* 中国航海学会 * 通信导航学术

高频电波传播的计算方法及 计算机辅助计算

杨秉曦 温铁江 (交通部上海船舶运输科学研究所)

高频无线电传播主要是天波和地波两种,

1 天波传输损耗

对于我国沿海和近洋海域 (覆盖范围在 2000 公里以内), 天波传播基本传输损耗可用下式表示:

$$L_b = b_{bf} + L_a + Y_p \tag{1}$$

(1) L_b 为以分贝表示的自由空间基本传输损耗

$$L_{bf} = 20lg \frac{4\pi r}{l} \tag{2}$$

其中: r 为传输路径的长度; λ 为波长。

如果r以千米表示,频率f以兆赫为单位,则(2)式可以写为:

$$L_{bf} = 32.45 + 20lgf + 20lgr \tag{3}$$

在给定收发两地的经纬度之后,电离层 (F_2 层或 E 层) 所射点的经纬度也就确定了。再由反射点的地方时、纬度、月份,就可以确定反射点的高度 (虚高)、根据这些数据,就可以计算传播路经的长度 r 了。

设收发两地的大圆弧长用 d 表示,以 (λ_1, φ_1) 和 (λ_2, φ_2) 表示收发两地的经纬度,由球面三角公式可知:

$$\cos d = \sin \varphi_1 \sin \varphi_2 + \cos \varphi_1 \cos \varphi_2 \cos(\lambda_1 - \lambda_2) \tag{4}$$

收发两地的大园距离:

$$D = R \cdot d \tag{5}$$

式中: R 为地球半径、

F₂ 层一次反射的最远距离 D 约 4000 千米, E 层一次反射的最远距离 D 约 2000 千米。如果超过最大反射距离,就只有多跳模式了,而在 2000 千米距离之内,一般只须考虑一跳模式,这就是(1)式中不包含地面反射损耗 lg 的原因。

为了求得反射点(λ_0,θ_0)处的极距 m(见图 1),要用下式计算:

$$cosm = sin\varphi_2 cos\frac{d}{2} + cos\varphi_2 sin\frac{d}{2} cos\alpha \tag{6}$$

式中 α 为收发两地大圆弧与接收机所在地子午线的夹角。

$$\cos\alpha = \frac{1}{\sin d} \left[\sin \varphi_1 \cos \varphi_2 - \cos \varphi_1 \sin \varphi_2 \cdot \cos(\lambda_1 - \lambda_2) \right] \tag{7}$$

于是:

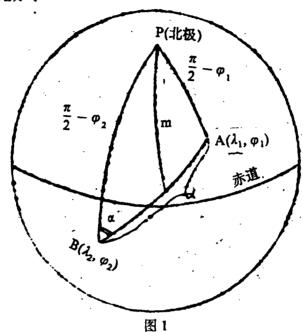
$$\varphi_0 = 90^{\circ} - m \tag{8}$$

$$\sin(\lambda_0 - \lambda_2) - \frac{\sin d/2 \cdot \sin \alpha}{\sin m} \tag{9}$$

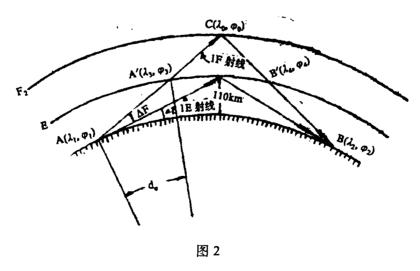
反射点的地方时

$$T_0 = (\lambda_0^0 - \lambda_1^0) / 15 + T_1 \tag{10}$$

式中 T₁ 为发射点地方时



电离层反射点的高度 (虚高), E层(h'E)为 110 千米, F_2 层(h'F)则须查图表求得。在求得 D、h'F或 h'E之后,可由下式计算传播路径长度 r (参见图 2)。



$$r = 2R \cdot \sin(D/2R)/\cos(\Delta + D/2R) \tag{11}$$

式中 $\Delta = \Delta F$ 或 ΔE , 为射线仰角,由下式求出:

$$tg\Delta = ctg(D/2R) - \frac{R}{(h'+R) \cdot sin(D/2R)}$$
 (12)

而 h' = h'F 或 h'E。当工作频率 f 选定后,自由空间基本传输损耗 L_{bf} 就可由(3)式 计算。

(2) La 电离层吸收损耗

计算 La 的公式:

$$La = \Phi(Y) \cdot \left(A_{r_0}(0,0) \cdot cos\rho(0.881x) \cdot (1 + 0.0067R_{12})seci_{100}\right) / (f + f_H)^2$$
 (13)
La 的单位 dB。

对于 E 层反射的传播模式,在反射点 C 处计算 La;对于 F_2 层反射的传播模式,则须分别在电波射线向上穿过 E 层(图 2 中点 A)与从 F_2 层反射后向下再穿过 E 层 (点 B)的两点计算 La A′与 La B′,并取其平均值作为 La。

上式中 K₁₂ 为太阳黑子数预测值。从 1990 年元月起,位于北京的世界数据中心中国天文学中心,将在每月初和月中发布太阳活动预报,其中包括半个月内太阳黑子数平均值。但是在工程计算中应采用 12 个月的流动平均值。(13)式中其它诸因子的计算方法如下:

1) $\Phi(Y)$

$$\Phi(Y) = \frac{1.2}{1.62 - Y} - 0.41 \quad (0 \leqslant Y < 1 \text{ b})$$
 (14)

$$\Phi(Y) = 1 + \frac{0.07}{(Y - 0.75)^2} \quad (1 < Y \mathbb{P}^{\frac{1}{2}})$$
 (15)

其中:

$$Y = \frac{f_{\bullet}}{f_{oE}} \quad \overline{m}:$$

$$f_{\bullet} = f \cdot \cos \sin - 1(0.985\cos \Delta) \tag{16}$$

$$f_{OE} = \{ (1 + 0.0094(\varphi_{12} - 66)) \cdot \cos^m x_{noon} \cdot (A + B\cos\varphi) \cdot D \}$$
 (17)

当 Y=1,意味着垂直入射频率等于电离层 E 层特征参数 f_{OE} ,此时的吸收极大,必须重新选择工作频率 f.

上式中 $\Delta = \Delta F$ 或 ΔE , ω 为吸收的纬度值.

$$\varphi_{12} = 63.7 + 0.728R_{12} + 0.00089R_{12}^{1} \tag{18}$$

x_{noon} 为当地中午太阳天顶角。

参数 m、A、B 为:

当
$$|\varphi| < 32$$
° 时,
 $m = -1.93 + 1.92\cos\varphi$ (19)
 $A = 23$

B = 116

当
$$|\varphi| > 32$$
°时,
 $m = 0.11 - 0.49 \cos \varphi$ (20)

A = 92

B = 35

小时因子 的计算, 首先计算 x'.

当|φ|<23°时,

x'=x,x 为当时太阳天顶角。

当 $|\phi| > 23$ °时, x 取 0.05 小时前的 x.

再求 P.

当|φ|<12°时, P=1.31;

当 $|\varphi| > 12$ °时,P = 1.20.

于是:

当
$$x'$$
≤73°时, = $(cosP)'$ (21)

当73°
$$< x' < 90$$
° 时, $= cos'(x' - \delta x')$ (22)

式中
$$\delta x' = 6.27 \cdot 10^{-13} \cdot (x' - 50)^8$$
 (23)

当x'≥90°时,则

当子夜到黎明间,(6 ≥ t > 0)

$$= (0.077)^{p} exp \left[-1.68(Tu - t) \right] \tag{24}$$

当日落到子夜期间, (18 ≤ t < 24)

$$=0.077)^{p} exp[-1.01 \cdot (t-Ta)]$$
 (25)

式中 t 为当时时间, Tu 为当地黎明时间($x'=90^\circ$), Td 为当地日落时间($x=90^\circ$)。 将以上诸值代入(16)、(17)式, 即可计算出 Y 值, 从而求出 $\Phi(Y)$ 。

2) $A_{TO}(0,0)$

 $A_{TO}(0,0)$ 是当太阳黑子数 $R_{12}=0$,太阳天顶角 x=0 时,电波沿天顶方向穿过电离层时的吸收因子。它随季节与改进型磁倾角|X|而变化。

改进型磁倾角|X|的值与地理纬度有关,可用图 3 查得。

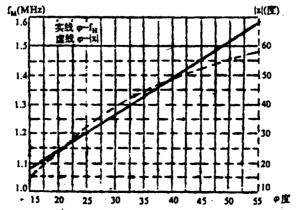


图 3 纬度 φ 和磁旋频率 fn 与改进型磁倾角|x|的关系

-270-

再用查得的|X|值与月份,查图 4 求出 A_{TO}(0.0)的值。

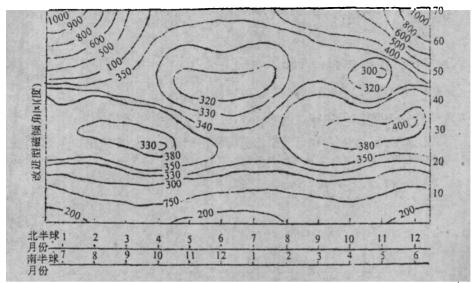


图 4 吸收因子 AT(0,0)

3) 指数 p 值的求法类似 A_{TO}(0,0), 利用|X|值与月份, 查图求得。

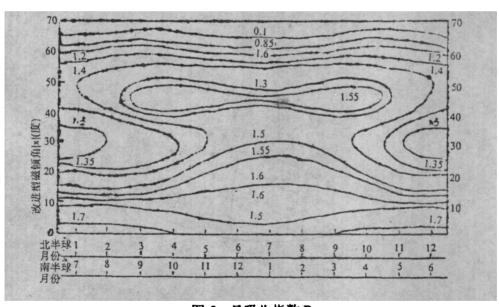


图 5 日吸收指数 P

4)x 的计算

x 为当地太阳天顶角。对于 E 层反射点 C、射线穿透 E 层点 A'、B',太阳天顶角 x_c 、 $x_{A'}$ 、 $x_{B'}$ 的计算方法为先求出日下点的位置:

$$\lambda_{\circ} = 180^{\circ} + \lambda_{1} - T \cdot \frac{360^{\circ}}{24} \tag{26}$$

$$\varphi_{O} = \varepsilon \cdot \cos T \tag{27}$$

式中
$$\epsilon$$
 为黄赤交角, $\epsilon = 23°27'$ $T = \frac{360°}{365}$ (月中日期距下一夏至日的夭数) (28)

而

$$\cos x_{c} = \sin \varphi_{0} \sin \varphi_{0} + \cos \varphi \cos \varphi_{0} \cos(\lambda_{0} - \lambda_{0}) \tag{29}$$

$$\cos x_{A'} = \sin \varphi_3 \sin \varphi_0 + \cos \varphi_3 \cos \varphi_0 \cos(\lambda_3 - \lambda_0) \tag{30}$$

$$\cos x_{B'} = \sin \varphi_4 \sin \varphi_C + \cos \varphi_4 \cos \varphi_C \cos(\lambda_4 - \lambda_C) \tag{31}$$

 (λ_3, φ_3) 、 (λ_4, φ_4) 分别为 A'、B'点的坐标值,利用球面三角公式求出(见图 6)。 $sin\varphi_3 = sin\varphi_2 cos(d-dc) + cos\varphi_2 sin(d-dc) cosa$ (32)

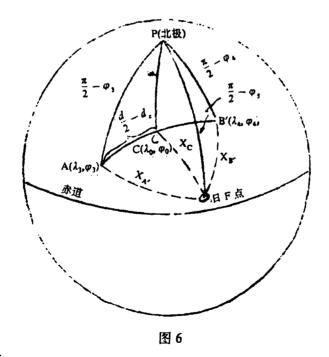
$$cos(\lambda_1 - \lambda_3) = \frac{cosdc - sin\phi_1 sin\phi_3}{cos\phi_1 cos\phi_3}$$
 (33)

$$sin\phi_4 = sin\phi_2 cosdc + cos\phi_2 sindccos\alpha$$
 (34)

$$\cos(\lambda_2 - \lambda_4) = \frac{\cos(d - dc) - \sin\varphi_1 \sin\varphi_4}{\cos\varphi_1 \cos\varphi_4} \tag{35}$$

式中 $dc = 90^{\circ} - \Delta F - i$,而

$$sini = \frac{R}{R + 110} \cdot cos\Delta F \tag{36}$$



5) i₁₀₀ 计算

 i_{100} 为 100 千米高度处电波的 λ 射角。 $i_{100} = sin^{-1}(0.985cos\Delta)$ (37)

式中 $\Delta = \Delta F$ 或 ΔE

6) f_H 的计算

 f_H 为地磁场磁感应强度产生的电子磁旋频率,它与地理纬度有关,可利用纬度值 ϕ 由图 3 查出,也可通过下式算出:

$$\varphi$$
 由图 3 查出,也可通过下式算出:
$$f_{\mu} = 0.012333 \varphi + 0.892778 \tag{38}$$

将以上诸因子代入(13)式,就可算出电离层吸收损耗 La.

(3)Y, 额外系统损耗

试验表明, Y_p的数值与地磁纬度、季节、本地时间及传输距离有关。但对我国国内及沿海附近地区而言, Y_p基本上仅与本地时间有关。Y_p的取值可由表 1 查得。

- minimization - b	
地方时 T ₀	Y, dB
$22 < T_0, 04 > T$	18
$04 < T_0 < 10$	16.6
$10 < T_0 < 16$	15.4
$16 < T_0 < 22$	16.6

表 1 额外系统损耗 Y,

2 地波传输损耗

高频波段的低端 (1.6~5MHz) 为沿海船舶通信的主要频段,覆盖范围可达 1000 千米,也须选择合适频率,但昼夜,季节关系较小。影响地波传播的因素主要是地面或海面的电导率和介电常数,以及地面的植被、地形、气候条件等。

计算地波传输损耗,在路径长度较大时,必须考虑地球曲率。

$$Le = 109.54 - 20lgD + 20lgA \tag{39}$$

式中: Le 单位是 dB;

D 为收发两地大园距离,以千米为单位,可用(4)·(5)式进行计算;

A 为衰减因子.

地球曲率可以忽略的最大距离称为临界距离,以 Der 表示。 Der 由下式确定:

$$D_{cf} = 80\sqrt{f} \tag{40}$$

式中: Der 的单位用千米。

当 D<Der 时, 计算衰减因子 A 的步骤如下:

$$\beta = ig^{-1} \frac{(\varepsilon + 1) \cdot f}{1.8 \cdot 10^4 \sigma} \tag{41}$$

式中: f 为工作频率, 单位 MHz;

 ε 为介电常数,对于海水 $\varepsilon = 80$;

 σ 为电导率,对于海水 $\sigma=4$.

2) 计算数值距离 p

$$P = 1.745. \quad 10^{-3} \frac{f \cdot \cos\beta \cdot D}{\sigma \cdot \lambda} \tag{42}$$

式中 1 为波长,单位为米。

3) 计算衰减因子 A

$$A = \frac{2 + 0.3\varphi}{2 + p + 0.6p^2} - \sqrt{p/2} \exp(-1.44p/\ln 10) \cdot \sin\beta$$
 (43)

当 D>Der 时, 计算衰减因子的方法如下:

1) 计算相位常数 ψ

$$\psi = tg^{-1} \frac{\varepsilon}{6.10^{-8} \cdot \sigma \lambda} - \frac{1}{2} tg^{-1} \frac{\varepsilon - 1}{6 \cdot 10^{-8} \sigma \lambda}$$
(44)

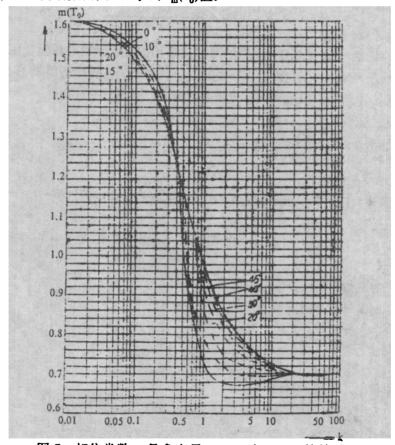
2) 计算参数 δ

$$\delta = 0.002924\sqrt[3]{\lambda} \cdot \frac{\sqrt{\varepsilon^2 + 3600\sigma^2 \lambda^2}}{\sqrt[4]{(\varepsilon - 1)^2 + 3600\sigma^2 \lambda^2}}$$
(45)

3) 计算数值距离 x
$$x = \sqrt[3]{2\pi R / \lambda} \cdot D / R$$
 (46)

式中 R 为地球半径; D 为大园距离。

4) 以 ψ 及 δ 为引数由图 7, 求出 I_m(τ₀)值。



相位常数 φ 是参变量, $I_m(\tau_0) = k$ 的关系

5) 计算衰减因子 A

$$A = \sqrt{2\pi x} \cdot \delta^2 \exp\left[-I_{-}(\tau_0) \cdot x\right] \tag{47}$$

在计算出 D 及 A 之后,代入(39)式,即前求出地波传输损耗 Le.

3 计算方法的处理

为适应微机的计算,对上述计算方法中的表格参数和曲线图参数要进行数字化的处 理.

(1) 计算太阳天顶角 ΦΛ

公式(27)是 φ_0 的计算, 其基本假设是太阳在黄道上匀速运动。虽然稍粗略,但较 假定 φ₀本身匀速变化精确而合理得多,而且便于计算,适宜计算程序。

(2) 曲线图的数字化

对于一维曲线图比较简单,如 $\varphi \sim f_H \mathcal{D} \varphi \sim |X|$, 以间隔均匀的 φ 值为索引, 求出 曲线上的点的纵坐标值,将 φ 值与点的纵坐标值构成数据系列。对于 $\varphi \sim \Gamma_{tr}$ 曲线。由 于呈现为一直线, 按此方法求出诸点后, 用最小二乘法可解出直线参数, 更便于直接计 算.

对于二维曲线图,如月、 $|X|\sim Ar(0.0)$ 及月、 $|X|\sim \rho$ 图,先按月份分割,再取得每 一割线上的曲线交点的|X|值及函数值,以月、|X|、函数值构成数据系列。

对一维曲线数据进行内插,用的是线性内插法。如 $\varphi \sim |X|$ 数据,所需数据为:

$$|X| = \frac{|X|b - |X|a}{\varphi b - \varphi a} \cdot (\varphi - \varphi a) + |X|a \tag{40}$$

对于
$$K \sim I_m(\tau_0)$$
曲线数据,因横坐标是对数数据,索引值也应取对数。
$$I = \frac{I_2 - I_1}{lgK_1 - lgK_1} \cdot (lgK - lgK_1) + I_1 \tag{49}$$

对二维曲线数据的内插,分两频进行。第一步先由月、日确定月份区间分割线,在 分割线上,以|X|为索引值进行线性内插。例如:

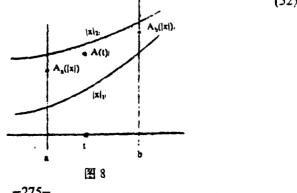
$$Aa = \frac{Aa_2 - Aa_1}{|X|_2 - |X|_1} \cdot (|X|_2 - |X|_1) + Aa_1 \tag{50}$$

$$Ab = \frac{Ab_2 - Ab_1}{|X|_2 - |X|_1} \cdot (|X|_2 - |X|_1) + Ab_1$$
 (51)

第二步,以日期为索引值在 Aa、Ab 间进行线性内插 (见图八),得:

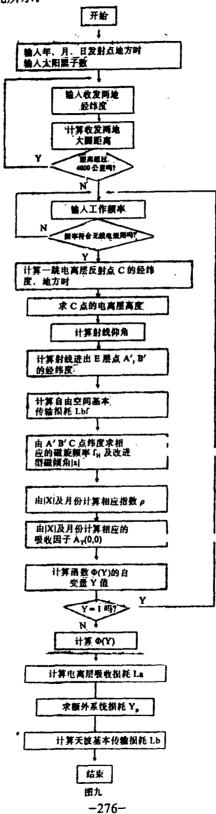
$$A = \frac{Ab - Aa}{b - a}(t - a) + Aa \tag{52}$$

式中t为以月份表示的日期。



-275-

本计算的流程图如图九所示。



(下转 262 页)

我国的 HF-DOPPLER 效应观测离国际先进水平还有一段距离。有一些国家已形成了多点观测网,进行了信息的标集化记录,并使用了超级容量的激光存储记录仪。这一系列先进的作法和措施使各台站之间资料交换快,分析综合快,总之出成果快。

从世界范围的角度看,用 HF-DOPPLER 效应来研究电离层和电离层电波传播还处于高峰时期,予计,在 90 年代还会继续下去,会出现很多新的研究成果。

参考 文献

- (1) 权五畅等 远距离HF-DOPPLER效应观测 第五届全国日地空间物理学术讨论 会 1988 年 10 月
- (2) 权五畅 鲍宏志等 HF-DOPPLER频移观测系统 电波科学学报 VOL.4 NO.2、3 1989
- (3) 王祝和 远距离HF-DOPPLER探测的日出效应 中国航海学会通信导航学术年 会(1989)论文集 1989 年 11 月
- (4) 权五畅 王祝和 台风季节我国上空电离层中的次声波扰动 武汉大学学报(自然 科学版)电波传播专刊 1991年12
- (5) 权五畅 王祝和 太阳天顶角变化引起的DOPPLER效应 第四届全国电波传播学 术会议论文集 1991 年 4 月
- (6) 权五畅 小川 [日本大阪电气通信大学] 在中国观测到的3-5分钟周期电离层扰动 日本地磁,地球卫星空间学术会议第 91 次会议论文集 1992 年 4 月

(上接 276 页)

传播损耗计算程序文件程序包 PGT90。(略) 传播损耗和信号场强数据输出程序文件程序包 PNT91。(略)

参考文献

- (1) F.E.Terman, Radio Engineers Handbook, Section 10. Mc Graw-Hill, New York and London (1943)
- (2) H.Zuhrt, Elektromagnetische Strahlungsfelder, Chs 27 and 28. Springer-Verlag Berlin, Gottingen Heidelberg (1953)
- (3) CCIR 252-2