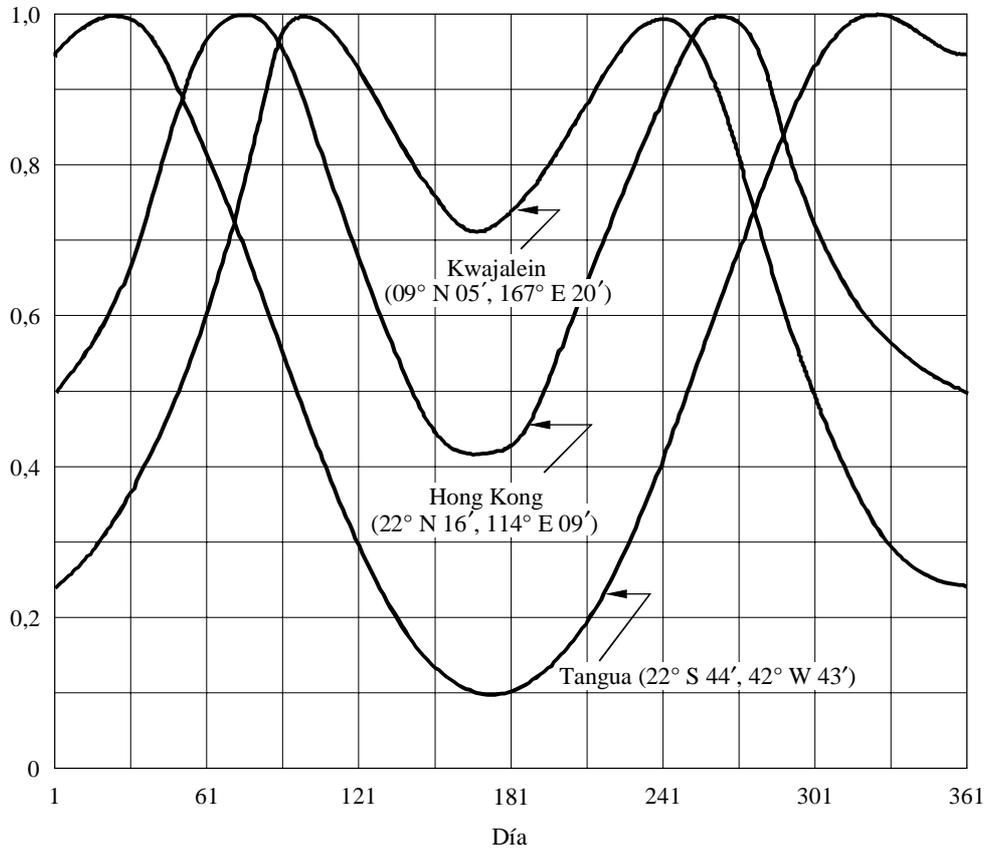
4.6 Aparición simultánea de centelleo ionosférico y desvanecimiento por lluvia

Los fenómenos de centelleo ionosférico y desvanecimiento por lluvia constituyen dos tipos de contratiempo de origen físico completamente distinto. En las regiones ecuatoriales, en años de elevado número de manchas solares el acaecimiento simultáneo de estos dos efectos puede representar un porcentaje de tiempo anual no desdeñable en el diseño de sistemas. En la estación terrena de Djutiluhar (Indonesia), el tiempo de acaecimiento simultáneo acumulativo fue aproximadamente de 0,06% anual para 4 GHz. Este valor es inaceptablemente elevado para aplicaciones RDSI.

Estos sucesos simultáneos presentan formas a menudo muy diferentes de las manifestadas por cada fenómeno por separado (centelleo o lluvia). Aunque el centelleo ionosférico no es por sí mismo un fenómeno de despolarización, ni el desvanecimiento por lluvia es por sí solo un fenómeno de fluctuación de señal, el acaecimiento simultáneo de ambos

produce una fluctuación de señal no desdeñable en el canal de polarización cruzada. La existencia de estos sucesos simultáneos debe ser tomada presente en las aplicaciones a sistemas de radio satélite-Tierra, en los que es necesaria una elevada disponibilidad.

FIGURA 8
Funciones de ponderación estacionales correspondientes a estaciones de sectores de longitud diferentes



0531-08

4.7 Modelo de centelleo en gigahertzios

Para evaluar los efectos del centelleo que cabe esperar en una determinada situación, se pueden seguir los pasos que se indican a continuación:

Paso 1: La Fig. 10 da las estadísticas de ocurrencia del centelleo en trayectos ionosféricos ecuatoriales: fluctuaciones de amplitud de pico a pico, P_{fluc} (dB), para la recepción en frecuencia de 4 GHz desde satélites situados en el Este con ángulos de elevación de unos 20° (curvas continuas P) y en el Oeste a unos 30° de elevación (curvas punteadas I). Los datos proporcionados corresponden a diferentes épocas del año y número de manchas solares.

Paso 2: Puesto que los valores de la Fig. 10 corresponden a una frecuencia de 4 GHz, los valores correspondientes a otras frecuencias se obtienen multiplicando aquéllos por $(f/4)^{-1.5}$, donde f es la frecuencia que interesa (GHz).

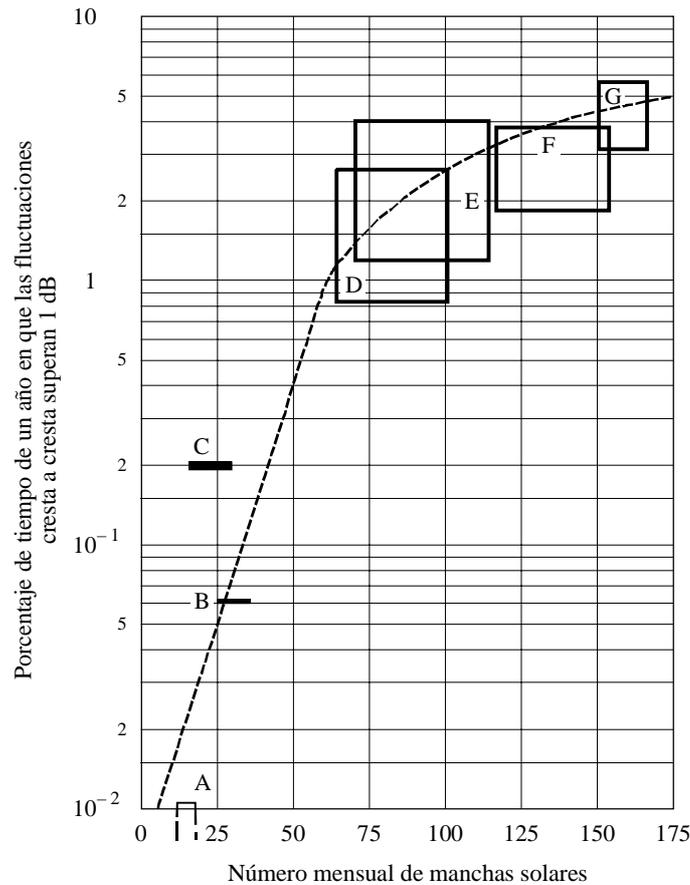
Paso 3: Basándose en la Fig. 5 se puede estimar cualitativamente la variación de P_{fluc} , con la localización geográfica y la ocurrencia diurna.

Paso 4: En tanto que elemento de los cálculos precisos para establecer el enlace, P_{fluc} está relacionado con la pérdida de señal L_p mediante la siguiente fórmula: $L_p = P_{fluc} / \sqrt{2}$.

Paso 5: El índice de centelleo, S_4 , que es el parámetro que se utiliza más comúnmente al describir el centelleo, se define en el § 4.1 y puede obtenerse a partir de P_{fluc} , utilizando el Cuadro 1.

FIGURA 9

Dependencia del centelleo ionosférico ecuatorial en 4 GHz con respecto al número medio mensual de manchas solares



Los cuadrados representan el intervalo de variación durante un año para diferentes portadoras

- A: 1975-1976, Hong Kong y Bahrein, 15 portadoras
- B: 1974, Longovilo, 1 portadora
- C: 1976-1977, Taipei, 2 portadoras
- D: 1970-1971, 12 estaciones, > 50 portadoras
- E: 1977-1978, Hong Kong, 12 portadoras
- F: 1978-1979, Hong Kong, 10 portadoras
- G: 1979-1980, Hong Kong, 6 portadoras

0531-09

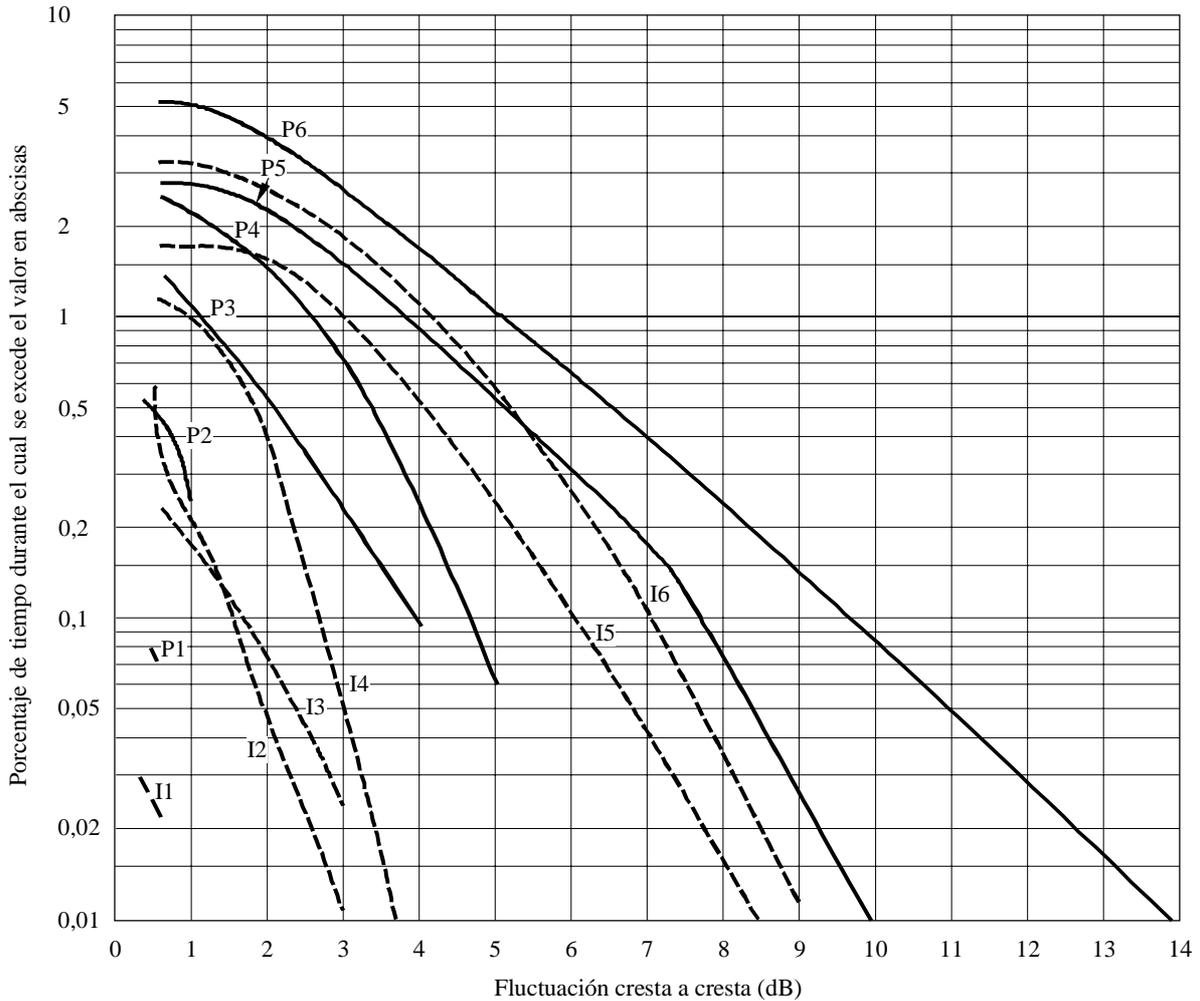
5 Absorción

Cuando no se dispone de información directa, la pérdida por absorción ionosférica puede ser estimada a partir de modelos disponibles aplicando la relación $(\sec i)/f^2$ para frecuencias superiores a 30 MHz, donde i es el ángulo cenital del trayecto de propagación en la ionosfera. Para regiones ecuatoriales y de latitudes medias, la elección de ondas de radio con frecuencias superiores a 70 MHz asegurará una penetración en ionosfera sin un nivel de absorción apreciable.

Las mediciones efectuadas en latitudes medias indican que, para una travesía de la ionosfera en un solo sentido con incidencia vertical, la absorción para 30 MHz en condiciones normales varía normalmente entre 0,2 y 0,5 dB. Durante un resplandor solar la absorción aumentará, aunque sin sobrepasar los 5 dB. La absorción puede incrementarse a altas latitudes, por efecto de fenómenos propios del casquete polar y de aurora; estos dos tipos de fenómenos acaecen a intervalos aleatorios, duran periodos de tiempo diversos, y sus efectos están en función del emplazamiento de los terminales y del ángulo de elevación del trayecto. Por consiguiente, para un diseño de sistemas de la máxima eficacia convendrá someter estos fenómenos a un tratamiento estadístico, teniendo presente que la duración de la absorción por efecto de la aurora es del orden de horas, mientras que la absorción en el casquete polar es del orden de días.

FIGURA 10

Estadísticas anuales de las fluctuaciones de pico a pico observadas en la estación terrena de Hong Kong (curvas I1, P1, I3-I6, P3-P6) y la estación terrena de Taipei (curvas P2 e I2)



| Curva | Periodo | Número de manchas solares |
|--------|-----------------|---------------------------|
| I1, P1 | Marzo 75-76 | 10-15 |
| I2, P2 | Junio 76-77 | 12-26 |
| I3, P3 | Marzo 77-78 | 20-70 |
| I4, P4 | Octubre 77-78 | 44-110 |
| I5, P5 | Noviembre 78-79 | 110-160 |
| I6, P6 | Junio 79-80 | 153-165 |

0531-10

5.1 Absorción por efecto de la aurora

Esta absorción se produce por efecto de la concentración de electrones en las regiones D y E causada por la incidencia de la energía electrónica. Esta absorción es observada en un compás de entre 10° y 20° de latitud centrado en una latitud próxima a la de máximo acamiento de aurora visible. El fenómeno está constituido por una serie de aumentos discretos de la absorción de duraciones individuales relativamente breves –es decir, del orden de minutos u horas–, con una duración promedia de unos 30 min y, por lo general, exhibiendo una estructura temporal irregular. Los aumentos nocturnos consisten por lo general en incrementos rápidos sin brusquedad y disminuciones lentas. Las magnitudes típicas correspondientes a 127 MHz figuran en el Cuadro 2.

CUADRO 2

Absorción por aurora a 127 MHz (dB)

| Porcentaje de tiempo | Ángulo de elevación | |
|----------------------|---------------------|-----|
| | 20° | 5° |
| 0,1 | 1,5 | 2,9 |
| 1 | 0,9 | 1,7 |
| 2 | 0,7 | 1,4 |
| 5 | 0,6 | 1,1 |
| 50 | 0,2 | 0,4 |

5.2 Absorción en el casquete polar

La absorción en el casquete polar que puede producirse en los momentos de máxima actividad solar, acaece a latitudes geomagnéticas superiores a 64°. Este tipo de absorción es producido por la ionización a altitudes superiores a 30 km. Suele tener lugar en forma de sucesos discretos, en ocasiones intersolapados, asociados casi siempre a fenómenos solares discretos. Se trata de una absorción duradera, detectable sobre el casquete polar iluminado por el Sol. La absorción en casquete polar acaece por lo general durante el cenit del ciclo de manchas solares, periodo en el que pueden acaecer de 10 a 12 sucesos por año. Cada uno de estos sucesos puede durar hasta varios días, al contrario de lo que ocurre con la absorción por aurora, que se presenta frecuentemente muy localizada y con variaciones en el transcurso de pocos minutos.

Un rasgo destacable de la absorción en el casquete polar es la considerable reducción de la absorción durante los periodos de oscuridad, para una cadencia de producción de electrones dada. En la Fig. 11 se ha representado un modelo hipotético de la variación diurna (a lo largo del día) de la absorción en el casquete polar tras la aparición de un resplandor solar importante, basado en observaciones riométricas efectuadas a diversas latitudes.

6 Resumen

En el Cuadro 3 se expone cierto número de valores máximos estimativos de efectos ionosféricos para una frecuencia de 1 GHz. Se presupone que el contenido total vertical de electrones de la ionosfera es de 10^{18} el/m² de columna. Se presupone también un ángulo de elevación de 30°. Los valores indicados corresponden al avance transversal de las ondas por la ionosfera en una sola dirección.

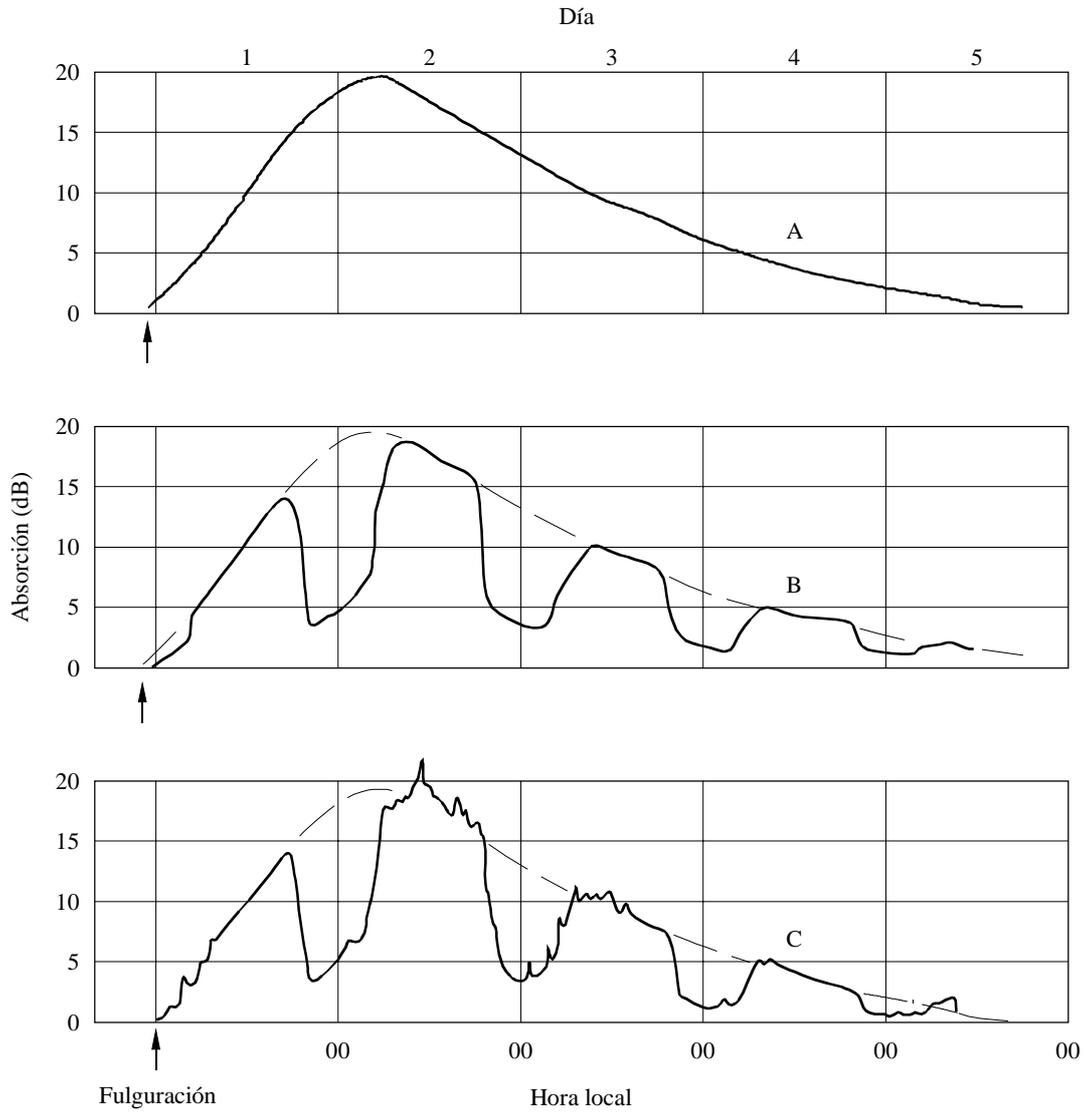
CUADRO 3

Efectos ionosféricos máximos estimados a 1 GHz para ángulos de elevación de aproximadamente 30° (en un sentido, transversalmente)

| Efecto | Magnitud | Dependencia de la frecuencia |
|--------------------------------------|-----------------|------------------------------|
| Rotación de Faraday | 108° | $1/f^2$ |
| Retardo de propagación | 0,25 μ s | $1/f^2$ |
| Refracción | < 0,17 mrad | $1/f^2$ |
| Variación de la dirección de llegada | 0,2 min de arco | $1/f^2$ |
| Absorción (casquete polar) | 0,04 dB | $\sim 1/f^2$ |
| Absorción (auroral + casquete polar) | 0,05 dB | $\sim 1/f^2$ |
| Absorción (latitudes medias) | < 0,01 dB | $1/f^2$ |
| Dispersión | 0-4 ns/MHz | $1/f^3$ |
| Centelleo | Véase el § 4 | Véase el § 4 |

FIGURA 11

Modelo hipotético que muestra la absorción en el casquete polar después de un resplandor solar importante, tal como se esperaría observar con riómetros a unos 30 MHz



- A: Altas latitudes (luz del día durante 24 h)
- B: Altas latitudes (periodos iguales de día y de noche)
- C: Altas latitudes (zona de aurora)

0531-11