

## التوصية 9 ITU-R P.372

**الضوضاء الراديوية\***

(المسألة 214/3)

(2007-2003-2001-1994-1990-1986-1982-1978-1974-1963-1959-1956-1953-1951)

**مجال التطبيق**

تقدم التوصية ITU-R P.372 معلومات عن سويات الخلفية لضوضاء الترددات الراديوية في مدى تردد من 0,1 Hz إلى 100 GHz. وهي تراعي الضوضاء الناجمة عن البرق والناجمة عن مصادر اصطناعية وعن الحركة وعن درجة حرارة الطبقة السفلية من الغلاف الجوي. وتقديم عوامل درجات الحرارة والضوضاء لكي توفر أساساً لتقدير أداء النظام.

إن جمعية الاتصالات الراديوية للاتحاد الدولي للاتصالات،

إذ تضع في اعتبارها

أ) أن الضوضاء الراديوية تضع حداً على أداء الأنظمة الراديوية؛

ب) أن عامل ضوضاء الهوائي الفعال أو درجة حرارة ضوضاء الهوائي مع توزيع احتمال الاتساعات لغلاف الضوضاء المستقبلة هم عبارة عن معلمات مناسبة (ضرورية دوماً تقريباً لكن أحياناً ليست كافية) تستعمل لتحديد الأداء وتصميم الأنظمة؛

ج) أنه ليس من المناسب بشكل عام استعمال أنظمة الاستقبال التي يقل فيها عامل الضوضاء عن العامل الذي تفرضه الضوضاء الخارجية الدينية؛

د) ضرورة توفير معطيات عن الإشعاعات الراديوية القادمة من المصادر الطبيعية:

- لتقييم آثار الجو على الموجات الراديوية؛

- لتوزيع الترددات المطلوبة من أجل عمليات الاستشعار عن بعد لبيئة الأرض،

توصي

باستعمال المعطيات التالية، إذا دعت الحاجة، لتصميم الأنظمة الراديوية وتحليلها:

**1 مصادر الضوضاء الراديوية**

تعرف الضوضاء الراديوية في التوصية ITU-R V.573 كما يلي:

«ضوضاء راديوية (تردد راديوي)؛

ظاهرة كهرمغناطيسية متغيرة مع الزمن لها مكونات في مدى التردد الراديوي من الواضح أنها لا تنقل معلومات وهي قد تقتصر إشارة مطلوبة أو تتحدد معها.

\* إن البرنامج الحاسوبي المصاحب لخواص الضوضاء الجوية وتطبيقاتها التي تعزى إلى البرق وإلى الضوضاء الاصطناعية والمحرية (عند ترددات أقل من 100 MHz تقريباً) والموصوفة في هذه التوصية، متوفراً من قسم الموقع الشبكي لقطاع الاتصالات الراديوية الذي يتعامل مع لجنة الدراسات 3 بقطاع الاتصالات الراديوية.

**الملاحظة 1** - في حالات معينة قد تتحمل ضوباء التردد الراديوسي معلومات عن بعض خصائص مصدرها مثل طبيعة هذا المصدر وموقعه.

**الملاحظة 2** - يمكن أن يظهر مجموع الإشارات في شكل ضوء تردد راديوسي إذا لم يتسع التعرف على هويتها كل على حدة.»

تقدم التوصية ITU-R P.372 بيانات عن الضوء الراديوية الخارجية التي يتقطعتها نظام استقبال راديوسي والمشتقة من الأسباب التالية:

- إشارات صادرة عن تفريغات البرق (ضوء جوئي تعزى إلى البرق);
- إشعاعات متجمعة غير مقصودة للآلات الكهربائية وللتجهيزات الكهربائية والإلكترونية ولخطوط نقل الطاقة الكهربائية أو من أنظمة إشعال محركات احتراق داخلي (ضوء اصطناعي);
- انبعاثات صادرة عن غازات جوئي ومائي جوئي;
- ضوء تعزى إلى الأرض أو إلى عوائق أخرى توجد في حزمة الهوائي;
- إشعاعات قادمة من مصادر راديوية سماوية.

**الملاحظة 1** - تقديرات سويات الضوء الراديوية المعطاة هنا تخص سوية ضوء الخلفية في غياب الإشارات الأخرى سواء كانت مشعة عن عدم أو عن غير عدم بحيث لا ينظر في الضوء أو الإشارات الناجمة عن إرسالات غير مطلوبة في نفس القناة أو ناجمة عن البث الهامشي من أنظمة إرسال أو استقبال فردية في هذه التوصية.

**الملاحظة 2** - في حالة الضوء الاصطناعي، من المقرر أن تكون البيانات المقدمة تمثيلية للفئة البيئية مع السويات النمطية لنشاط كهربائي وإلكتروني يعمل بصورة طبيعية على مسافات مماثلة من هذه البيئة.

## شروط تحديد كثافة الضوء والعلاقة فيما بينها

2

إن عامل الضوء  $f$  المستقبل ما هو ناتج مجموعة مصادر للضوء التي تلتقط على مطارات استقبال النظام. وينبغي مراعاة الضوء الداخلية والخارجية والنقطة المرجعية الوحيدة التي تسمح بتحديد عامل الضوء الكلي لأداء مستقبل راديوسي هي نقطة مدخل هوائي الاستقبال دون خسارة مكافحة (ولا توجد ماديًا مطارات هوائي بدون خسارة هذا). وفيما يخص المستقبلات التي لا تتمتع باستجابات هامشية، يعطى عامل الضوء للنظام بالمعادلة التالية:

$$(1) \quad f = f_a + (f_c - 1) + l_c l_t (f_r - 1)$$

حيث:

$f_a$ : هو عامل الضوء الخارجية كالآتي:

$$(2) \quad f_a = \frac{P_n}{k t_0 b}$$

**الملاحظة 1** -  $F_a$  هي قيمة الضوء الخارجية المحددة كالآتي:

$$F_a = 10 \log f_a \quad \text{dB}$$

$P_n$ : قدرة الضوء الصادرة عن هوائي المكافئ دون خسارة

$$k: \text{ثابت Boltzmann} \quad \text{J/K}^{23-10} = 1,38$$

$t_0$ : درجة الحرارة المرجعية (K) يفترض أنها 290 K

$b$ : عرض نطاق قدرة الضوء لنظام الاستقبال (Hz)

$I_c$ : خسارة دارة هوائي (تقرير قدرة الدخل المتيسرة/قدرة الخرج المتيسرة)

$I_t$ : خسارات خط الإرسال (تقرير قدرة الخرج المتيسرة/قدرة الخرج المتيسرة)

$f_r$ : عامل الضوء للمستقبل.

**الملاحظة 2** -  $F_r$  هي قيمة عامل الضوضاء المحددة بالصيغة الآتية:

$$F_r = 10 \log f_r \quad \text{dB}$$

:  $f_c$  هو عامل الضوضاء المصاحب لخسائر دارة الهوائي،

$$(3) \quad f_c = 1 + (l_c - 1) \left( \frac{t_c}{t_0} \right)$$

:  $f_t$  هو عامل الضوضاء المصاحب لخسائر خط الإرسال،

$$(4) \quad f_t = 1 + (l_t - 1) \left( \frac{t_t}{t_0} \right)$$

حيث:

: درجة الحرارة الفعلية ( $K$ ) للهوائي وللأرض بجوار هذا الهوائي

وحيث:

: درجة الحرارة الفعلية ( $K$ ) لخط الإرسال،

وإذا كانت  $t_0 = t_c = t_t$ ، تصبح المعادلة (1) كما يلي:

$$(5) \quad f = f_a - 1 + f_c f_t f_r$$

ويمكن أن تكتب المعادلة (2) كالتالي:

$$(6) \quad P_n = F_a + B - 204 \quad \text{dBW}$$

حيث:

(W) : القدرة المتيسرة ( $P_n$ )

.  $10 \log k t_0 = 204$ ، و  $10 \log b = B$

وفيما يتعلق بهوائي قصير وحيد القطب رأسي ( $\lambda < h$ ) فوق مستوى أرضي نموذجي، تعطى المركبة الرئيسية لجذر متوسط تربع شدة المجال بالعلاقة الآتية:

$$(7) \quad E_n = F_a + 20 \log f_{\text{MHz}} + B - 95,5 \quad \text{dB}(\mu\text{V/m})$$

حيث:

: شدة المجال في عرض النطاق  $b$ ، و

: التردد المركزي ( $\text{MHz}$ ).

وبصورة مماثلة فيما يخص هوائي ثنائي الأقطاب بنصف موجة في الفضاء الحر:

$$(8) \quad E_n = F_a + 20 \log f_{\text{MHz}} + B - 99,0 \quad \text{dB}(\mu\text{V/m})$$

ويعبر عادة أيضاً عن عامل الضوضاء الخارجية بدرجة الحرارة،  $t_a$ ، من تعريف  $f_a$ :

$$(9) \quad f_a = \frac{t_a}{t_0}$$

$t_a$  هي درجة الحرارة الفعالة للهوائي التي تعزى إلى الضوضاء الخارجية.

ويمكن من تقديرات  $f_a$  تحديد القيم المقابلة  $E_n$  باستعمال معادلات مثل المعادلة (7) و(8) تكون ملائمة لنمط الهوائي المستعمل.

وقدرة الضوضاء المذكورة أعلاه على الرغم من أنها ضرورية لتحديد النسبة إشارة/ضوضاء مثلاً، فهي بالكلاد تكفي لتحديد أداء النظام (والاستثناء الوحيد هو الضوضاء البيضاء الخلفية الغوسية فقط). تلزم أوصاف احتمالية مناسبة لشكل موجة الضوضاء العشوائية المستقبلة. وبما أنه فيما يخص أنماط الضوضاء الواردة في هذه التوصية يوزع طور الغلاف المستقبل عموماً بصورة منتظمة فإن توزيع احتمال الاتساعات (APD) (احتمال التجاوز) للغلاف المستقبل محدد. وفي حالة الضوضاء النبضية للترددات العالية (مثلاً أعلى من 1 GHz تقريباً) تكون قيم  $F_a$  منخفضة بما يكفي ولا تظهر سوى نبضات كبيرة الاتساع فوق عتبة الضوضاء للمستقبل. وتأخذ هذه الأوصاف شكل قيمة الذروة خلال فترة معينة من الزمن واحتمالات التجاوز في السويات المرتفعة وحساب النبضات في سوية معينة، إلخ.

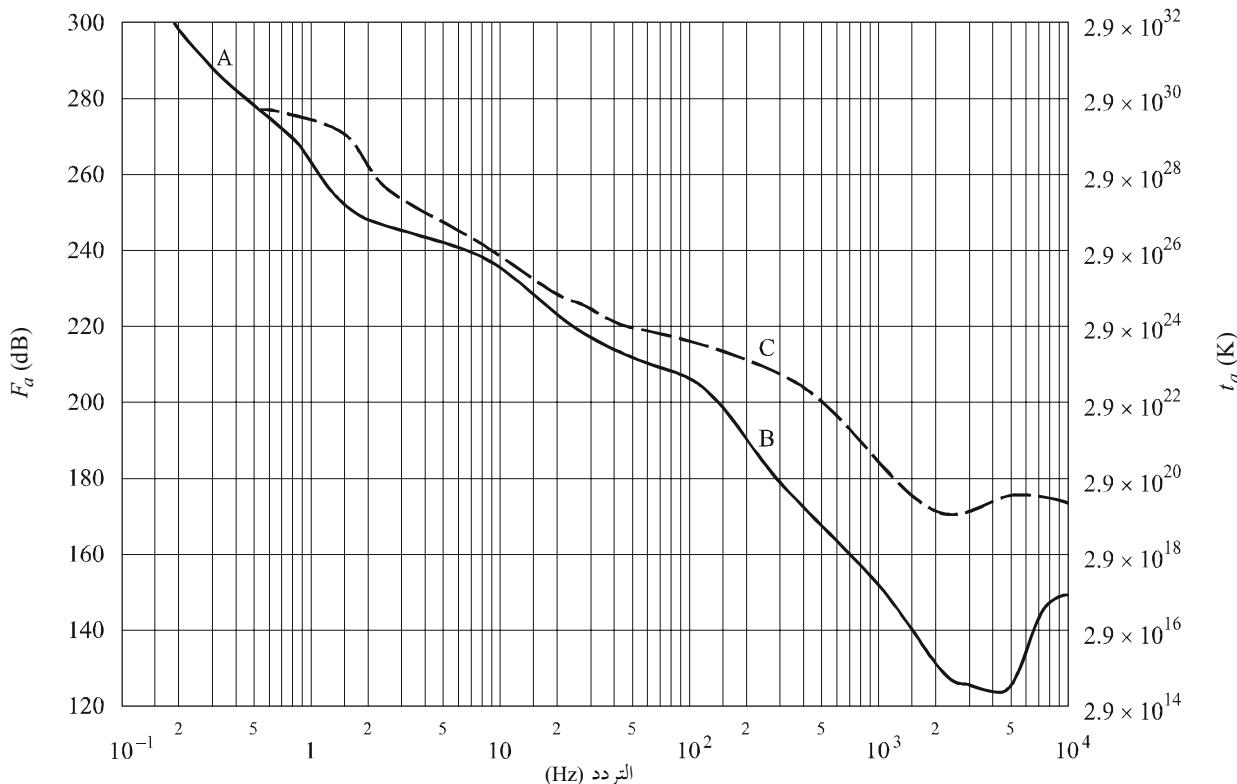
### 3 سويات الضوضاء بدلالة التردد

تسمح الأشكال الثلاثة التالية والمناقشات ذات الصلة بتحديد قيم  $F_a$  المتوقعة من أجل الترددات التي تتراوح ما بين 0,1 Hz و 100 GHz وكذلك تحديد سويات الضوضاء الأخرى المعنية. وتمثل هذه الأشكال الثلاثة المقدار النسيي لأنماط الضوضاء الواردة في الفقرة 1. وتتضمن الفقرات التالية من هذه التوصية تفاصيل إضافية عن الأنماط المتنوعة للضوضاء.

ويشمل الشكل 1 مدى الترددات التي تتراوح ما بين 0,1 Hz و 10 kHz. ويمثل منحنى الخطوط المتواصلة قيم  $F_a$  المتوسطة الساعية الدنيا المتوقعة التي تستند إلى قياسات (مع مراعاة السطح الكلي للأرض في كل الفصول وأوقات اليوم). ويمثل منحنى الخطوط المتقطعة القيم القصوى المتوقعة. وتحذر الإشارة إلى أنه لا يوجد في مدى الترددات هذا سوى تغيرات فصلية قليلة جداً نمارية أو جغرافية. ويعزى التغير الأكبر في المدى 100 إلى 10 000 Hz إلى تغير قطع الدليل الموجي أرض - تأين (أيونوسفير).

الشكل 1

(Hz<sup>4</sup> إلى 10<sup>4</sup> Hz) ، الدنيا والقصوى بدلالة التردد ( $F_a$ )



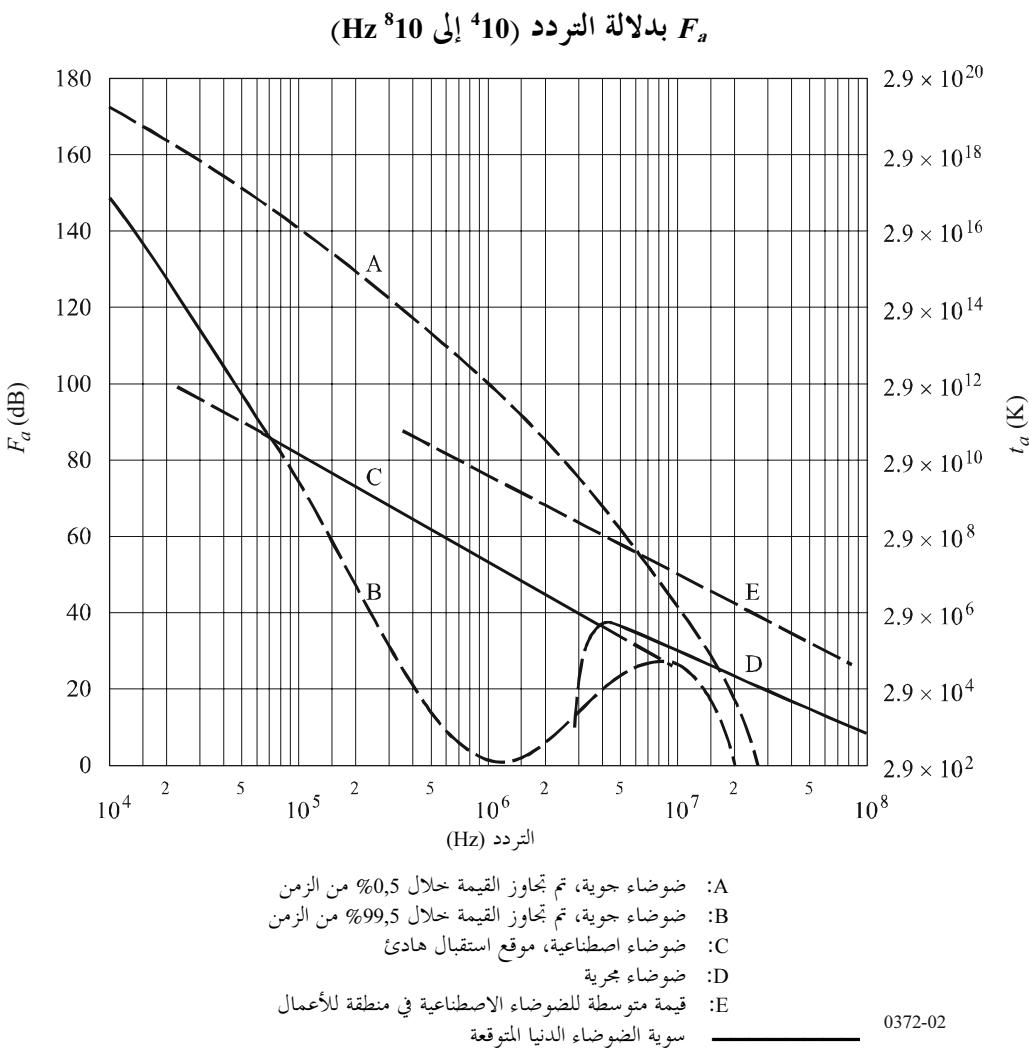
A: نبضات صغيرة

B: القيمة الدنيا المتوقعة للضوضاء الجوية

C: القيمة القصوى المتوقعة للضوضاء الجوية

ويشمل الشكل 2 مدى الترددات التي تتراوح ما بين  $10^4$  و  $10^8$  Hz أي 10 kHz إلى 100 MHz لفئات الضوضاء المتنوعة. وتوضح منحنيات الخطوط المتواصلة الضوضاء الدينية المتوقعة. وفيما يخص الضوضاء الجوية، تكون القيم الدنيا المتوقعة هي القيم التي يتم تجاوزها خلال 99,5% من الزمن أما القيم القصوى فهي القيم التي يتم تجاوزها خلال 0,5% من الزمن. وفيما يتعلق بالمنحنيات الخاصة بالضوضاء الجوية، قمت مراعاة جميع أوقات اليوم والفصول والسطح الكلي للأرض.

## الشكل 2



ويوضح الشكل 3 مدى التردد الذي تتواءح ما بين  $10^8$  و  $10^{11}$  Hz أي بين 100 MHz و 100 GHz. وفي هذه الحالة أيضاً تمثل منحنيات الخطوط المتواصلة سوية الضوضاء الدنيا بينما تمثل منحنيات الخطوط المتقطعة بعض أنماط الضوضاء الأخرى ذات الصلة.

ومعظم النتائج المشار إليها في الأشكال الثلاثة تخص الموائيات شاملة الاتجاهات (إلا إذا أشير إلى غير ذلك في الأشكال) ومع ذلك وفيما يخص الموائيات الاتجاهية، بينت الدراسات أنه في نطاق الموجات الديكامتيرية (HF) (على سبيل المثال) يمكن فيما يخص الضوضاء الجوية التي تعزى إلى البرق ملاحظة تغير يصل إلى 10 dB فوق و 5 dB تحت القيمة المتوسطة  $F_a$  المشار إليها وذلك تبعاً للتجهيز والتردد والموقع الجغرافي في حالة هوائيات ذات حزمة ضيقة جداً.

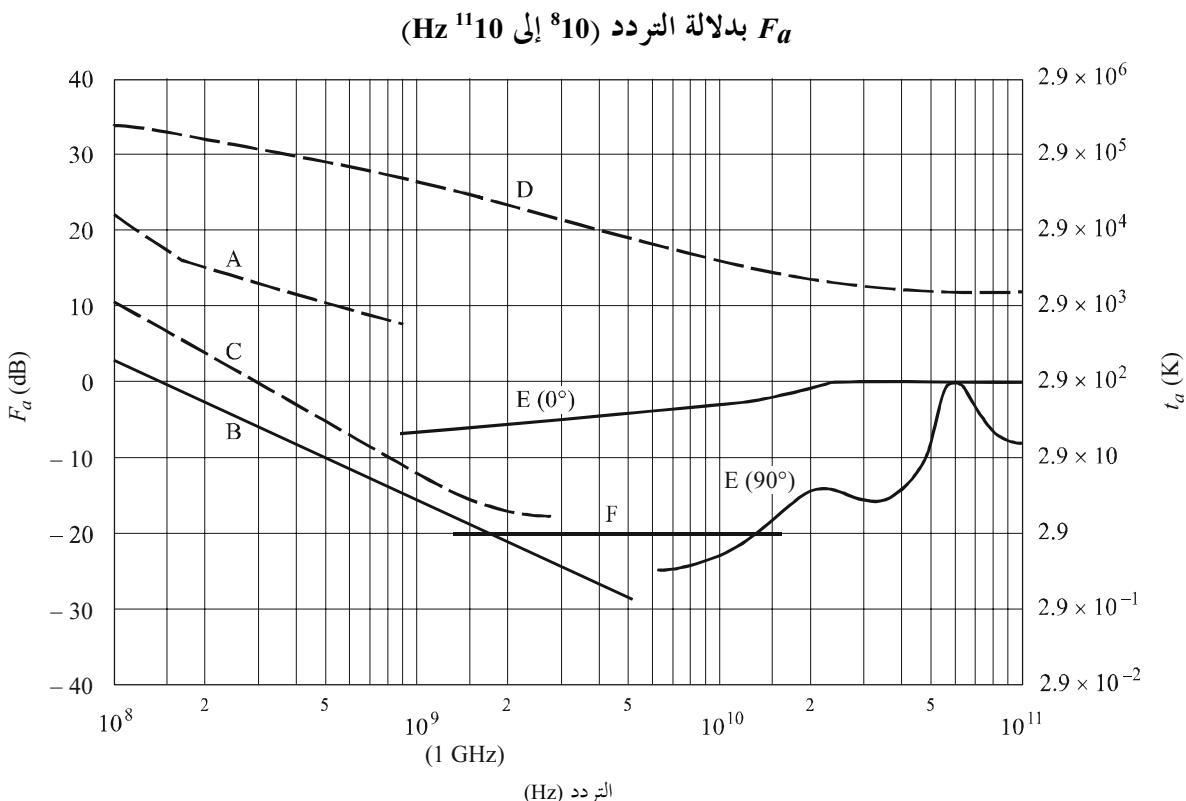
ويفهم فيما يتعلق بالضوضاء المحرية توضح القيمة المتوسطة (في السماء كلها) في منحنى الخطوط المتواصلة الذي يحمل دلالة "الضوضاء المحرية" (الشكلان 2 و3). وتشير القياسات إلى تغير يبلغ  $\pm 2$  dB بالنسبة إلى هذا المنحنى في حالة إهمال الحجب الأيونوسفيري. وتقل، السوية الدنيا للضوضاء المحرية (هوائي ذو حزمة ضيقة موجهة نحو قطب المحرة) بقيمة 3 dB عن السوية

القصوى للضوابط المخاطبة الخاصة بمواءمات ذات حزمة ضيقية.

الصورة الصادرة عن الغازات الجوية وسطح الأرض 4

يعبر عادة عن الضوضاء القادمة من مصادر فردية مثل الشمس والغازات الجوية وسطح الأرض إلخ، بمعلومية درجة حرارة اللمعان  $t_b$ . ودرجة حرارة الهوائي  $t_a$  عبارة عن تلقييف لمختلط الهوائي ودرجة حرارة اللمعان للسماء والأرض. وفيما يخص هوائيات لا تشمل مختلطاتها سوى مصدر وحيد تكون درجة حرارة الهوائي مطابقة لدرجة حرارة اللمعان (المنحنيات C و D و E الواردة في الشكل 3 مثلاً).

### الشكل 3



- A: قيمة متوسطة مقدرة للضواء الاصطناعية في منطقة للأعمال

B: ضواء مغربية

C: ضواء مغربية (باتجاه المركب الجري مع فتحة حزمة ضيقة للغاية)

D: شمس هادئة (فتحة حزمة مقدارها ½ مووجهة نحو الشمس)

E: ضواء في السماء تعزى إلى الأكسجين وإلى بخار الماء (هوائي بحزمة ضيقة جداً)

F: منحنٍ أعلى وزاوية ارتفاع تبلغ ⁹⁰°، ومنحنٍ أدنى وزاوية ارتفاع تبلغ ⁹⁰°

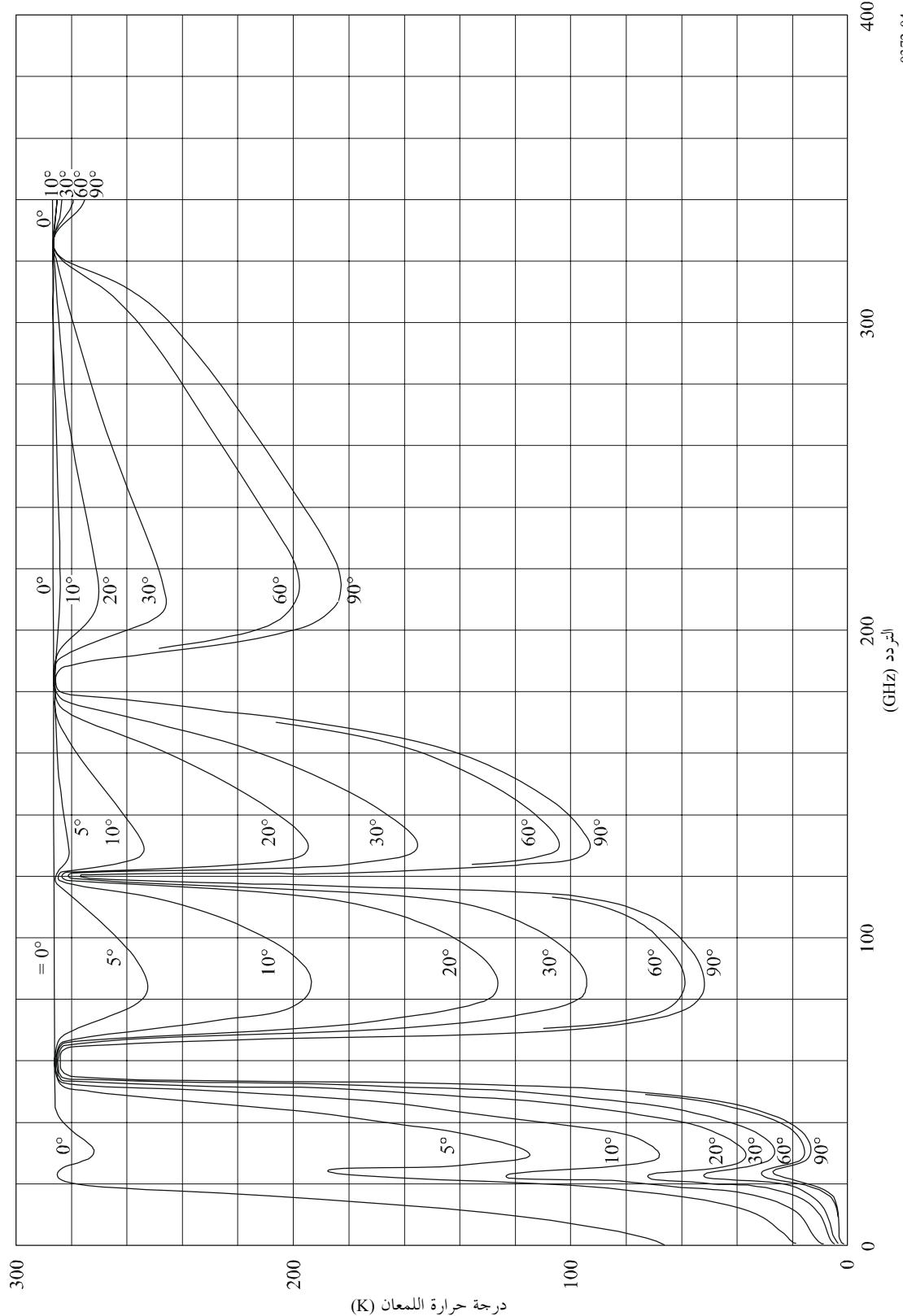
G: جسم أسود (خلفية كوبية)، K<sub>2,7</sub>

H: سوية الضوء الدائمة المتباعدة

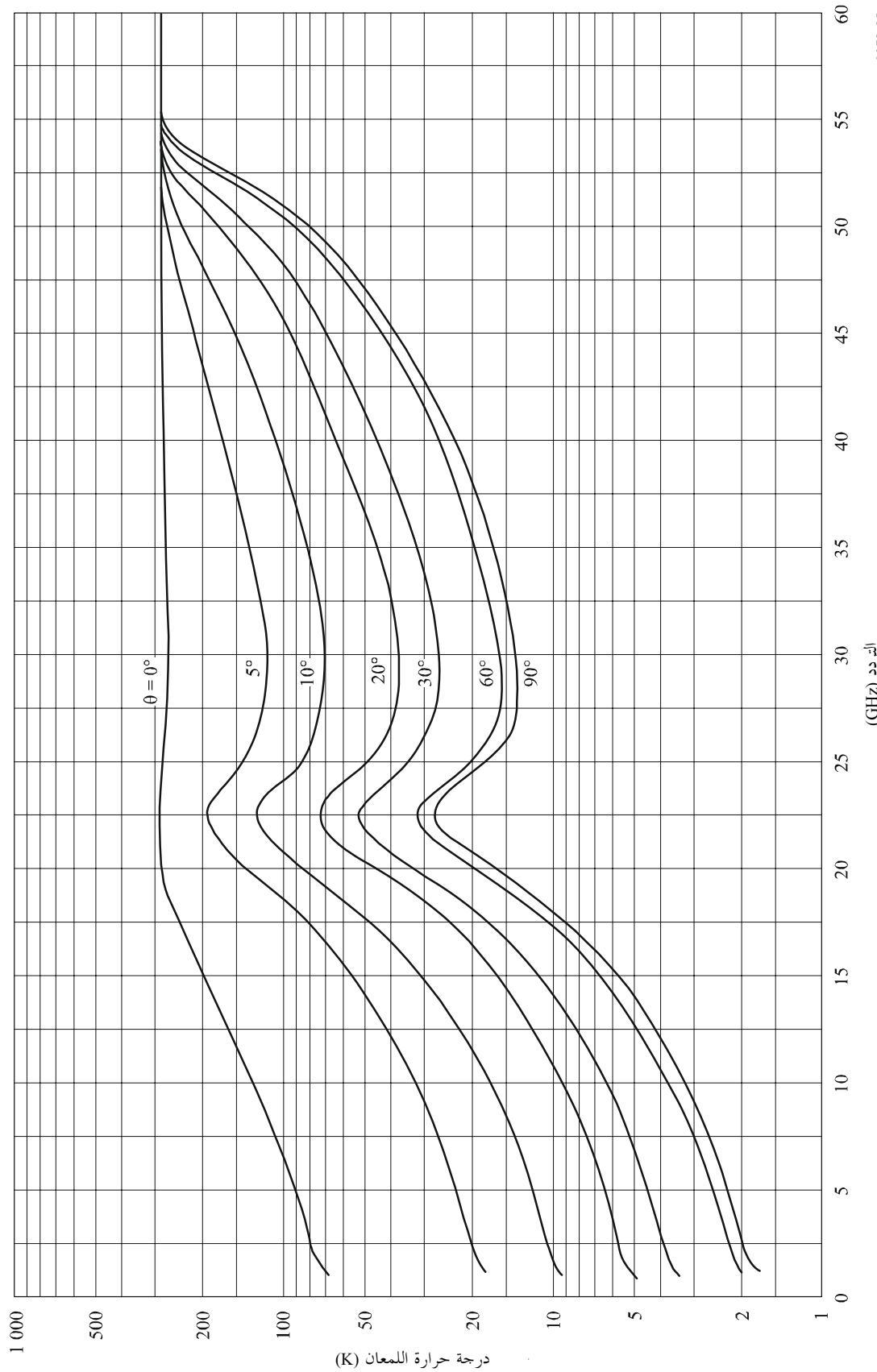
0372-03

ويوضح الشكلان 4 و 5 درجة حرارة اللمعان للجو مستقبل منصوب على الأرض باستثناء مساهمة الضوء الكوني التي تبلغ  $2.7\text{ K}$  أو مصادر أخرى من خارج الأرض للتيرادات التي تتراوح ما بين  $1\text{ GHz}$  و  $340\text{ GHz}$  في المثال الأول وبين  $1\text{ GHz}$  و  $60\text{ GHz}$  في المثال الثاني. وجرى حساب المنحنيات باستخدام برنامج نقل إشعاعي لسبع زوايا ارتفاع مختلفة وجو متوسط (كثافة بخار الماء على السطح  $7.5\text{ g}$  ودرجة الحرارة على السطح  $288\text{ K}$  وارتفاع السلم البالغ  $2\text{ km}$  لبخار الماء). وقد استعمل للجو الجاف الجو المعياري للولايات المتحدة لعام 1976. وتضاد المساهمة النموذجية لبخار الماء فوق طبقة التربوبوز البنية.

(درجة حرارة المعيان (الجو الصافي) لكتافة بخار الماء البالغة  $7,5 \text{ g/m}^3$ ) هي زاوية الانفاس على الأرض  $15^\circ \text{ C}$  و  $1023 \text{ mb}$ ، وهي



الشكل 5  
درجة حرارة الممعان (الجود الصافي) لكتافنة بخار الماء البالغة  $7,5 \text{ g/m}^3$   
(توسيع سلم الإحداثيات المسينية في الشكل 4)،  $\theta$  هي زاوية الارتفاع



ويمكن في حالة الاتصالات أرض - فضاء إذا عرف توهين الإشارة الصادرة عن مرسل مركبة فضائية، الحصول على تقدير جيد لدرجة حرارة اللمعان في هذا الاتجاه لترددات تتراوح ما بين 2 و 30 GHz. وتعطى درجة الحرارة بالصيغة التالية:

$$(10) \quad t_b = t_e (1 - e^{-d}) + 2,7 \quad K$$

حيث:

$d$ : هو العمق البصري = التوهين (dB/4,343)

$t_e$ : درجة الحرارة الفعالة والتي تقارب عادة 275 K.

وتقدم العلاقة المذكورة أعلاه نتائج تصل دقتها إلى حوالي 0,1 dB تحت 30 GHz. فوق هذا التردد تدخل مكونة الانثار في التوهين ويصبح تقدير درجة حرارة اللمعان عالية جداً. ويمكن استعمال العلاقة السابقة لإدراج التوهين الناجم عن المطر.

أجريت في الولايات المتحدة الأمريكية دراسات للنقل الإشعاعي بما في ذلك آثار الغيوم. وتم حساب درجات حرارة اللمعان في السمت من معطيات الأرصاد الجوية عن سنة نموذجية اختبرت من قاعدة معطيات تعطي 15 عاماً للموقع البالغة 15 موقعًا. وتعطى النتائج الخاصة بمحقعين في الولايات المتحدة الأمريكية وهما Yuma في ولاية أريزونا (حيث يبلغ معدل هطول الأمطار السنوية 5,5 cm) ومدينة نيويورك (معدل هطول الأمطار السنوية 98,5 cm) في الشكلين 6 أ) وب) لخمسة ترددات مختلفة. ويمكن تبعاً للمنحنى الإشارة إلى أن درجة حرارة الضوضاء في السمت عند 90 GHz قد تكون أقل من درجة حرارة الضوضاء عند 44 GHz. وتلك هي الحالة الخاصة بدرجات حرارة اللمعان في السمت المنخفضة جداً مما يعني أن كثافة بخار الماء هي ضعيفة جداً (أقل من 3 g/m<sup>3</sup> تقريباً) ومع ذلك يوضح الشكل 4 (7,5 g/m<sup>2</sup> لكثافة بخار الماء) تطابق درجات حرارة اللمعان عند 90 GHz و 44 GHz تقريباً.

ويمكن حساب درجة حرارة اللمعان لسطح الأرض في زاوية نظير معينة باستعمال معادلة النقل الإشعاعي التي تصف انعكاس الإشعاعات الجوية المابطة والإشعاعات الصادرة عن سطح الأرض.

ويتضمن هذا الحساب تكميل الإشعاعات المابطة عبر جميع الزوايا ويراعي التوهين الجوي.

ويمكن تبسيطه على النحو التالي:

$$T = T_{surf} + \rho T_{atm}$$

حيث:

$\in$ : قدرة البث الفعالة لسطح

$\rho$ : معامل الانعكاس الفعال

$T_{surf}$ : درجة الحرارة الفيزيائية لسطح الأرض (بالدرجات K)

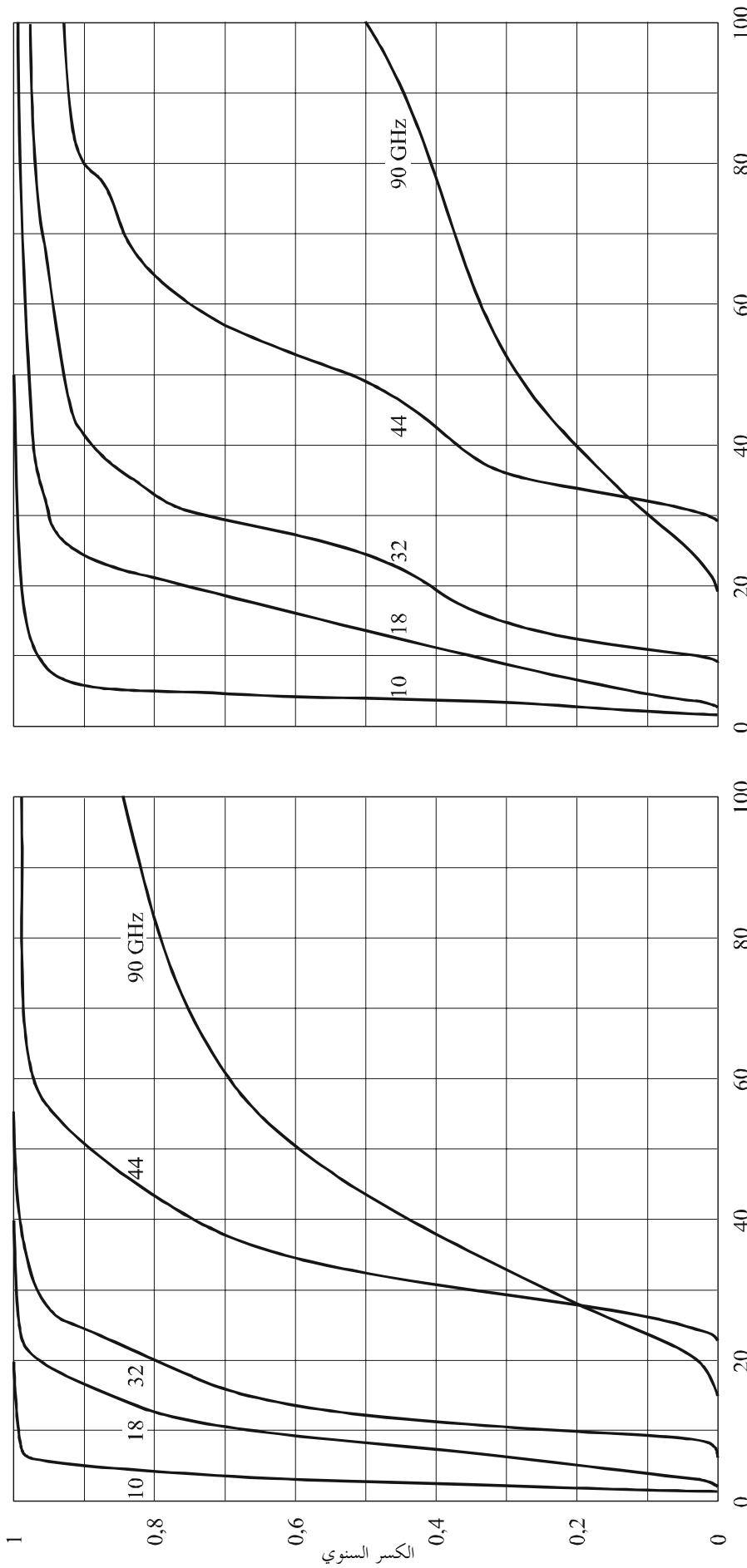
$T_{atm}$ : المتوسط المرجح لدرجة حرارة اللمعان للسماء.

يكون معامل الانعكاس  $\rho$  نحو 100 GHz ولكن تحت 10 GHz بوجه خاص مرتفعاً عموماً وتكون الانبعاثية ضعيفة. ويمثل الشكل 7 أ) قدرة البث ودرجة حرارة اللمعان على سطح الماء الماء للاستقطاب الرأسي والأفقي وتبعاً لزاوياً الورود. وتجدر الإشارة إلى أنه لا يوجد فرق بين مياه البحر والمياه العذبة في الترددات الأعلى من 5 GHz.

ويمثل الشكل 7 ب) درجة حرارة اللمعان في زاوية النظير لسطح البحر عند ثلاثة ترددات بدلالة درجة الحرارة الفيزيائية لسطح البحر ملوحة تبلغ  $36 \times 10^{-3}$ .

ويمثل الشكلان 7 ج) و 7 د) الزيادة في درجة حرارة اللمعان على سطح البحر مع سرعة الريح وتفيد هذه المنحنىات في كشف العاصفة.

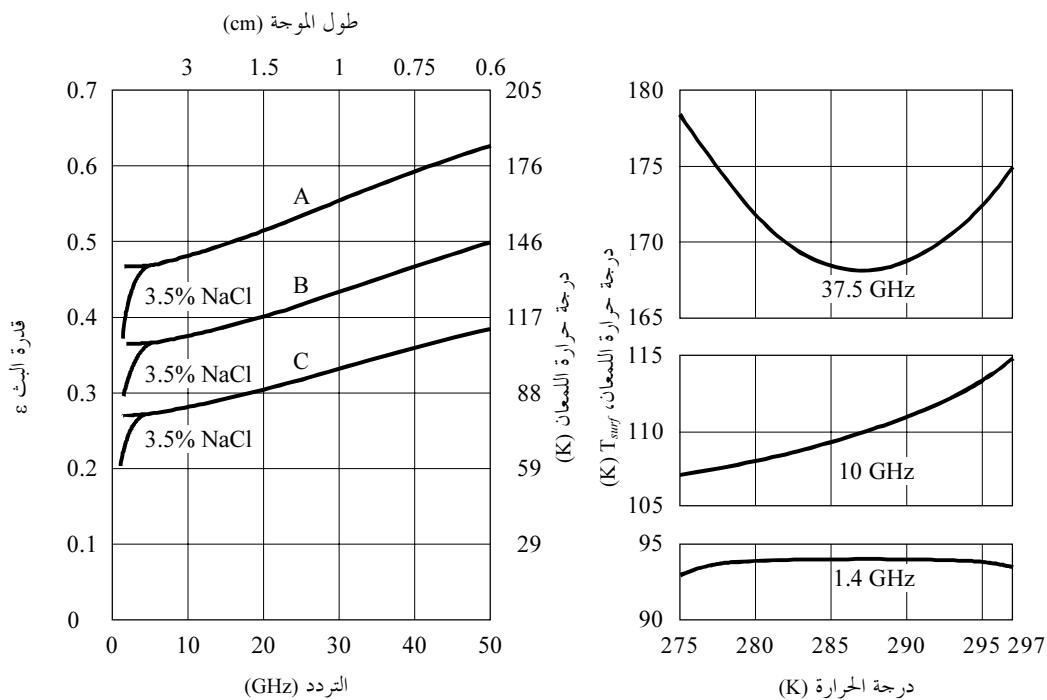
كسور الزمن الذي تعادل فيه درجة حرارة الضوضاء للسماع في السمعت (الملعان)  
الإحداثيات المسبيبة أو تقل عنها في سنة نموذجية  
الشكل 6



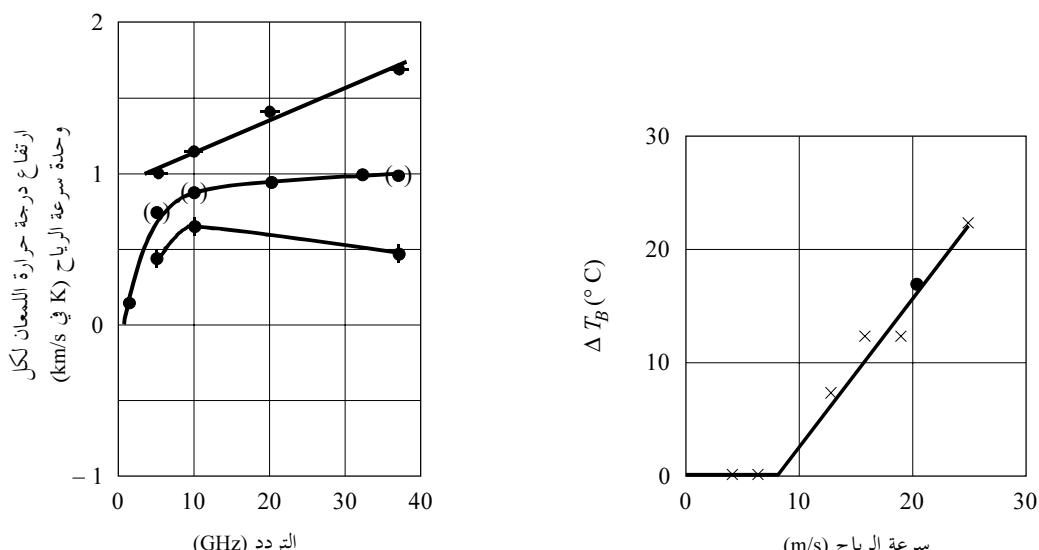
درجة حرارة الضوضاء الجوية في السمعت (K)  
أ ) يوربا، NY، الولايات المتحدة الأمريكية (1959)، الارتفاع للأمطار :  
(mm 985)

درجة حرارة الضوضاء الجوية في السمعت (K)  
ب ) يوربا، Yuma، AZ، الولايات المتحدة الأمريكية (1961)، الارتفاع للأمطار :  
(mm 55)

الشكل 7  
تغيرات قدرة البث ودرجة حرارة اللمعان لسطح البحر



- أ) قدرة البث لسطح الماء الساكن
- A: الاستقطاب الرأسى
  - B: زاويتا الورود  $45^\circ$  و  $0^\circ$
  - C: الاستقطاب الأفقي



- زاوية النظر
- ◆ الاستقطاب الرأسى (38)
- الاستقطاب الأفقي (38)
- (●) استنتاج

المحيط الأطلسي، بحر الشمال ×  
بحر سالتون ●

تفوق قدرات البث (وبالتالي درجات حرارة اللمعان) لسطح الأرض قدرات ودرجات حرارة السطوح المائية لأن ثوابت العازل الكهربائي للأرض أقل. ويمثل الشكل 8 أ) درجة حرارة اللمعان لأرض منتظمة بالنسبة إلى معدلات رطوبة مختلفة أما الشكل 8 ب) فيمثل درجة حرارة اللمعان لدرجات متفاوتة من عدم انتظام السطح. وتعطى المنحنيات من أجل استقطابات رئيسية وأفقية ودائيرية. وإذا ارتفعت درجة الرطوبة تنخفض درجة حرارة اللمعان، وتترفع درجة حرارة اللمعان كلما زاد عدم انتظام الأرض.

ويوضح الشكل 9 حسابات درجات حرارة اللمعان الملاحظة من مدار سواتل مستقرة بالنسبة إلى الأرض بمساعدة سائل يستعمل حزمة تغطي الأرض (حيث تقع الأرض داخل الحزمة الرئيسية بين النقاط عند 3 dB). ويمكن بحسب تحرك السائل حول مدراه مشاهدة أثر كتلة القارة الإفريقية (الحار) عند خط طول 30° شرقاً وأثر الحيط المادي (البارد) عند خط طول من 180° إلى 150° غرباً. وترتفع درجة حرارة اللمعان بزيادة التردد ويعزى ذلك بشكل رئيسي إلى الامتصاص الغازي. وترسم المنحنيات الجو الطبيعي في الولايات المتحدة الأمريكية مع كثافة لبخار الماء تبلغ  $2,5 \text{ g/m}^3$  وتغطية غيوم حجمها 50%. ويعطى مخطط الإشعاع للهوائي الذي يؤمن تغطية الأرض بالمعدلة  $G(\varphi) = -3 + 8,715 \log \varphi$  مع  $0 \leq \varphi \leq 0,715$  حيث  $\varphi$  هي زاوية الارتفاع بالنسبة إلى محور التسديد).

## 5 الضوضاء الاصطناعية

يوضح الشكل 10 القيم المتوسطة لقدرة الضوضاء الاصطناعية<sup>1</sup> من أجل عدد من البيئات. ويتضمن الشكل أيضاً منحنى الضوضاء المحرية (انظر الفقرة 6).

وفي جميع الحالات تتفق النتائج مع التغير الخطي في القيمة المتوسطة  $F_{am}$  بدلالة التردد  $f$ :

$$(11) \quad F_{am} = c - d \log f$$

ويعبر عن  $f$  بالوحدة MHz وتأخذ  $c$  و  $d$  القيم المشار إليها في الجدول 1. وبحدر الإشارة إلى أن المعادلة (11) تتطبق على الترددات التي تتراوح ما بين 0,3 MHz ولجميع فئات البيانات باستثناء تلك التي تقابل المنحنيين D و E كما هو مبين في الشكل.

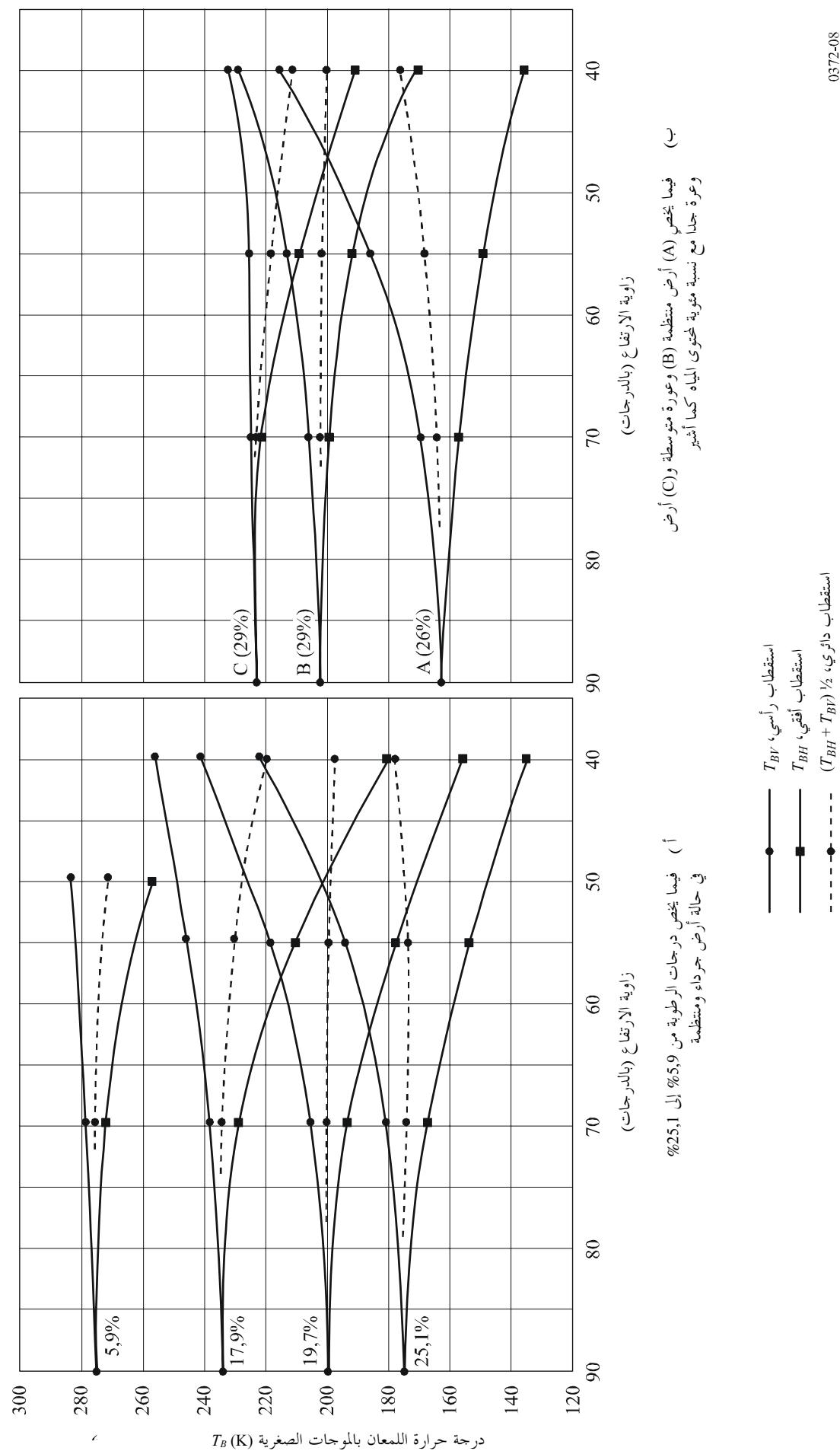
الجدول 1

قيم الثابتين  $c$  و  $d$

$d$	$c$	فئة البيئة
27,7	76,8	مدنية (المنحنى A)
27,7	72,5	سكنية (المنحنى B)
27,7	67,2	ريفية (المنحنى C)
28,6	53,6	ريفية تماماً (المنحنى D)
23,0	52,0	ضوضاء مجرية (المنحنى E)

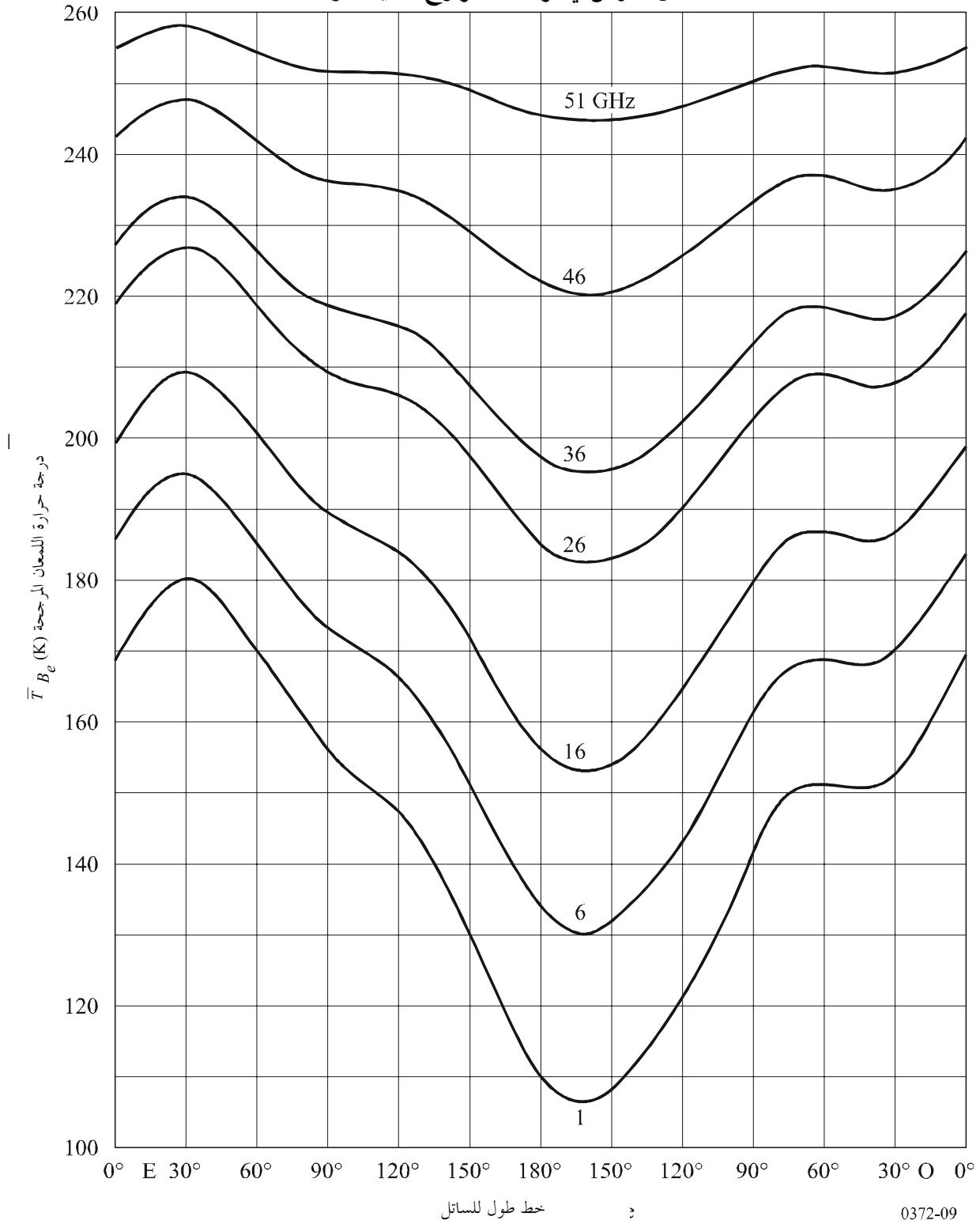
<sup>1</sup> بالنسبة للضوضاء الاصطناعية، تقدم هذه التوصية عامل الضوضاء الخارجية. أي، مركبة الضوضاء ذات التوزيع الغولي. ويكون للضوضاء الاصطناعية عادة مركبة نبضية وقد يكون لذلك أهمية في التأثير على أداء الشبكات والأنظمة الراديوية.

درجة حرارة المعيان للأرض عند  $1430\text{ MHz}$  بدلالة زاوية الارتفاع



الشكل 9

درجة حرارة اللمعان المرجحة للأرض بدلالة خط الطول اعتباراً من ساتل مستقر  
بالنسبة إلى الأرض في ترددات تتراوح ما بين 1 و 51 GHz

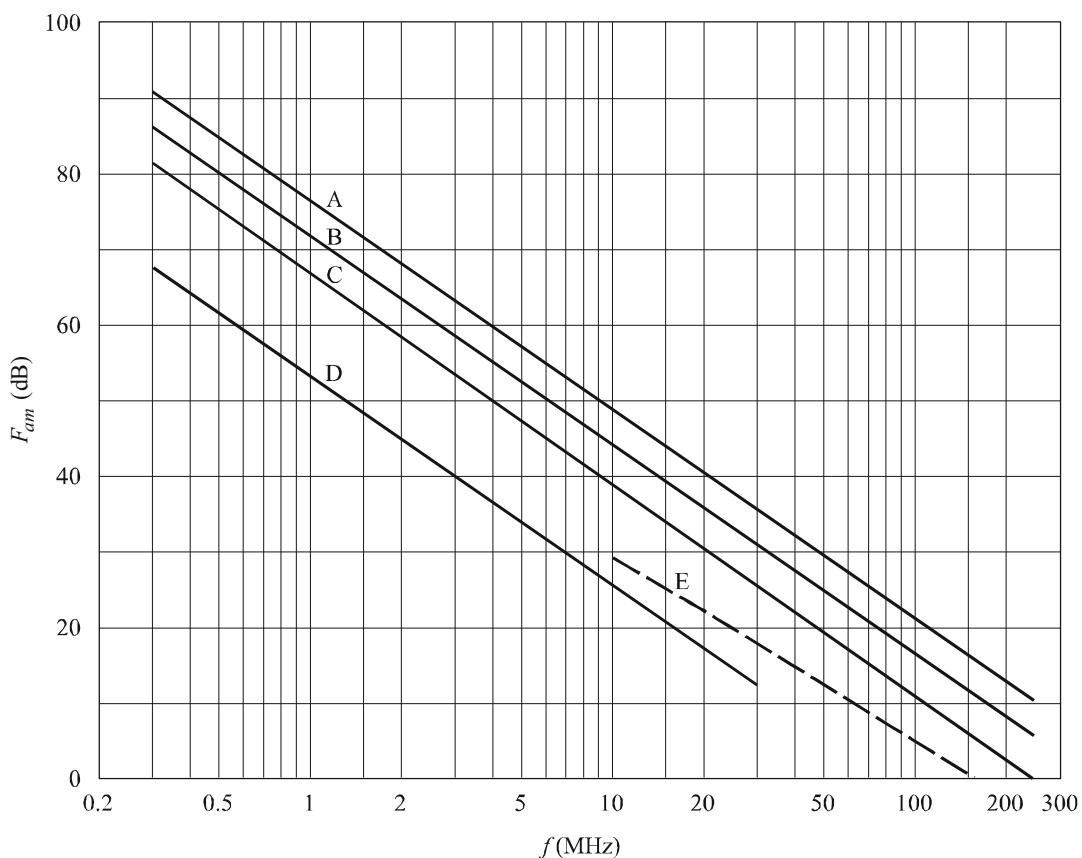


خط طول للساتل

0372-09

الشكل 10

القيم المتوسطة لقدرة الضوضاء الاصطناعية المقيسة مع هوائي وحيد الاستقطاب رأسي قصير دون خسارة



## نهايات البيئة:

المنحنى A: منطقه أعمال

منطقه سكنية: B

منطقه ريفية: C

منطقه ريفية هادئة: D

ضوضاء مجرية (انظر الفقرة 6): E

0372-10

وفيما يخص الفئات "منطقة أعمال" و"منطقة سكنية" و"منطقة ريفية"، يعطى لمدى الترددات كلها أعلاه متوسط الانحرافين العشرين الأعلى والأدنى  $D_u$  و  $D_l$ ، لقدرة الضوضاء بدلالة موقع معين في الجدول 2. ويمكن افتراض أن قيم الانحراف هذه غير مترابطة وأن التوزيع الشبه لوغاريتمي الطبيعي في كل حد من حدي المتوسط يعد ملائماً. وقد قيست هذه القيم في سبعينيات القرن الماضي وقد تتغير مع الزمن، طبقاً للأنشطة التي قد ينشأ عنها ضوضاء اصطناعية.

الجدول 2

## قيم الانحرافات العشرية للضوضاء الاصطناعية

الفئة	الحد العشري	التغير مع الزمن (dB)	التغير مع الموقع (dB)
مدينة	أعلى	11,0	8,4
	أدنى	6,7	8,4
منطقة سكنية	أعلى	10,6	5,8
	أدنى	5,3	5,8
منطقة ريفية	أعلى	9,2	6,8
	أدنى	4,6	6,8

والمعلومات المقدمة أعلاه بشأن الضوضاء الاصطناعية تم الحصول عليها من قياسات أجريت منذ بضع سنوات. وقد أكدت قياسات أجريت في أوروبا في الفترة 2006/2007 على عوامل الضوضاء الواردة أعلاه بصورة مجملة. وقد تمت جدولة هذه النتائج في الجداولين 3 و 4.

الجدول 3

## قياسات للضوضاء الاصطناعية خارج المباني أجريت في أوروبا

الانحراف العشري الأدنى			الانحراف العشري الأعلى			عامل الضوضاء المتوسط $F_a$ (dB rel $kT_0b$ )			التردد (MHz)
منطقة ريفية	منطقة سكنية	مدينة	منطقة ريفية	منطقة سكنية	مدينة	منطقة ريفية	منطقة سكنية	مدينة	
2	2	1,5	1	5	7	16	17	23	35
2	3,5	3	2	2	4	6	8	12	140
2	1	2	1	2	1	5	8	16	210
1	1	2	1	2	2	4	4	6	270
1	1	1	1	2	1	3	4	6	425

الجدول 4

## قياسات للضوضاء الاصطناعية داخل المباني أجريت في أوروبا

الانحراف العشري الأدنى			الانحراف العشري الأعلى			عامل الضوضاء المتوسط $F_a$ (dB rel $kT_0b$ )			التردد (MHz)
منطقة سكنية	مدينة	منطقة سكنية	مدينة	منطقة سكنية	مدينة	منطقة سكنية	مدينة	منطقة سكنية	
1	2	3	3	5	14	210			
1	1	1	4	3	16	425			

## 6 درجة حرارة اللumen التي تعزى إلى مصادر من خارج الأرض

فيما يخص الاتصالات في ترددات تقل عن 2 GHz يجب كفالة عامة مراعاة الشمس وال مجرة (درب البناء) والتي تظهر كحزام واسع من البث الكثيف. وفيما يخص الترددات التي تصل إلى 100 MHz تقريباً يعطى عامل الضوضاء المتوسط بالنسبة إلى الضوضاء المجرية مع تحايل أثر الحجب الأيونوسفيري بالمعادلة التالية:

$$(12) \quad F_{am} = 52 - 23 \log f$$

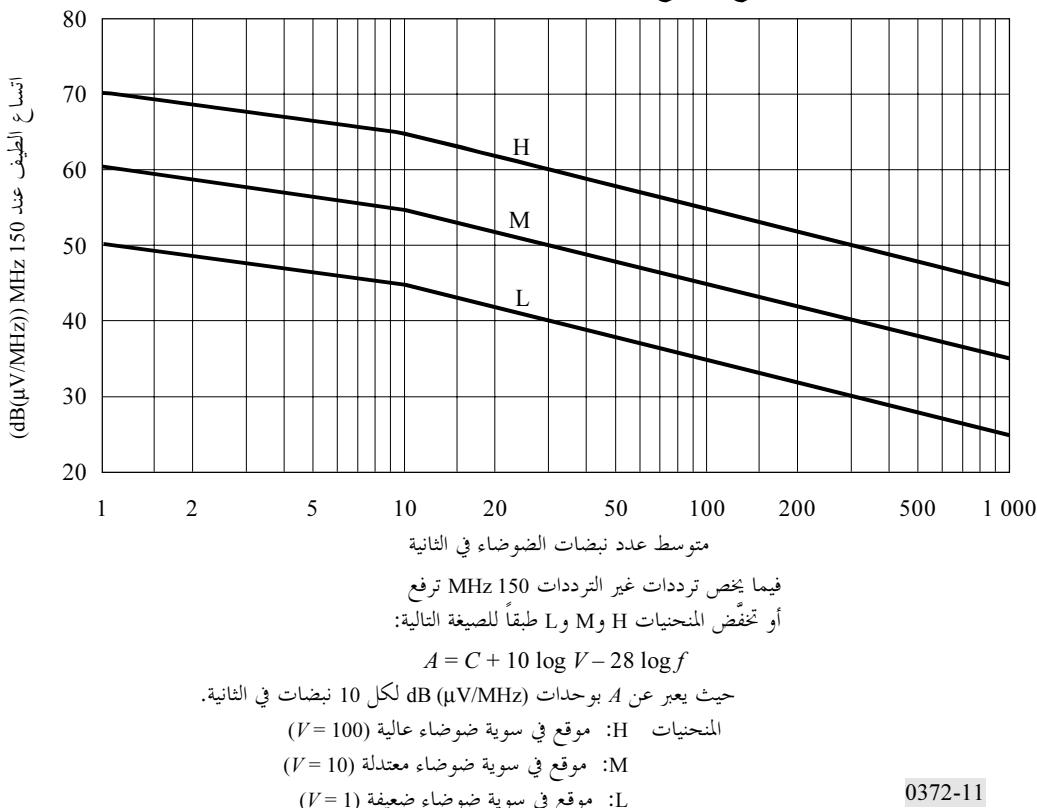
حيث:

f: التردد (MHz).

وفيما يخص الترددات التي تزيد عن 2 GHz يكفي مراعاة الشمس وبعض المصادر غير الحرارية والكتيفة جداً مثل ذات الكرسي A و كوكبة الدجاجة A و سديم السرطان لأن درجة حرارة الضوضاء الخلفية الكونية لا تساهم سوى بمقدار K 2,7 وأن (درب البناء) يمثل منطقة ضيقة ذات كثافة عالية إلى حد ما. ويوضح الشكل 12 مدى درجة حرارة اللumen لمصادر الضوضاء الشائعة من خارج الأرض في مدى الترددات من 100-0,1 GHz.

الشكل 11

## توزيع اتساع الضوضاء في محطة قاعدة (MHz 150)



وتعرض الأشكال 13 أ) و 13 ب) و 13 ج) و 13 د) منحنيات درجة حرارة السماء الراديوية الكلية عند 408 MHz بالاستبانة زاوية قدرها 5°. وتعطى هذه المنحنيات بإحداثيات استوائية، الميل  $\delta$  (خط عرض) والطالع المستقيم  $\alpha$  (ساعات في الشرق حول خط الاستواء اعتباراً من خط الاعتدال الربيعي). وتدرج الأكفة مباشرة بانحراف (K) نسبة إلى 2,7 K حيث تبلغ الدقة 1 K. وتكون الفواصل بين الأكفة كالتالي:

- K 60 تحت K 2
- K 4 من 60 إلى 100 K
- K 10 من 100 إلى 200 K
- K 200 فوق K 200

وتسدد الأسهوم فوق الخطوط غير الموسنة للأكفة باتجاه عقارب الساعة حول حد أدنى من توزيع المعان.

ويحدد المنحنى الجيبى ذو الخطوط المتقطعة بين ±23,5° في الشكلين 13 أ) و 13 د) الإهليلج الذي يجتاز درب اللبانة بالقرب من المركز الجغرافي. مما يعني أنه في حال رصد مرکبة فضائية في الفضاء ما بين الكواكب قد يلزم هذا الأمر. ويشار إلى المصادر القطبية الأكثر كثافة بذرى ضيق لتوزيع درجة الحرارة بينما يتقلص ظهور المصادر الأضعف بسبب الاستبانة الزاوية المحدودة.

يتغير إشعاع الخلفية الجغرافية بدلالة التردد وللحصول على درجات حرارة اللمعان عند ترددات أخرى  $f_i$  لإشعاع الخلفية تستعمل الصيغة التالية:

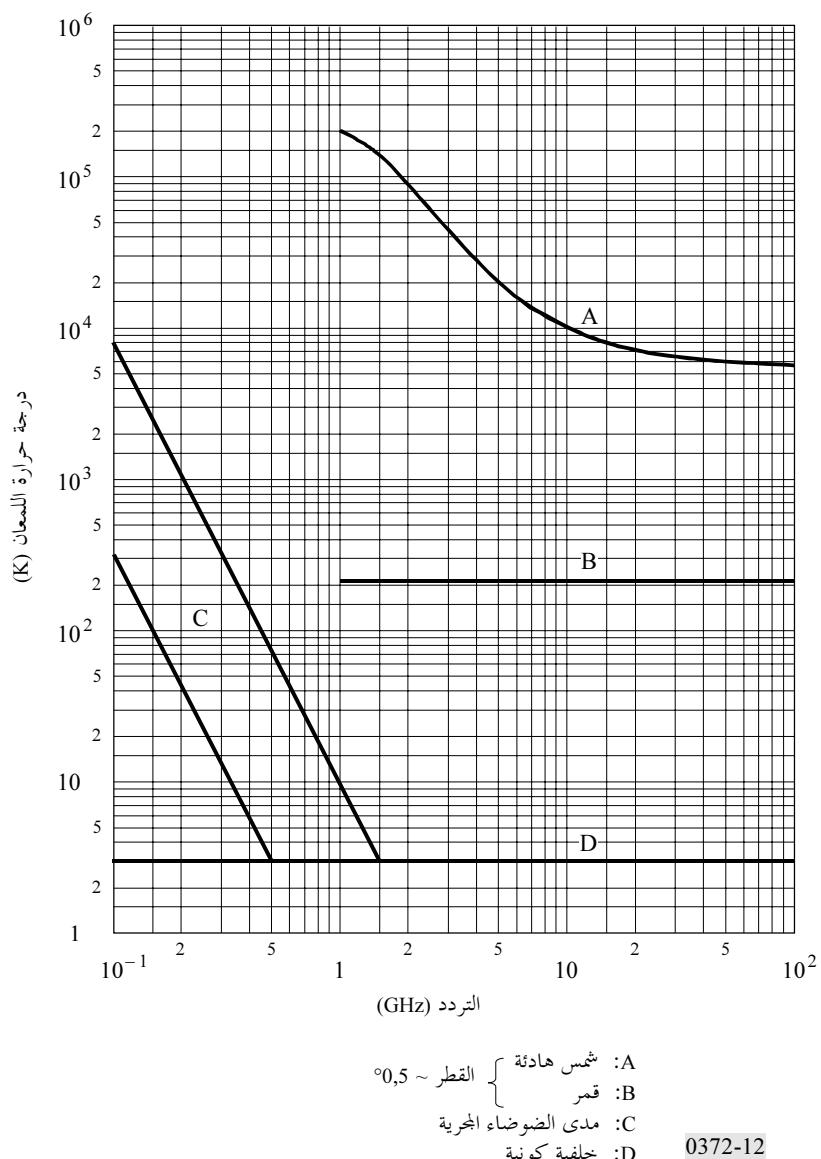
$$(13) \quad t_b(f_i) = t_b(f_0) (f_i/f_0)^{-2,75} + 2,7 \quad \text{K}$$

وعلى ذلك فعندما  $t_b = K 200$ ،  $K 200 = t_b$  يمكن أن يؤدي الاستكمال الخارجي إلى ما يلي:

$$t_b = 19,7 \quad \text{K}$$

الشكل 12

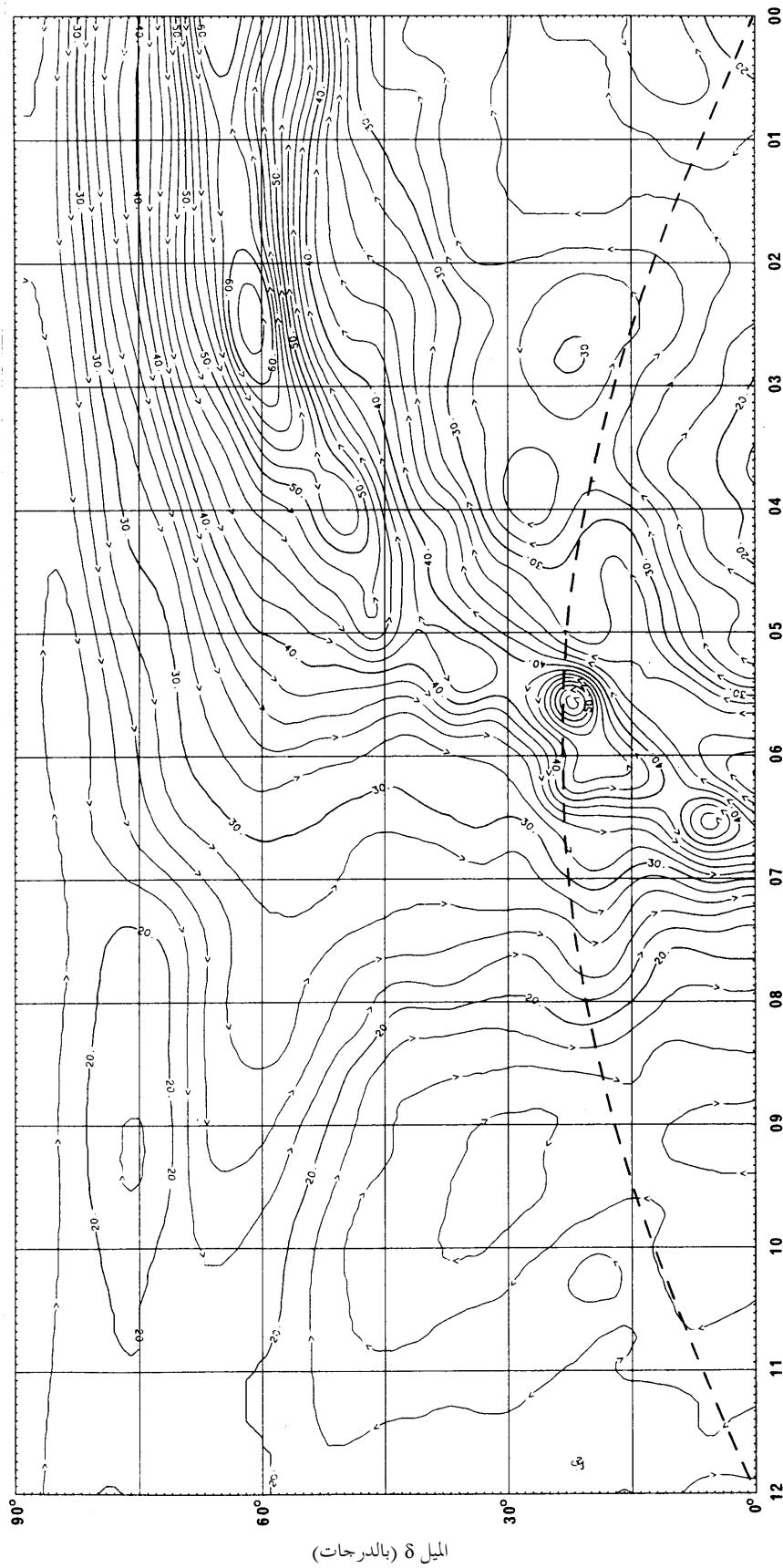
## مصادر الضوضاء من خارج الأرض



وللحصول على استكمال خارجي أدق باستعمال هذه الصيغة، يجدر مراعاة تغيرات الأس على مدى الترددات كلها وعبر السماء بأكملها. وفيما يخص المصادر النقاطية، يعتمد تغير الكثافة بدلالة التردد على الشروط الفيزيائية المختلفة لهذه المصادر.

وفيما يتعلق بالاتصالات الساتلية في المدار المستقر بالنسبة إلى الأرض، لا ينطوي سوى جزء محدود من السماء على أهمية خاصة كما يوضح الشكل 14 أ). ويعطي الشكل 14 ب) المدى المقابل للميلين ( $8,7^\circ \pm 0^\circ$ ) ويشير إلى المصادر الراديوية الأكثر كثافة.

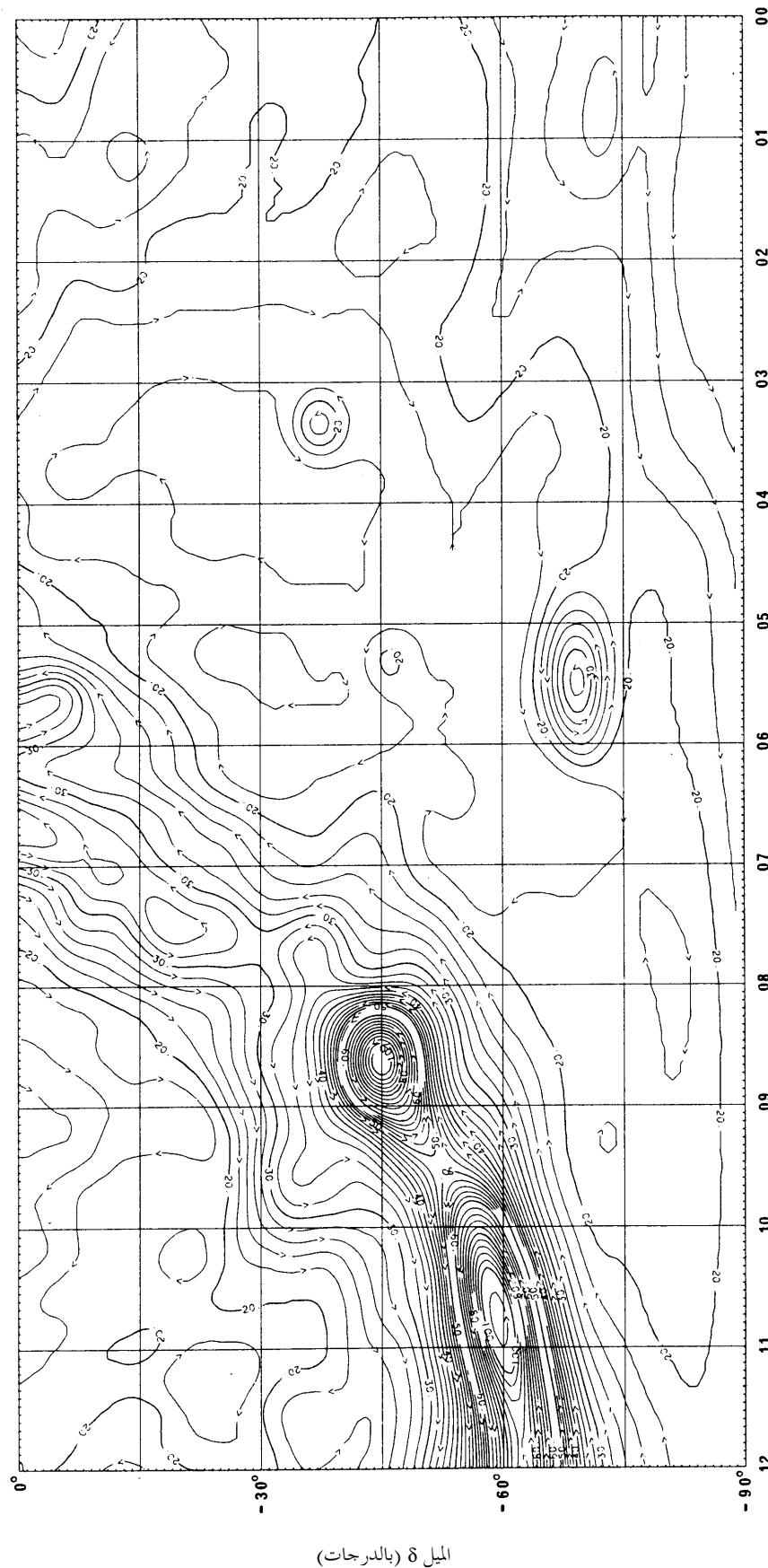
الشكل ١٣ (أ)  
MHz 408  
درجة حرارة السماء الراديوية عند



الارتفاع (المسقط): 0، الميل: 0° إلى +90° والمحور المترادف إهليلجي  
(h)  $\alpha$

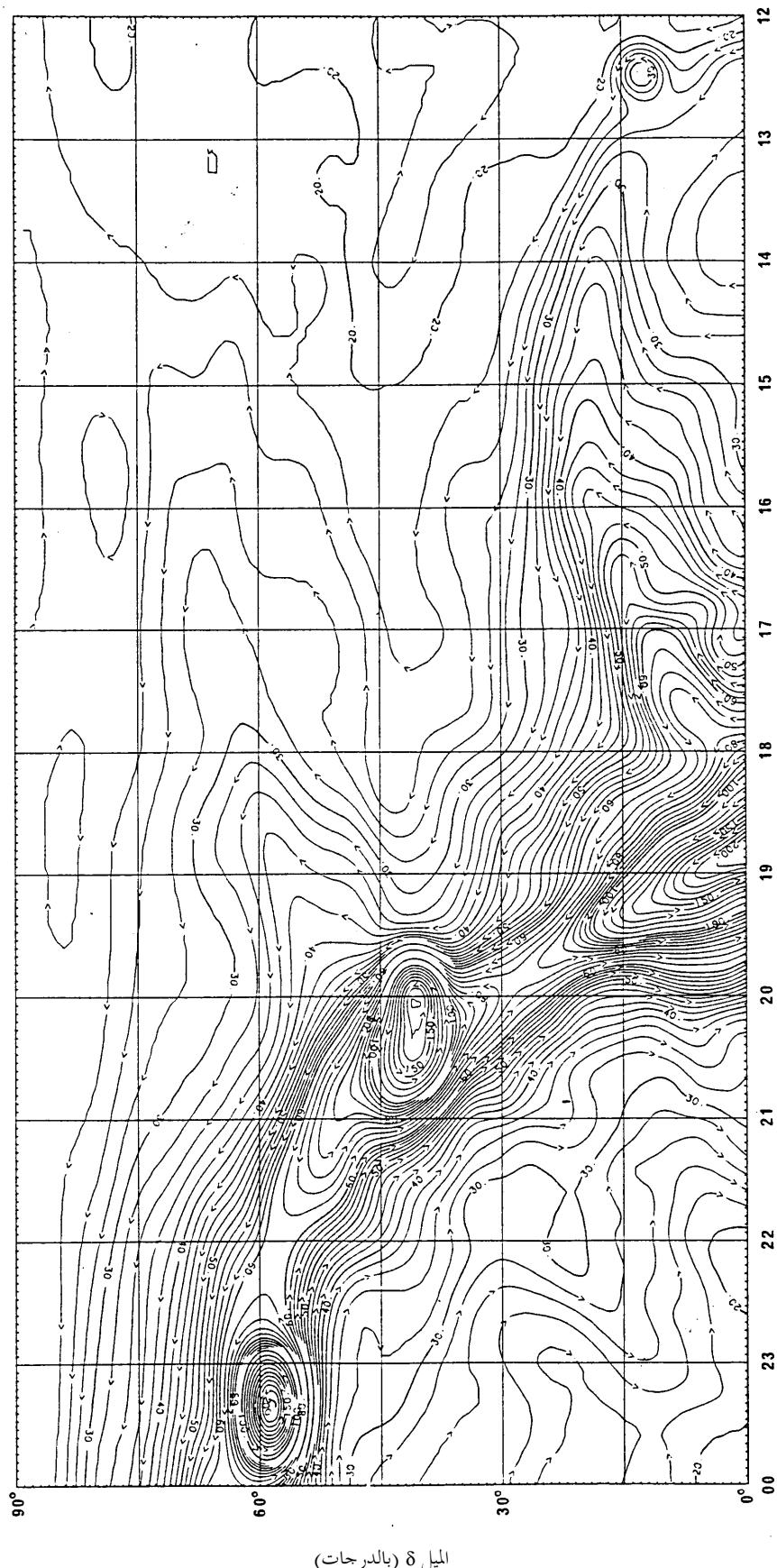
0372-13a

الشكل 13 ب)  
MHz 408  
درجة حرارة السماء الراديوية عند



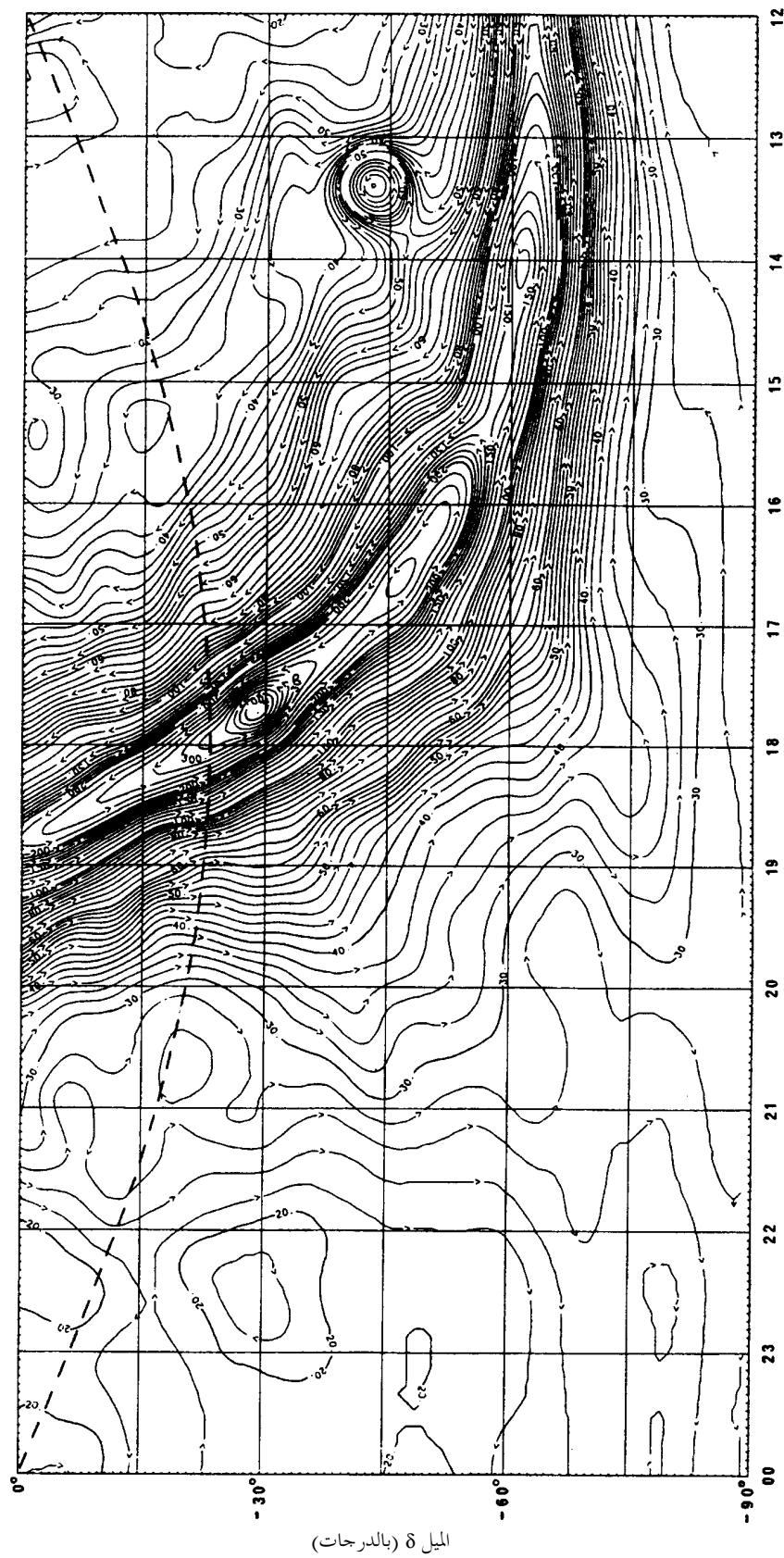
الحالات المستقيمة: الطلع المستقيم،  $\alpha = 1200 \text{ rad/h}$ ، الميل:  $0^\circ$  إلى  $90^\circ$   
0372-13b

الشكل 13 ج)  
MHz 408  
درجة حرارة السماء الراديوية عند



0372-13c  
(h)  $\alpha$ , المسقط المطلق; h, المسقط المطلق: 0° إلى +90°

شكل 13 (د)  
MHz 408 عدد  
درجة حرارة السماء المأدية عند

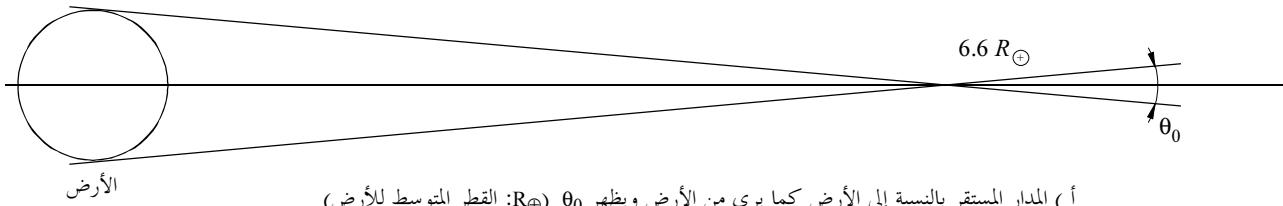


(h) اطلاع المستقيم،  $\alpha = 0^\circ$  إلى  $-90^\circ$  و الميل  $\delta$ :  $0^\circ$  إلى  $-90^\circ$  و الميل المترافق إهليلجي

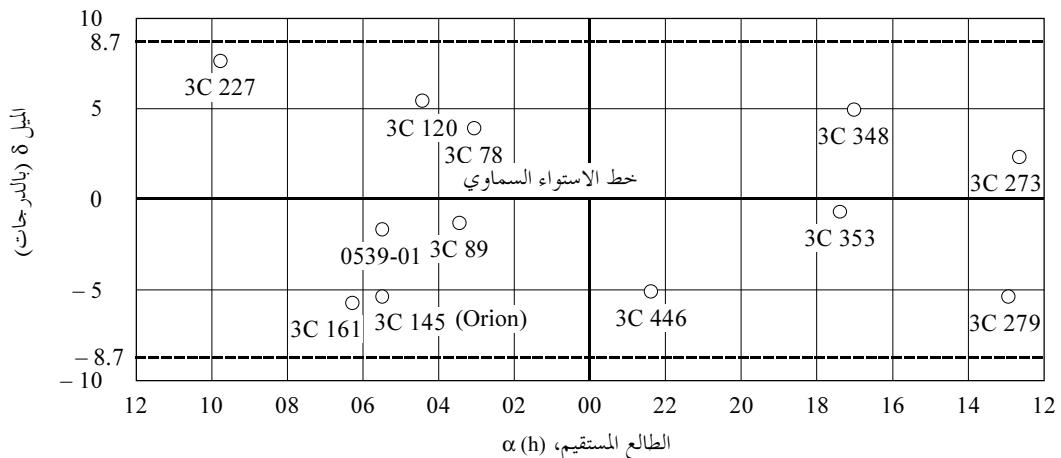
0372-13d

الشكل 14

الجزء من السماء الذي ينطوي على أهمية خاصة بالنسبة إلى الاتصالات الساتلية في المدار المستقر بالنسبة إلى الأرض



أ) المدار المستقر بالنسبة إلى الأرض كما يرى من الأرض ويظهر  $\theta_0$  ( $R_{\oplus}$ : القطر المتوسط للأرض)



ب) موقع المصادر الراديوية الأكثر قدرة (O) من أجل نطاق يبلغ  $8,7^{\pm} 0^{\circ}$  في جانبي خط الاستواء السماوي. وتشير الأرقام إلى تعيينات الفهرس مثل 3C التي تشير إلى "third Cambridge".

0372-14

وتشكل الشمس مصدراً قوياً من مصادر الضوضاء المتغيرة؛ وتبلغ درجة حرارة الضوضاء الخاصة بها حوالي  $10^6$  K عند ترددات بين 50 MHz و  $10^4$  MHz على الأقل عند 10 GHz في فترة النشاط الشمسي الضعيف. وترتفع هذه القيم بشدة في مراحل الاضطرابات الشمسيّة. وتعد درجة حرارة اللumen للقمر مستقلة تقريباً عن التردد فوق 1 GHz وهي تتغير من 140 K (حين يكون القمر هلاماً) و 280 K (حين يصبح بدرًا). ويكون المسير الشمسي في المستوى الإهليجي (الخط المتقطع في الشكل 13). ويلاحظ القمر تحت ميل يبلغ  $5^{\pm} 0^{\circ}$  بالنسبة إلى المستوى الإهليجي.

## 7 الضوضاء الجوية التي تعزى إلى البرق

تعرض الأشكال من 15 أ) إلى 38 أ) خرائط عالمية تشير إلى القيم المتوسطة المتوقعة لضوضاء الخلفية الجوية الراديوية  $F_{am}$  بوحدات dB فوق  $k T_0 b$  MHz عند التردد  $1$  MHz لكل فصل وكل فدورة زمنية تبلغ 4 ساعات بالتوقيت المحلي. ويشار إلى تغير  $F_{am}$  بدلالة التردد لكل فدورة زمنية فصلية في الأشكال 15 ب) إلى 38 ب). أما التغير بدلالة التردد لعلميات الضوضاء الأخرى فيزيد في الأشكال 15 ج) إلى 38 ج). وقد استعمل فيما يخص تقديرات الضوضاء الجوية هذه هوائي مرجعي وحيد الاستقطاب رأسي قصير وضع على سطح أرضي جيد التوصيل. ويمكن حساب شدة مجال الورود، انظر الفقرة 2.

وسيلاحظ أن قيم الضوضاء الجوية تشير إلى أنها تكون أقل من السويات المتوقعة للضوضاء الاصطناعية وللضوضاء الجوية. ويفترض ألا تستعمل هذه القيم سوى بحذر لأنها لا تمثل سوى تقديرات لسويات الضوضاء الجوية التي تسجل في حال غياب الأنماط الأخرى من الضوضاء. ومع ذلك يبين فحص المعطيات أن هذه السويات المنخفضة لا تقاوم فعلياً إلا في حالات نادرة.

والضوضاء الجوية الناجمة عن البرق غير غوسية في طبيعتها بوجه عام ودالة كثافة احتمالها قد تكون مهمة في تحديد أداء الأنظمة الرقمية. ويشرح توزيع احتمال الاتساع (APD) لهذا النمط من الضوضاء معلومة انحراف الفولطية  $V_d$ ، وهو النسبة بين جذر مربع التربيع ومتوسط فولطية غلاف الضوضاء.

وترد منحنيات توزيع احتمال الاتساعات (APD) التي تقابل قيم  $V_d$  المختلفة في الشكل 39 وتتخذ كمرجع جذر متوسط تربيع فولطية الغلاف  $A_{rms}$ . وتتغير قيم  $V_d$  المقاسة بالنسبة إلى القيمة المتوسطة المتوقعة  $V_{dm}$  ويمثل الرمز  $\sigma_{vd}$  هذا التغير. ويمكن استعمال المنحنيات APD من أجل عروض نطاقات متعددة جداً. وتخص تقديرات  $V_d$  (الأشكال 15 ج) إلى 38 ج) عرض نطاق يبلغ 200 Hz. ويوفر الشكل 40 وسيلة لتحويل قيمة  $V_d$  عند 200 Hz إلى قيم  $V_d$  المقابلة لعروض نطاق أخرى. ولا ينطبق الشكل 40 سوى على ترددات الموجات المكتومترية MF والديكامترية HF لذا يتطلب تطبيق هذه النتائج على الترددات الدنيا (أي LF و VLF و ELF) حذراً شديداً.

وستعمل الأشكال بالطريقة التالية: يمكن الحصول على قيمة  $F_{am}$  عند 1 MHz في خرائط الضوضاء (الأشكال 15 أ) إلى 38 أ) بالنسبة للفصل الخاضع للبحث وباستعمال هذه القيمة لتحديد الضوضاء يمكن تحديد قيمة  $F_{am}$  للتردد المطلوب من منحنيات الترددات (الأشكال 15 ب) إلى 38 ب)). ويمكن الحصول على معلمات التغير  $\sigma_{Fam}$  و  $D_u$  و  $\sigma_{Du}$  للتردد المطلوب من الأشكال 15 ج) إلى 38 ج). كما يمكن الحصول على قيمتي  $D$  و  $\sigma_D$  لتبسيط مئوية أخرى من الزمن بافتراض توزيعات شبه لوغاريمية عادية على جانبي القيم المتوسطة.

## 8 تركيبة الضوضاء المبعثة من مصادر عديدة

توجد حالات يلزم فيها مراعاة أكثر من نمط واحد من أنماط الضوضاء وذلك لأن هناك نظرين أو أكثر تتشابه في قيمتها. وهذا صحيح في أي تردد بشكل عام. لكن يمكن غالباً ملاحظة هذه الظاهرة في ترددات الموجات الديكامترية حيث تتشابه قيم الضوضاء الجوية والاصطناعية والخارجية (الشكل 2، MHz 10، MHz 2)، على سبيل المثال).

وعامل الضوضاء لكل مصدر من مصادر الضوضاء المحددة أعلاه، ( $F_a$  dB)، يفترض أن له توزيعاً يمثل بتوزيعين شبه عاديين على جانبي القيمة المتوسطة،  $F_{am}$ . وللحانب الأدنى من التوزيع الشبه عادي انحراف معياري  $\sigma_a = (D_l / 1,282)$  تحت القيمة المتوسطة والانحراف المعياري للجانب الأعلى من التوزيع  $\sigma_a = (D_u / 1,282)$  فوق القيمة المتوسطة. ولقيم عامل الضوضاء المقابلة (W)  $f_a$  توزيعات لوغاريمية عادية على جانبي القيمة المتوسطة.

ويمكن الحصول على القيمة المتوسطة،  $F_{amT}$ ، والانحراف المعياري،  $\sigma_T$ ، لعامل الضوضاء لمجموع عمليتين أو أكثر من عمليات الضوضاء من المعادلين:

$$(14) \quad F_{amT} = c \left[ \ln(\alpha_T) - \frac{\sigma_T^2}{2c^2} \right] \quad \text{dB}$$

$$(15) \quad \sigma_T = c \sqrt{\ln\left(1 + \frac{\beta_T}{\alpha_T^2}\right)} \quad \text{dB}$$

حيث:

$$(16) \quad c = 10/\ln(10) = 4,343$$

$$(17) \quad \alpha_T = \sum_{i=1}^n \alpha_i = \sum_{i=1}^n \exp \left[ \frac{F_{ami}}{c} + \frac{\sigma_i^2}{2c^2} \right] \quad W$$

$$(18) \quad \beta_T = \sum_{i=1}^n \alpha_i^2 \left[ \exp \left( \frac{\sigma_i^2}{c^2} \right) - 1 \right] \quad W^2$$

حيث  $F_{ami}$  و  $\sigma_i$  هما القيمة المتوسطة والانحراف المعياري لعامل الضوضاء لكل مكون من مكونات مصادر الضوضاء. وبالنسبة للضوضاء الجوية، تستخرج هذه القيم من الأشكال 15 إلى 38. وبالنسبة للضوضاء الاصطناعية فإنها تستخرج من الشكل 10 10. فيما يحصل على  $F_{am}$  للضوضاء الجوية من المعادلة (12) والانحراف  $\sigma_i$  يضبط على القيمة 1,56 dB (= 1,282 dB).

ويحصل على الانحراف العشري الأعلى،  $D_{uT}$ ، لعامل الضوضاء بجموع عمليتين أو أكثر من عمليات الضوضاء بالمعادلة:

$$(19) \quad D_{uT} = 1,282 \sigma_T \quad dB$$

حيث يحسب  $\sigma_T$  باستعمال الانحرافات العشريّة الأعلى لمكونات الضوضاء الخاصة بحساب  $\sigma_i$  ( $D_u / 1,282$ ) في المعادلين (17) و (18).

ويحصل على الانحراف العشري الأدنى،  $D_{lT}$ ، لعامل الضوضاء بجموع عمليتين أو أكثر من عمليات الضوضاء من المعادلة:

$$(20) \quad D_{lT} = 1,282 \sigma_T \quad dB$$

حيث تحسب  $\sigma_T$ ، باستعمال الانحرافات العشريّة الدنيا لمكونات الضوضاء الخاصة بحساب  $\sigma_i$  ( $D_l / 1,282$ ) في المعادلين (17) و (18).

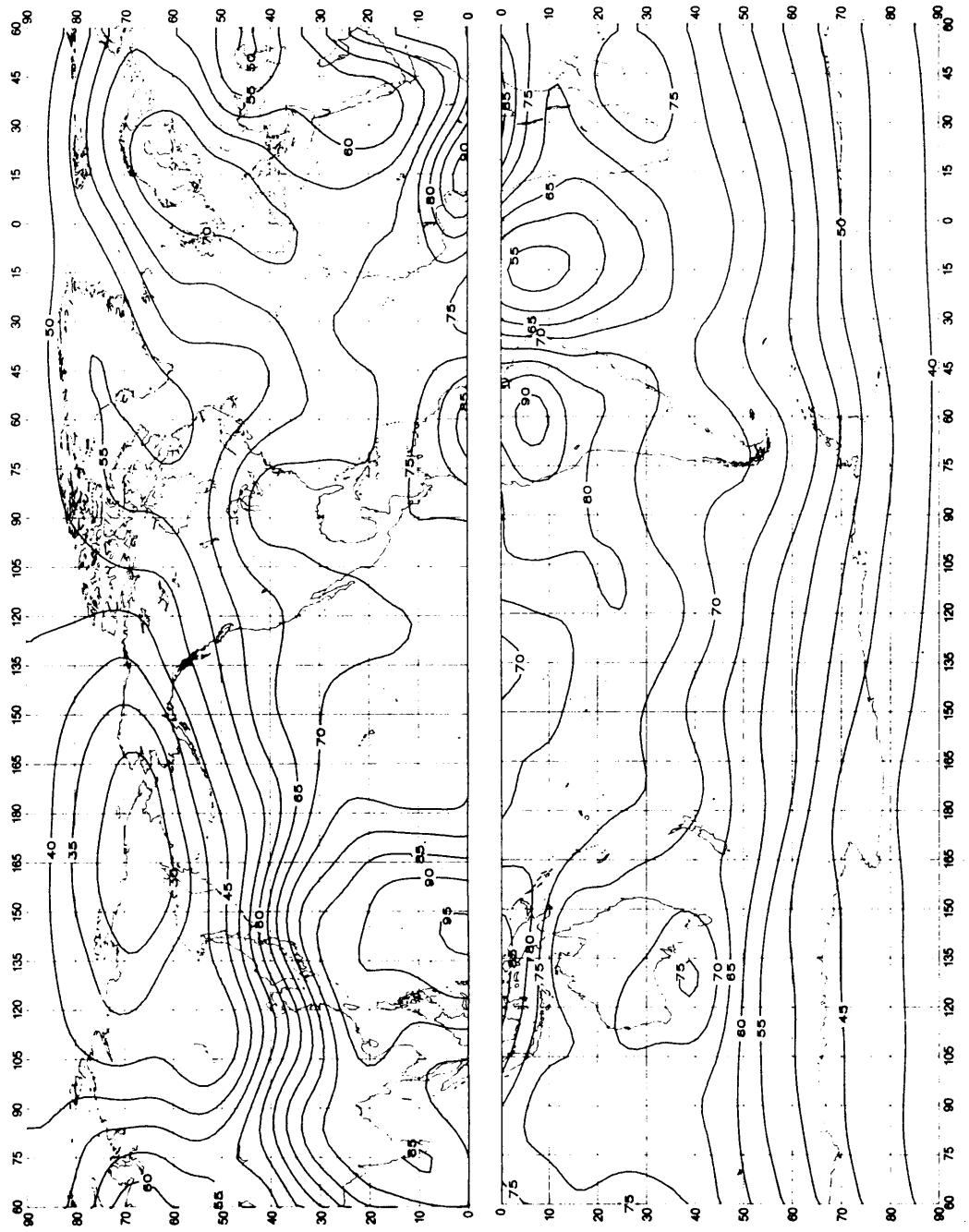
وعندما يتجاوز الانحراف العشري الأعلى لعامل الضوضاء لمكونة ضوضاء واحدة على الأقل 12 dB، فإن  $\sigma_T$  المحسوبة بالمعادلات (15) إلى (18) باستعمال الانحرافات العشريّة الأعلى لمكونات الضوضاء، ينبغي لها أن تقتيد بقيمة قصوى قدرها:

$$(21) \quad \sigma_T = c \sqrt{2 \ln \left( \frac{\alpha_T}{\gamma_T} \right)} \quad dB$$

حيث  $\gamma_T$  هو عامل الضوضاء بجموع أسي بسيط للقيم المتوسطة الإفرادية لعامل الضوضاء:

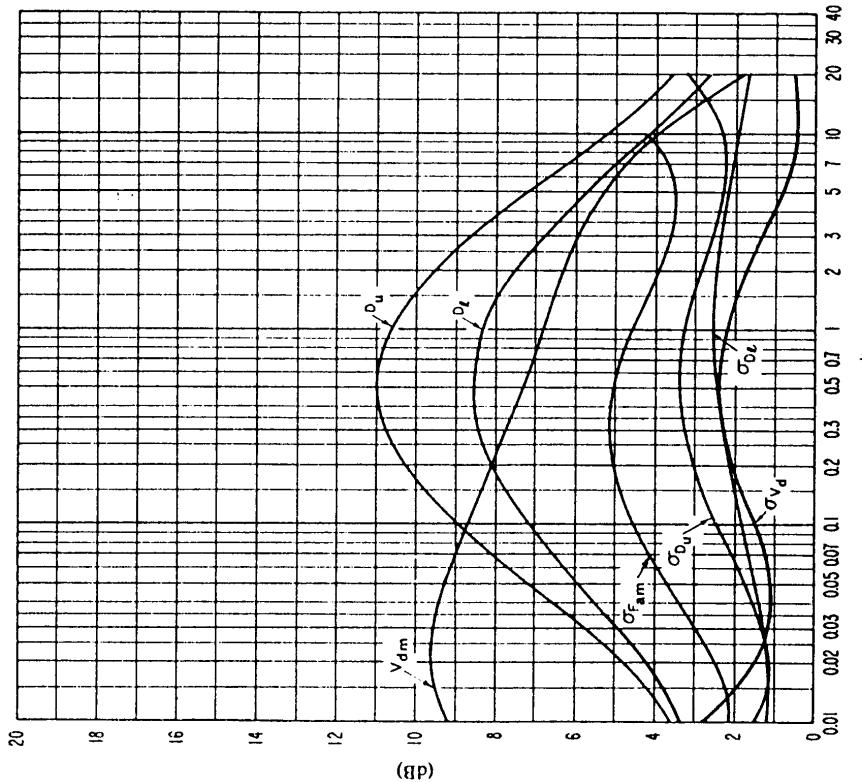
$$(22) \quad \gamma_T = \sum_{i=1}^n \exp \left( \frac{F_{ami}}{c} \right) \quad W$$

وبالمثل، عندما يتجاوز الانحراف العشري الأدنى لعامل الضوضاء لمكونة ضوضاء واحدة على الأقل 12 dB، فإن  $\sigma_T$  المحسوبة بالمعادلات (15) إلى (18) باستعمال الانحرافات العشريّة الدنيا لمكونات الضوضاء، ينبغي لها أن تقتيد بالقيمة القصوى المعطاة في المعادلة (21).



(الشكل ١٥ ) التقييم المتوفّع للضوضاء الجموميّة الراديوّية، ( $F_{am}$ ) (بوحدات dB) أعلى من  $50 kT$  عند  $1 MHz$  (الشّتاء: ٠٠٤٠٠-٠٠٠٠ بالتوقيت المحلي)

0372-15a



**الشكل 15 ج**) معلميات بشأن متغيرات الضوضاء ومتغيرات  
 الشتاء: 04000-0000 بالثقة الخطي)

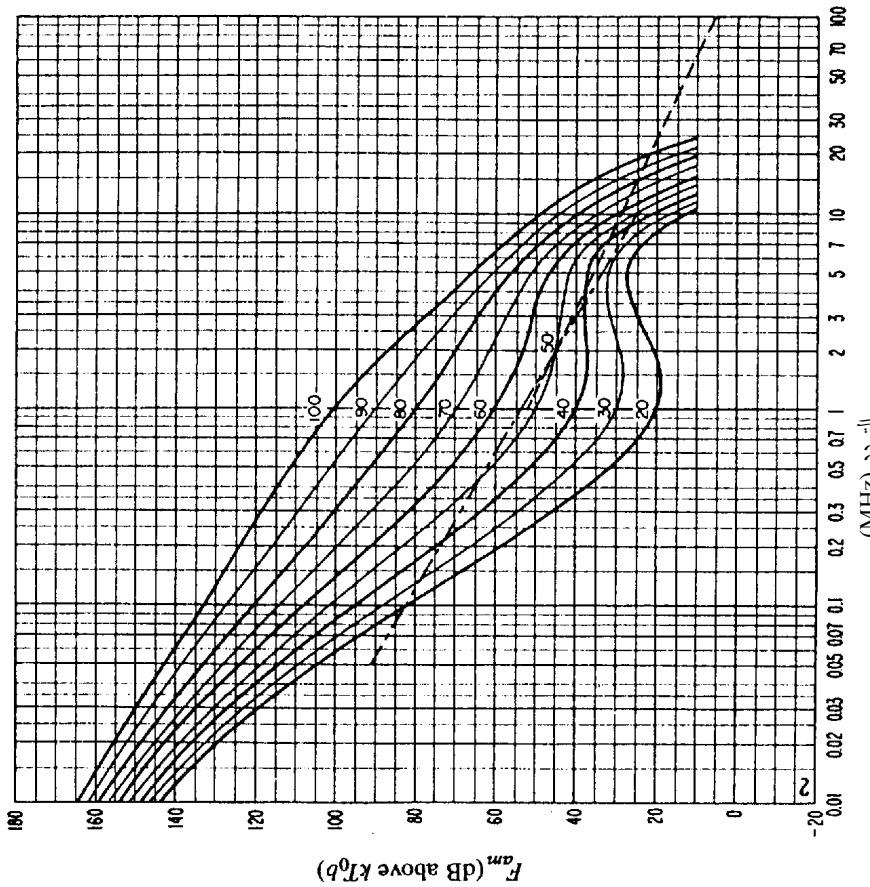
$\sigma_{Fam}$  : الأخراف النموذجي القيم  $F_{am}$  : نسبة الأخطاء المترافقون  $E_{am}$  : نسبة الأخطاء المترافقون

$\sigma_{D_u}$  : الانحراف المتموجي لقيمة  $D_U$

$\sigma_{D_l}$  : الانحراف النموذجي لقيمة  $D_l$

$V_{dm}$  : القيمة المتوقعة للانحراف المتوسط المترافق ببيان (Hz 200) الخاصة بعرض نطاق بيبلغ  $10^{-3}$ .

$\sigma_{vd}$  : الانحراف النموذجي لقيم  $V_d$

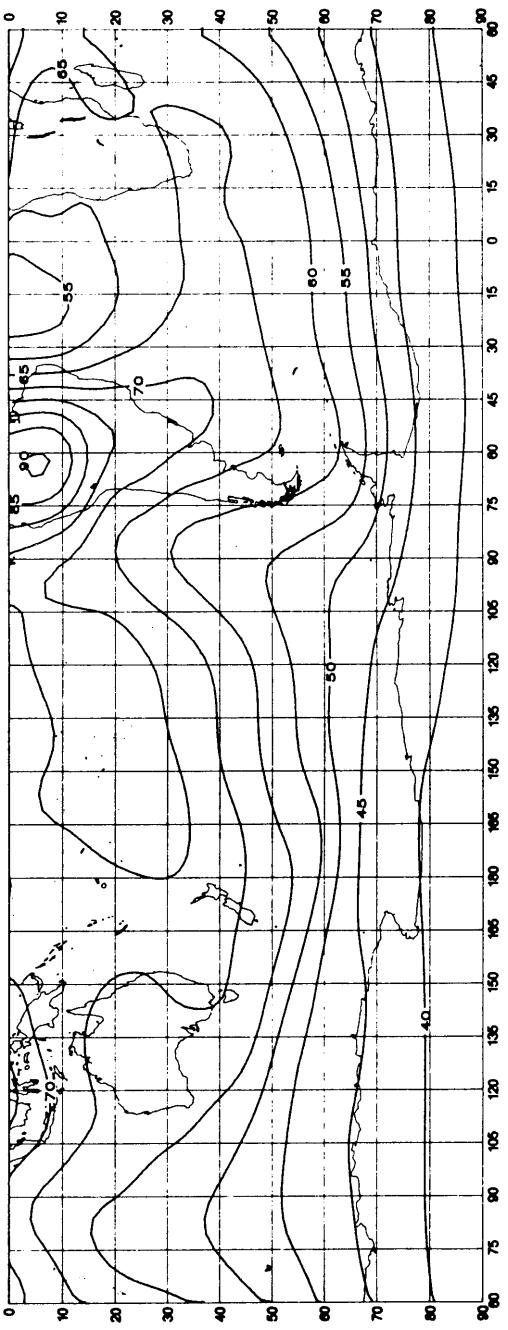
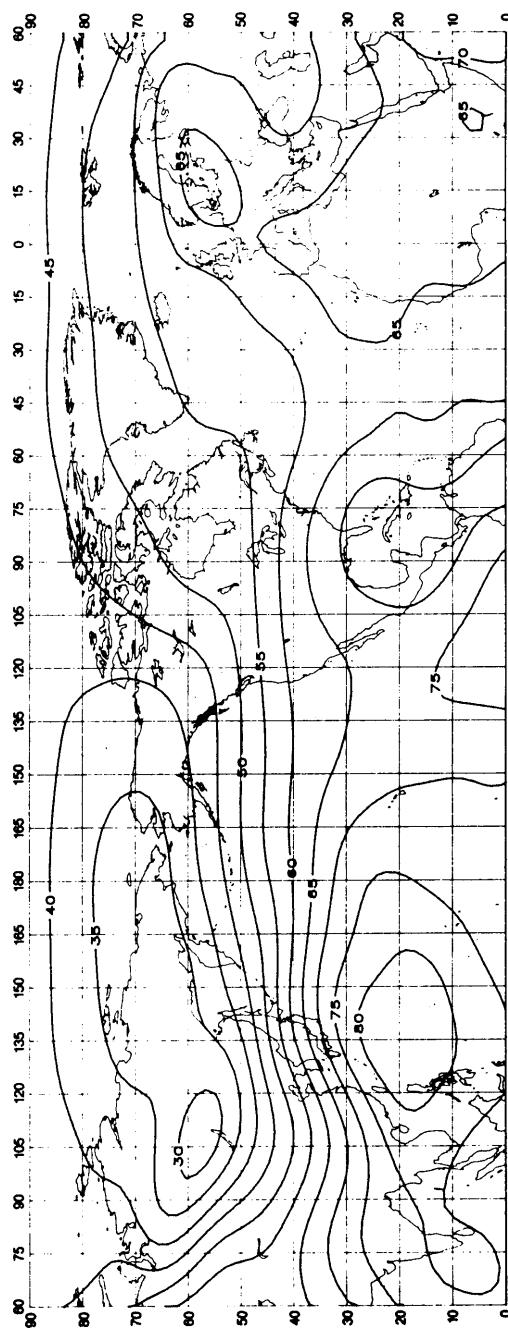


الشكل 15 ب) تغير الضوضاء الراديوية بدلالة التردد (المشارة: 0400-00000 بالتفصيل المحلي)

القسم المتوقعة للضوضاء الجوية

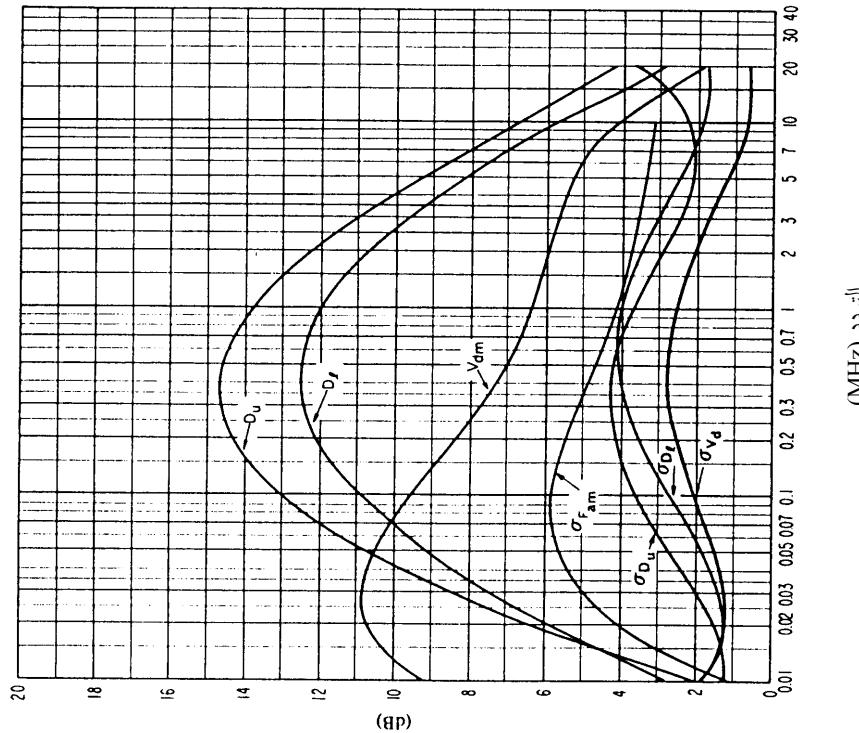
القييم المتوقعة للضوضاء الجوية

0372-15b



الشكل ١٦ ) التheim المتوقعة للضوضاء الجوية الراديوية،  $F_{am}$  (بوديات  $dB$  أعلى من  $0 dB$  عند  $1 MHz$ ) (الاشتات: ٠٤٠٠-٠٨٠٠٠ بالتوقيت المحلي)

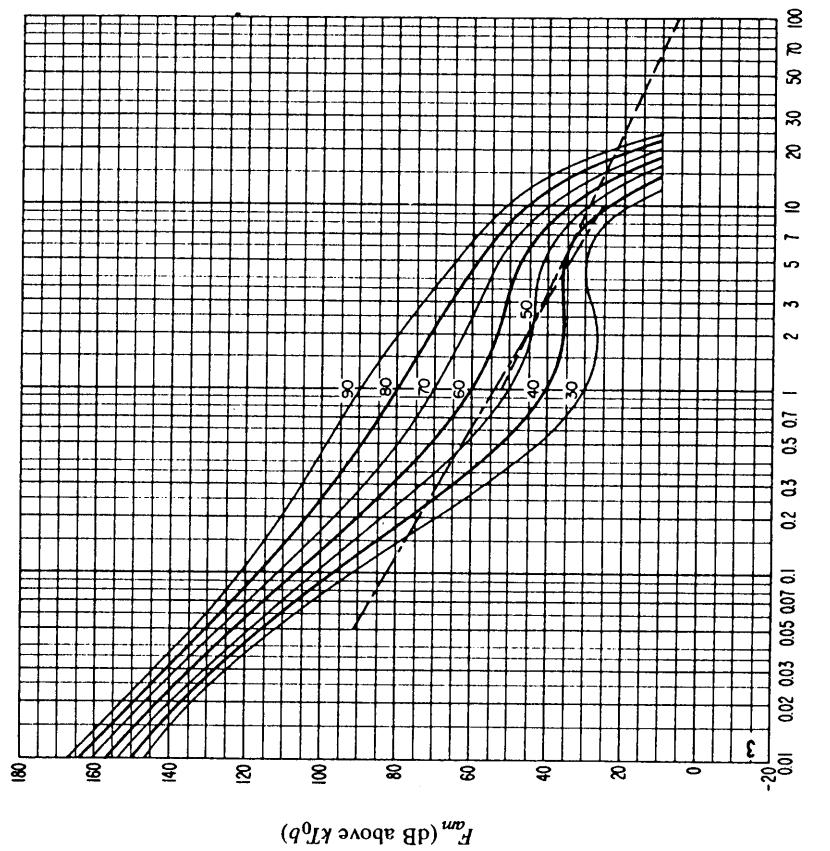
0372-16a



الشكل 16 ج) معطيات بشأن متغيرات الضوضاء وسمانها  
 (الشتبه: 0800-0400 بالتفصيل المحلي)

انظر شرح الشكل 15 (ج)

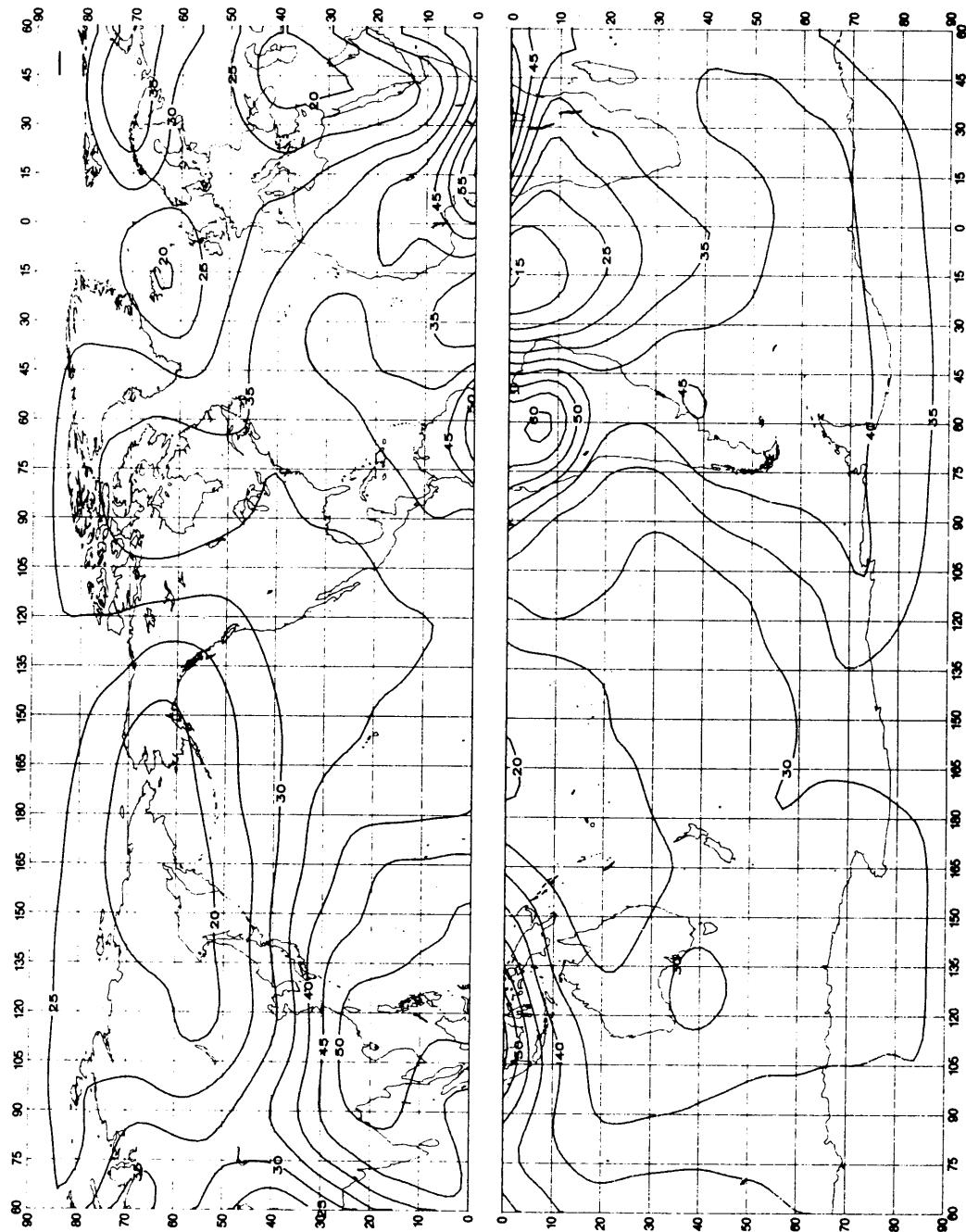
انظر شرح الشكل 15 ب)



الشكل 16 ب) تغير الضوضاء الحمراء بدلاً من التردد  
الشمس: 0800-0400 بالتفصيت الخالي)

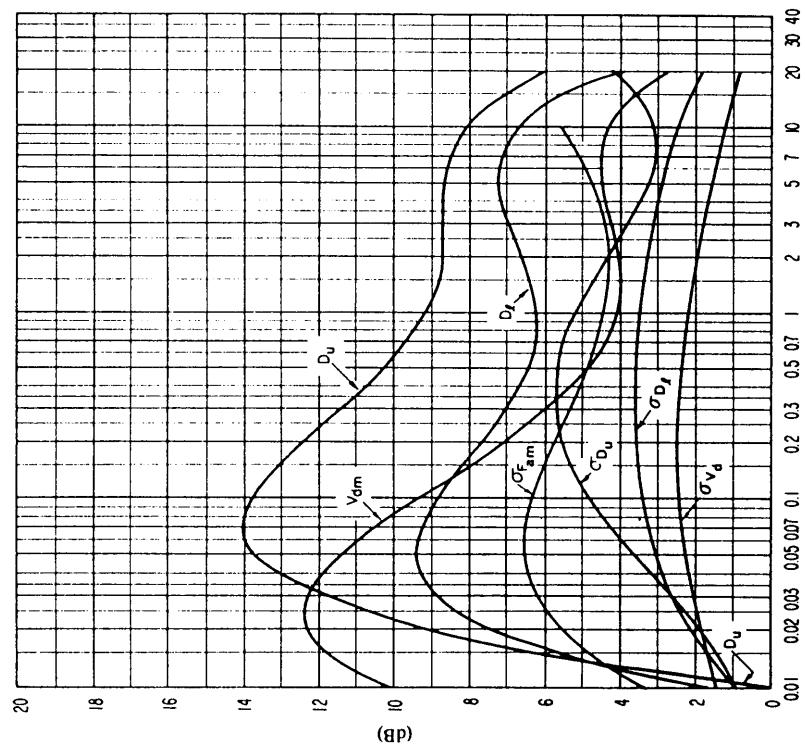
انظر شرح الشكل 15 ب)

0372-16b



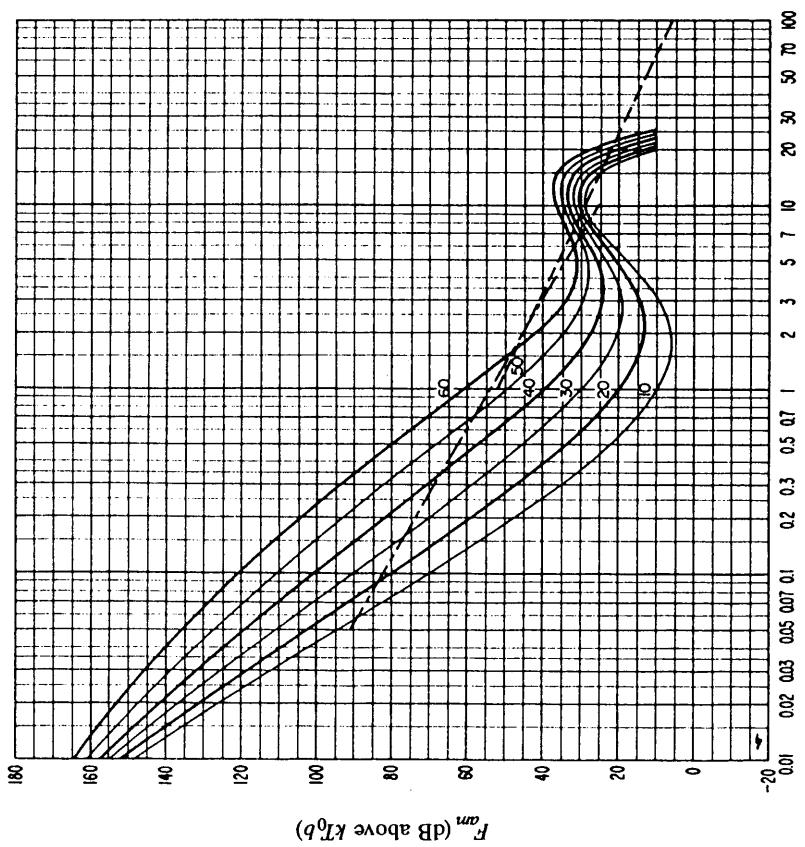
( الشكل ١٧ ) (تقدير (الشدة المضوضاء الجوية الراديوية،  $F_{am}$  بوحدات  $dB$  أعلى من  $50 kT_0$  عند  $1 MHz$ ) (ال شيئاً بالتفصيل المختلطي)

0372-17a



انظر شرح الشكل 15 (ج)

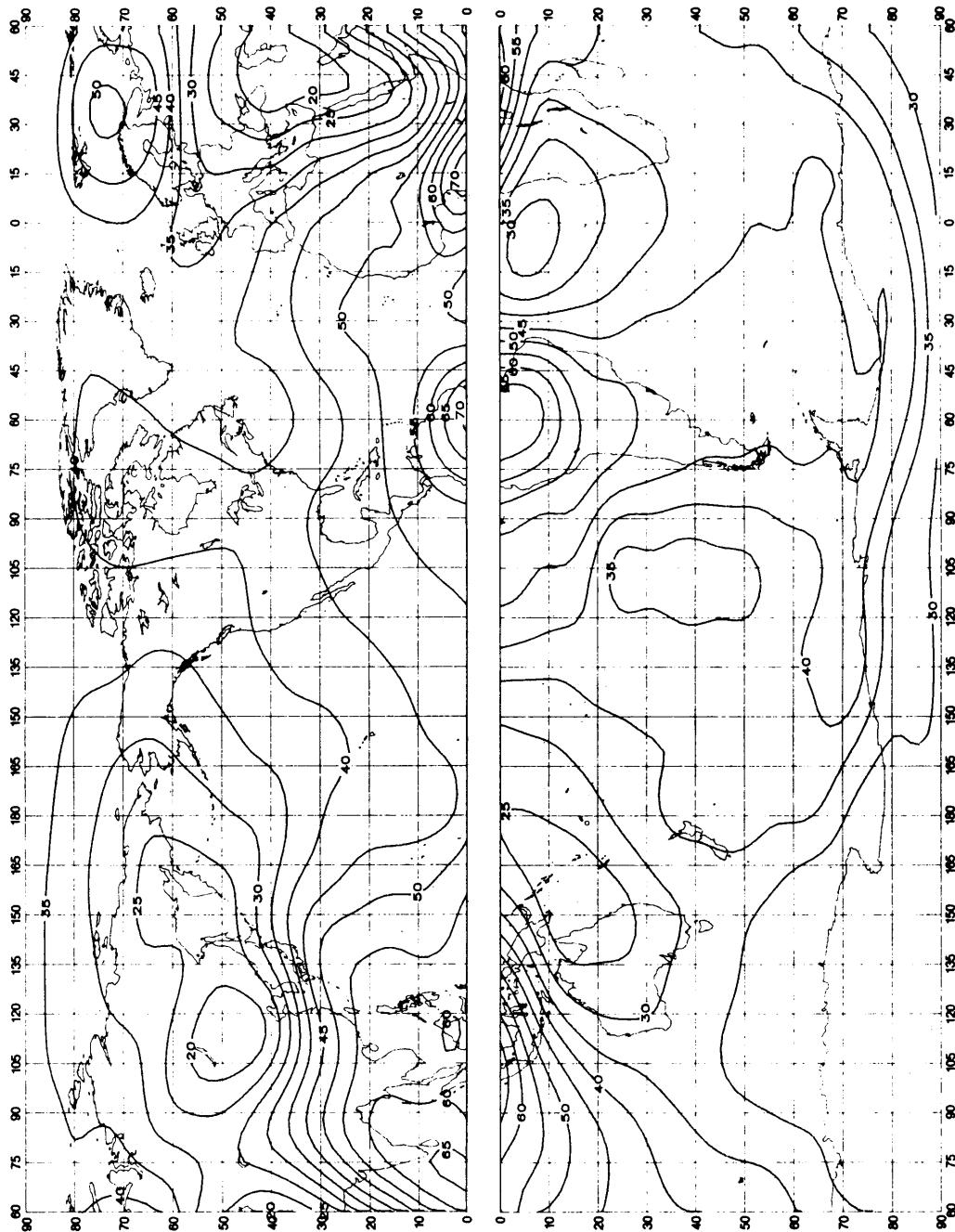
انظر شرح الشكل 15 ب)



الشكل 17 ب) تغير الضوء ضاء المراياوية بدلالة التردد  
الشuttle: 12000-08000 بالأشعة تحت الحمراء

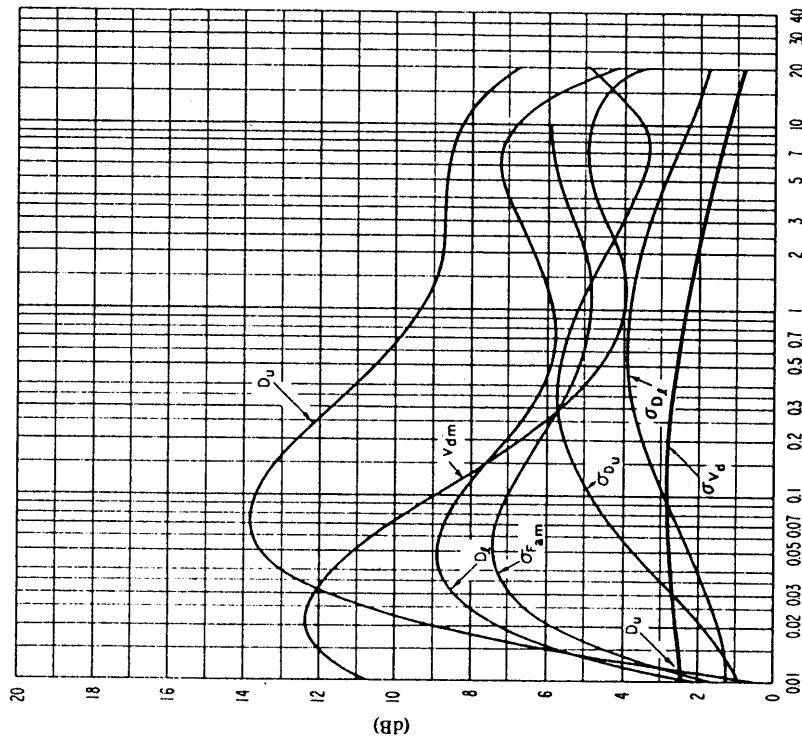
الشكل 17 ج) معلميات بشأن متغيرات الضوء الشاه وسماتها  
الأشتباخ: 1200-0800

0372-17b



الشكل 18 أ ) القيمة التاسعة للضوضاء المخربة الراديوية، ( $F_{am}$ ) (بوحدات  $dB$ ) أعلى من  $50 kT_0 / MHz$  (الشuttle: 1600-1200 بالتوقيت المحلي)

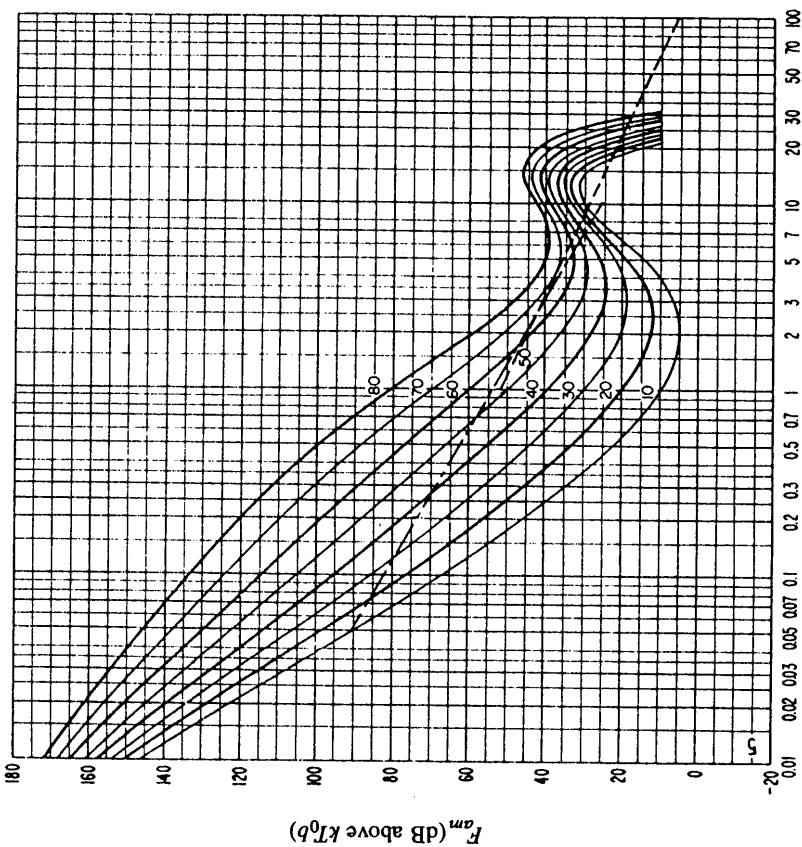
0372-18a



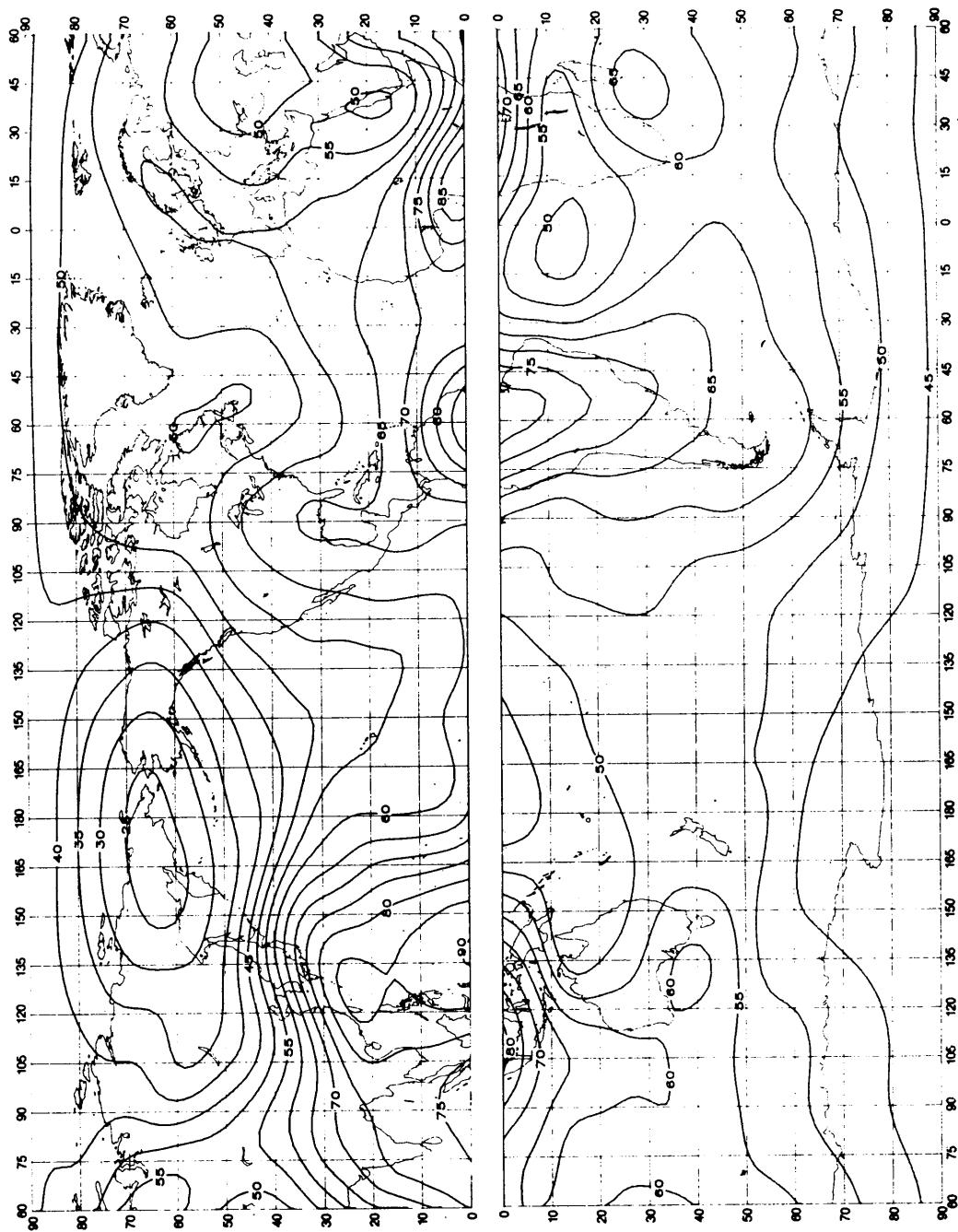
الشكل 18 ج) معلميات يثنان متغيرات الضوضاء وسمائها  
(الشتاب: 1600-1200 بالتنويم المخلطي)

انظر شرح الشكل 15 ج)

0372-18b

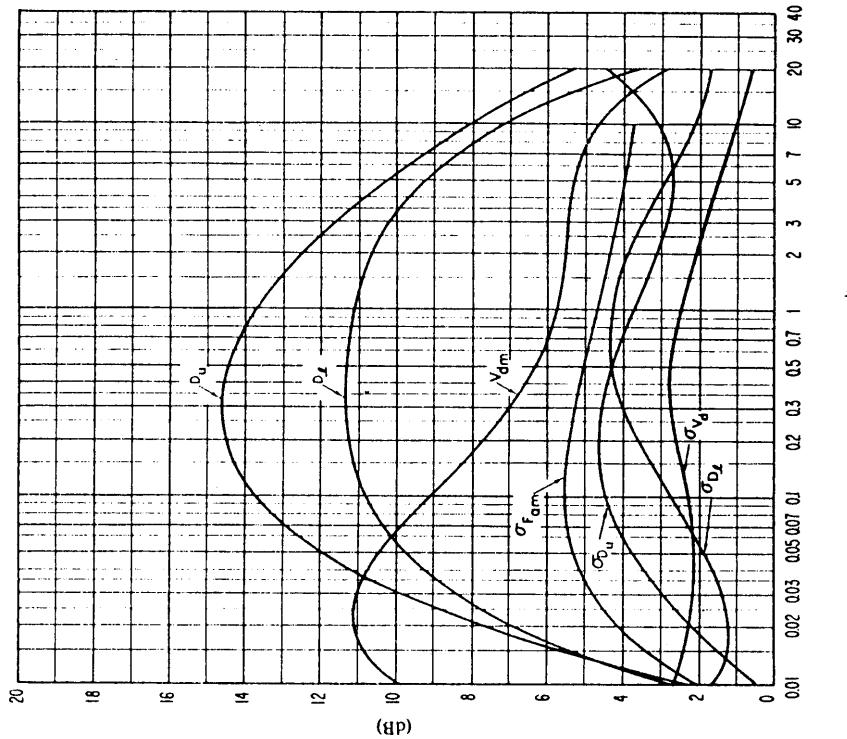


انظر شرح الشكل 15 ب)



(الشكل ١٩أ ) التقييم المترافق للضوء الجوي الراديوية،  $F_{am}$  (بوحدات  $dB$ ) أعلى من  $50 kT_0$  عند  $1 MHz$  (الشuttle: 2000-1600 بالتوقيت المحلي) [

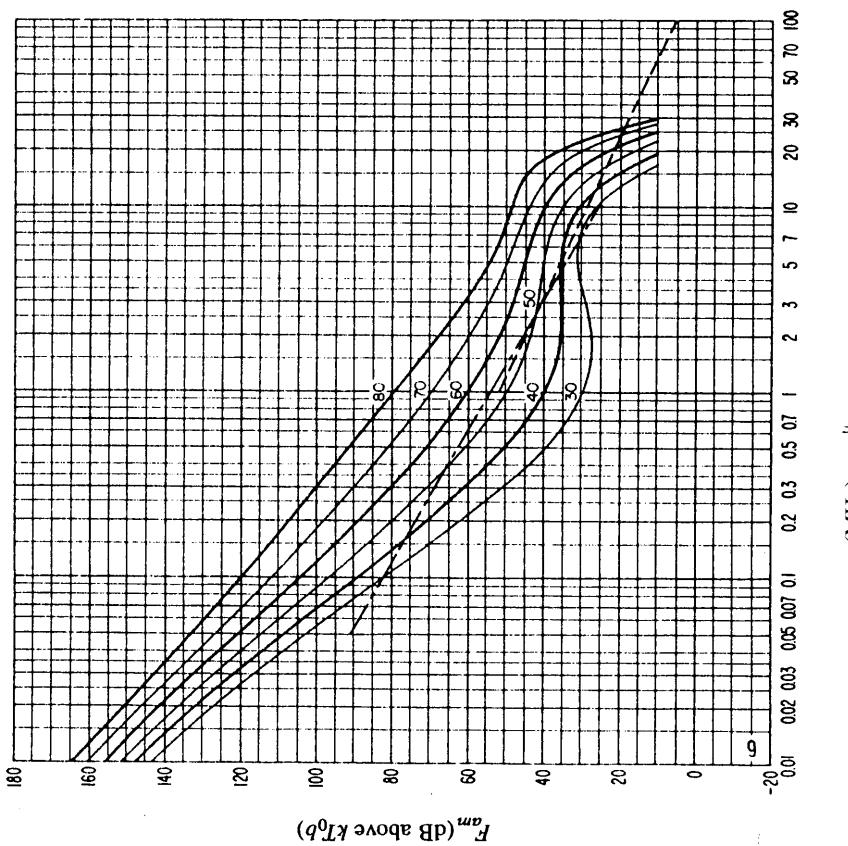
0372-19a

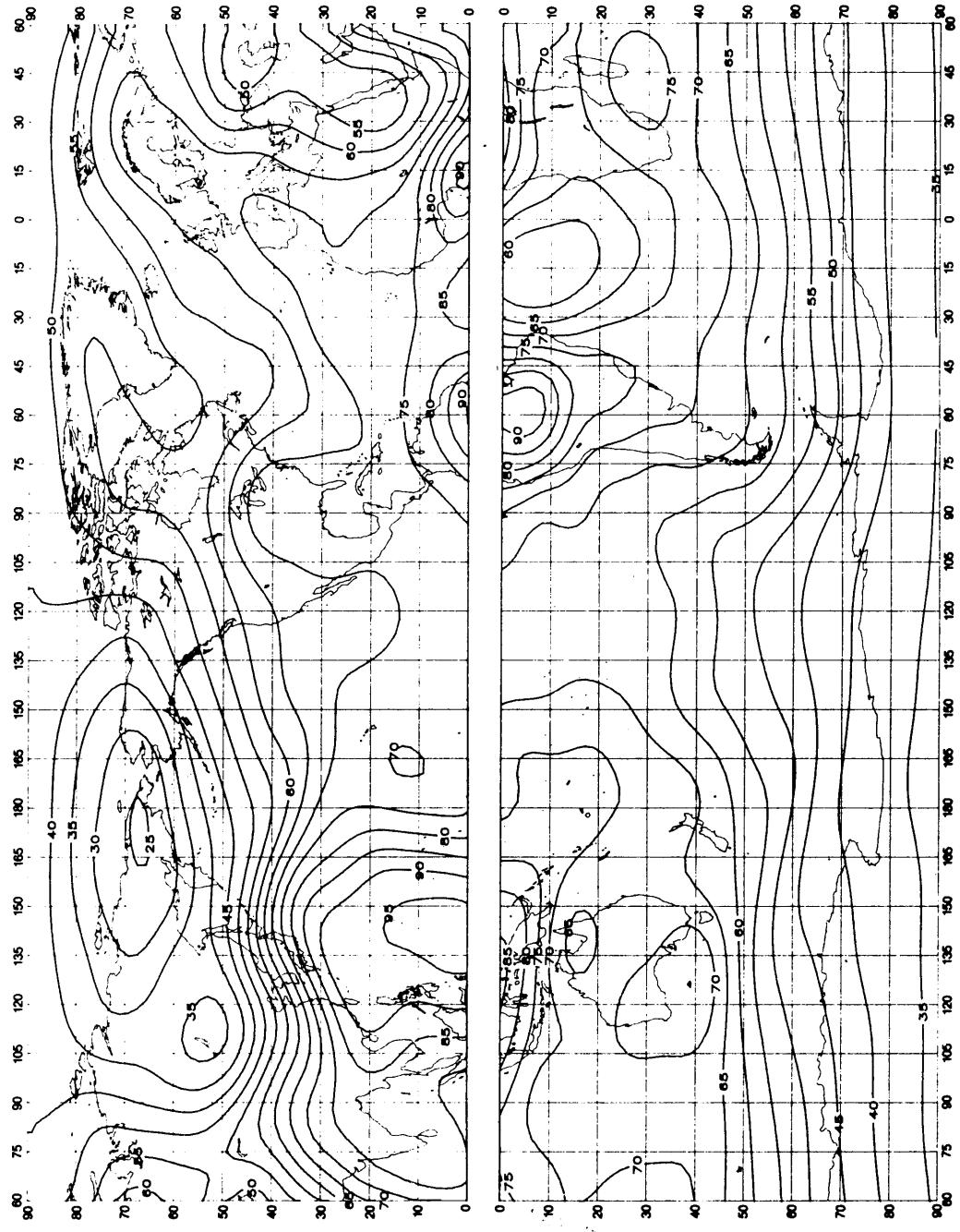


الشكل 19 ج) معطيات بشأن متغيرات الضوضاء وسماتها  
 (الشتاء: 2000-16000 بالتفصيل المحلي)

انظر شرح الشكل 15 (ج)

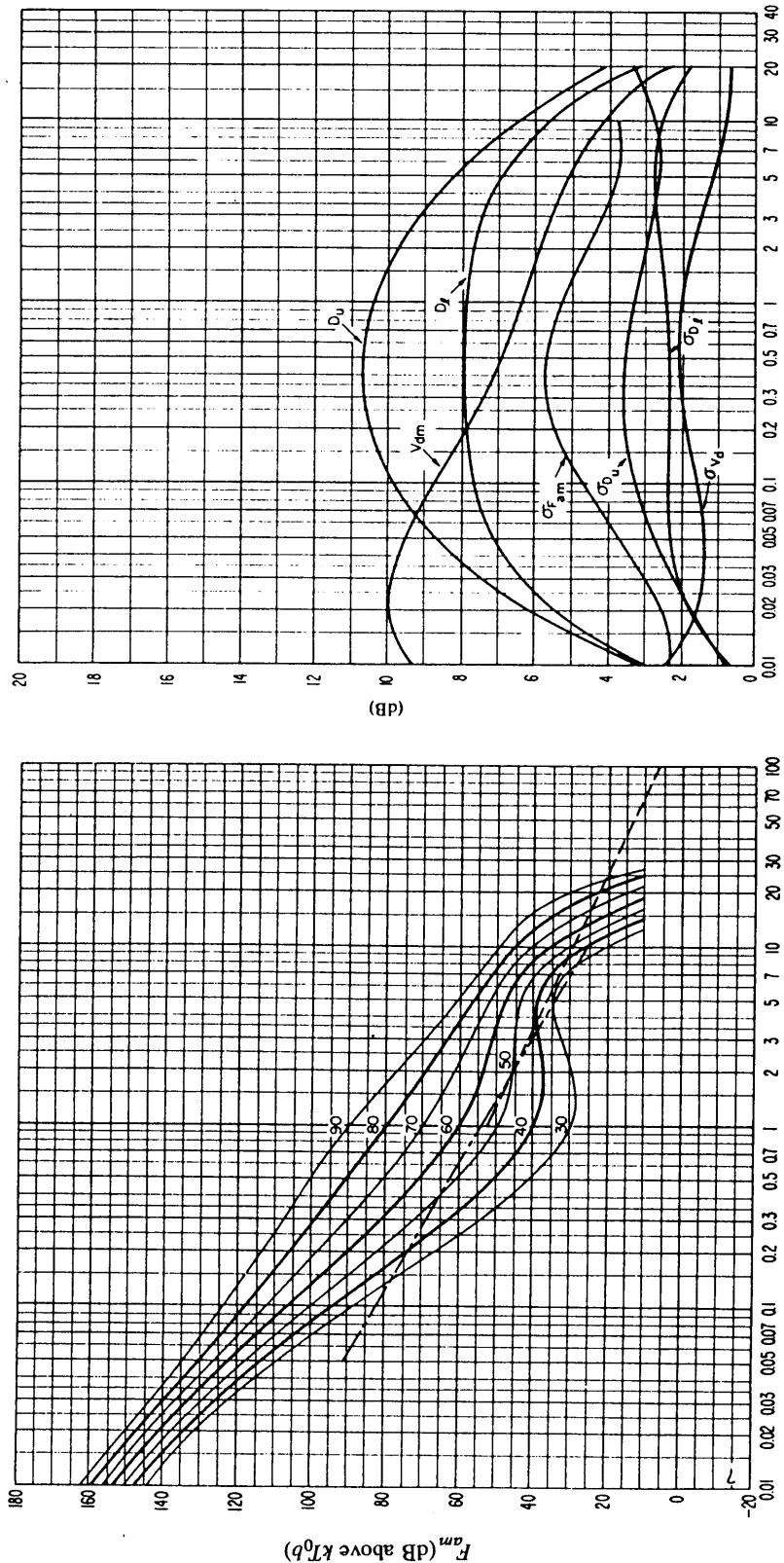
انظر شرح الشكل 15 ب)





(الشكل 20 ) التقييم المتفق عليه للضوضاء الجمودية الراديوية، (بوحدات  $dB$ ) أعلى من  $50 kT/Hz$  عدد 1 ( $MHz$ ) (الشuttle: 2400-2000 بالتوقيت المحلي)

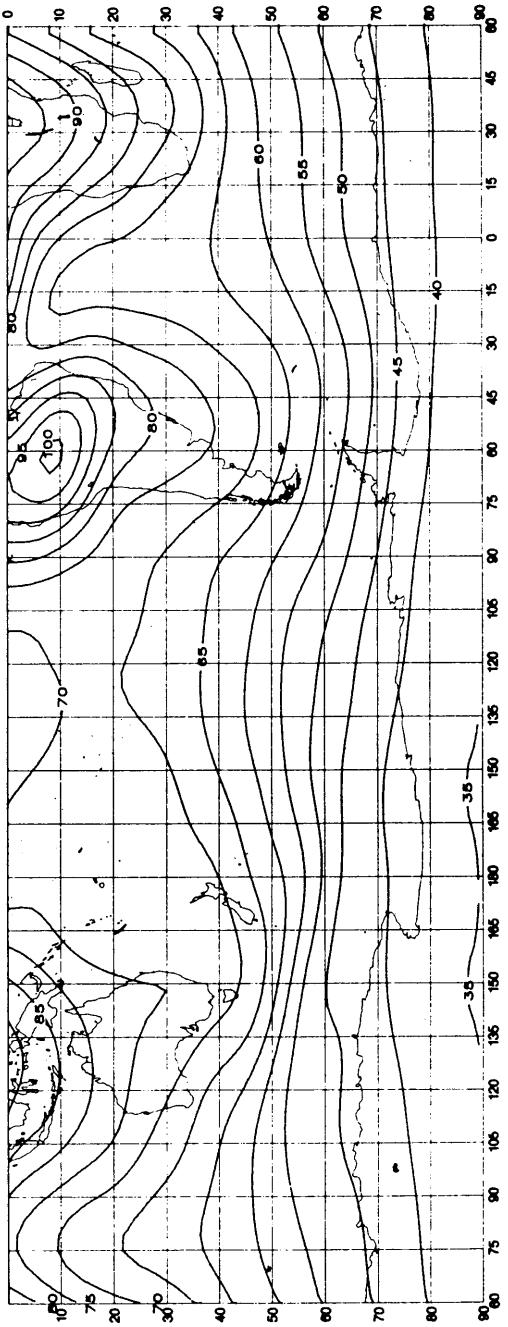
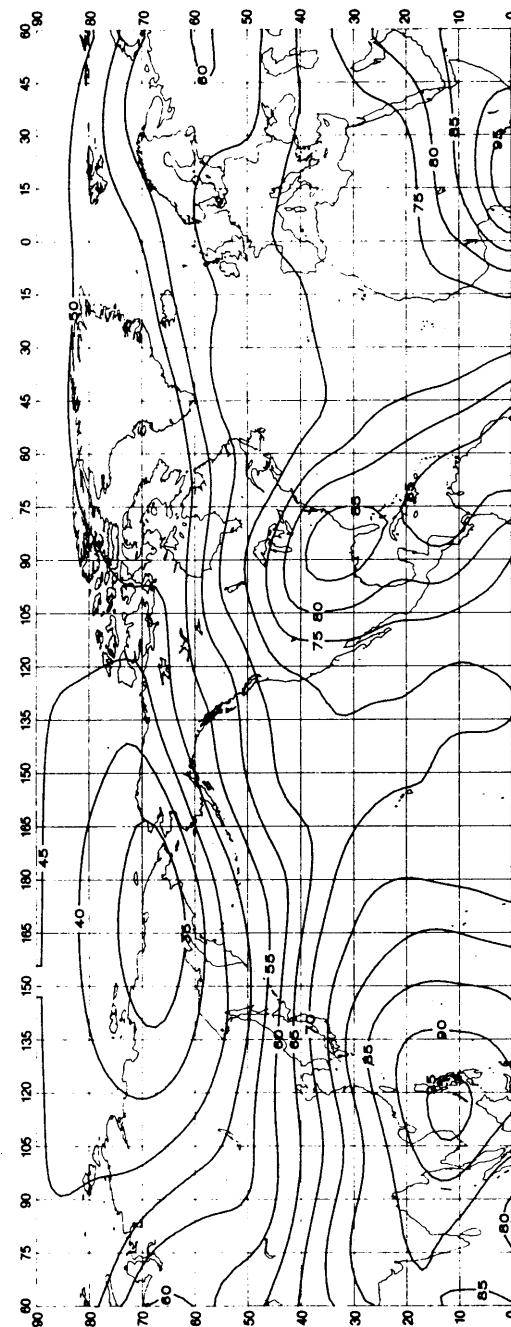
0372-20a



الشكل 20 ج) معطيات بشأن متغيرات الضوضاء ومتغيرها  
(الشدة: 2400-2000 بالتوقيت المحلي)  
[أظر شرح الشكل 15 ج]

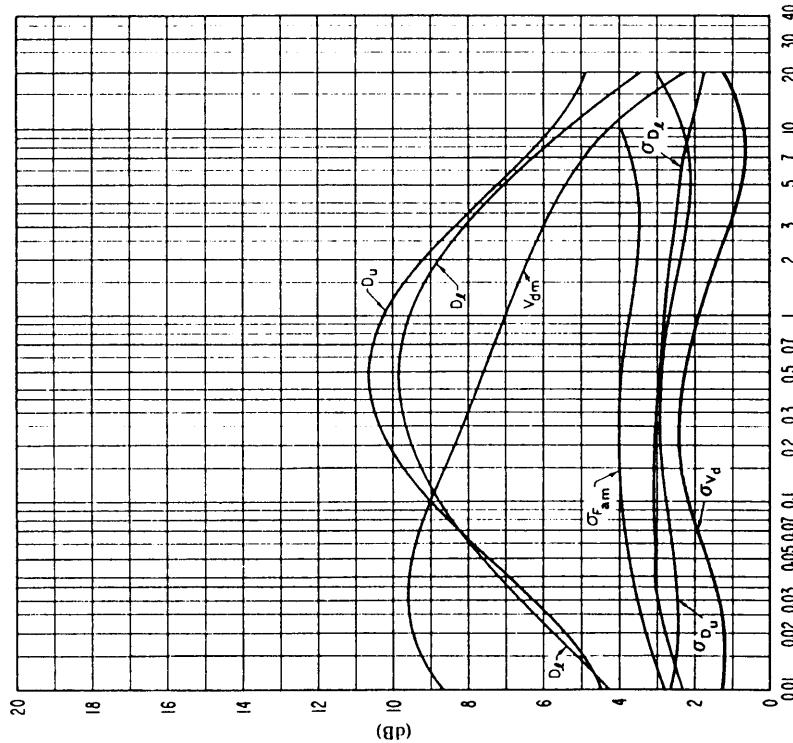
الشكل 20 ب) تغير الضوضاء الراديوية بدلالة التردد  
(الشدة: 2400-2000 بالتوقيت المحلي)  
[أظر شرح الشكل 15 ب)

0372-20b



الشكل 21أ ) التقييم الشامل للضوضاء الجوية الراديوية،  $F_{dB}$  (وحدات  $dB$  على من  $kT_0$  عند  $1 MHz$ ) (الربيع: 0400-00000-00 بالتوقيت المحلي)

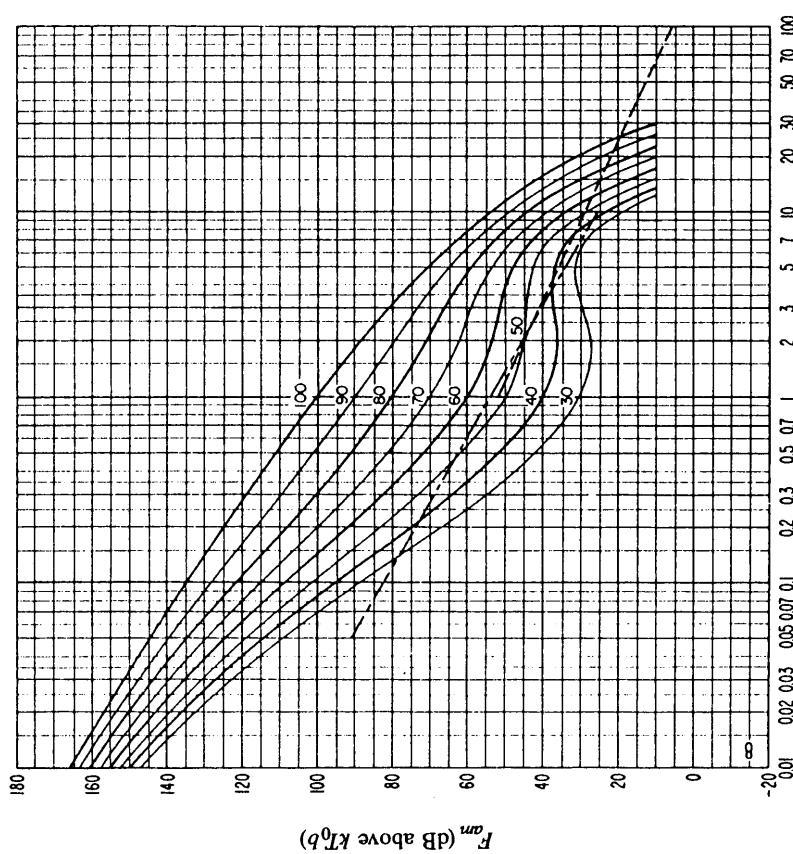
0372-21a



الشكل 21 ج) معطيات بشأن متغيرات الصوضاء ومتغيرها  
(الربيع: 0400-0000 بالشقيقت المحلي)

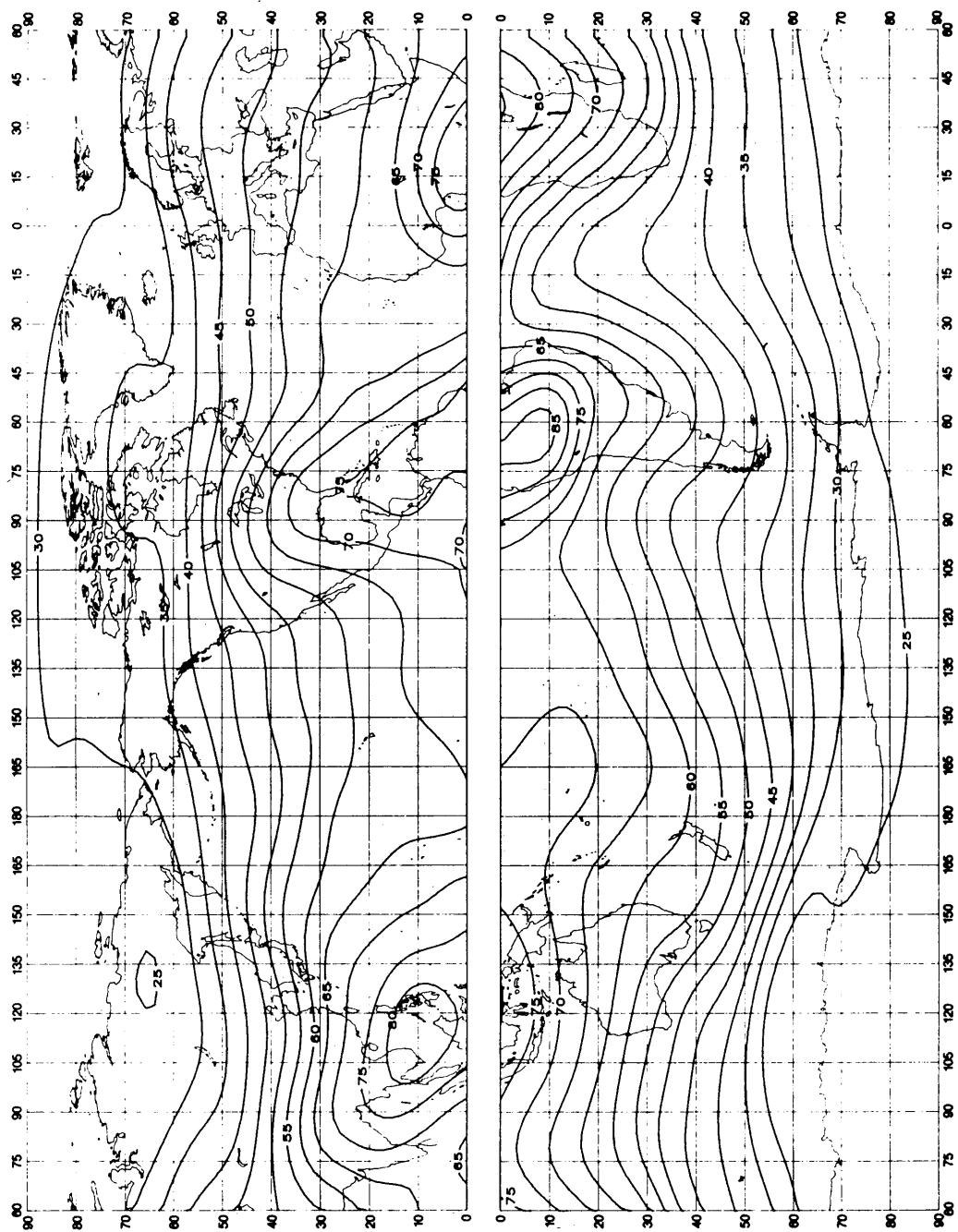
انظر شرح الشكل 15 ج)

انظر شرح الشكل 15 ب)



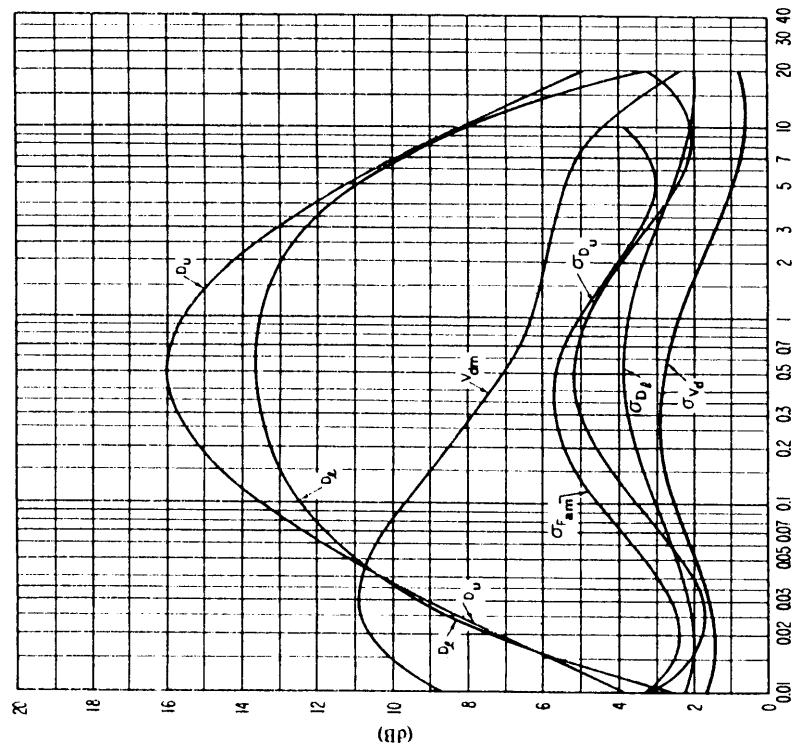
الشكل 21 ب) تغير الصوضاء الراديويه بدلاله التردد  
(الربيع: 0400-0000 بالشقيقت المحلي)

0372-21b



الشكل 22أ ) القسم المتزمع للضوء الحدي الادوي، ( $F_{cm}$ ) بوحدات  $dB$  على من  $470 kHz / MHz$  (الربيع: 0800-0400) بالتوقيت المحلي)

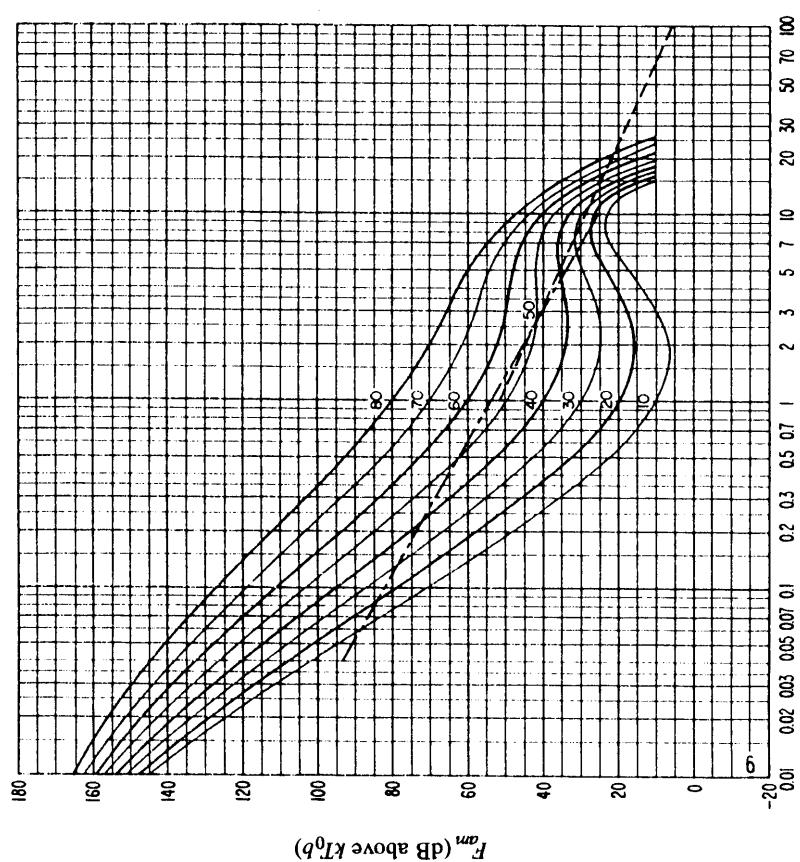
0372-22a



الشكل 22 ج) معطيات بشأن متغيرات الضوضاء ومتغيرها  
(الربيع: 0800-0400 بالتوقيت المحلي)

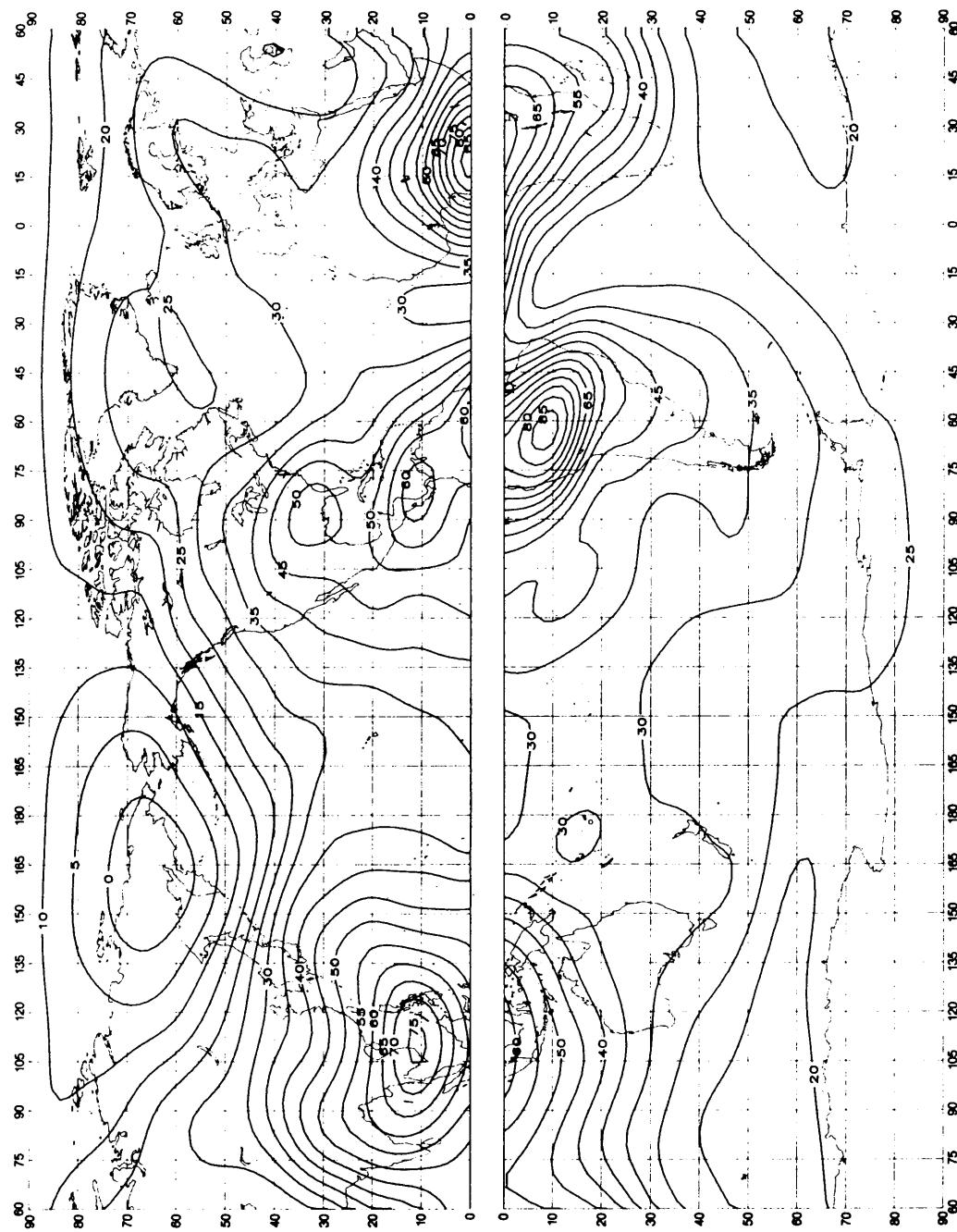
0372-22b

انظر شرح الشكل 15 ج)



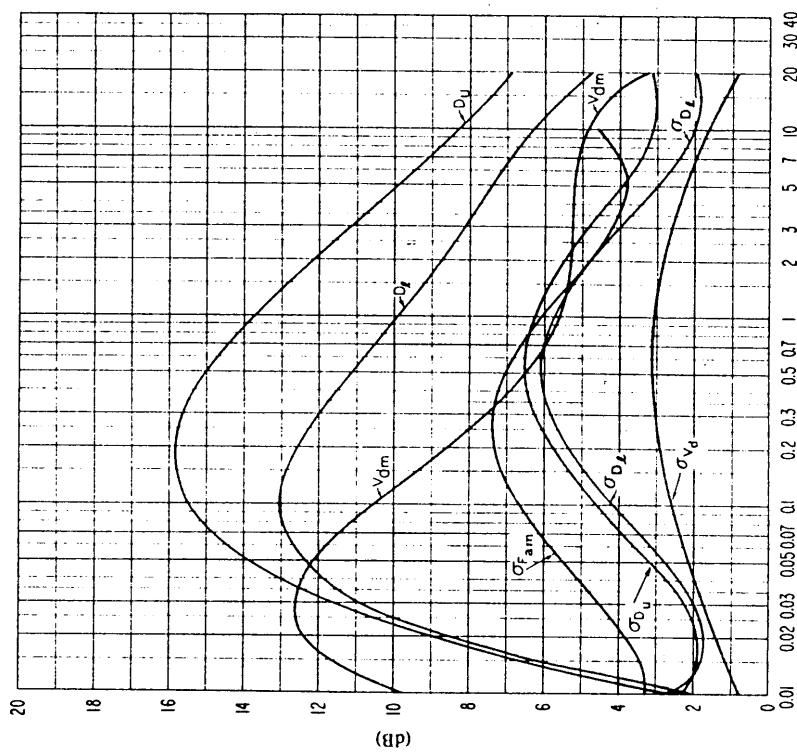
الشكل 22 ب) تغير الضوضاء الراديوية بدلالة التردد  
(الربيع: 0800-0400 بالتوقيت المحلي)

انظر شرح الشكل 15 ب)



الشكل ٢٣ (أ) التعميم المترافق للمضلعاء الجوية الراديوية،  $F_{0m}$  (وحدات  $\text{dB}$ ) أعلى من  $kT_0$  عند  $1 \text{ MHz}$  (الربع: ١٢٠٠-٠٨٠٠ بالتوقيت المحلي)

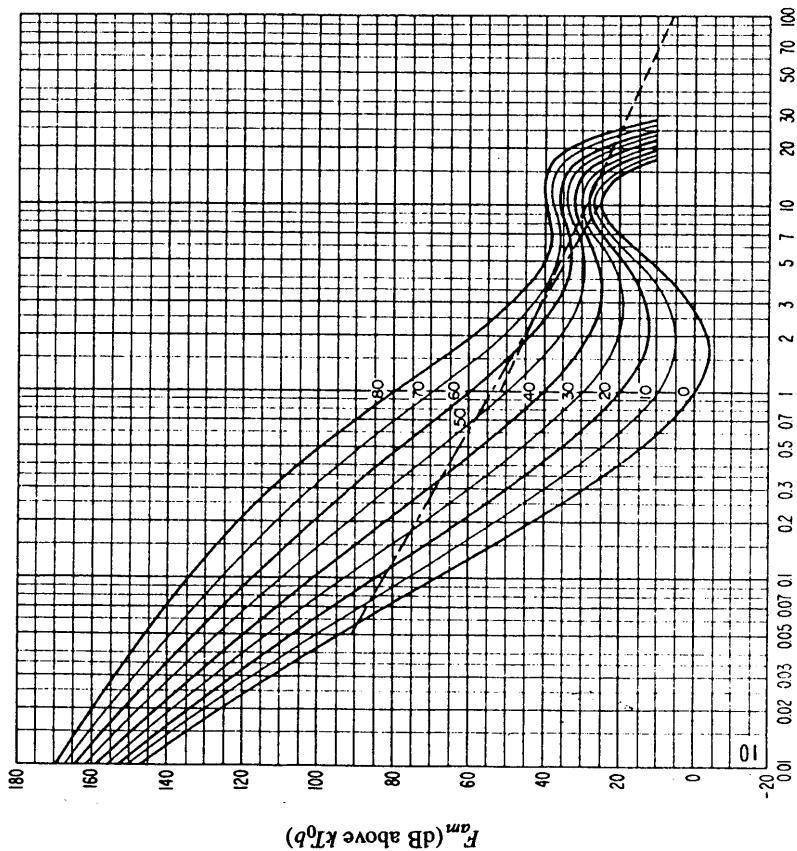
0372-23a



الشكل 23 ) معلمات يشتمل متغيرات الضوضاء ومتاح في الأربع: 12000-08000 بالتوقيت المحلي)

انظر شرح التشكيل ٥١ (ج)

انظر شرح الشكل 15 ب)

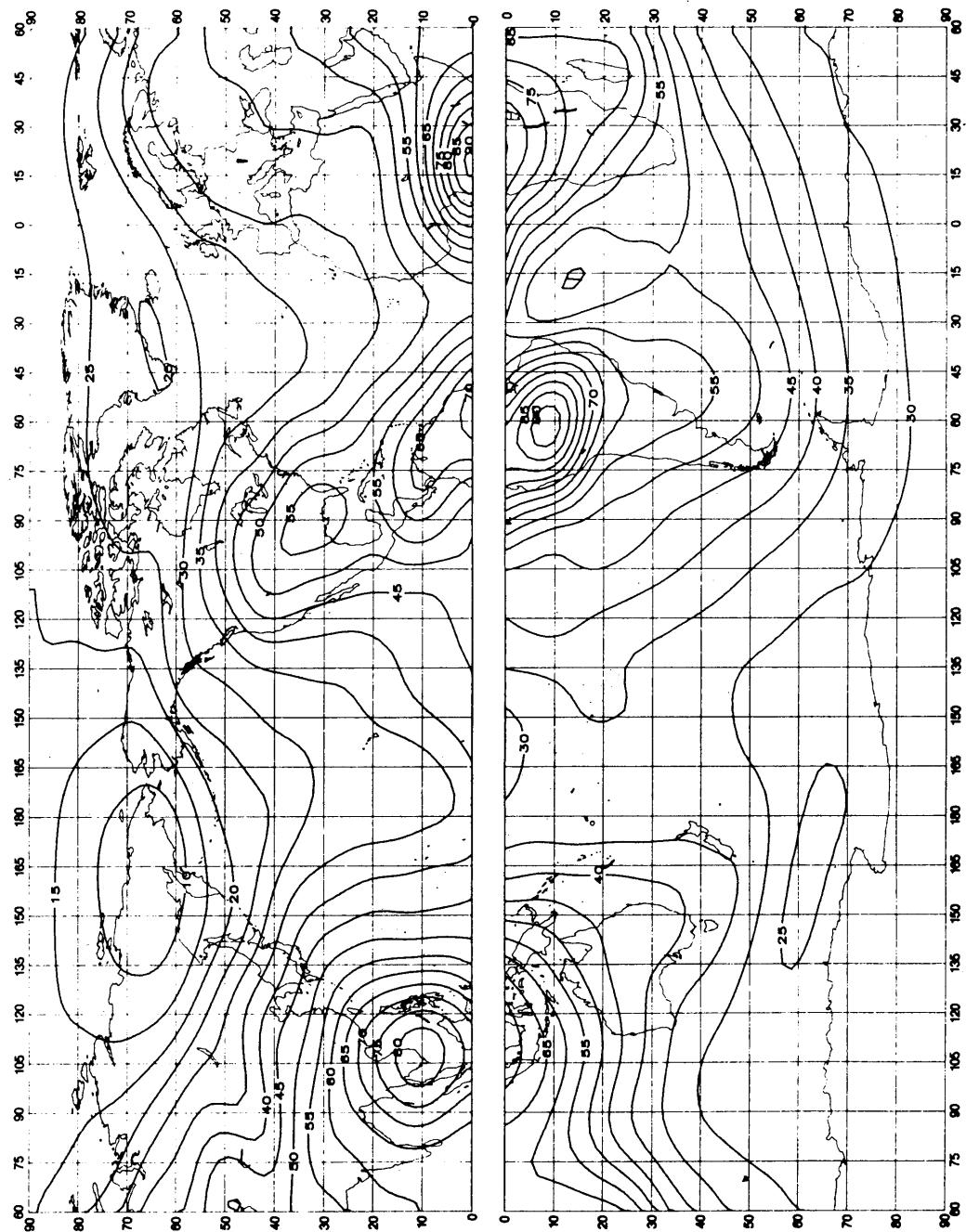


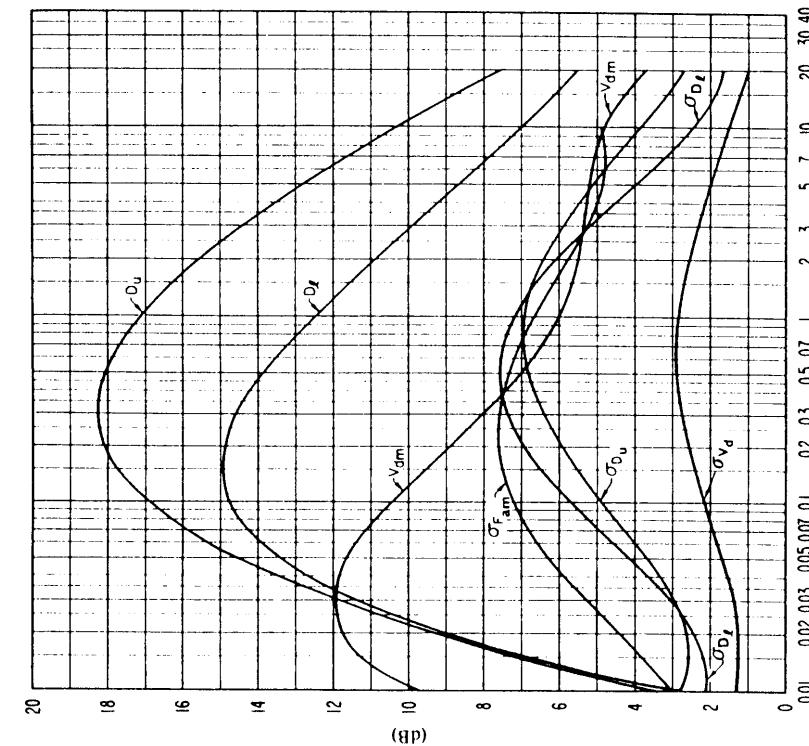
الشكل 23 ب) تغير الضموداء الراديوية بدلاً من التردود (الربيع: 1200-0800 بالتوقيت المحلي)

انظر شرح الشكل ١٥ (ج)

انظر شرح الشكل 15 ب)

0372-23b

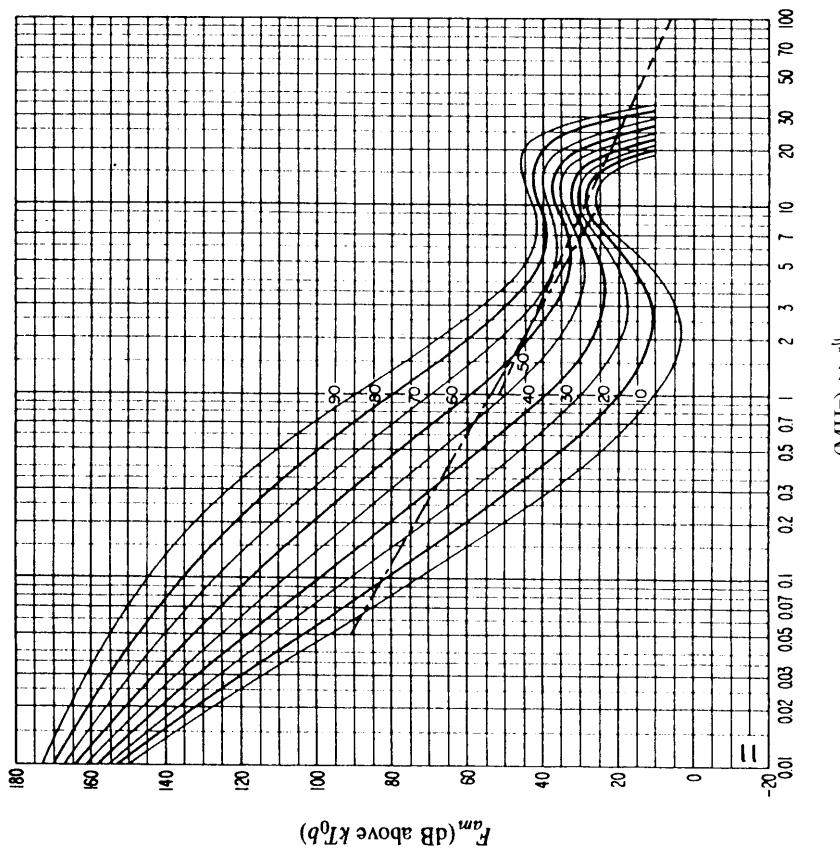




الشكل 24 ج) معطيات بشأن متغيرات الضوضاء وسماتها  
(الربيع: 1600-1200 بالتوقيت المحلي)

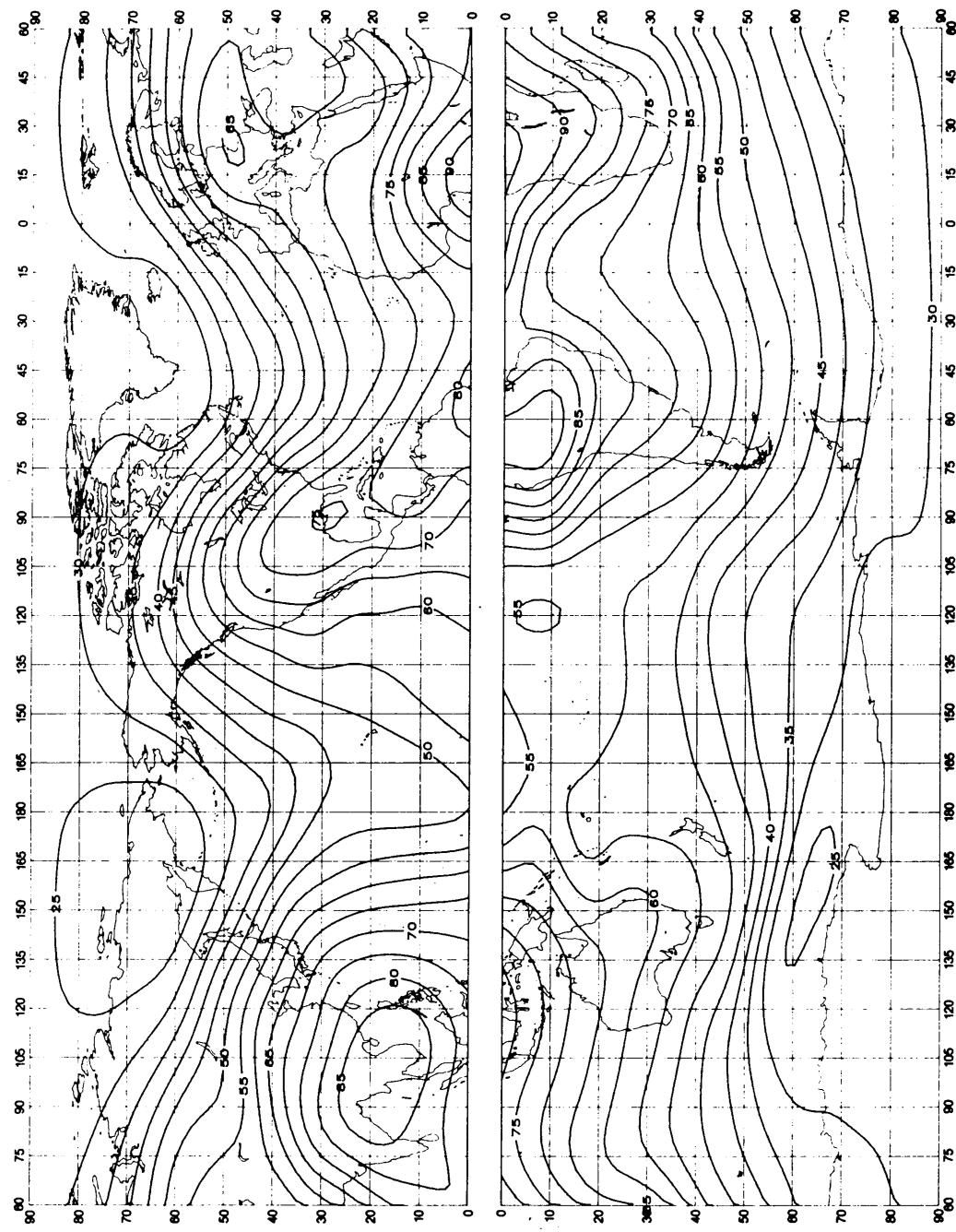
انظر شرح الشكل 15 ج)

0372-24b



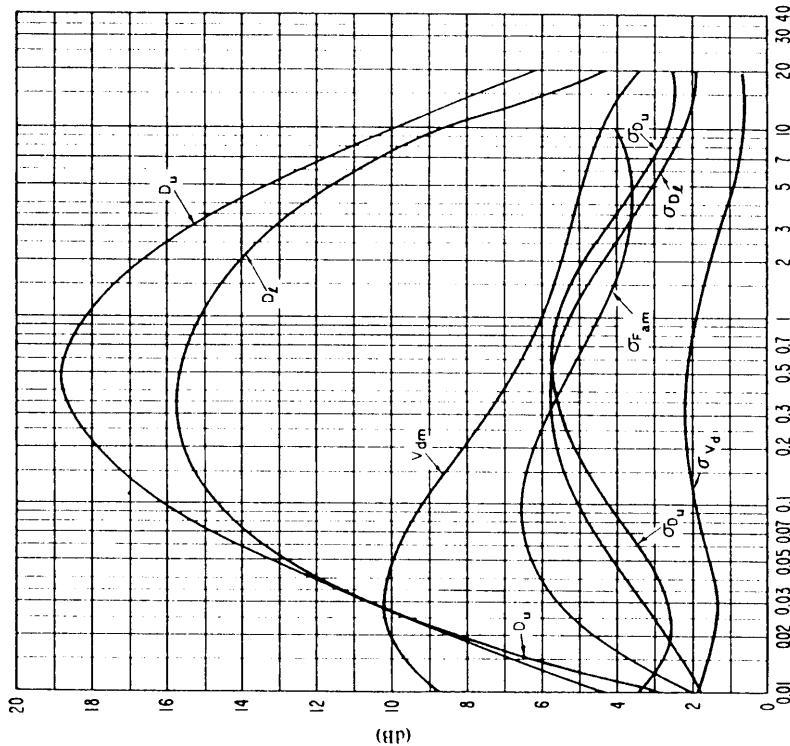
الشكل 24 ب) تغير الضوضاء الراديوية بدلالة التردد  
(الربيع: 1600-1200 بالتوقيت المحلي)

انظر شرح الشكل 15 ب)



الشكل 25أ ) التقييم الشفاعة للضوضاء المحوية الراديوية،  $F_{am}$  (بمدادات  $dB$ ) أعلى من  $5 kT_0 / 1 MHz$  (الربع: 2000-1600-2000 بالتوقيت المحلي)

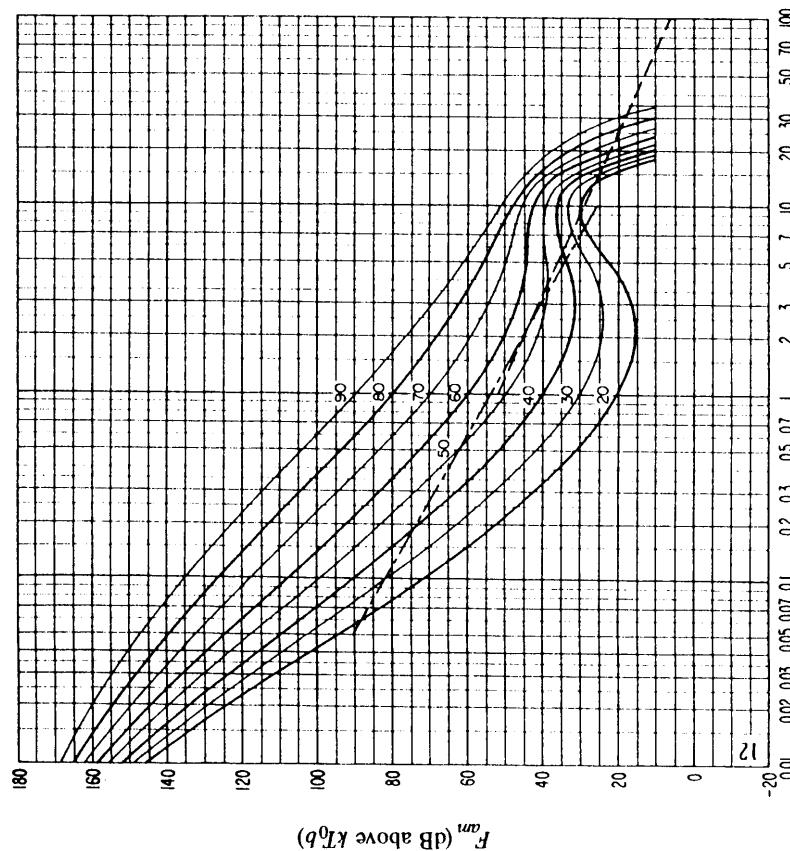
0372-25a



الشكل 25 ج) معلميات بشأن متغيرات الضوضاء وعلاقتها  
الشكل 25 ج) معطيات بشأن متغيرات الضوضاء وعلاقتها  
(الربع: 2000-1600 بالتنويف المخلي)  
(الربع: 2000-1600 بالتنويف المخلي)

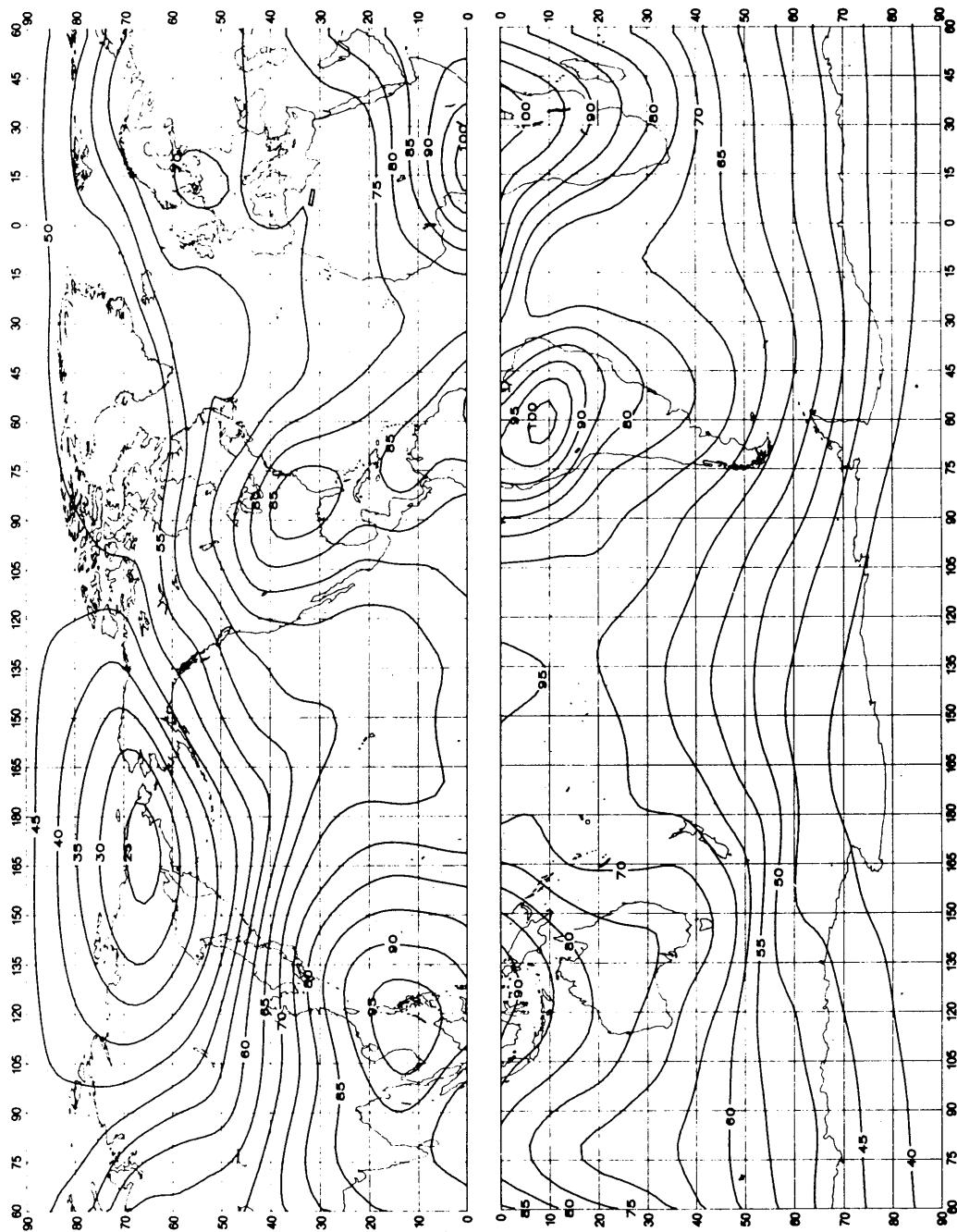
انظر شرح الشكل 15 ج

0372-25b



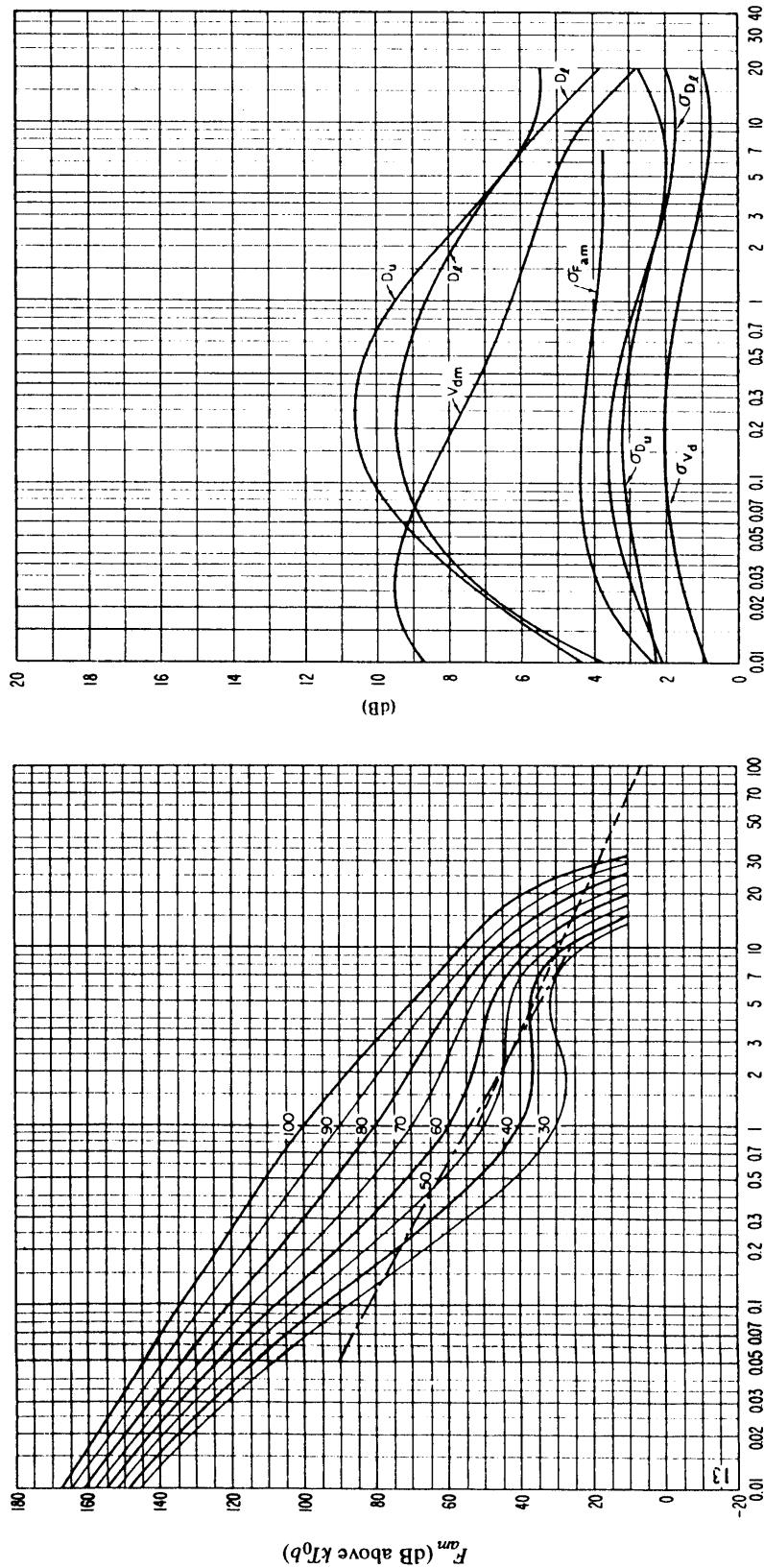
الشكل 25 ب) تغير الضوضاء الراديوية بدلالة التردد  
الشكل 25 ب) تغير الضوضاء الراديوية بدلالة التردد  
(الربع: 2000-1600 بالتنويف المخلي)  
(الربع: 2000-1600 بالتنويف المخلي)

انظر شرح الشكل 15 ب



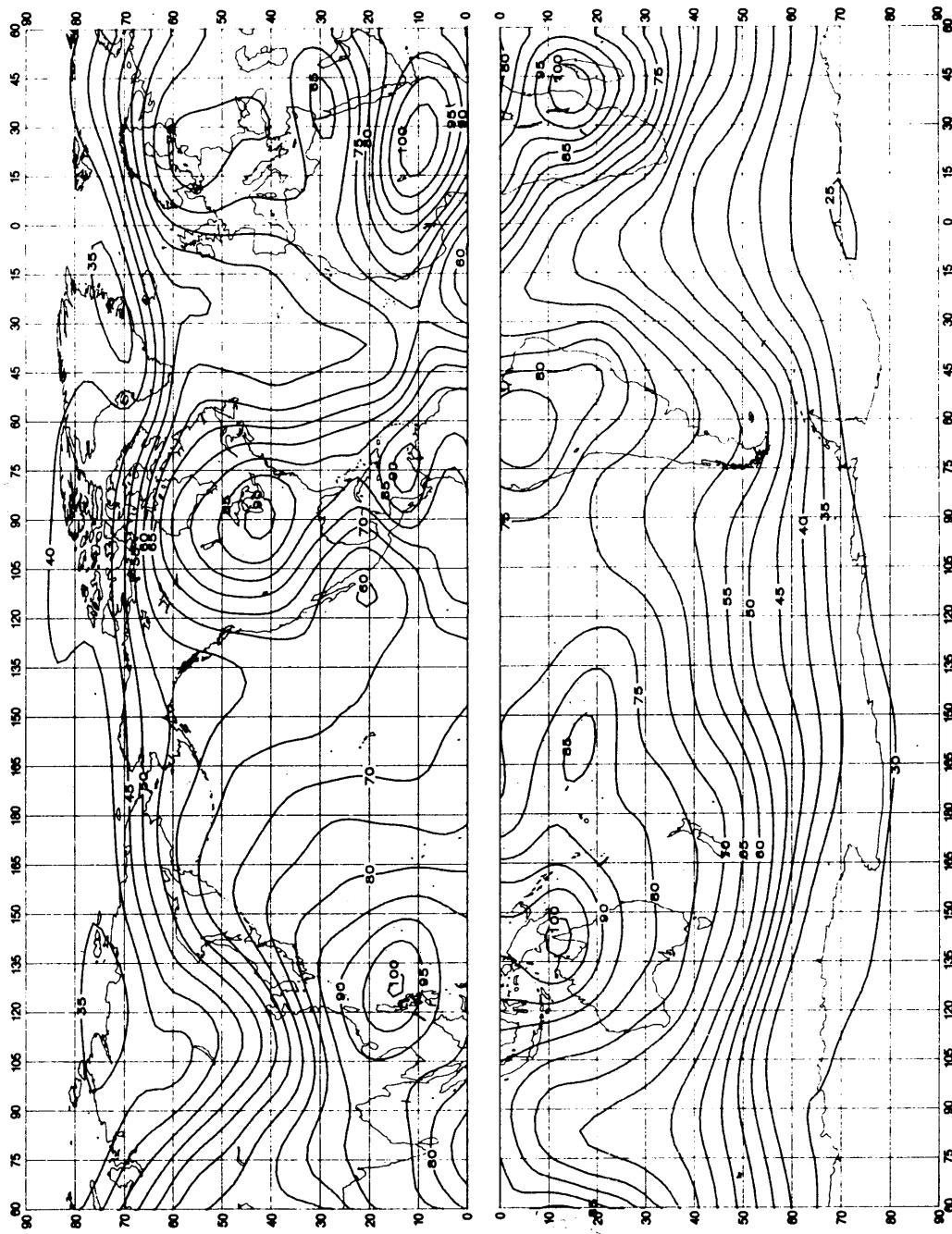
الشكل 26أ ) التقييم المتوقعة للضياء المجهوية الراديوية،  $F_{am}$  (بـ جانات  $dB$  أعلى من  $kT_0 b / (MHz)$ ) (ربع: 2400-2000 بالتوقيت المحلي)

0372-26a



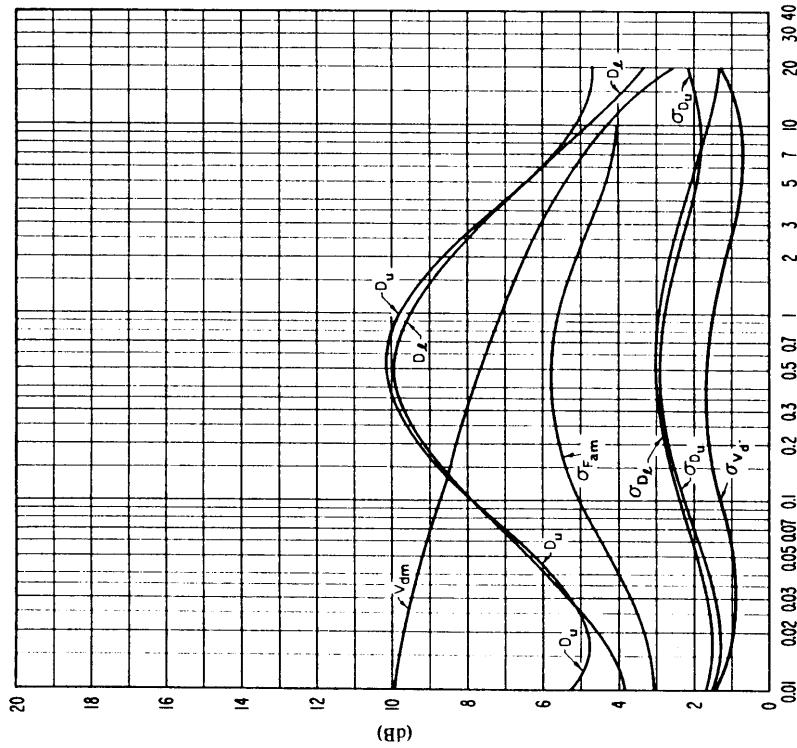
الشكل 26 ج) معطيات بشأن متغيرات الضوضاء ومتغيرات  
الشكل 26 ب) تغير الضوضاء الراديوية بدلالة التردد  
(الربيع: 2400-2000 باشتوريت المحلي)

انظر شرح الشكل 15 ج)  
انظر شرح الشكل 15 ب)



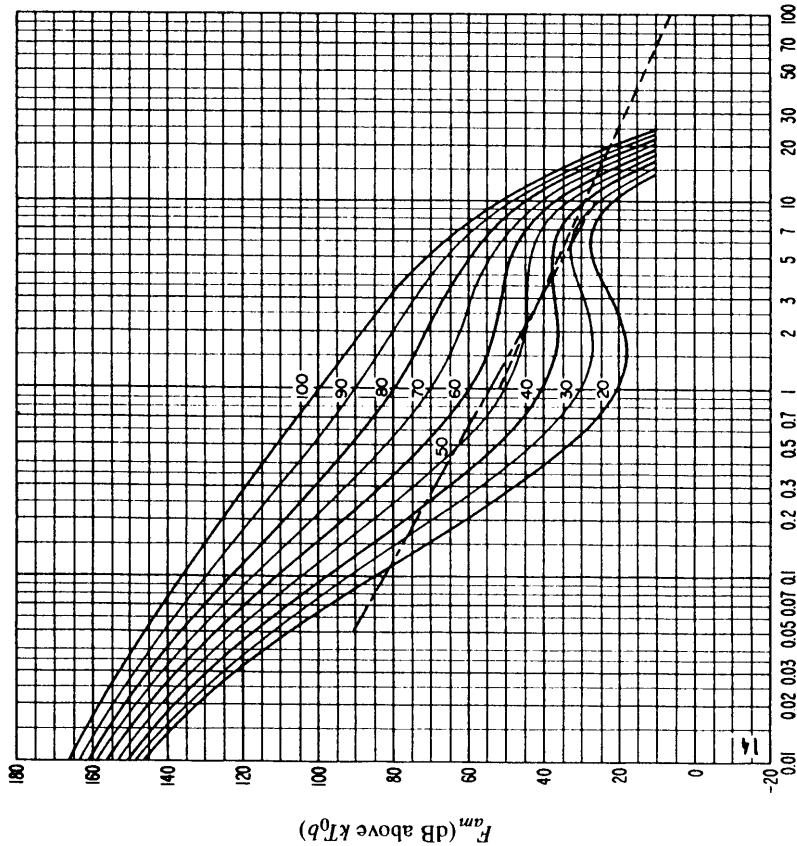
(الشكل ٢٧) التقييم المبدئي للضوضاء الجوية المرادبية،  $F_{am}$  (بوحدات  $dB$ ) أعلى من  $kT_0 b$  عدد ١ ( $MHz$ ) (الصيغة:  $04000-00000$  بالتوقيت المحلي)

0372-27a

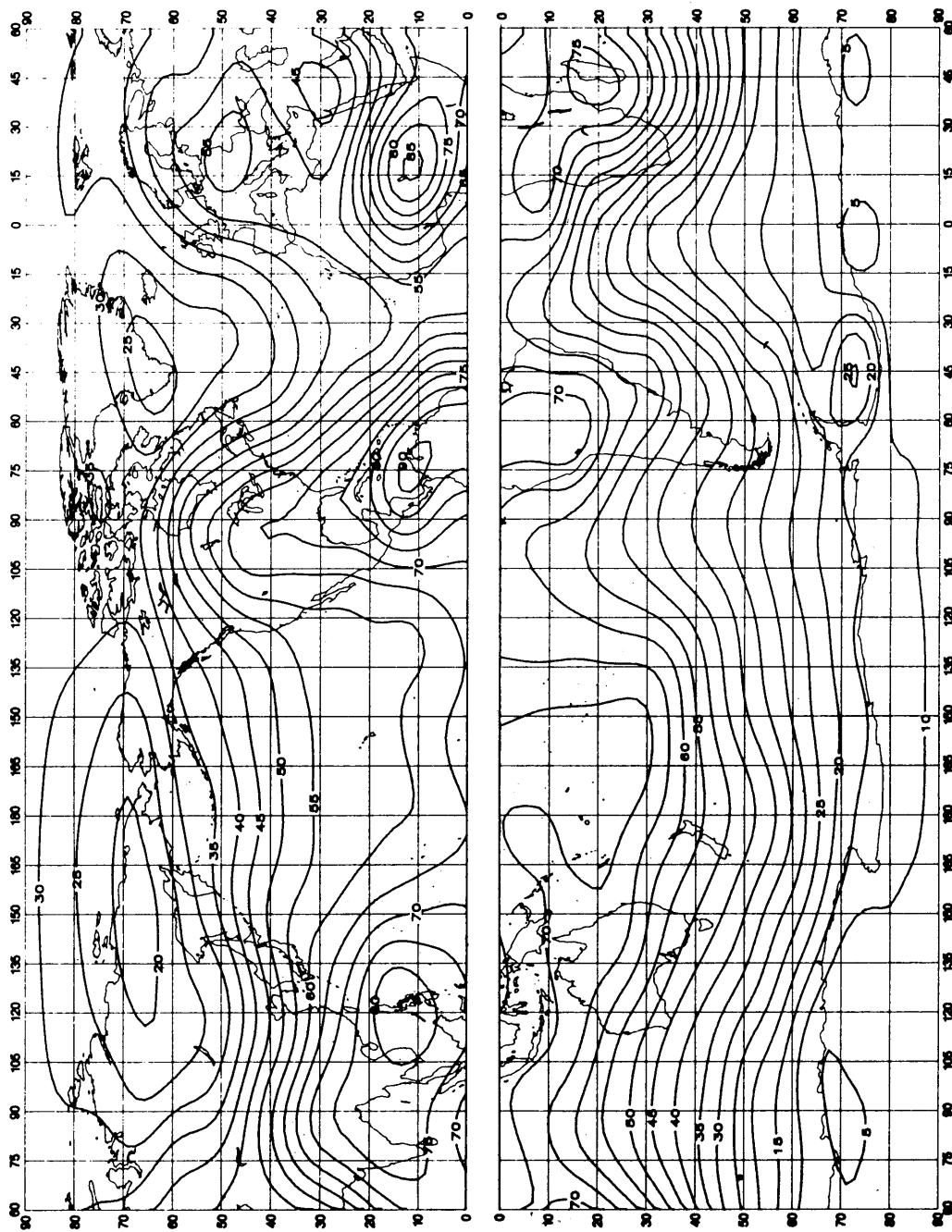


التردد (MHz)

الشكل 27 ب) تغير الضوضاء الراديوية بدلالة التردد  
(تصيف: 0400-00000 بالتنوقيت الخطي)

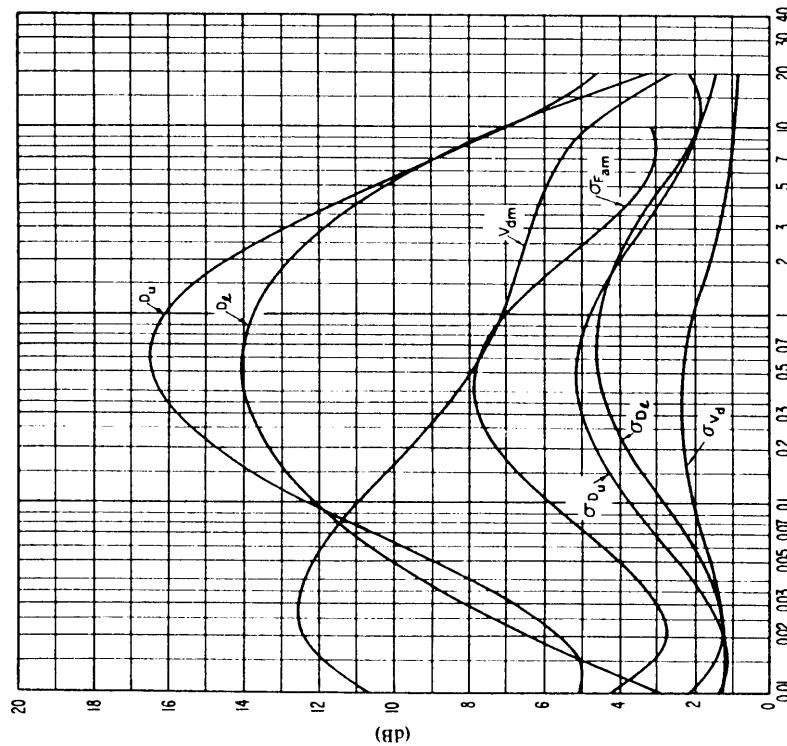


0372-27b



(الشكل ٢٨أ ) التوزيع الشاقع للضوضاء الجوية الراديوية،  $F_{am}$  (بودادات  $dB$ ) على من  $0.0400-0.0800$  MHz (لتصنيف: ٠٣٧٢-٢٨أ بالشاقع المخلي)

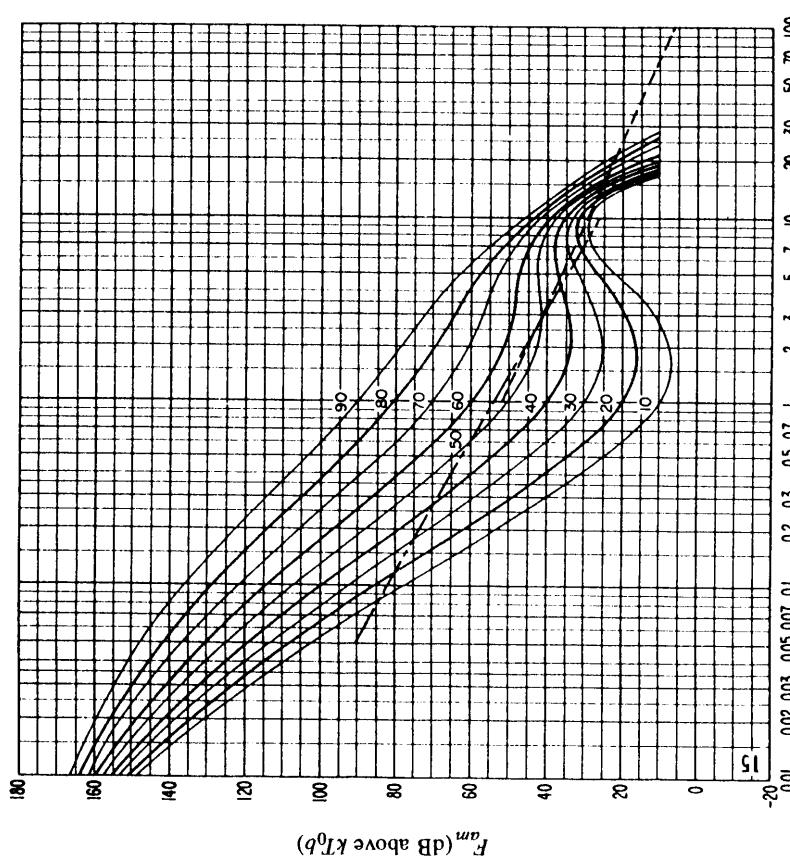
0372-28a



الشكل 28 ج) معطيات بشأن متغيرات الضوضاء ومتغيرها  
(التصيف: 0400-0400 بالتوقيت المحلي)

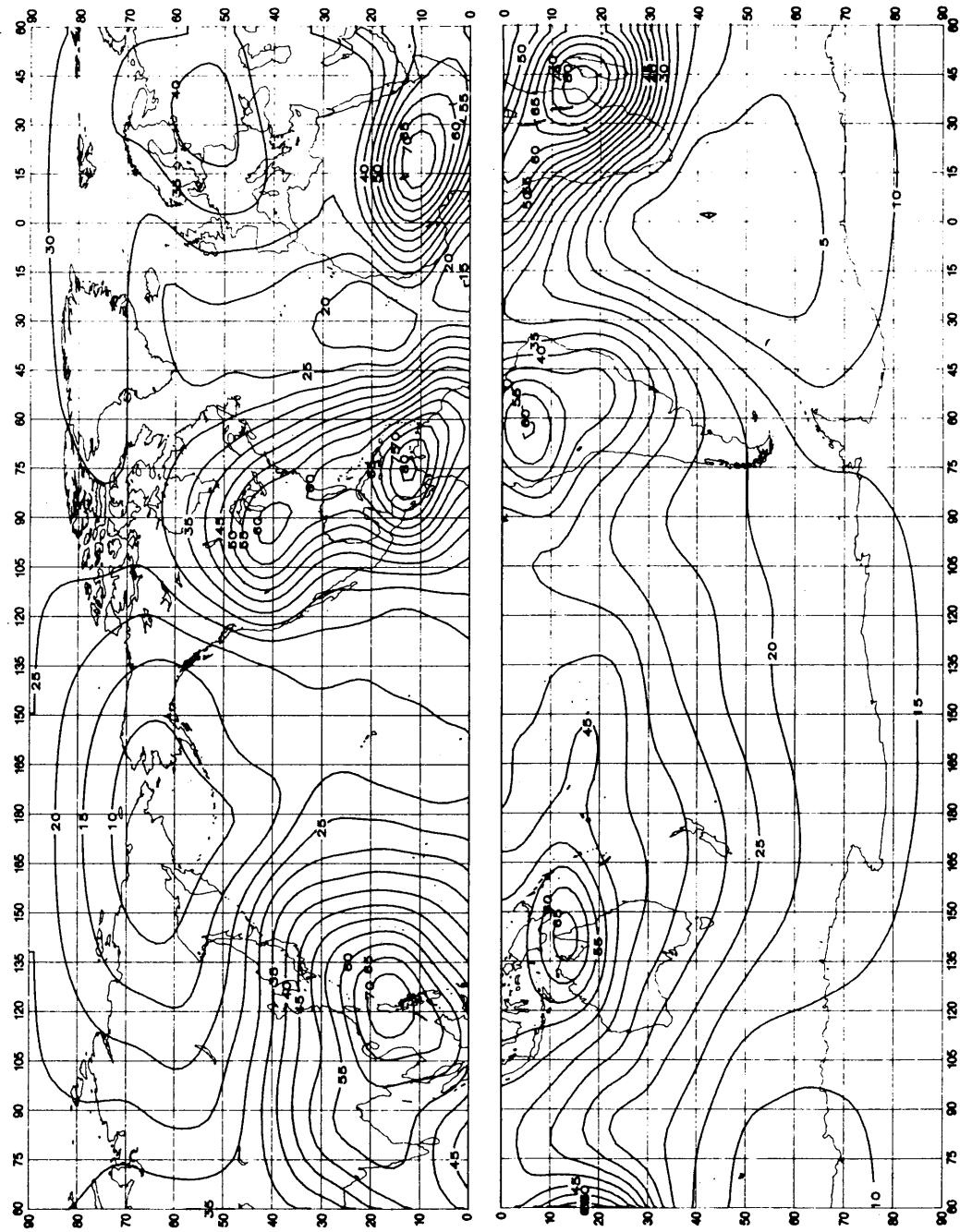
انظر شرح الشكل 15 ج)

0372-28b



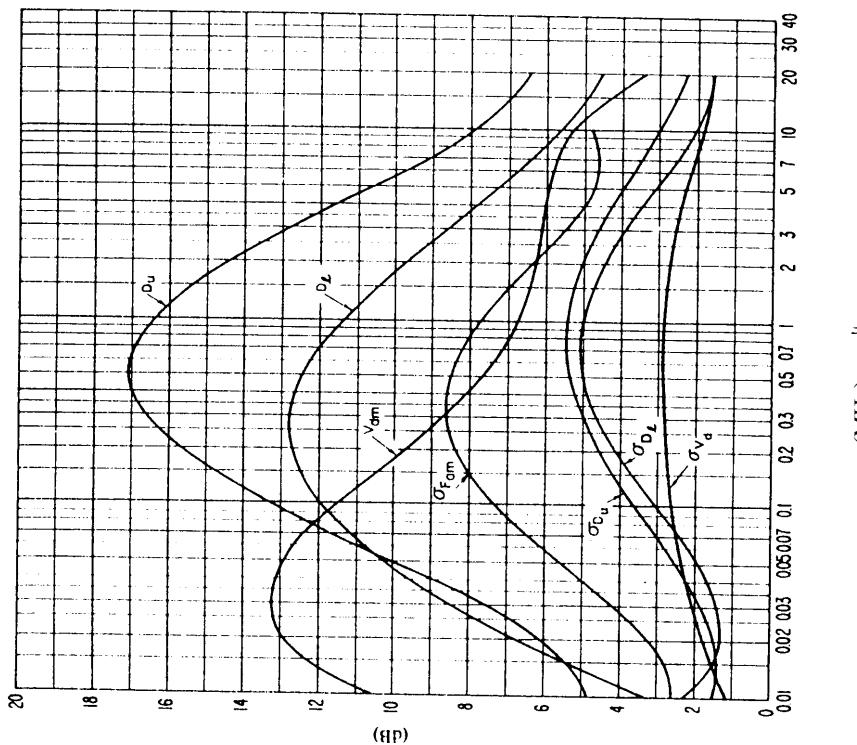
الشكل 28 ب) تغير الضوضاء الراديوية بدلالة التردد  
(التصيف: 0400-0400 بالتوقيت المحلي)

انظر شرح الشكل 15 ب)



(الشكل 29أ ) التوزيع الشاقع للضوضاء الحراري الاداري  $F_{dB}$  (dB) على من  $f_kHz$  (MHz) (الصيغة : 0372-0800-1200 بالتفصيل)

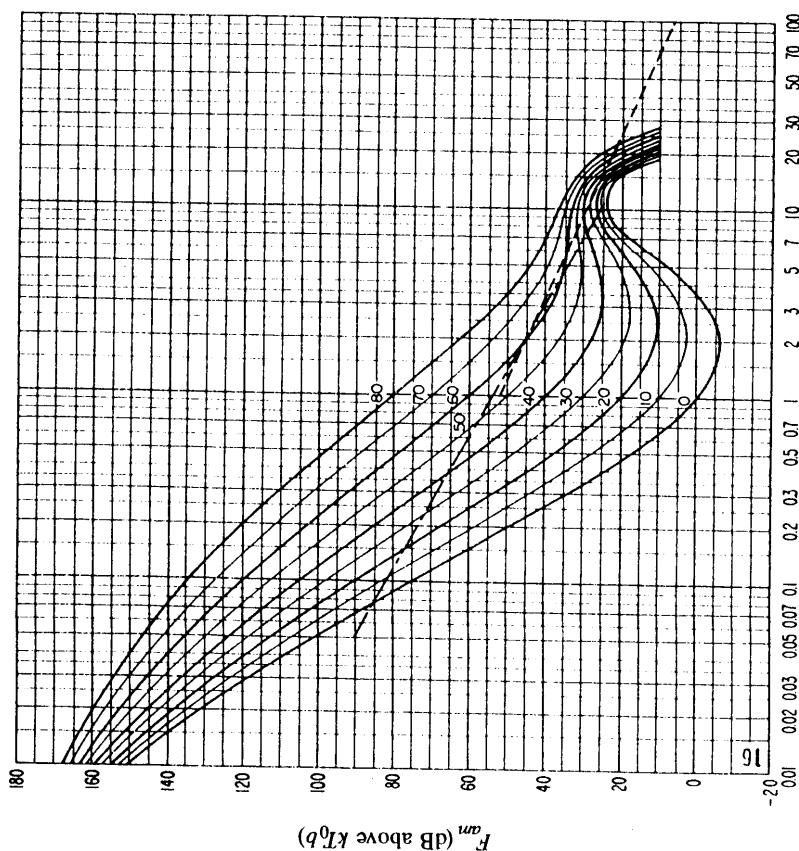
0372-29a



الشكل 29 ج) معلمات ينشأ متغيرات الضوضاء وسماها  
(الصيف: 0800-0800-1200 بالتوقيت المحلي)

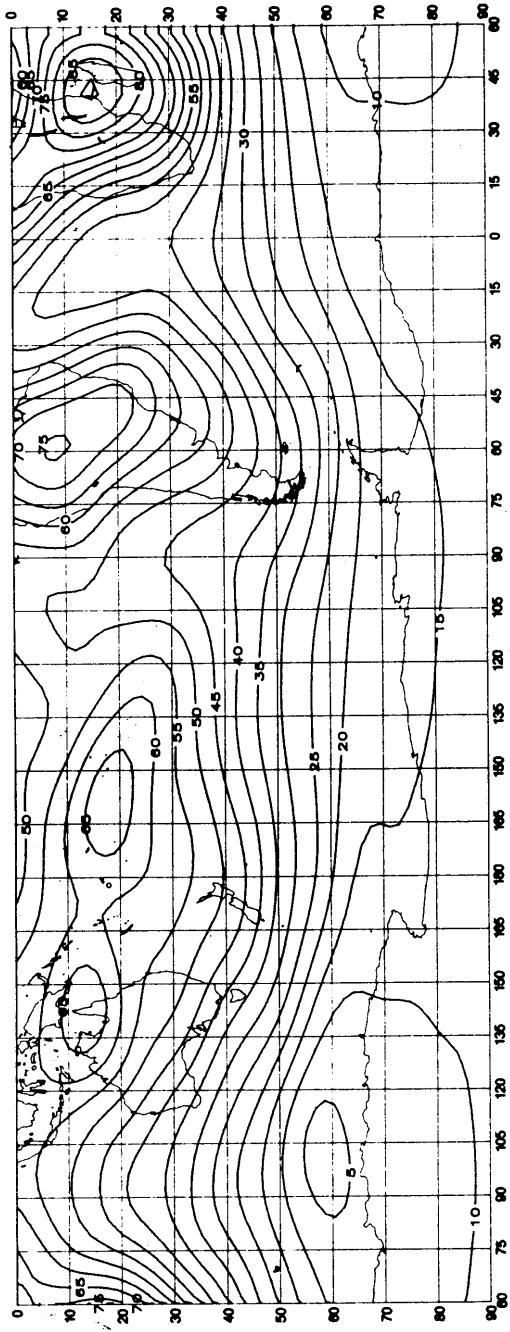
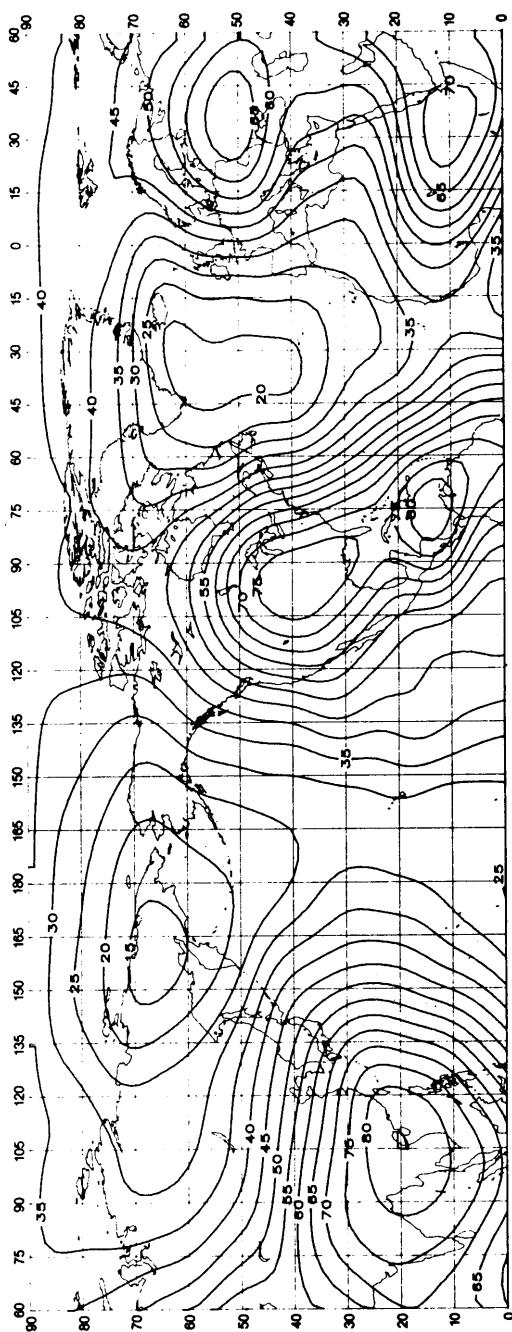
انظر شرح الشكل 15 ج)

انظر شرح الشكل 15 ب)



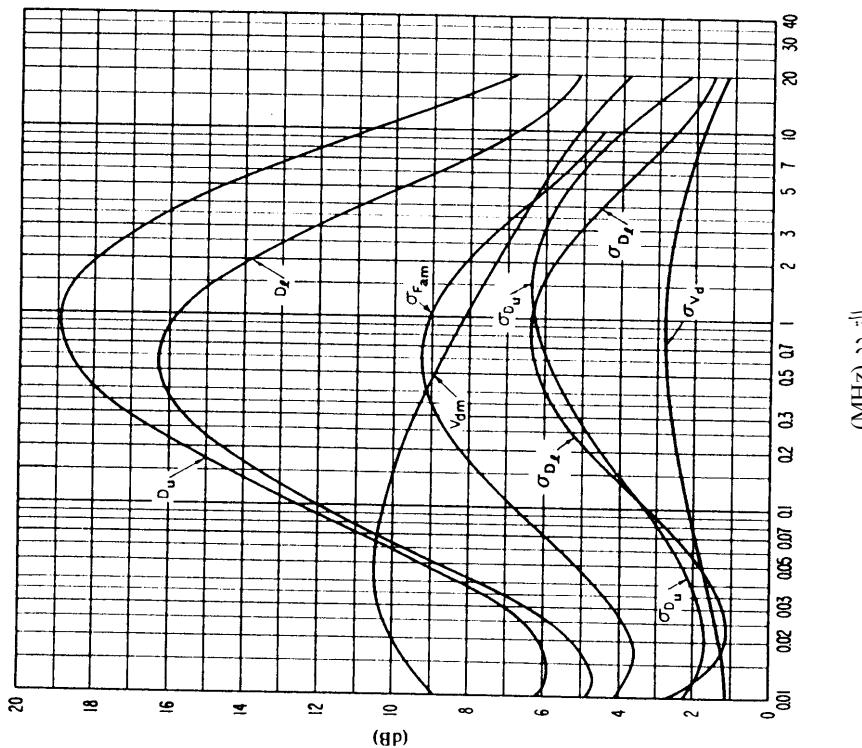
الشكل 29 ب) تغير الضوضاء الراديوية بدلالة التردد  
(الصيف: 0800-0800-1200 بالتوقيت المحلي)

0372-29b



(الشكل ٣٠) التقييم الشامل للضوضاء الحيوية الاراديونية،  $F_{am}$  (بوحدات  $dB$ ) أعلى من  $60 kT_0$  عدد ١ ( $MHz$ ) (الصيف: ١٦٠٠-١٢٠٠ بالتوقيت المحلي)

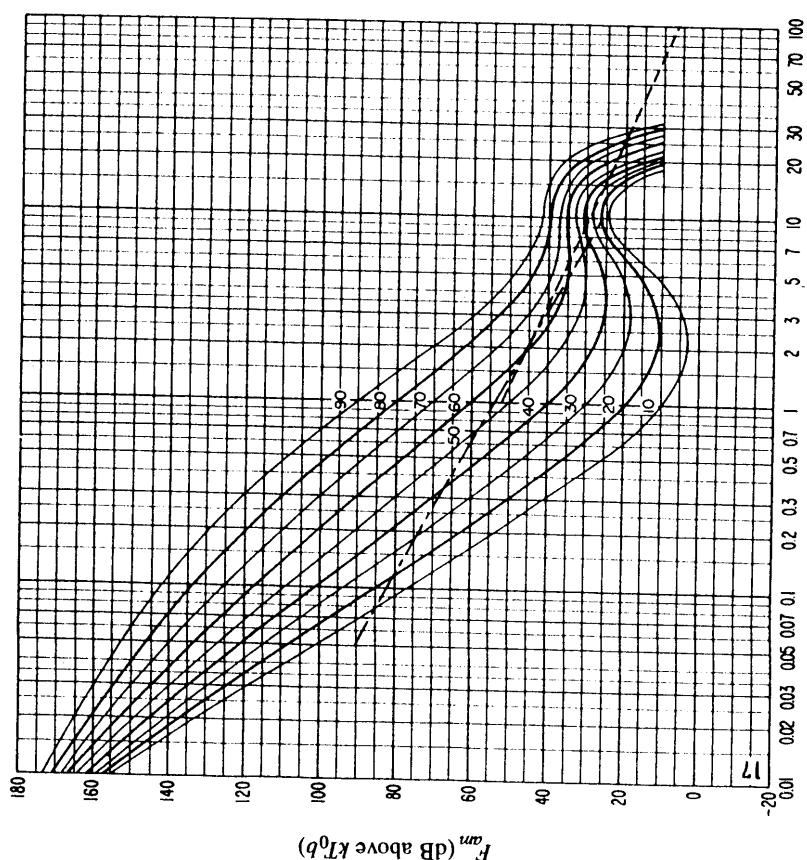
0372-30a



الشكل 30 ج) معلمات بشأن متغيرات الضوضاء وسماتها  
(الصيف: 1600-1200 بالشريحة المحلية)

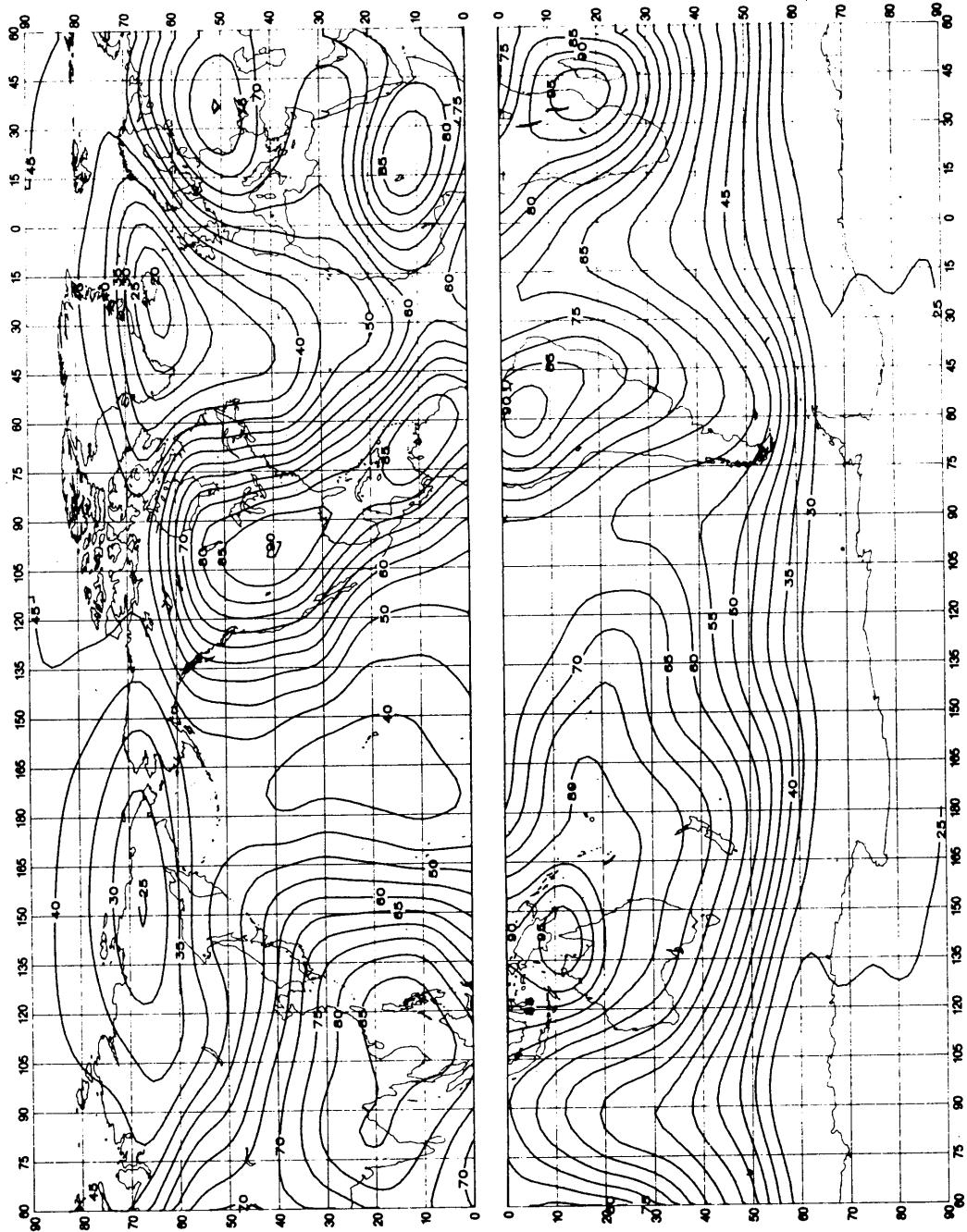
انظر شرح الشكل 15 ج)

0372-30b



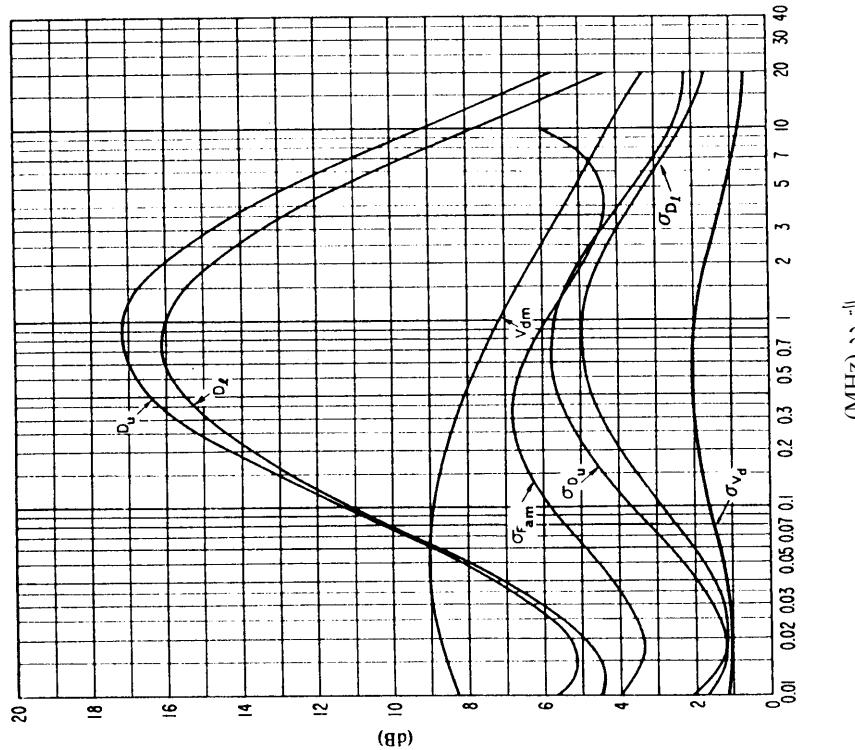
الشكل 30 ب) تغير الضوضاء الراديوية بدلالة التردد  
(الصيف: 1600-1200 بالشريحة المحلية)

انظر شرح الشكل 15 ب)



(الشكل ٣١أ ) التوزيع المتواتر للضوضاء الجوية الراديوية، (وحدات dB على من kT<sub>0</sub> dB عند 1 MHz) (الصيف: 2000-1600-2000 بالتوقيت المحلي)

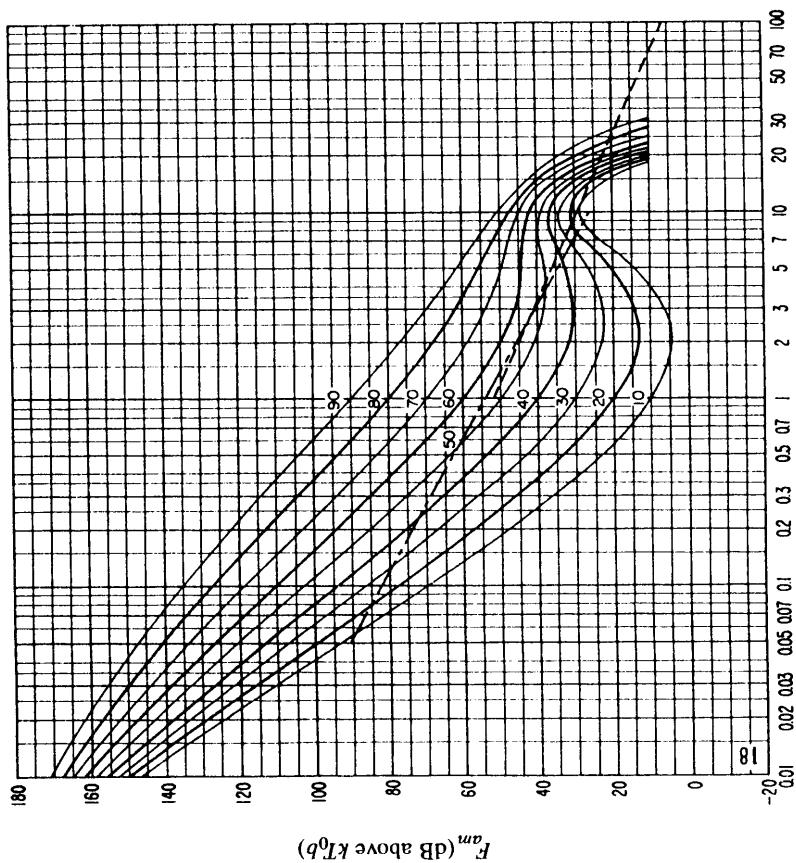
0372-31a



الشكل 31 ج) معلمات بشأن متغيرات الضوضاء وسماتها  
(الصيف: 2000-1600 بالسوقية المحلي)

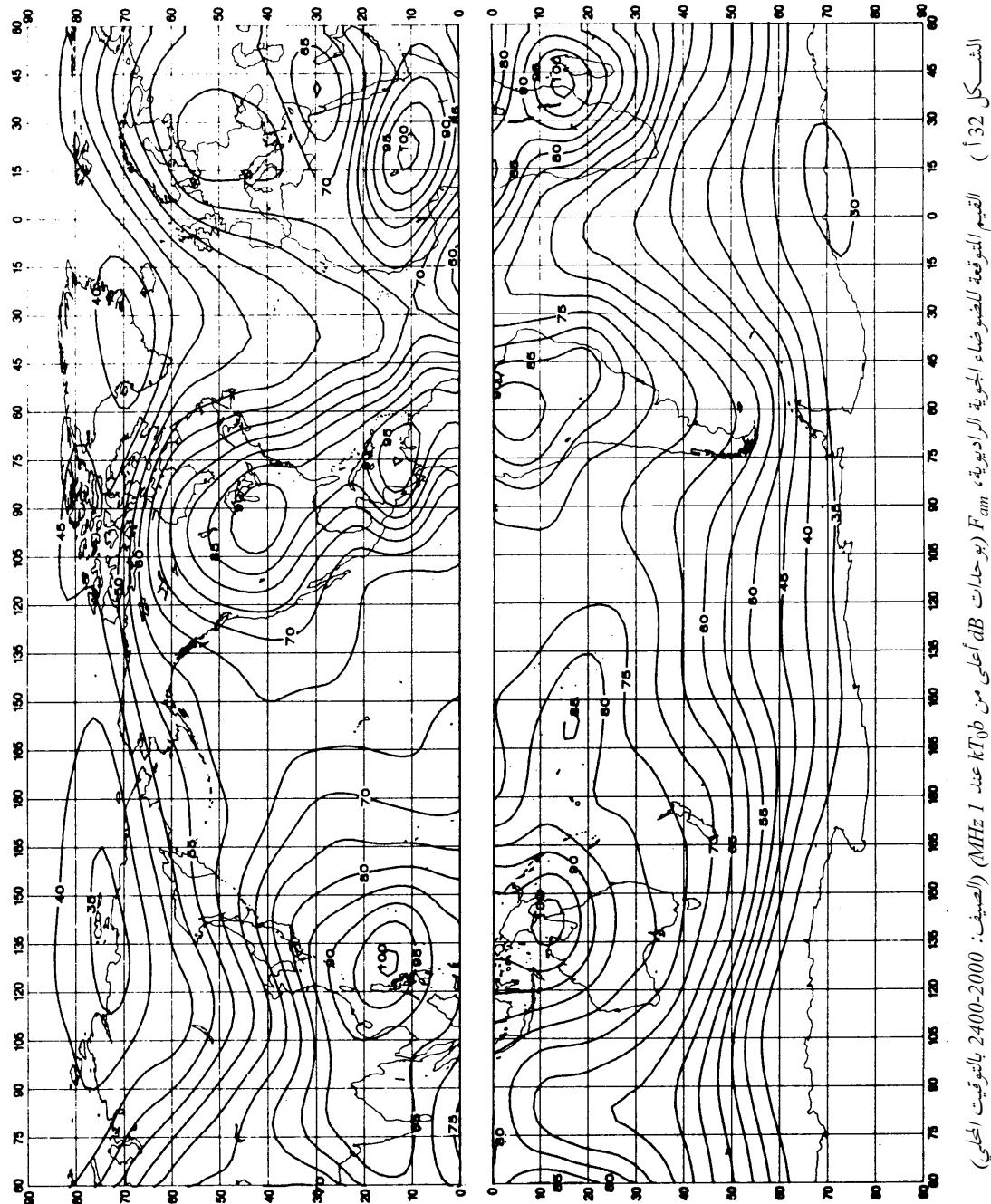
انظر شرح الشكل 15 ج)

0372-31b



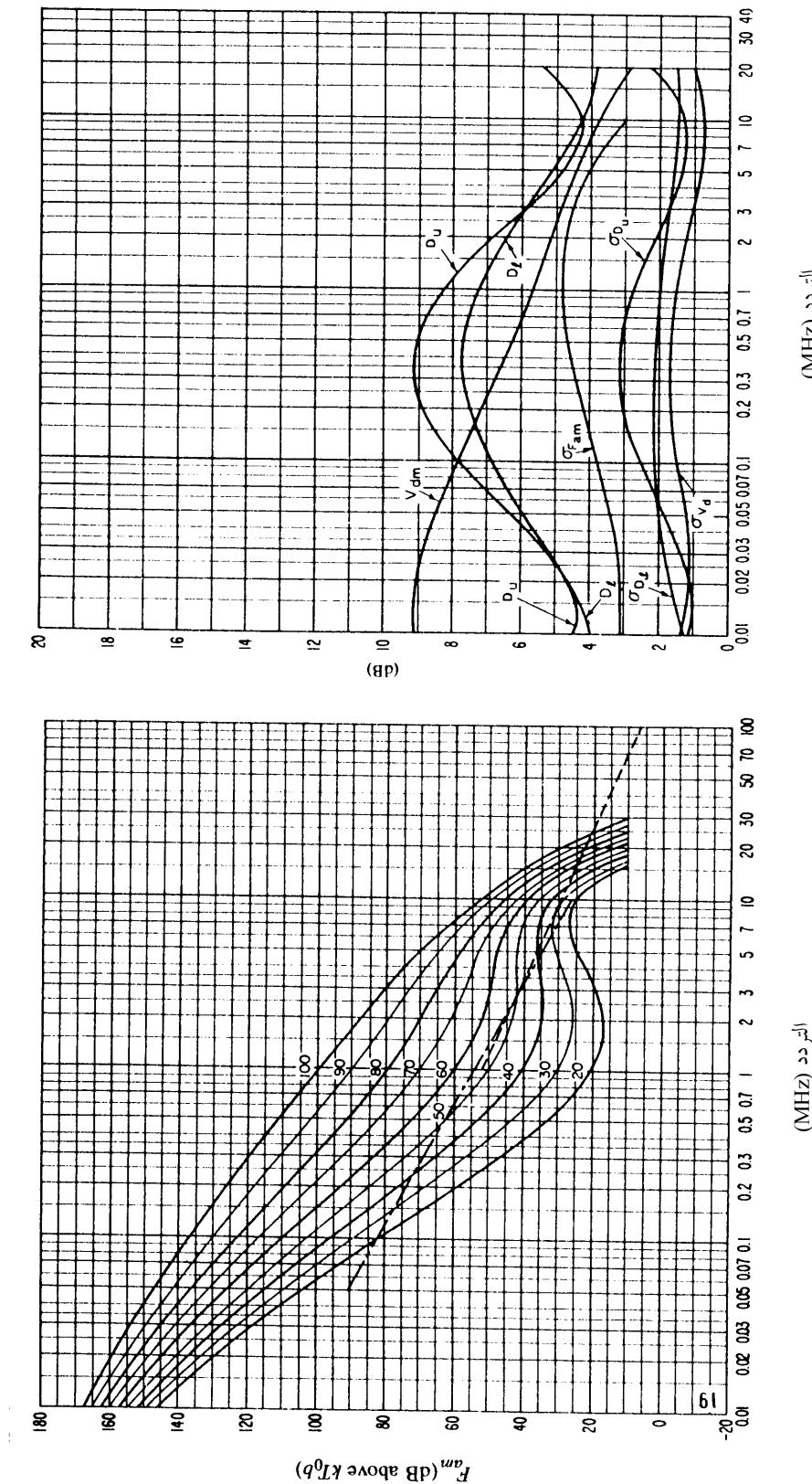
الشكل 31 ب) تغير الضوضاء الراديوية بدلالة التردد  
(الصيف: 2000-1600 بالسوقية المحلي)

انظر شرح الشكل 15 ب)



(الشكل ٣٢أ) التقييم المترافق للضوء ضاء الجودة الراديوية،  $F_{0dB}$  (بوحدات  $\text{dB}$ ) أعلى من  $kT_0 b / 1 \text{ MHz}$  (الصنف: 2400-2000) (البيان: ٣٢ بـالتقويت المحلي)

0372-32a

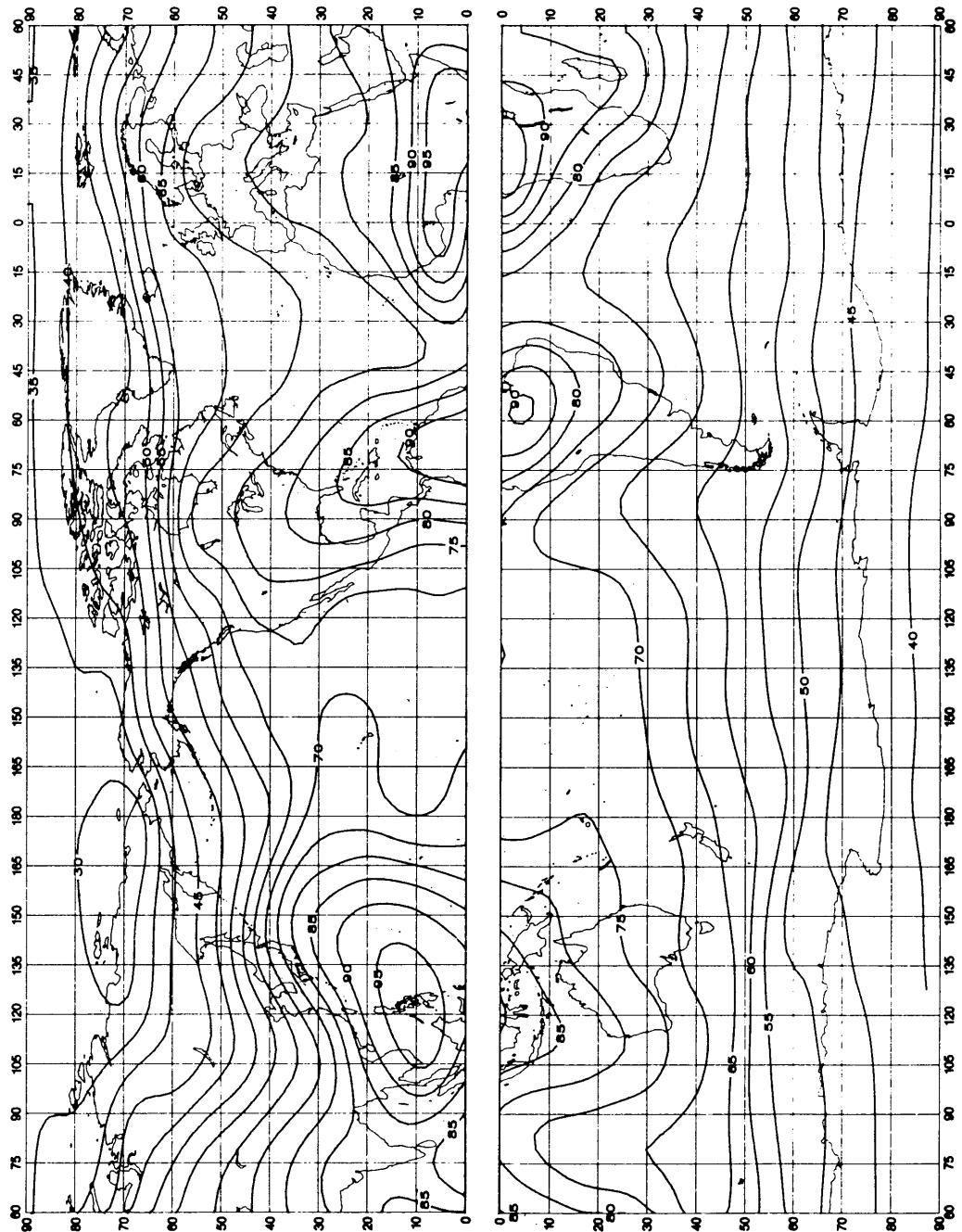


الشكل 32 ج) معلمات يشأن متغيرات الضوضاء وسمائها  
(الصيف: 2400-2000 بالتوقيت المحلي)

انظر شرح الشكل 15 ج)

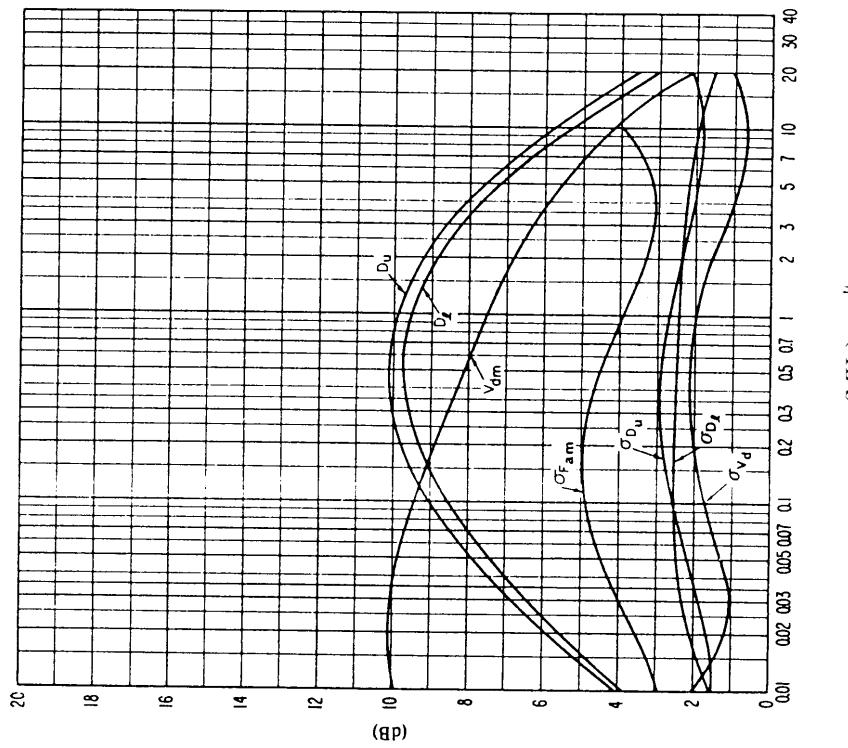
انظر شرح الشكل 15 ب)

0372-32b



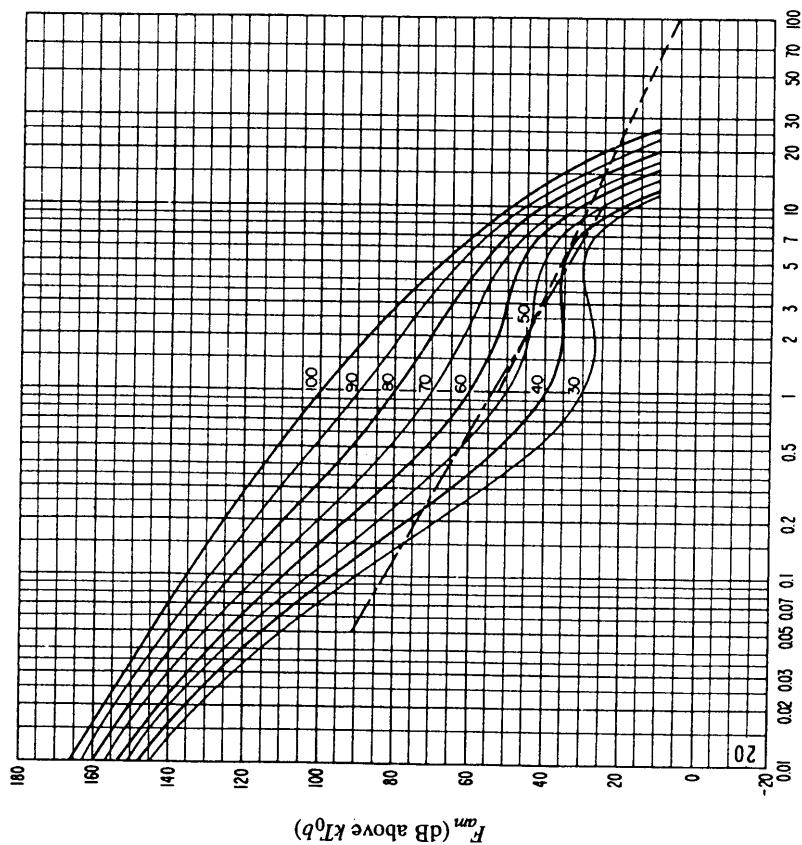
(الشكل ٣٣أ ) التقييم المتوقع للضوضاء المحوية الراديوية،  $F_{cam}$  (بوحدات  $dB$ ) أعلى من  $100 kT_0 / (MHz)$  (الخريف: ٠٤٠٠-٠٠٠٠-٠٤٠٠ بالتوقيت المحلي)

0372-33a



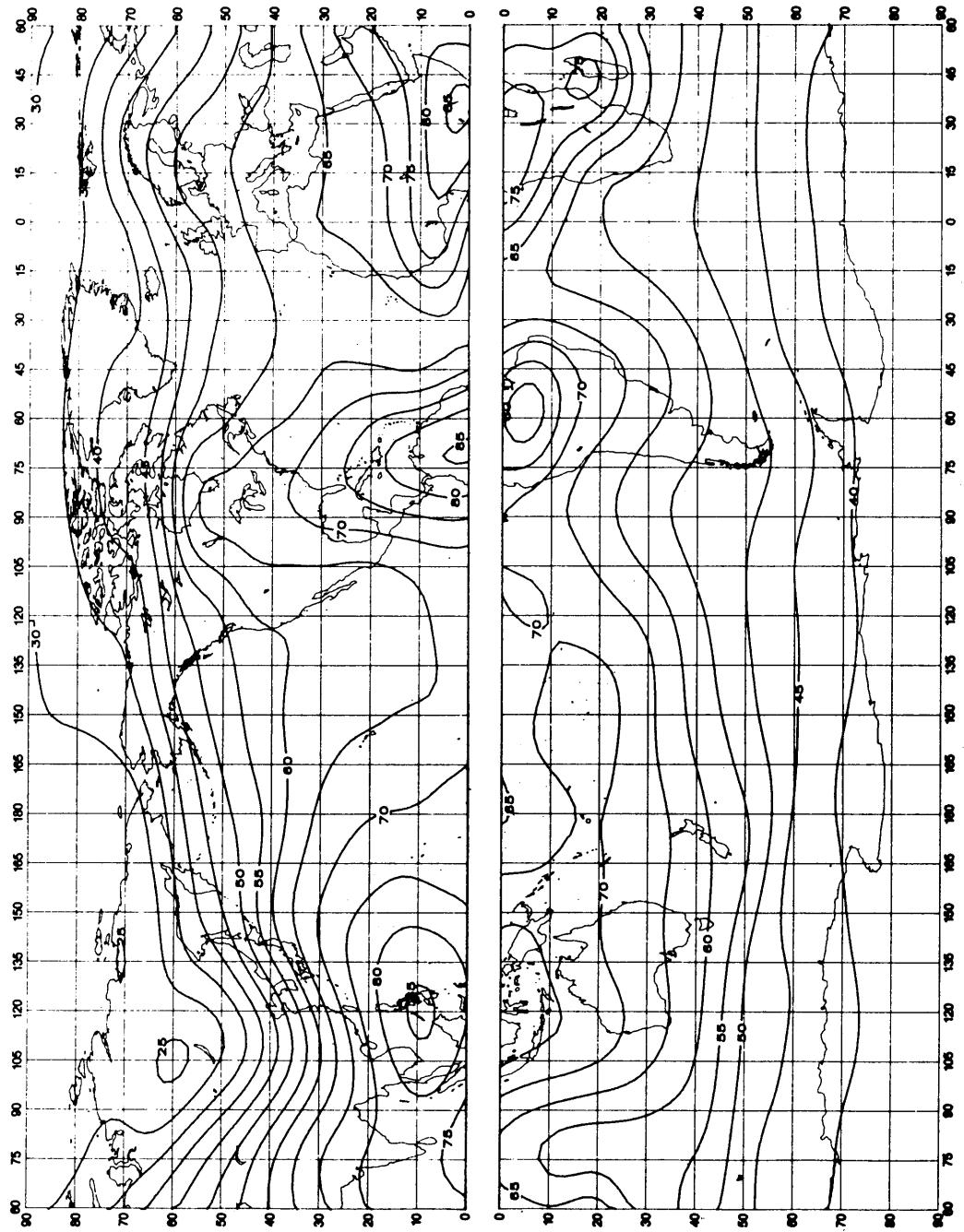
الشكل 33 ج) معلمات بشأن متغيرات الضوضاء وسمائها  
(تصيف: 0400-0000 بالشقيقت المخلقي)

انظر شرح الشكل 15 ج)



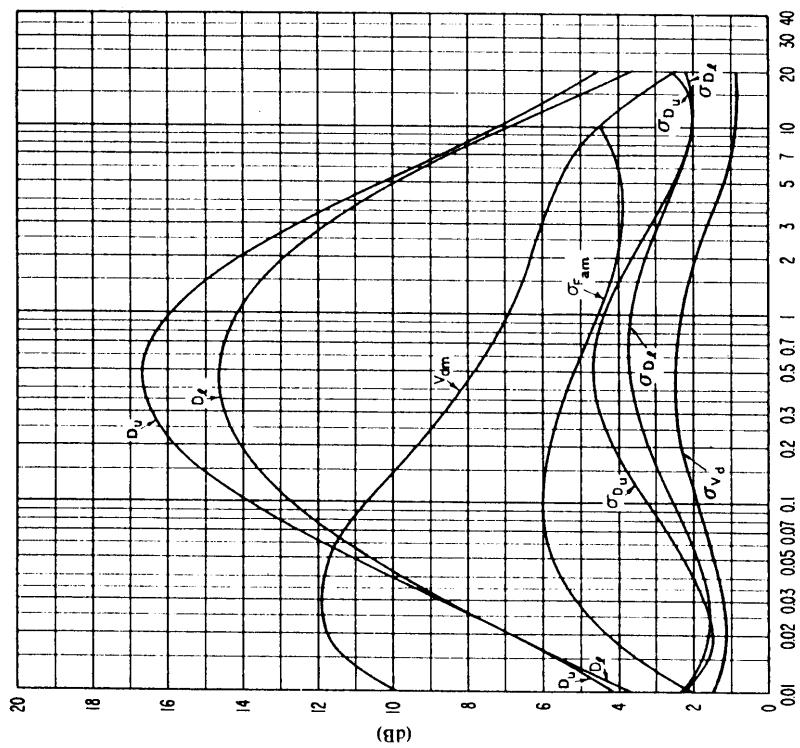
الشكل 33 ب) تغير الضوضاء الراديوية بدلالة التردد  
(تصيف: 0400-0000 بالشقيقت المخلقي)

انظر شرح الشكل 15 ب)



( الشكل ٣٤ ) التوزيع الشاقع للضوء الجوي الراديوي،  $F_{dB}$  ( بروجات  $kT$  ) أعلى من  $50 \text{ kHz}$  عند  $1 \text{ MHz}$  ( الأشرف: ٠٨٥٠-٠٤٠٠-٠٨٥٠ ) ( جنوب المحيط )

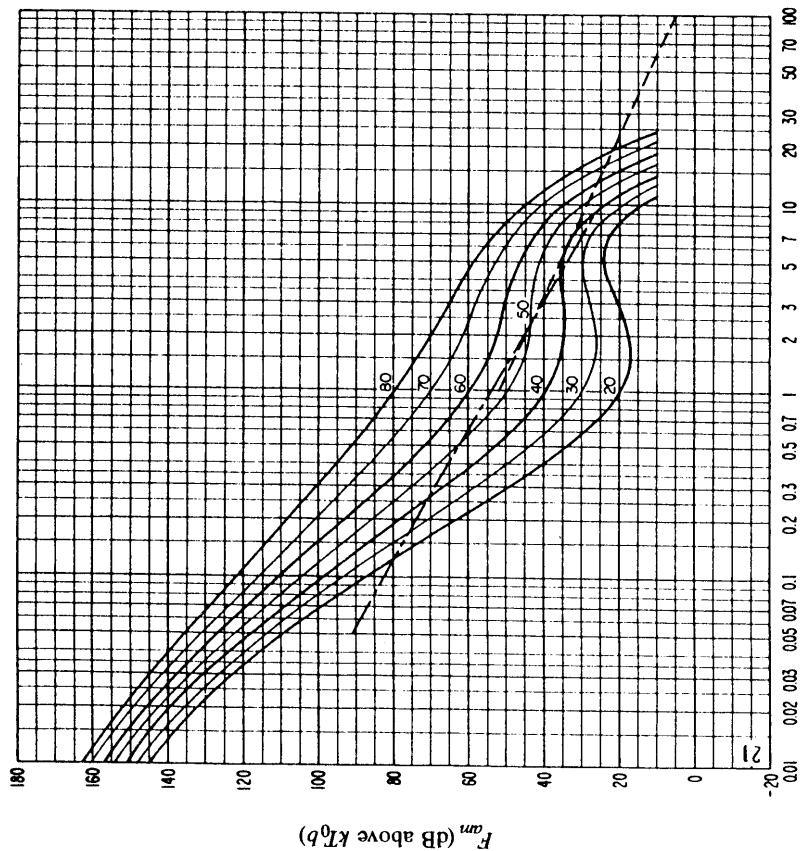
0372-34a



الشكل 34 ج) معلميات بشأن متغيرات الضوضاء ومتغيرها  
(الخريف: 0800-0400 بالسوقية المحلي)

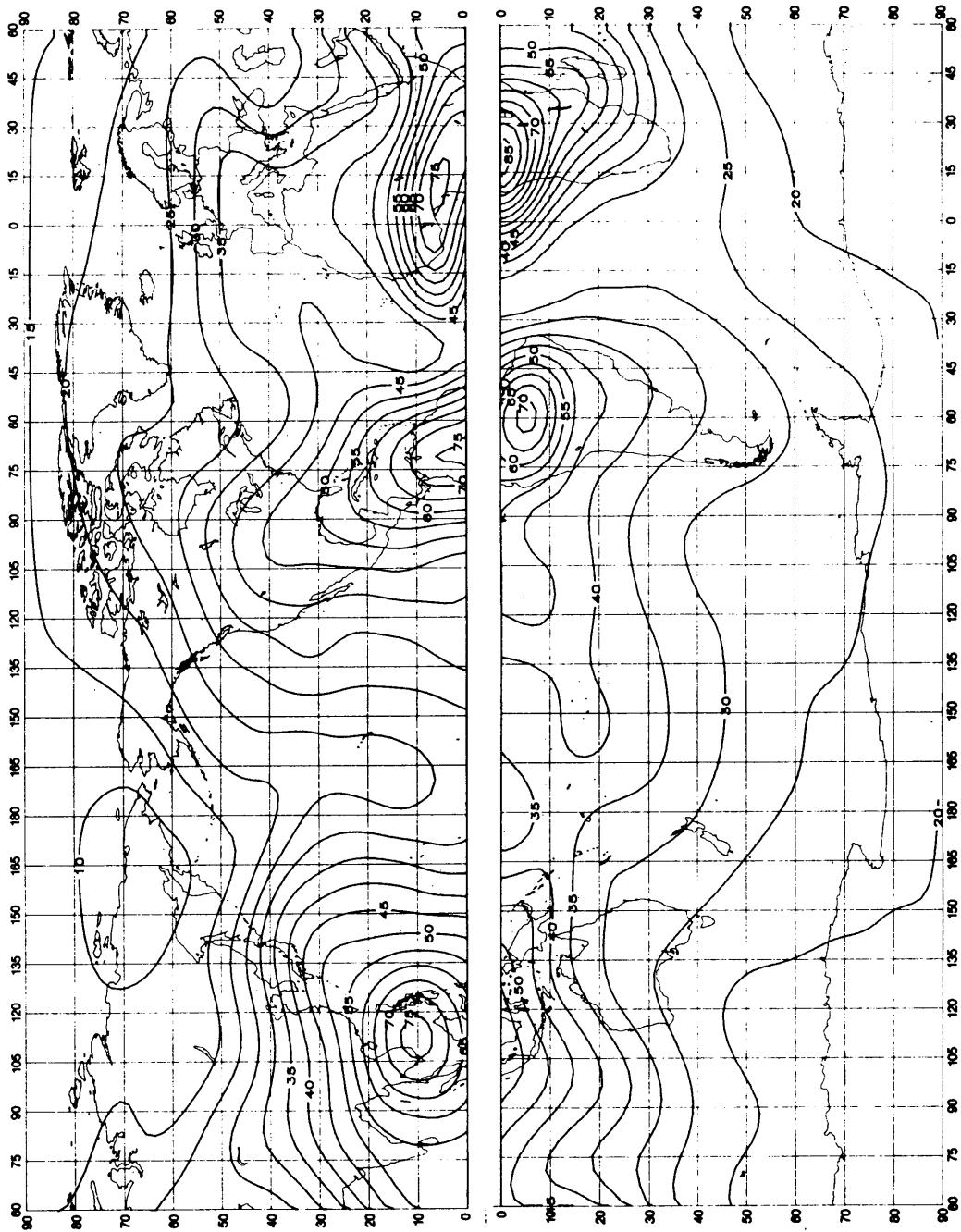
انظر شرح الشكل 15 ج)

0372-34b



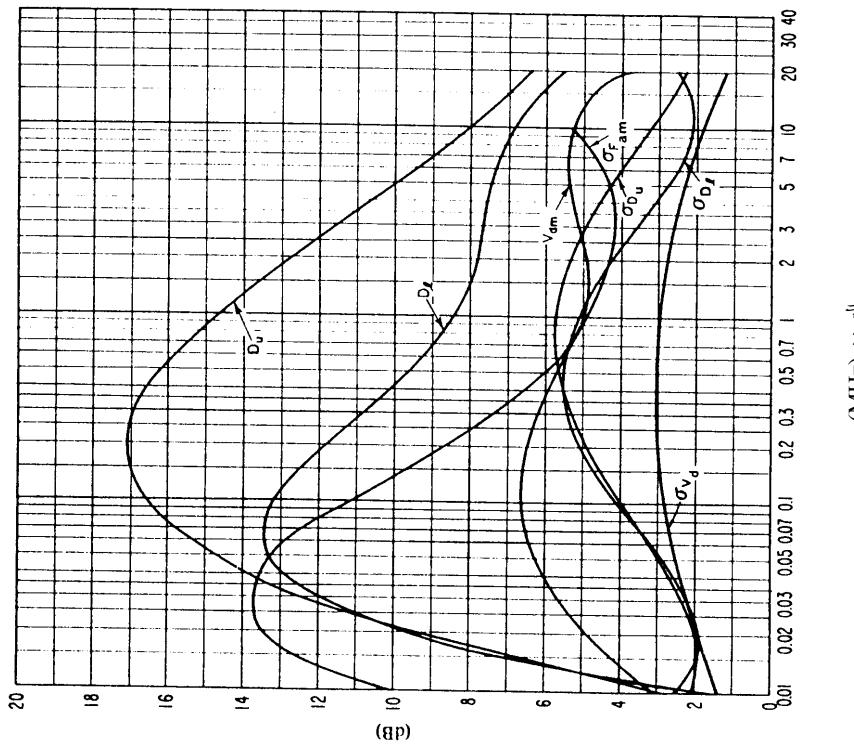
الشكل 34 ب) تغير الضوضاء الراديوية بدلالة التردد  
(الخريف: 0800-0400 بالسوقية المحلي)

انظر شرح الشكل 15 ب)



الشكل 35 ) التقييم الشاملة للمضوئات الجوية الاراديور،  $F_{am}$  (بوحدات  $dB$ ) أعلى من  $kTb$  عدد 1  $MHz$  (الخريف: 1200-0800 بالتوقيت المحلي)

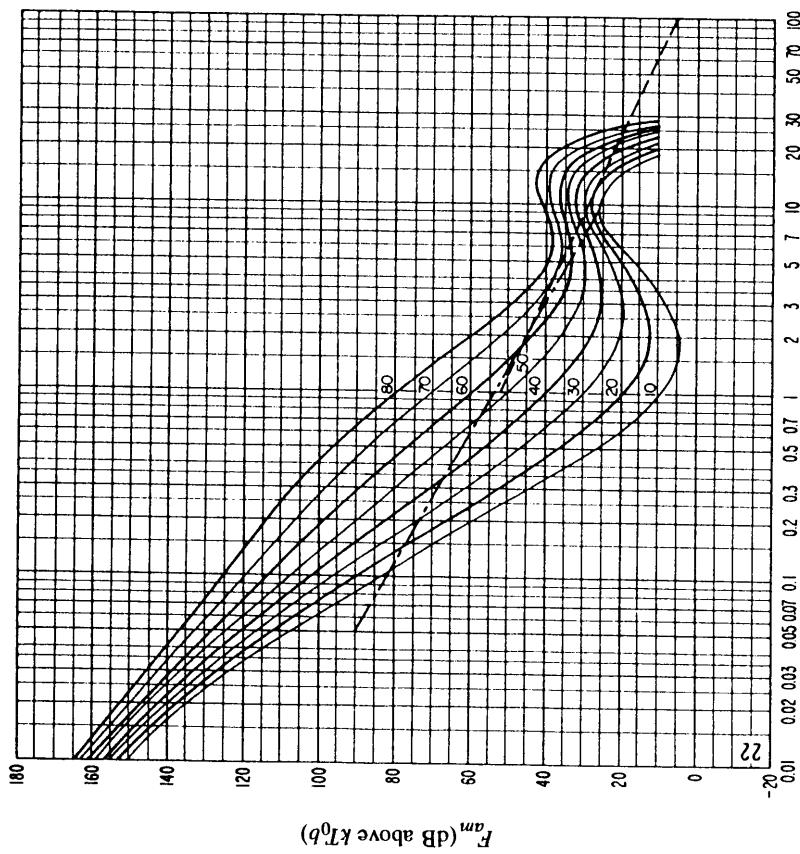
0372-35a



الشكل 35 ج) معطيات بشأن متغيرات الضوضاء وسماتها  
(الخريف: 1200-0800 بالتوقيت المحلي)

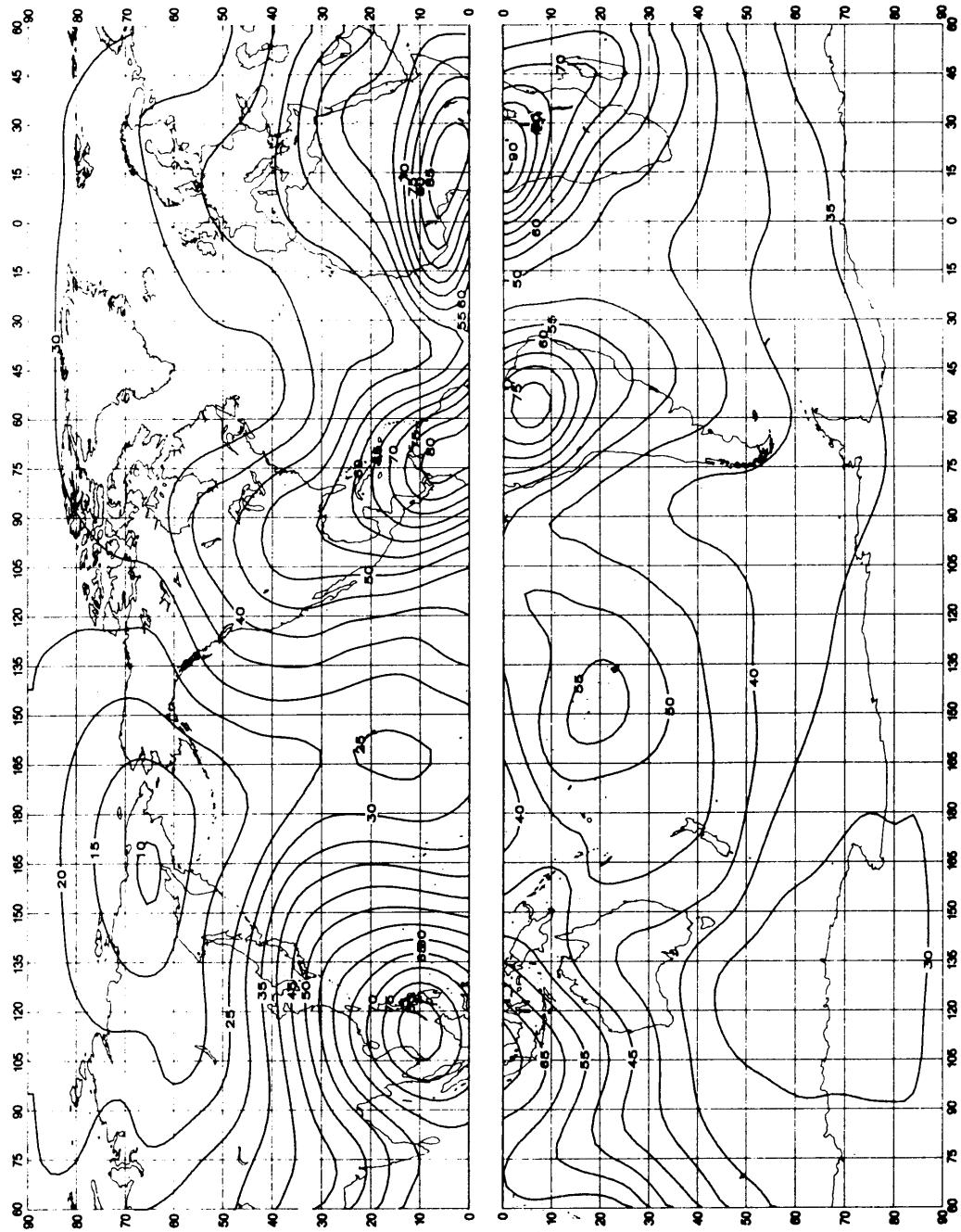
انظر شرح الشكل 15 ج

0372-35b



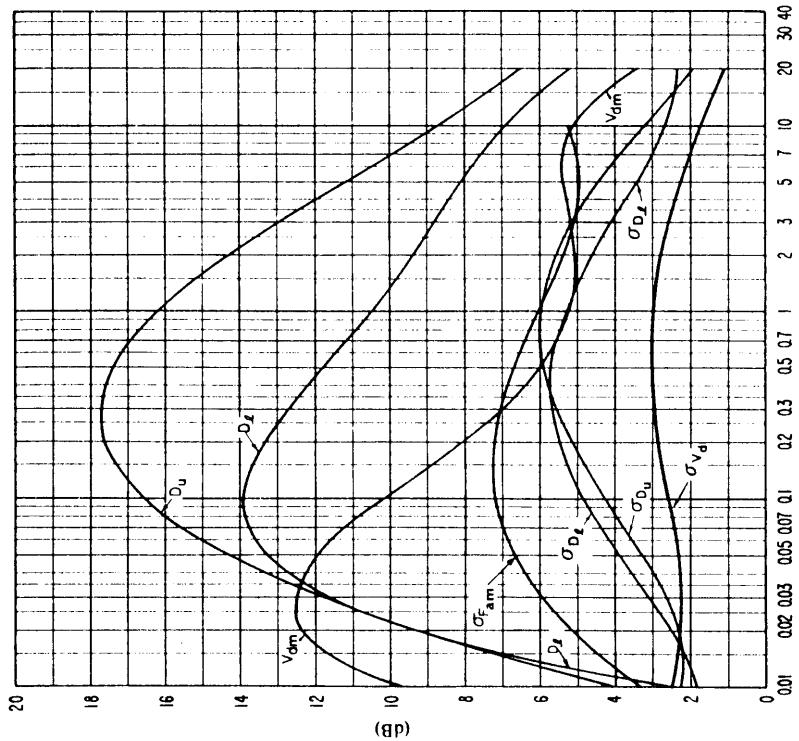
الشكل 35 ب) تغير الضوضاء الراديوية بدلاة التردد  
(الخريف: 1200-0800 بالتوقيت المحلي)

انظر شرح الشكل 15 بـ



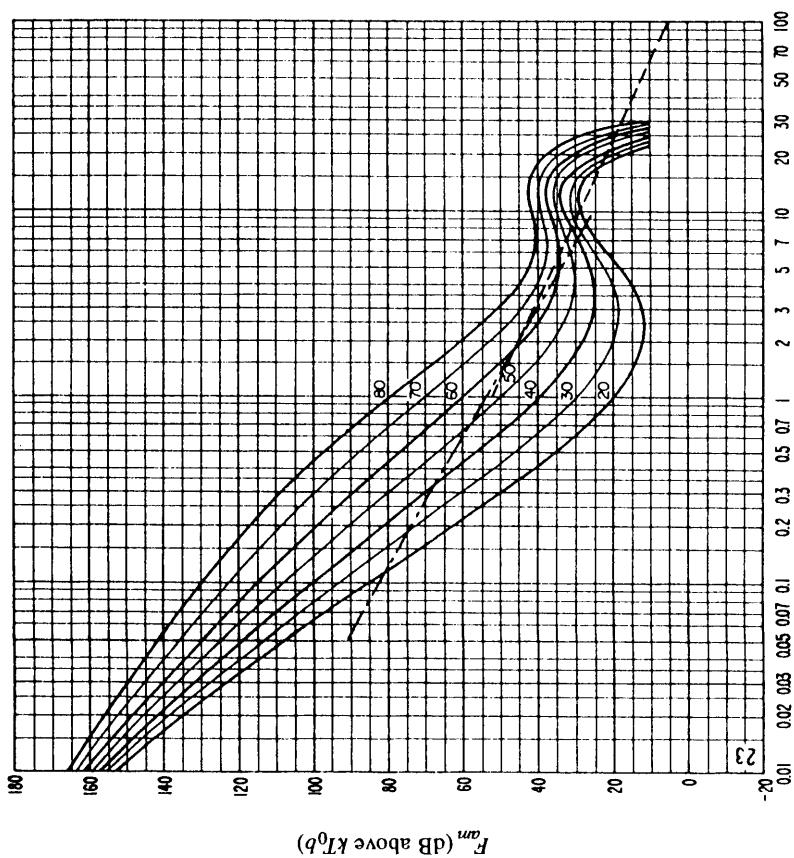
( الشكل ٣٦أ ) التوزيع المنشئ للضوء الحادى الراديوى،  $F_{am}$  ( برحدات  $dB$  أعلى من  $kT_0$  عدد  $1$  MHz ) ( الخريطة : ١٦٠٠-١٢٠٠ بالشقيقت المخلبى )

0372-36a

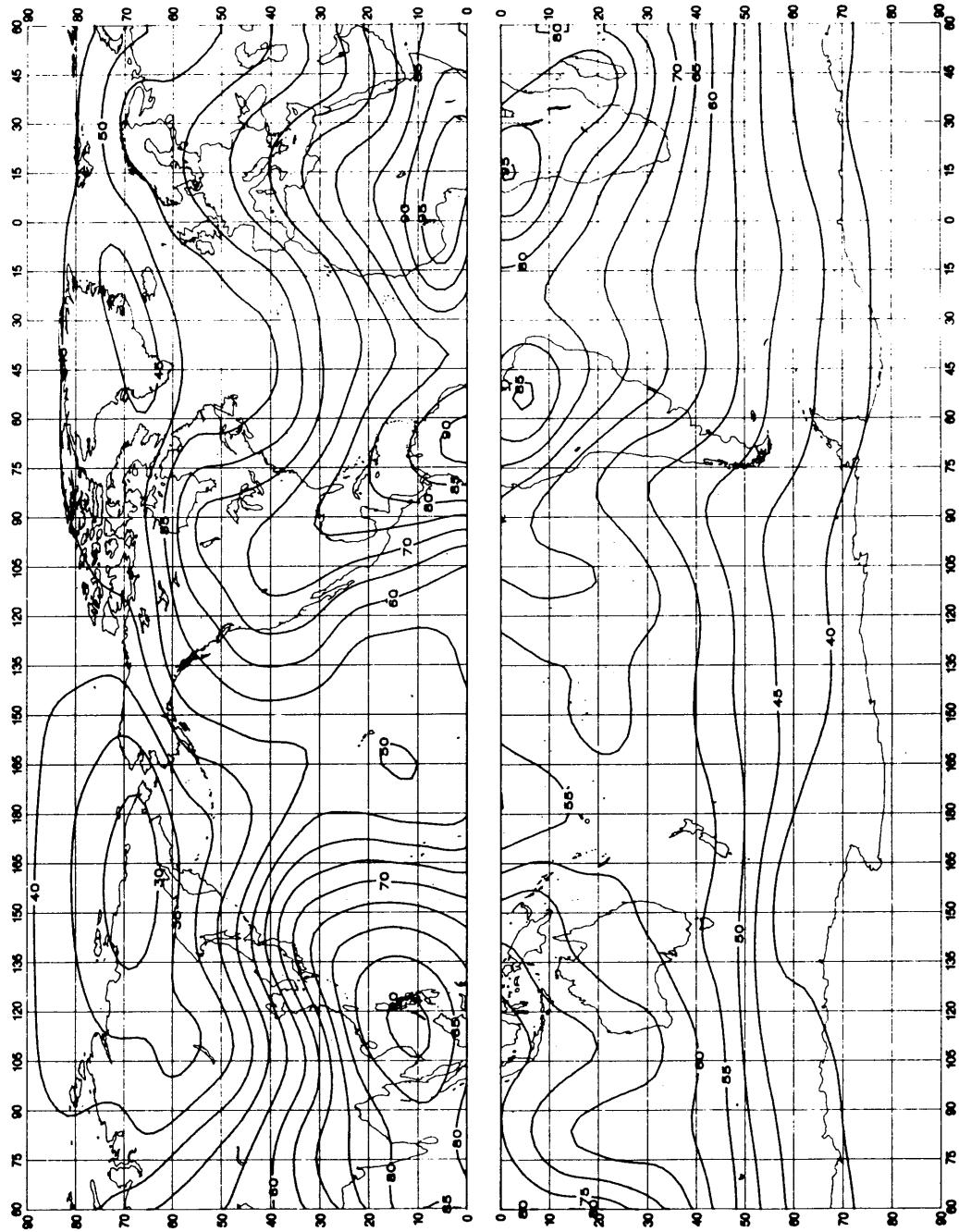


الشكل 36 ج) معطيات بشأن متغيرات الضوضاء وسماتها  
(الخريف: 1600-1200 بالسوقية المحلي)

انظر شرح الشكل 15 ج)  
انظر شرح الشكل 15 ب)

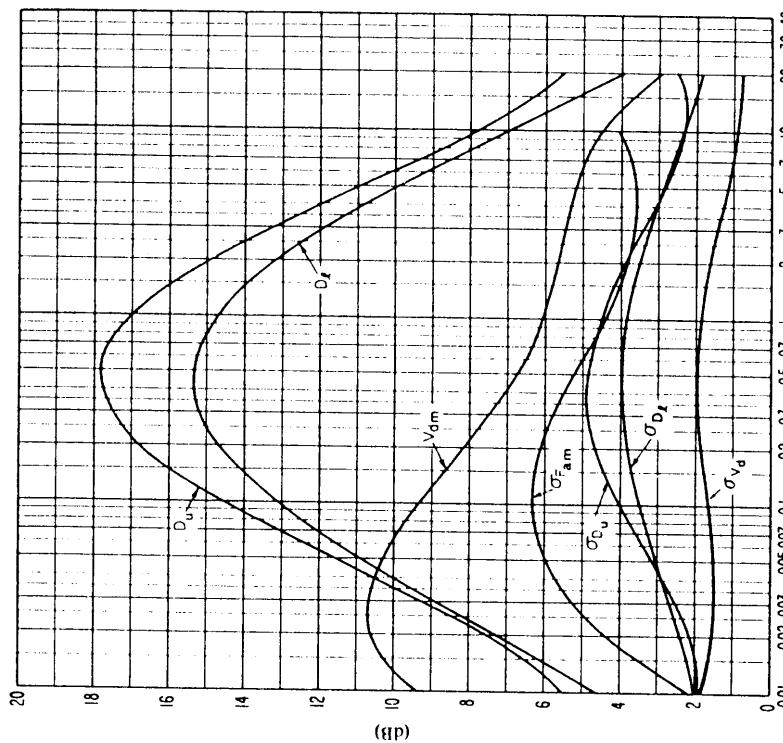


الشكل 36 ب) تغير الضوضاء الراديوية بدلالة التردد  
(الخريف: 1600-1200 بالسوقية المحلي)



( الشكل ٣٧أ ) التقييم المتعدد للضياء الجوي الراديو،  $F_{atm}$  ( بر جانات  $dB$  أعلى من  $6 kT_0 / \lambda$  عند  $1 MHz$  ) ( الخريف : ٢٠٠٠-١٦٠٠ بالتوقيت المحلي )

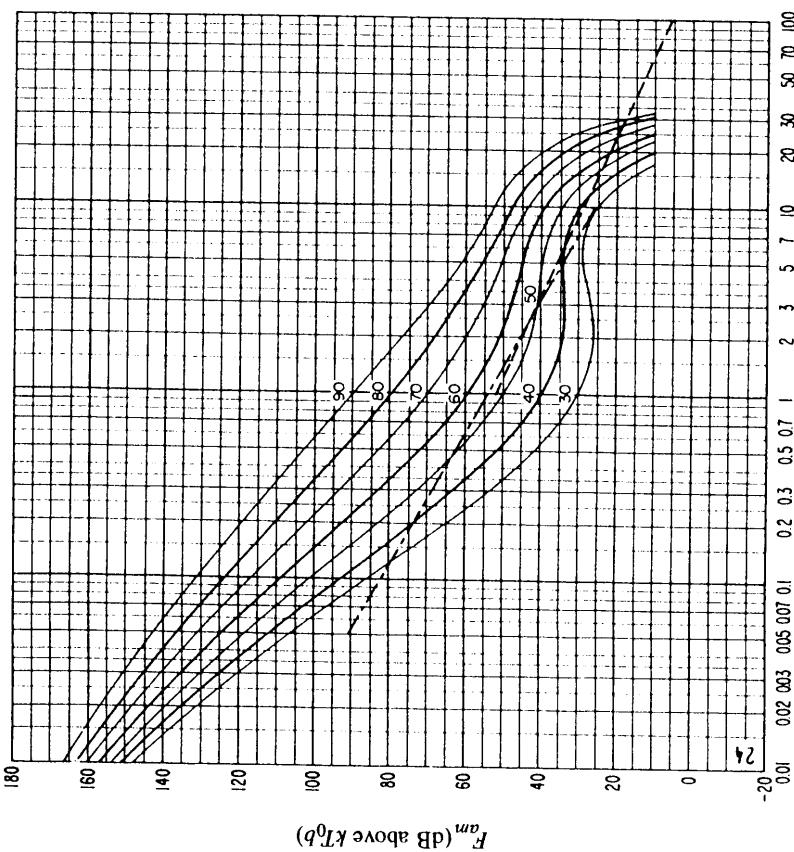
0372-37a



الشكل 37 ج) معلميات بشأن متغيرات الضوضاء وسماها  
(الخريف: 2000-1600 بالتفويت المكلي)

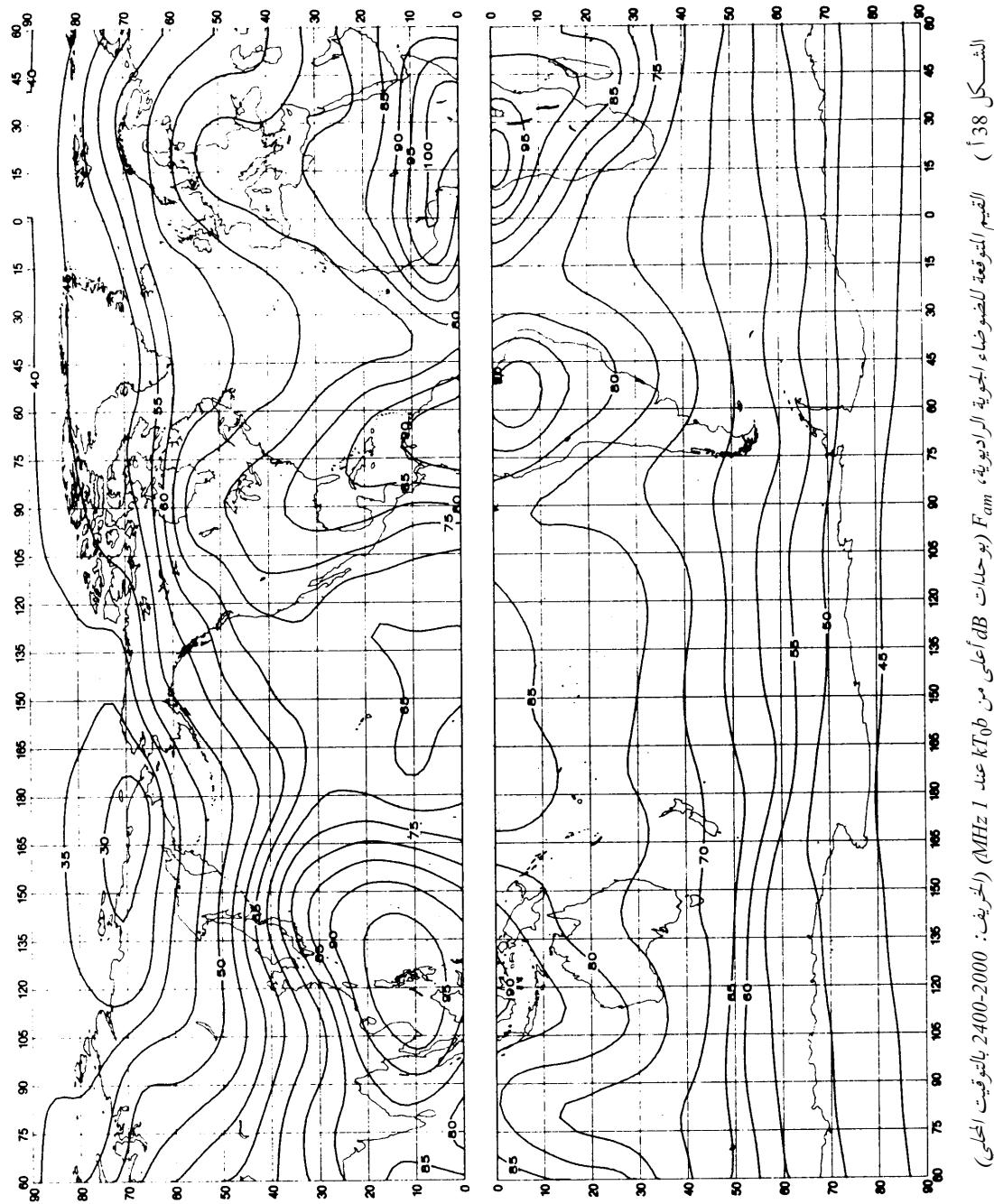
انظر شرح الشكل 15 ج)

0372-37b



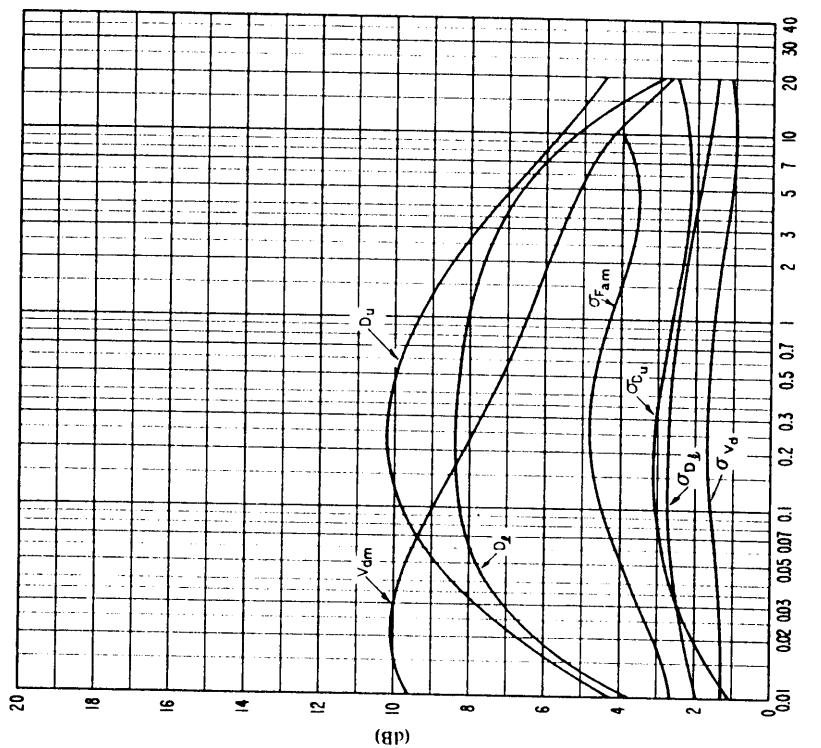
الشكل 37 ب) تغير الضوضاء الارادية بذاته التردد  
(الخريف: 2000-1600 بالتفويت المكلي)

انظر شرح الشكل 15 ب)



( الشكل ٣٨ ) التقييم الشامل للضوضاء الجوية الأدبية ،  $F_{am}$  ( براتبات  $dB$  ) على من  $5 kT_0$  عند  $1 MHz$  ( لغرض : ٢٤٠٠-٢٠٠٠ بالشفرة المحلي )

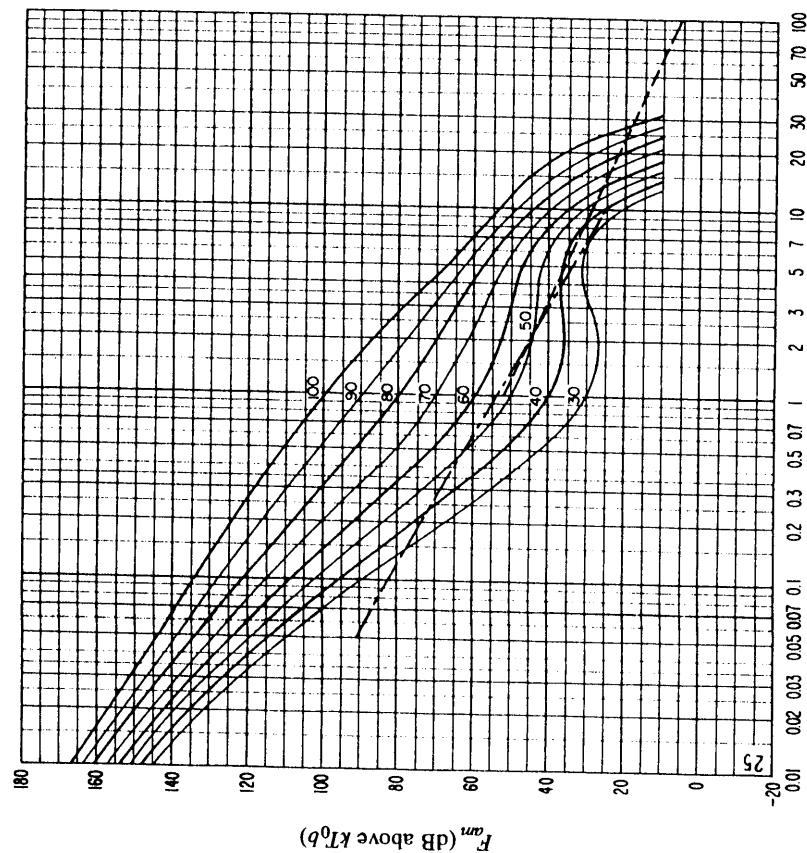
0372-38a



الشكل 38 ج) معطيات ينشأ منغيرات الضوضاء ومساحتها  
(الخريف: 2400-2000 بالشقيق المثلثي)

انظر شرح الشكل 15 ج)

0372-38b

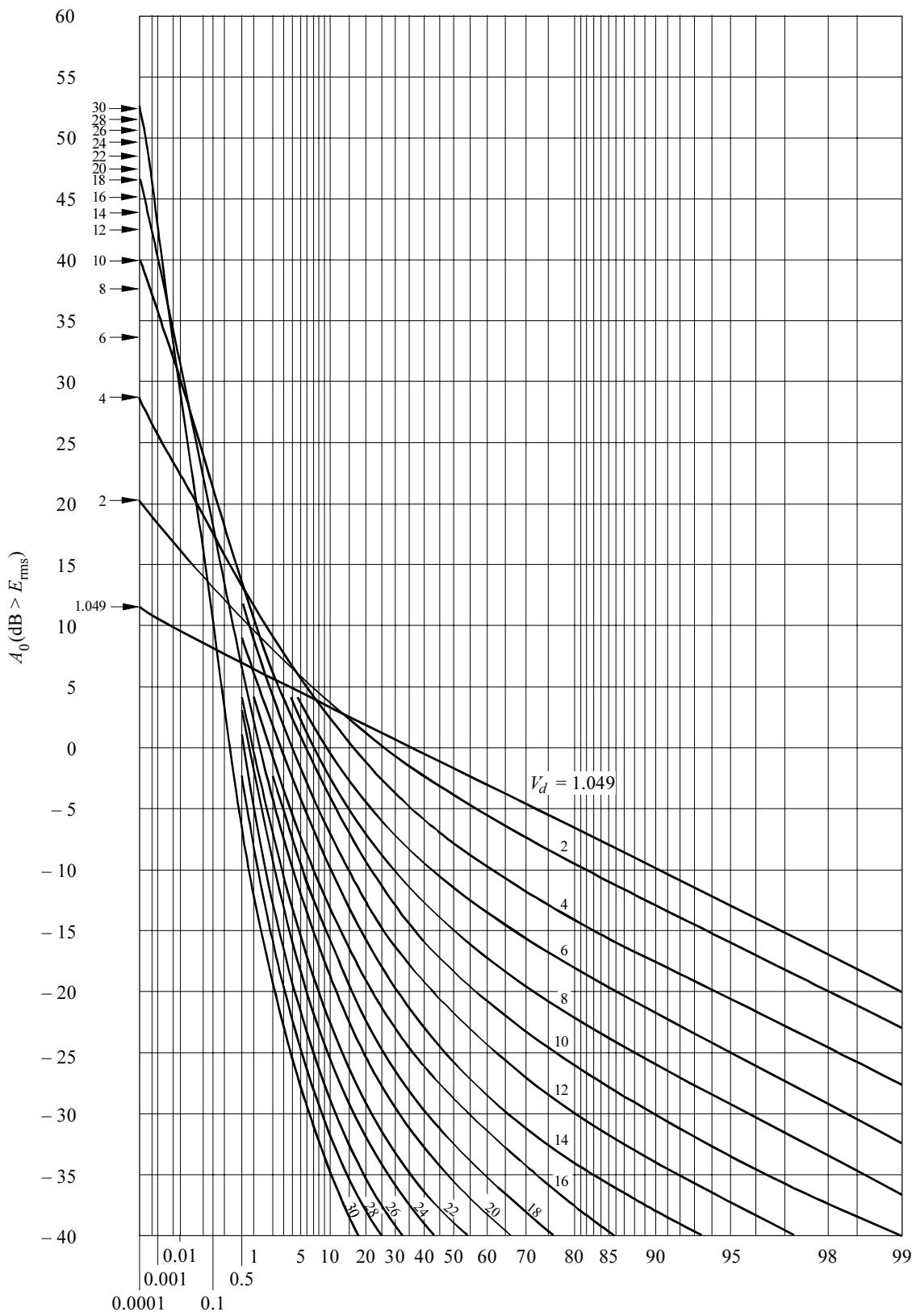


الشكل 38 ب) تغير الضوضاء الراديوية بدلالة التردد  
(الخريف: 2400-2000 بالشقيق المثلثي)

انظر شرح الشكل 15 ب)

الشكل 39

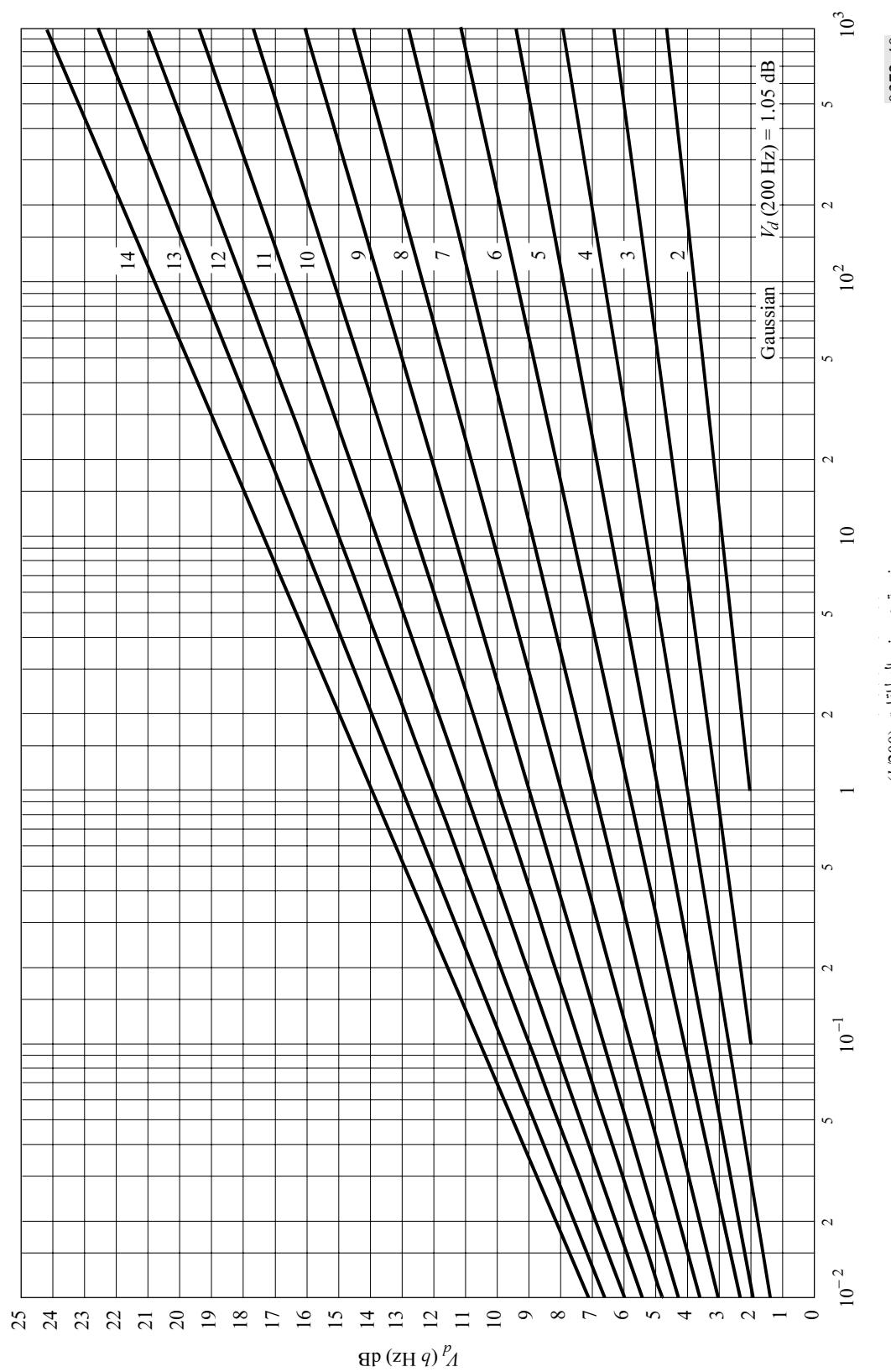
توزيعات احتمال الاتساعات للضوضاء الجوية الراديوية من أجل قيم  $V_d$  المختلفة



النسبة المئوية من الزمن التي يتم خلالها تجاوز قيمة الصادات

0372-39

الشكل 40 تحول قيمة  $V_d$  المنطقية على نطاق يبلغ 200 Hz إلى قيمة  $V_{dm}$  وتطبق على عروض نطاقات أخرى، b



نسبة عروض النطاقات (b/200)

0372-40