|  |
| --- |
| **Recomendación UIT-R RS.2066-0**  **(12/2014)** |
| **Protección del servicio de radioastronomía en la banda de frecuencias 10,6‑10,7 GHz contra emisiones no deseadas de radares  de apertura sintética que funcionan en el servicio de exploración de  la Tierra por satélite (activo) alrededor de 9 600 MHz** |
| **Serie RS**  **Sistemas de detección a distancia** |

Prólogo

El Sector de Radiocomunicaciones tiene como cometido garantizar la utilización racional, equitativa, eficaz y económica del espectro de frecuencias radioeléctricas por todos los servicios de radiocomunicaciones, incluidos los servicios por satélite, y realizar, sin limitación de gamas de frecuencias, estudios que sirvan de base para la adopción de las Recomendaciones UIT-R.

Las Conferencias Mundiales y Regionales de Radiocomunicaciones y las Asambleas de Radiocomunicaciones, con la colaboración de las Comisiones de Estudio, cumplen las funciones reglamentarias y políticas del Sector de Radiocomunicaciones.

# Política sobre Derechos de Propiedad Intelectual (IPR)

La política del UIT‑R sobre Derechos de Propiedad Intelectual se describe en la Política Común de Patentes UIT‑T/UIT‑R/ISO/CEI a la que se hace referencia en el Anexo 1 a la Resolución UIT‑R 1. Los formularios que deben utilizarse en la declaración sobre patentes y utilización de patentes por los titulares de las mismas figuran en la dirección web <http://www.itu.int/ITU-R/go/patents/es>, donde también aparecen las Directrices para la implementación de la Política Común de Patentes UIT‑T/UIT‑R/ISO/CEI y la base de datos sobre información de patentes del UIT‑R sobre este asunto.

|  |  |
| --- | --- |
| Series de las Recomendaciones UIT-R  (También disponible en línea en <http://www.itu.int/publ/R-REC/es>) | |
| **Series** | Título |
| **BO** | Distribución por satélite |
| **BR** | Registro para producción, archivo y reproducción; películas en televisión |
| **BS** | Servicio de radiodifusión (sonora) |
| **BT** | Servicio de radiodifusión (televisión) |
| **F** | Servicio fijo |
| **M** | Servicios móviles, de radiodeterminación, de aficionados y otros servicios por satélite conexos |
| **P** | Propagación de las ondas radioeléctricas |
| **RA** | Radio astronomía |
| **RS** | **Sistemas de detección a distancia** |
| **S** | Servicio fijo por satélite |
| **SA** | Aplicaciones espaciales y meteorología |
| **SF** | Compartición de frecuencias y coordinación entre los sistemas del servicio fijo por satélite y del servicio fijo |
| **SM** | Gestión del espectro |
| **SNG** | Periodismo electrónico por satélite |
| **TF** | Emisiones de frecuencias patrón y señales horarias |
| **V** | Vocabulario y cuestiones afines |

|  |
| --- |
|  |

|  |
| --- |
| ***Nota****: Esta Recomendación UIT-R fue aprobada en inglés conforme al procedimiento detallado en la  Resolución UIT-R 1.* |

*Publicación electrónica*

Ginebra, 2016

© UIT 2016

Reservados todos los derechos. Ninguna parte de esta publicación puede reproducirse por ningún procedimiento sin previa autorización escrita por parte de la UIT.

RECOMENDACIÓN UIT-R RS.2066-0

Protección del servicio de radioastronomía en la banda de frecuencias 10,6‑10,7 GHz contra emisiones no deseadas de radares de apertura   
sintética que funcionan en el servicio de exploración de la Tierra   
por satélite (activo) alrededor de 9 600 MHz

(2014)

Cometido

La presente Recomendación proporciona un procedimiento operativo para evitar el acoplamiento de haz principal a haz principal entre los sistemas SAR-4 del SETS (activo) cuando transmiten cerca de 9 600 MHz y las estaciones del SRA que llevan a cabo observaciones en la banda 10,6‑10,7 GHz para no causar daños al sensible amplificador de bajo nivel de ruido del SRA.

Palabras clave

Mitigación, SETS (activo), SRA

Abreviaturas/Glosario

SAR Radar de apertura sintética

Recomendaciones, Informes de la UIT relacionados

Recomendación UIT-R RS.2043 Características de los radares de apertura sintética del servicio de exploración de la Tierra por satélite (activo) que funcionan en torno a 9 600 MHz

Informe UIT-R RA.2188 Niveles de densidad de flujo de potencia y p.i.r.e. potencialmente perjudiciales para los receptores de radioastronomía

Informe UIT-R RS.2274 Necesidades de espectro de las aplicaciones de radar de apertura sintética en vehículos espaciales previstas en una atribución ampliada al servicio de exploración de la Tierra por satélite alrededor de 9 600 MHz

Informe UIT-R RS.2308 Compatibilidad en radiofrecuencia de emisiones no deseadas procedentes de radares de apertura sintética del SETS en 9 GHz con el servicio de exploración de la Tierra por satélite (pasivo), el servicio de investigación espacial (pasivo), el servicio de investigación espacial y el servicio de radioastronomía que utilizan, respectivamente, las bandas de frecuencias 8 400‑8 500 MHz y 10,6-10,7 GHz

La Asamblea de Radiocomunicaciones de la UIT,

considerando

*a)* que la banda de frecuencias 9 300-9 800 MHz está atribuida al SETS (activo) a título primario;

*b)* que la banda de frecuencias 9 800-9 900 MHz está atribuida al SETS (activo) a título secundario;

*c)* que la banda de frecuencias 10,6-10,7 GHz está atribuida al SRA a título primario;

*d)* que los sistemas del SETS (activo) que funcionan con radares activos en torno a 9 600 MHz usan emisiones chirp de alta potencia en el sentido espacio-Tierra;

*e)* que las estaciones de radioastronomía que funcionan en la banda de frecuencias 10,6‑10,7 GHz utilizan amplificadores de bajo ruido extremadamente sensibles;

*f)* que el Informe UIT-R RA.2188 proporciona los niveles de densidad de flujo de potencia y de p.i.r.e. que podrían dañar los amplificadores de bajo ruido del SRA o sus etapas de entrada;

*g)* que el nivel de interferencia recibido por las estaciones del SRA proveniente de las emisiones de los sistemas del SETS (activo) pueden, en casos excepcionales de acoplamiento entre haces principales, alcanzar o superar los niveles críticos que figuran en el Informe UIT-R RA.2188,

recomienda

**1** que, con el fin de garantizar la compatibilidad de las estaciones SAR del SETS y las del SRA, los sistemas SAR del SETS que funcionan alrededor de 9 600 MHz eviten, en la mayor medida posible, iluminar una zona en torno a las estaciones de radioastronomía. El tamaño de esa zona se define en el Anexo 1. El Anexo 2 facilita una lista de las estaciones del SRA que pueden funcionar en la banda de frecuencias 10,6-10,7 GHz y efectuar observaciones durante los periodos de iluminación;

**2** que, en el caso en que no se cumplan las condiciones a las que se refiere el *recomienda*1, el operador del sistema SAR del SETS debe ponerse en contacto con el operador de la estación de radioastronomía interesada por lo menos siete días naturales antes de un suceso para las operaciones rutinarias y por lo menos 24 horas antes para la toma de imágenes SAR del SETS únicamente en casos de emergencia tales como la gestión de catástrofes con el fin de coordinar y, si es preciso, llegar a un acuerdo sobre mitigación u otras medidas preventivas.

Anexo 1  
  
Determinación de la zona de protección  
en torno a las estaciones del SRA

El contorno del haz de emisión correspondiente al margen determinado por la Recomendación UIT‑R RA.2188 define la zona perjudicial en el hipotético caso de acoplamiento entre los haces principales de las antenas. Este tipo de contorno tiene forma de elipse con un eje mayor δθ*h*en la dirección horizontal del haz y un eje menor δθ*v* en la dirección vertical que delimita así una zona en la que la potencia recibida en la estación del SRA superaría el valor de –18 dBW. La proyección sobre la superficie de la Tierra determina la zona que se debe proteger con un área definida por ±δ*h* en la dirección horizontal y por ±δ*v* en la dirección vertical en torno a la estación de radioastronomía. El Cuadro 1 muestra la gama de parámetros necesarios para evitar daños accidentales al receptor[[1]](#footnote-1) del SRA con una antena de 100 m y considerando el SAR-4 descrito en la Recomendación UIT‑R RS.2043.

CUADRO 1

Parámetros para evitar daños accidentales  
a los receptores de radioastronomía

| Ángulo incidente Φ | Ángulo de desplazamiento horizontal δθ*h* | Ángulo de desplazamiento vertical δθ*v* | Separación horizontal (km) δ*h* | Separación vertical (km) δ*v* |
| --- | --- | --- | --- | --- |
| 20° | 1,02° | 1,8° | 9,6 | 18,2 |
| 55° | 0,5° | 1,1° | 7,4 | 28,1 |

La Fig. 1 muestra la forma de la zona que debe protegerse en torno a la estación del SRA, en función del diámetro de la antena del SRA y del ángulo de incidencia. Se puede observar que no existe ninguna restricción para las estaciones del SRA con diámetros de antena inferiores a 17 m y que la distancia de separación máxima de la estación del SRA es de 28 km para la mayoría de las estaciones.

FIGURA 1

Tamaño de la zona en torno a las estaciones del SRA que debe protegerse   
considerando las características del SAR-4 del SETS



De forma más general, para un ángulo de incidencia dado *i*, la distancia entre el satélite SAR y la zona de adquisición viene determinada por:

donde:

r: radio de la Tierra (km)

*i*: ángulo de incidencia (°)

*h*: altitud del SAR (km).

El ángulo correspondiente entre el nadir y la zona de adquisición en el plano vertical viene dado por:

donde:

r: radio de la Tierra (km)

*i*: ángulo de incidencia (°)

*h*: altitud del SAR (km).

La ganancia máxima de la antena del SRA se puede obtener a partir del diámetro de la antena y de la frecuencia mediante la ecuación siguiente:

donde:

*D*: diámetro de la antena del SRA (m)

*f*: frecuencia (GHz).

A partir de estos valores, se obtiene la ganancia de la antena del SRA que permite cumplir la limitación de potencia en recepción de –18 dBW mediante la ecuación:

donde:

*Prlimit*: potencia recibida que no se debe exceder (–18 dBW por debajo de 20 GHz)

*Lp*: pérdidas de espacio libre (dB)

*Gr*: ganancia máxima de la antena del SRA (dBi)

*Pe*: potencia de pico del SAR (dBW).

Utilizando los diagramas horizontal y vertical de la antena del SAR es posible determinar los correspondientes ángulos de desplazamiento δθ*h* y δθ*v*. A partir de estos ángulos se pueden obtener las distancias de separación horizontal y vertical δ*h* y δ*v*.

donde:

r: radio de la Tierra (km)

*d*: distancia oblicua (km)

δθ*h*: ángulo de desplazamiento horizontal (°).

La distancia oblicua entre el satélite y la estación del SRA que cumple el límite de potencia recibida viene dado por:

donde:

r: radio de la Tierra (km)

*d*: distancia oblicua entre el satélite y la zona de adquisición (km)

*h*: altitud del satélite SAR (km)

θ*ν*: ángulo entre el nadir y la zona de adquisición en el plano vertical (°)

δθ*ν*: ángulo de desplazamiento vertical (°).

Y también se puede obtener la distancia de separación vertical, δ*v*:

donde:

r: radio de la Tierra (km)

*d*: distancia oblicua entre el satélite y la zona de adquisición (km)

*d+*: distancia oblicua entre el satélite y la estación del SRA (km)

θ*v*: ángulo entre el nadir y la zona de adquisición en el plano vertical (°)

δθ*ν*: ángulo de desplazamiento vertical (°).

Anexo 2  
  
Lista de estaciones de radioastronomía que funcionan  
en la banda 10,6-10,7 GHz

Región 1

|  |  |  |  |  |
| --- | --- | --- | --- | --- |
| País | Nombre | Latitud N | Longitud E | Tamaño de la antena (m) |
| Bélgica | Humain | 50° 11' 30" | 05° 15' 27" | 4 |
| Finlandia | Metsahövi | 60° 13' 04" | 24° 23' 37" | 13,7 |
| Alemania | Effelsberg | 50° 31' 29" | 06° 53' 03" | 100 |
| Stockert | 50° 34' 10" | 06° 43' 19" | 10 |
| Wettzell | 49° 08' 41" | 12° 52' 40" | 20, 13,2 |
| Italia | Medicina | 44° 31' 14" | 11° 38' 49" | 32 |
| Noto | 36° 52' 33'' | 14° 59' 20'' | 32 |
| Sardinia | 39° 29' 34" | 09° 14' 42" | 64 |
| Letonia | Ventspils | 57° 33' 12" | 21° 51' 17" | 32 |
| Noruega | Ny Ålesund | 78° 55' 45" | 11° 52' 15" | 20 |
| Portugal | Flores | 38° 31' 12" | –31° 07' 48" | 13 |
| Santa Maria | 36° 58' 12" | –25° 10' 12" | 13 |
| Rusia | Badari | 51° 45' 27" | 102° 13' 16" | 32 |
| Kaliazyn | 57° 13' 29" | 37° 54' 01" | 64 |
| Pushchino | 54° 49' 20" | 37° 37' 53" | 22 |
| Svetloe | 61° 05' 00" | 29° 46' 54" | 32 |
| Zelenchukskaya | 43° 49' 34" | 41° 35' 12" | 32 |
| Sudáfrica | Hartebeesthoek | –25° 52' 48" | –27° 40' 48" | 64 |
| MeerKAT | –30° 43' 16" | 21° 24' 40" | 64 antenas de 13,5 |
| España | Robledo | 40° 25' 38" | –04° 14' 57" | 70,34 |
| Tenerife | 28° 30' 00" | –16° 30' 00" | 12 |
| Yebes | 40° 31' 27" | –03° 05' 22" | 40 |
| Suecia | Onsala | 57° 23' 45" | 11° 55' 35" | 20 |
| Onsala | 57° 23' 35" | 11° 55' 04" | 2 antenas de 12 |
| Suiza | Bleien | 47° 20' 26" | 08° 06' 44" | 5 |
| Turquía | Kayseri | 38° 59' 45" | 36° 17' 58" | 5 |
| RU | Merlin Cambridge (mean) | 52° 10' 01" | 00° 03' 08" | 32 |
| Merlin Knockin | 52° 47' 25" | –02° 59' 50" | 25 |
| Merlin Darnhall | 53° 09' 23" | –02° 32' 09" | 25 |
| Merlin Jodrell Bank (mean) | 53° 14' 07" | –02° 18' 23" | 64 |
| Merlin Pickmere | 53° 17' 19" | –02° 26' 44" | 25 |

Lista de estaciones de radioastronomía que funcionan  
en la banda 10,6-10,7 GHz

Región 2

|  |  |  |  |  |
| --- | --- | --- | --- | --- |
| País | Nombre | Latitud N | Longitud E | Tamaño de la antena (m) |
| Brasil | Itapetinga | –23° 11' 05" | –46° 33' 28" | 14 |
| Canadá | Algonquin Radio Obsy | 45° 57' 19" | –78° 04' 23" | 3,7 y 9,1 |
| EE.UU. | Arecibo | 18° 20' 39" | –66° 45' 10" | 305 |
| GGAO Greenbelt | 39° 06' 00" | –76° 29' 24" | 12 |
| Green Bank Telescope | 38° 25' 59" | –79° 50' 23" | 100 |
| Haystack | 42° 36' 36" | –71° 28' 12" | 18 |
| Kokee Park | 22° 07' 34" | –159° 39' 54" | 20 |
| Jansky VLA | 33° 58' 22"  a 34° 14' 56" | –107° 24' 40"  a  –107° 48' 22" | 27 antenas de 25 |
| VLBA Brewster, WA | 48° 07' 52" | –119° 41' 00" | 25 |
| VLBA Fort Davis, TX | 30° 38' 06" | –103° 56' 41" | 25 |
| VLBA Hancock, NH | 42° 56' 01" | –71° 59' 12" | 25 |
| VLBA Kitt Peak, AZ | 31° 57' 23" | –111° 36' 45" | 25 |
| VLBA Los Alamos, NM | 35° 46' 30" | –106° 14' 44" | 25 |
| VLBA Mauna Kea, HI | 19° 48' 05" | –155° 27' 20" | 25 |
| VLBA North Liberty, IA | 41° 46' 17" | –91° 34' 27" | 25 |
| VLBA Owens Valley, CA | 37° 13' 54" | –118° 16' 37" | 40 |
| VLBA Pie Town, NM | 34° 18' 04" | –108° 07' 09" | 25 |
| VLBA St. Croix, VI | 17° 45' 24" | –64° 35' 01" | 25 |
| Allen Telescope Array | 40° 10' 44" | –119° 31' 53" | 42 antenas de 6 |
| Goldstone | 35° 25' 33" | –116° 53' 22" | 70,3 |

Lista de estaciones de radioastronomía que funcionan  
en la banda 10,6-10,7 GHz

Región 3

|  |  |  |  |  |
| --- | --- | --- | --- | --- |
| País | Nombre | Latitud N | Longitud E | Tamaño de la antena (m) |
| Australia | Parkes | –33° 00' 00" | 148° 15' 44" | 64 |
| Katherine | –14° 22' 32" | 132° 09' 09" | 12 |
| Mopra | –31° 16' 04" | 149° 05' 58" | 22 |
| ATCA (Narrabri) | –30° 59' 52" | 149° 32' 56" | 6 antenas de 22 |
| Tidbinbilla | –35° 24' 18" | 148° 58' 59" | 70, 34 |
| Hobart (Mt. Pleasant) | –42° 48' 18" | 147° 26' 21" | 26 |
| Ceduna | –31° 52' 05" | 133° 48' 37" | 30 |
| Yarragadee | –29° 02' 47" | 115° 20' 48" | 12 |
| China | Miyun | 40° 33' 29" | 116° 58' 37" | 50 |
| Sheshan | 31° 05' 58" | 121° 11' 59" | 25 |
| Nanshan | 43° 28' 16" | 87° 10' 40" | 25 |
| Tianma | 31° 05' 13" | 121° 09' 48" | 65 |
| CSRH | 42° 12' 31" | 115° 14' 45" | 60 antenas de 2 |
| QTT | 43° 36' 04" | 89° 40' 57" | 110 |
| Japón | Nobeyama | 35° 56' 40" | 138° 28' 21" | 45 |
| VERA-Mizusawa | 39° 08' 01" | 141° 07' 57" | 20, 10 |
| VERA-Iriki | 31° 44' 52" | 130° 26' 24" | 20 |
| VERA-Ogasawara | 27° 05' 31" | 142° 13' 00" | 20 |
| VERA-Ishigakijima | 24° 24' 44" | 124° 10' 16" | 20 |
| Ishioka | 36° 12' 31" | 140° 13' 36" | 13,2 |
| Kashima | 35° 57' 21" | 140° 39' 36" | 34 |
| Usuda | 36° 07' 57" | 138° 21' 46" | 64 |
| Nishi-Waseda | 35° 42' 25" | 139° 43' 20" | 2,4 antenas de 64 |
| Tomakomai | 42° 40' 25" | 141° 35' 48" | 11 |
| Gifu | 35° 28' 03" | 136° 44' 14" | 11 |
| Yamaguchi | 34° 12' 58" | 131° 33' 26" | 32 |
| Tsukuba | 36° 06' 11" | 140° 05' 19" | 32 |
| Corea | KSWC (Jeju) | 33° 42' 36" | 126° 29' 26" | 3 |
| SGOC (Sejong) | 36° 31' 12" | 127° 18' 00" | 22 |
| K-SRBL | 36° 24' 00" | 127° 22' 12" | 2 antenas de 2 |
| KVN-Yonsei | 37° 33' 55" | 126° 56' 27" | 21 |
| KVN-Ulsan | 35° 32' 33" | 129° 15' 04" | 21 |
| KVN-Tamna | 33° 17' 21" | 126° 27' 37" | 21 |
| Nueva Zelandia | Warkworth | –36° 25' 59" | 174° 39' 52" | 30, 12 |

\_\_\_\_\_\_\_\_\_\_\_\_\_\_

1. En la dirección vertical existe una asimetría del 5,6% para δθ*v* y δ*v* entre los ángulos de desplazamiento interior y exterior y las distancias que no se ha tenido en cuenta. Se ha hecho una aproximación mediante rectángulos de las proyecciones sobre el suelo de los contornos marginales que son elipses distorsionadas. [↑](#footnote-ref-1)