

CONTRIBUTO AL CALCOLO DELL'ASSORBIMENTO NELLA PROPAGAZIONE IONOSFERICA DELLE ONDE CORTE

A. BOLLE - P. DOMINICI

1. — Le questioni concernenti l'assorbimento delle radioonde nella propagazione ionosferica occupano un posto di grande importanza nel quadro generale delle ricerche ionosferiche. I dati ricavati dalle misure dell'assorbimento ionosferico integrano infatti in maniera pressoché completa i dati forniti dai normali sondaggi. Essi danno un contributo particolarmente notevole allo studio dello strato D ed allo studio della dipendenza esistente fra i fenomeni ionosferici ed i fenomeni geomagnetici e solari. Per questa ragione, ed anche per la notevole importanza pratica della questione per ciò che riguarda le radiocomunicazioni a grande distanza, si è dato ovunque grande impulso alla esecuzione di esperienze e misure sull'assorbimento ionosferico.

In questa memoria svolgeremo alcune considerazioni teoriche indispensabili all'analisi ed alla corretta interpretazione delle misure di assorbimento da noi eseguite e che verranno a suo tempo illustrate. Più precisamente calcoleremo il coefficiente di attenuazione ionosferica per le onde corte, e quindi l'assorbimento competente ai vari strati ionosferici ed alle varie modalità di propagazione dell'onda.

Tabella dei simboli più frequentemente usati.

j	unità immaginaria
c	velocità della luce nel vuoto = $3 \cdot 10^{10}$ cm/sec
ω	pulsazione dell'onda
f	frequenza dell'onda
n	indice di rifrazione della ionosfera
ϵ	costante dielettrica della ionosfera
σ	conducibilità elettrica della ionosfera
γ	coefficiente di attenuazione ionosferica
Γ	assorbimento ionosferico
m	massa dell'elettrone = $9,04 \cdot 10^{-28}$ gr

- e carica elettrica dell'elettrone = $4,77 \cdot 10^{-10}$ ues CGS
 N densità elettronica = elettroni/cm³
 ν frequenza delle collisioni fra elettroni liberi e molecole neutre
 = collisioni/sec
 ω_{II} pulsazione giromagnetica = $\frac{eH}{mc}$
 H intensità del campo geomagnetico
 ϑ angolo fra la direzione del campo geomagnetico e la direzione di propagazione dell'onda
 $\omega_L = \omega_{II} \cdot \cos \vartheta$
 $\omega_T = \omega_{II} \cdot \sin \vartheta$
 $L = \frac{kT}{mg}$ è la scala delle altezze
 $\omega_0^2 = \frac{4\pi N e^2}{m}$

Definizione del coefficiente di attenuazione ionosferica.

2. — Consideriamo un'onda piana sinusoidale di pulsazione ω che si propaghi nella ionosfera. Se assumiamo l'asse x del triedro di riferimento $(0, x, y, z)$ nella direzione di propagazione dell'onda in modo che il vettore campo elettrico sia diretto lungo l'asse z , l'equazione dell'onda si può scrivere:

$$E_z = E_0 e^{j\omega(t - \frac{q}{c}x)} \quad [1]$$

L'indice di rifrazione q che compare in questa espressione è in genere un numero complesso, suscettibile di essere messo sotto questa forma:

$$q = n - jk \quad [2]$$

Con questa posizione la [1] si trasforma nella:

$$E_z = E_0 e^{-k\frac{\omega}{c}x} \cdot e^{j\omega(t - \frac{n}{c}x)} \quad [3]$$

Questa formula mostra che l'onda si propaga con una velocità di fase $v = \frac{c}{n}$ e quindi n è l'indice di rifrazione della ionosfera; l'ampiezza:

$$E = E_0 e^{-\gamma} \quad [4]$$

decrece esponenzialmente con l'aumentare della distanza percorsa, secondo il coefficiente:

$$\gamma = \frac{\omega k}{c} \quad [5]$$

che pertanto chiameremo *coefficiente di attenuazione ionosferica*.

Se indichiamo con S l'intero tragitto dell'onda, l'intensità di campo all'arrivo sarà passata dal valore E_0 al valore:

$$E = E_0 e^{-\Gamma} \quad [6]$$

avendo indicato con Γ l'assorbimento subito, pari a:

$$\Gamma = \int_s \gamma ds \quad [7]$$

dove ds è l'elemento di traiettoria generico di S .

Vediamo ora di esplicitare γ dalla [5].

3. — In un primo momento trascuriamo l'influenza del campo geomagnetico sulla propagazione dell'onda.

In base alle equazioni di Maxwell possiamo scrivere le seguenti relazioni:

$$\left\{ \begin{array}{l} \frac{\partial Hy}{\partial x} = 4 \pi \sigma F_z + \varepsilon \frac{\partial F_z}{\partial t} \\ \frac{\partial Hy}{\partial t} = c^2 \frac{\partial F_z}{\partial x} \end{array} \right.$$

Derivando la prima rapporto a t , la seconda rapporto ad x , abbiamo:

$$c^2 \frac{\partial^2 F_z}{\partial x^2} = 4 \pi \sigma \frac{\partial F_z}{\partial t} + \varepsilon \frac{\partial^2 E_z}{\partial t^2}$$

Calcolandoci le derivate della [1] e sostituendole nella precedente:

$$q^2 = \varepsilon - j \frac{4 \pi \sigma}{\omega}$$

e, ricordando la [2]:

$$(n - jk)^2 = \varepsilon - j \frac{4\pi\sigma}{\omega}$$

da cui:

$$\begin{cases} n^2 - k^2 = \varepsilon \\ nk = \frac{2\pi\sigma}{\omega} \end{cases}$$

sistema che, risolto, ci dà la soluzione:

$$n = \sqrt{\frac{\varepsilon}{2} + \sqrt{\frac{\varepsilon^2}{4} + \frac{4\pi^2\sigma^2}{\omega^2}}} \quad [8]$$

$$k = \sqrt{-\frac{\varepsilon}{2} + \sqrt{\frac{\varepsilon^2}{4} + \frac{4\pi^2\sigma^2}{\omega^2}}} \quad [9]$$

È:

$$\sqrt{\frac{\varepsilon^2}{4} + \frac{4\pi^2\sigma^2}{\omega^2}} = \frac{\varepsilon}{2} \sqrt{1 + \frac{16\pi^2\sigma^2}{\varepsilon^2\omega^2}}$$

Con uno sviluppo in serie arrestato al primo termine:

$$k = \frac{2\pi\sigma}{\omega\sqrt{\varepsilon}}$$

Si ha così:

$$\gamma = \frac{2\pi\sigma}{c\sqrt{\varepsilon}}$$

Operando analogamente sulla [8]:

$$n = \sqrt{\varepsilon}$$

ed in definitiva:

$$\gamma = \frac{2\pi\sigma}{cn} \quad [10]$$

A questo punto occorre precisare come varino nella ionosfera le due qualità n e σ in funzione delle quali γ è espresso.

4. — La presenza di particelle elettrizzate nell'alta atmosfera — ioni ed elettroni — modifica profondamente le caratteristiche elettriche della stessa per due motivi:

1) intanto, il movimento di vibrazione forzata impresso a dette

particelle dal campo elettrico dell'onda incidente provoca, come vedremo, una variazione del valore della costante dielettrica;

2) in secondo luogo, a causa degli urti fra le particelle elettrizzate e le circostanti molecole neutre si ha una dissipazione di energia a spese dell'onda incidente.

In questi fenomeni le particelle che hanno una parte preponderante sono gli elettroni piuttosto che gli ioni, a causa della molto minore massa dei primi.

Si abbia dunque una regione ionosferica con densità elettronica N , sottoposta all'azione di un campo alternato:

$$E_z = E_0 \cos \omega t$$

Ogni elettrone è sottoposto ad una accelerazione:

$$\frac{d^2 z}{dt^2} = \frac{e}{m} E_0 \cos \omega t$$

ed acquista una velocità:

$$\frac{dz}{dt} = \frac{e}{m\omega} E_0 \sin \omega t$$

Ogni elettrone dà così luogo ad una corrente:

$$e \cdot \frac{dz}{dt} = - \frac{e^2}{m\omega^2} \cdot \frac{dE}{dt}$$

complessivamente si ha una densità di corrente in quadratura con la tensione:

$$- \frac{Ne^2}{m\omega^2} \cdot \frac{dE}{dt}$$

Se non ci fossero stati elettroni liberi, la densità di corrente di spostamento sarebbe stata:

$$\frac{dD}{dt} = \frac{1}{4\pi} \cdot \frac{dE}{dt}$$

Ora invece si ha:

$$\frac{dE'}{dt} = \left(\frac{1}{4\pi} - \frac{Ne^2}{m\omega^2} \right) \cdot \frac{dE}{dt}$$

e quindi la costante dielettrica è passata dal valore 1 al valore:

$$\varepsilon = 1 - \frac{4\pi Ne^2}{m\omega^2}$$

e l'indice di rifrazione al valore:

$$n = \sqrt{1 - \frac{4\pi N e^2}{m\omega^2}} \quad [11]$$

5. — In realtà le cose sono complicate dagli urti fra elettroni liberi e molecole neutre. Infatti ciò che interviene a modificare la costante dielettrica è, in sostanza, che gli elettroni acquistano una velocità in quadratura col campo elettrico dell'onda. Ora, a causa degli urti, varia in modo del tutto casuale la fase della velocità acquistata dagli elettroni rispetto al campo. Si tratta allora di calcolare il valor medio della componente in quadratura col campo della velocità degli N elettroni contenuti nell'unità di volume quando la fase della velocità rispetto al campo elettrico dell'onda varia comunque fra 0 e 2π .

Nell'istante $t = 0$ l'elettrone subisca un urto, nell'istante t_0 il successivo; sia v_z la componente lungo l'asse z della velocità acquistata dall'elettrone in dipendenza dell'urto.

Se:

$$E_z = E_0 \cos(\omega t + \varphi)$$

è il campo elettrico dell'onda, la velocità dell'elettrone in un istante qualsiasi fra due urti successivi è:

$$\frac{dz}{dt} = \frac{e E_0}{m \omega} \left[\sin(\omega t + \varphi) - \sin \varphi \right] + v_z$$

Possiamo sviluppare questa funzione in serie trigonometrica di Fourier, e ricavarci il termine che ci interessa, quello cioè in quadratura col campo, la cui ampiezza $V(t_0, \varphi)$ è:

$$V(t_0, \varphi) = \frac{2}{t_0} \int_0^{t_0} \left\{ \frac{e E_0}{m \omega} \left[\sin(\omega t + \varphi) - \sin \varphi \right] + v_z \right\} \sin(\omega t + \varphi) dt$$

cioè:

$$V(t_0, \varphi) = \frac{2}{t_0} \left\{ -\frac{v_z}{\omega} \left[\cos(\omega t_0 + \varphi) - \cos \varphi \right] + \frac{e E_0}{m \omega} \left[\frac{t_0}{2} - \frac{\sin 2(\omega t_0 + \varphi)}{4\omega} - \frac{\sin 2\varphi}{4\omega} + \frac{\sin \varphi \cos(\omega t_0 + \varphi)}{\omega} \right] \right\}$$

Il valore medio rispetto alla fase è:

$$V(t_0) = \frac{1}{2\pi} \int_0^{2\pi} V(t_0, \varphi) d\varphi$$

Danno contributo nullo a $V(t_0)$ tutti i termini dell'espressione precedente contenenti $\sin \varphi$, $\cos \varphi$, $\sin \varphi \cos \varphi$; rimangono solo i due termini in t_0 e $\sin^2 \varphi \sin \omega t_0$. Si ha:

$$V(t_0) = \frac{e F_0}{m \omega} \left(1 - \frac{\sin \omega t_0}{\omega t_0} \right)$$

Se u_z è la componente lungo l'asse z della velocità media degli elettroni per agitazione termica, al tempo t_0 corrisponde un cammino libero $z = u_z t_0$. Sappiamo dalla teoria cinetica dei gas che, chiamando con l il cammino medio libero, la probabilità che un elettrone abbia un percorso libero compreso fra z e $z + dz$ è:

$$e^{-\frac{z}{l}} \frac{dz}{l}$$

Allora la probabilità di azione per la componente $V(t_0)$ è:

$$\frac{z}{l} \cdot \frac{1}{l} e^{-\frac{z}{l}} dz$$

ed il valore medio di $V(t_0)$ rispetto a tutti i possibili tempi di libero percorso è:

$$V_m = \frac{e F_0}{m \omega} \int_0^{\infty} \left(1 - \frac{\sin \omega \frac{z}{u_z}}{\omega \frac{z}{u_z}} \right) \frac{z}{l^2} e^{-\frac{z}{l}} dz$$

Ricordando i due integrali notevoli:

$$\int_0^{\infty} x e^{-x} dx = 1 ; \int_0^{\infty} \sin qx e^{-px} dx = \frac{q}{p^2 + q^2} \quad (*) (**)$$

(*) CAUCHY, *Cours de leçons*. (***) $x = \frac{z}{u_z}$, $q = \omega$, $p = \frac{u_z}{l}$

l'integrazione indicata è immediata, e fornisce:

$$V_m = \frac{e E_0}{m} \cdot \frac{\omega}{\omega^2 + v^2}$$

avendo posto $\frac{u_z}{l} = v$, frequenza degli urti.

Rifacendo i calcoli più sopra svolti, per una velocità degli elettroni pari a V_m , si trova per l'indice di rifrazione il valore:

$$n = \sqrt{1 - \frac{4 \pi N e^2}{m(\omega^2 + v^2)}} \quad [12]$$

6. — Vediamo ora l'entità dell'energia sottratta al campo elettrico dell'onda e dissipata negli urti.

Intanto si ha, in un istante qualunque fra due urti successivi:

$$\left(\frac{dz}{dt}\right)^2 = \frac{e^2 E_0^2}{m^2 \omega^2} \left[\text{sen}(\omega t + \varphi) - \text{sen} \varphi \right]^2 + 2 \frac{e E_0}{m \omega} v_z \left[\text{sen}(\omega t + \varphi) - \text{sen} \varphi \right] + v_z^2$$

Cerchiamone il valor medio. Intanto, il valor medio di v_z^2 è \bar{v}_z^2 velocità quadratica media, ed il valor medio di v_z è zero. Quanto al primo termine si ha:

$$[\text{sen}(\omega t + \varphi) - \text{sen} \varphi]^2 = \text{sen}^2(\omega t + \varphi) - 2 \text{sen} \varphi \text{sen}(\omega t + \varphi) + \text{sen}^2 \varphi$$

La media di ognuno dei due termini quadrati per φ che varia comunque fra 0 e 2π è $\frac{1}{2}$. Il doppio prodotto si scrive:

$$- 2 \text{sen} \varphi \text{sen}(\omega t + \varphi) = - 2 \text{sen} \varphi \cos \varphi \text{sen}(\omega t + \varphi) - 2 \text{sen}^2 \varphi \cos(\omega t + \varphi)$$

Il valore medio del primo termine è zero; complessivamente l'energia cinetica media all'istante t_0 del secondo urto è:

$$\frac{1}{2} \frac{e^2 E_0^2}{m \omega^2} (1 - \cos \omega t_0) + \frac{1}{2} m \bar{v}_z^2$$

Dunque l'aumento dell'energia cinetica dell'elettrone, ottenuto a spese del campo elettrico dell'onda è:

$$W = \frac{1}{2} \frac{e^2 E_0^2}{m \omega^2} (1 - \cos \omega t_0)$$

Al solito, al tempo t_0 corrisponde un libero percorso $z = u_z t_0$, ed il valor medio dell'energia dissipata negli urti dagli N elettroni dell'unità di volume si ottiene considerando tutti i possibili liberi percorsi:

$$W_m = \frac{1}{2} \frac{Ne^2 F_0^2}{m\omega^2} \int_0^\infty \left(1 - \cos \omega \frac{z}{u_z}\right) \frac{1}{l} e^{-\frac{z}{l} \omega z} dz$$

L'integrazione si effettua mediante i due integrali notevoli:

$$\int_0^\infty e^{-x} dx = 1 ; \int_0^\infty \cos qx e^{-px} dx = \frac{p}{p^2 + q^2} \quad (*) (**)$$

e si ha:

$$W_m = \frac{1}{2} \frac{Ne^2 E_0^2}{m} \cdot \frac{1}{\omega^2 + \nu^2}$$

Avendosi ν urti al secondo, l'energia dissipata in un secondo per gli urti è:

$$\frac{1}{2} \frac{Ne^2 E_0^2}{m} \cdot \frac{\nu}{\omega^2 + \nu^2}$$

Poiché la conducibilità elettrica di un mezzo è il fattore σ per cui occorre moltiplicare il quadrato del valore efficace del campo elettrico se si vuole avere l'energia dissipata nell'unità di tempo e di volume, si ha:

$$\sigma \left(\frac{F_0}{\sqrt{2}}\right)^2 = \frac{1}{2} \frac{Ne^2 F_0^2}{m} \cdot \frac{\nu}{\omega^2 + \nu^2}$$

e quindi la conducibilità elettrica della ionosfera vale:

$$\sigma = \frac{Ne^2}{m} \cdot \frac{\nu}{\omega^2 + \nu^2} \quad [13]$$

Riportiamo qui di seguito una tabella che dà i valori di ν secondo Chapman per diverse altezze dal suolo.⁽²⁾

Km	20	40	60	80	100	200	300	500
ν	$8,5 \cdot 10^{10}$	$2,5 \cdot 10^9$	$1,4 \cdot 10^8$	$8,5 \cdot 10^6$	$4,3 \cdot 10^5$	$8,5 \cdot 10^3$	$8,5 \cdot 10^2$	2,8

Da questa tabella si vede che, se si opera nel campo delle onde corte, con onde cioè di frequenza fra 3 e 30 Mhz, non si commette un grande errore trascurando nelle [12] e [13] ν^2 di fronte a ω^2 appena che si considerino regioni ionosferiche di quota non inferiore ai 100 km circa. In tale ipotesi per n e σ valgono le:

$$n = \sqrt{1 - \frac{4\pi Ne^2}{m\omega^2}} \quad [11]$$

(*) CAUCHY, *Cours de leçons*. (***) $x = \frac{z}{u_z}$, $q = \omega$, $p = \frac{u_z}{l}$

$$\sigma = \frac{N_e^2 v}{m \omega^2} \quad [14]$$

Concludiamo così che, se si trascura l'azione del campo geomagnetico sulla ionosfera, il coefficiente di attenuazione vale:

$$\gamma = \frac{2\pi N_e^2}{m c n} \cdot \frac{v}{\omega^2 + v^2} \quad [15]$$

ovvero, se $\omega^2 \gg v^2$:

$$\gamma = \frac{2\pi N_e^2}{m c n} \cdot \frac{v}{\omega^2} \quad [16]$$

7. — Vediamo ora di renderci conto dei limiti di validità della [15] testé stabilita quando si prenda in considerazione anche il campo geomagnetico.

I calcoli che precisano l'influenza del campo geomagnetico sulla propagazione di una radioonda nella ionosfera esulano dal tema di questo lavoro, e ci limitiamo perciò a darne i risultati. Precisamente, Appleton (3) ha ricavato per l'indice di rifrazione complesso q il valore:

$$q^2 = 1 - \frac{2 \omega_o^2}{2(\omega^2 - j\omega v) - \frac{\omega^2 \omega_T^2}{\omega^2 - \omega_o^2 - j\omega v} \pm \sqrt{\frac{\omega^4 \omega_T^4}{(\omega^2 - \omega_o^2 - j\omega v)^2} + 4\omega^2 \omega_L^2}} \quad [17]$$

Il doppio segno del radicale che compare nella [17] significa che si hanno due diversi indici complessi di rifrazione, cioè l'onda, dal punto di vista più generale, si divide in due componenti.

I coefficienti di attenuazione relativi ad ognuna delle due componenti si ottengono separando nella [17] dalla parte reale il coefficiente dell'immaginario k , posto:

$$q = n - j k \quad [2]$$

Seguendo questa via si è però condotti ad espressioni estremamente complesse. È molto più conveniente eseguire le operazioni di calcolo ponendosi in una delle due seguenti condizioni:

1) quando nella [17] è lecito trascurare i termini in ω_L rispetto ai termini in ω_T , in altre parole quando la propagazione dell'onda si può ripetere trasversale rispetto al campo geomagnetico;

2) quando viceversa è lecito trascurare i termini in ω_T rispetto ai termini in ω_L (propagazione quasi longitudinale).

In termini della [17] si è nella prima o nella seconda condizione se è rispettivamente $\frac{\omega^4 \omega_T^4}{(\omega^2 - \omega_o^2 - j \omega v)^2}$ maggiore o minore di $4 \omega^2 \omega_L^2$, che equivale alle:

$$\frac{\omega_T^2}{2 \omega_L v} > 1 \quad \text{propagazione quasi trasversale}$$

$$\frac{\omega_T^2}{2 \omega_L v} < 1 \quad \text{propagazione quasi longitudinale}$$

[18]

Nel caso di onde a tragitto verticale, la H_L si riduce alla componente verticale del campo geomagnetico, la H_T alla componente orizzontale.

Nella tabella che segue diamo i valori del rapporto critico $\frac{\omega_T^2}{2 \omega_L v}$ calcolati a diverse quote per Pavia, Roma e Palermo, assumendo per H i valori misurati nel giugno 1951.

Km	40	60	80	100	150	200
Pavia	$3,7 \cdot 10^{-4}$	$7,3 \cdot 10^{-3}$	$1,2 \cdot 10^{-4}$	2,4	60	120
Roma	$4,8 \cdot 10^{-4}$	$9,6 \cdot 10^{-3}$	$1,6 \cdot 10^{-4}$	3,1	79	158
Palermo	$6 \cdot 10^{-4}$	$1,21 \cdot 10^{-2}$	$1,91 \cdot 10^{-4}$	3,9	98	196

Come si vede, alle nostre latitudini un'onda a tragitto verticale si propaga « quasi longitudinalmente » sino a circa 100 km dal suolo, « quasi trasversalmente » ad altezze superiori.

8. — a) *Propagazione quasi trasversale.*

La [17] si riduce alla:

$$q^2 = 1 - \frac{2 \omega_o^2}{2 (\omega^2 - j \omega v) - \frac{\omega^2 \omega_T^2}{\omega^2 - \omega_o^2 - j \omega v} \pm \frac{\omega^2 \omega_T^2}{\omega^2 - \omega_o^2 - j \omega v}} \quad [19]$$

Prendendo il + del doppio segno:

$$q^2 = 1 - \frac{\omega_o^2}{\omega^2 - j \omega v}$$

Ricordando la [2]:

$$(n - j k)^2 = 1 - \frac{\omega_o^2}{\omega} \cdot \frac{\omega^2 + j v}{\omega^2 + v^2}$$

Uguagliando le parti reali ed i coefficienti dell'immaginario:

$$\left\{ \begin{array}{l} n^2 - k^2 = 1 - \frac{\omega_0^2}{\omega^2 + v^2} \\ nk = \frac{\omega_0^2}{2\omega} \cdot \frac{v}{\omega^2 + v^2} \end{array} \right.$$

da cui si ricava:

$$k = \frac{2\pi Ne^2}{m\omega n} \cdot \frac{v}{\omega^2 + v^2}$$

ed infine:

$$\gamma = \frac{2\pi Ne^2}{mcn} \cdot \frac{v}{\omega^2 + v^2} \quad [15]$$

Il fatto di aver riottenuto la [15] significa che questa prima componente magnetoionica si propaga senza essere influenzata dal campo geomagnetico; si è convenuto di chiamarla *raggio ordinario* dell'onda, riservando il nome di *raggio straordinario* alla componente corrispondente al — del doppio segno.

Per quest'ultima si ha dalla [19]:

$$q^2 = 1 - \frac{\omega_0^2}{\omega^2 - j\omega v - \frac{\omega^2 \omega_T^2}{\omega^2 - \omega_0^2 - j\omega v}}$$

che può ridursi alla seguente:

$$q^2 = 1 - \frac{\omega_0^2}{\omega} \cdot \frac{\omega - jv}{(\omega - jv)^2 - \omega_T^2}$$

Razionalizzando:

$$q^2 = 1 - \frac{\omega_0^2}{\omega} \frac{\omega(\omega^2 - \omega_T^2 + v^2) + jv(\omega^2 + \omega_T^2 + v^2)}{(\omega^2 - \omega_T^2 - v^2)^2 + 4\omega^2 v^2} = (n - jk)^2$$

da cui:

$$\left\{ \begin{array}{l} n^2 - k^2 = 1 - \omega_0^2 \frac{\omega^2 - \omega_T^2 + v^2}{(\omega^2 - \omega_T^2 - v^2)^2 + 4\omega^2 v^2} \\ nk = \frac{\omega_0^2 v}{\omega} \cdot \frac{\omega^2 + \omega_T^2 + v^2}{(\omega^2 - \omega_T^2 - v^2)^2 + 4\omega^2 v^2} \end{array} \right.$$

e quindi:

$$\gamma = \frac{2\pi N e^2}{m c n} \cdot v \frac{\omega^2 + \omega_T^2 + v^2}{(\omega^2 - \omega_T^2 - v^2)^2 + 4\omega^2 v^2} \quad [20]$$

9. — b) *Propagazione quasi longitudinale.*

La [17] dà luogo alla:

$$q^2 = 1 - \frac{\omega_o^2}{\omega^2 + \omega\omega_L - j\omega v}$$

Razionalizzando:

$$q^2 = 1 - \frac{\omega_o^2}{\omega} \cdot \frac{\omega \pm \omega_L + jv}{(\omega \pm \omega_L)^2 + v^2} = (n - jk)^2$$

da cui:

$$\left\{ \begin{array}{l} n^2 - k^2 = 1 - \frac{\omega_o^2}{\omega} \cdot \frac{\omega \pm \omega_L}{(\omega \pm \omega_L)^2 + v^2} \\ nk = \frac{\omega_o^2}{2\omega} \cdot \frac{v}{(\omega \pm \omega_L)^2 + v^2} \end{array} \right.$$

e quindi:

$$\gamma = \frac{2\pi N e^2}{m c n} \cdot \frac{v}{(\omega \pm \omega_L)^2 + v^2} \quad [21]$$

le due componenti magnetoioniche corrispondendo una al +, una al — del doppio segno.

Ora, se si opera con onde corte, ω_L e ω_T possono trascurarsi nei calcoli rispetto ad ω , e si vede facilmente che le [20] e [21] si riducono ancora alla [15].

Calcolo dell'assorbimento ionosferico.

10. — Riprendendo la [7] proponiamoci di calcolare l'assorbimento subito da un'onda lungo un tragitto ionosferico S.

Col medesimo procedimento usato per il calcolo della rifrazione atmosferica, si può stabilire la seguente relazione:

$$R n_o \operatorname{sen} i_o = (R + h) n \operatorname{sen} i$$

dove R è il raggio terrestre, n_o e i_o l'indice di rifrazione e l'angolo zenitale dell'onda al suolo, n ed i i corrispondenti valori alla quota h .

Assumendo $n_0 = 1$ e dividendo per R si ha:

$$\operatorname{sen} i_0 = \left(1 + \frac{h}{R}\right) n \operatorname{sen} i$$

È da notare che il rapporto $\frac{h}{R}$ non supera, per la normale propagazione ionosferica, il valore 0,08; cosicché la relazione precedente può scriversi, in forma non rigorosa ma sufficientemente esatta:

$$\operatorname{sen} i_0 = n \operatorname{sen} i \quad [22]$$

D'altra parte la variazione di quota dh è legata all'elemento generico di traiettoria ds dalla relazione:

$$dh = ds \cdot \cos i$$

ovvero, ricavando $\cos i$ dalla [22]:

$$ds = \frac{[n \, dh]}{\sqrt{n^2 - \operatorname{sen}^2 i_0}} \quad [23]$$

Mediante le [23] e [15] si ha dalla [7]:

$$\Gamma = \frac{2\pi e^2}{mc} \int \frac{Nv \, dh}{(\omega^2 + v^2) \sqrt{n^2 - \operatorname{sen}^2 i_0}} \quad [24]$$

Per eseguire l'integrazione indicata occorre esplicitare le due funzioni $N(h)$ e $v(h)$.

Secondo Chapman ⁽⁴⁾ la funzione $N(h)$ ha la seguente forma:

$$N = N_0 e^{\frac{1}{2} [1 - z - f(z)] e^{-z}} \quad [25]$$

dove:

$$\begin{aligned} z & \text{ è l'angolo zenitale del sole} \\ f(z) & \equiv \frac{1}{\cos z} \quad \text{per } 0 < z < 75^\circ \\ f(z) & \equiv \sqrt{\frac{\pi}{2} \cdot \frac{h+R}{L}} \quad \text{per } 75^\circ < z < 90^\circ \end{aligned}$$

N_0 è la massima densità elettronica della regione considerata per $z = 0$.

$$z = \frac{h - h_0}{L}$$

h_0 è l'altezza alla quale N assume il valore N_0 .

Quanto alla $v(h)$ si ha:

$$v = v_0 e^{-z} \quad [26]$$

dove v_0 è il valore che v assume alla quota h_0 .

Comparando nella [25] l'indice di rifrazione n , conviene dividere il tragitto dell'onda nella ionosfera in tratti di due specie:

1) tratti percorsi senza notevoli deviazioni, cioè in regioni in cui n si può assumere pari all'unità (regioni non deviatrici);

2) tratti in prossimità del punto di riflessione dell'onda (apice della traiettoria).

11. — In una *regione non deviatrica*, essendo $n = 1$ si ha dalla [24], tenuto conto delle [25] e [26], per l'assorbimento subito dall'onda nella doppia traversata della regione:

$$\Gamma_1 = \frac{4\pi e^2}{mc} \cdot \sec i_0 \cdot e^{-\frac{1}{2}LN_0 v_0} \int_{-\infty}^{+\infty} \frac{e^{-\frac{1}{2}[z+f(z)e^{-z}]}}{\omega^2 + v_0^2 e^{-2z}} dz \quad [27]$$

Introducendo il rapporto $x = \frac{v}{\omega}$ fra la frequenza delle collisioni e la pulsazione dell'onda, la [27] si trasforma nella:

$$\Gamma_1 = \frac{4\pi e^2}{mc} \cdot \sec i_0 \cdot \frac{e^{-\frac{1}{2}LN_0}}{\sqrt{\omega v_0}} A \quad [28]$$

dove:

$$A = \int_0^{\infty} \frac{x^{\frac{1}{2}}}{1+x^2} e^{-ax} dx$$

con:

$$a = \frac{f(z)}{2} \cdot \frac{\omega}{v_0}$$

Dai grafici che seguono si possono ricavare i valori di A in funzione di ω , v , $f(z)$. (5).

Questa è la formula generale che permette di calcolare Γ_1 per una data regione ionosferica.

In particolare, per lo strato E ed operando con onde corte è $\omega^2 \gg v^2$; se inoltre v si assume costante al valore v_{0E} , si ha dalla [27]:

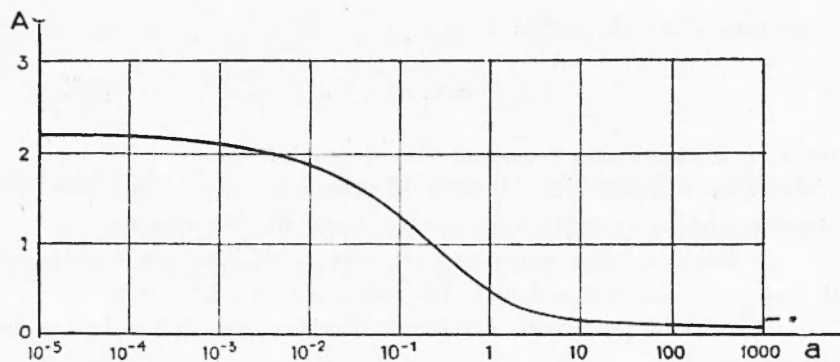


Fig. 1

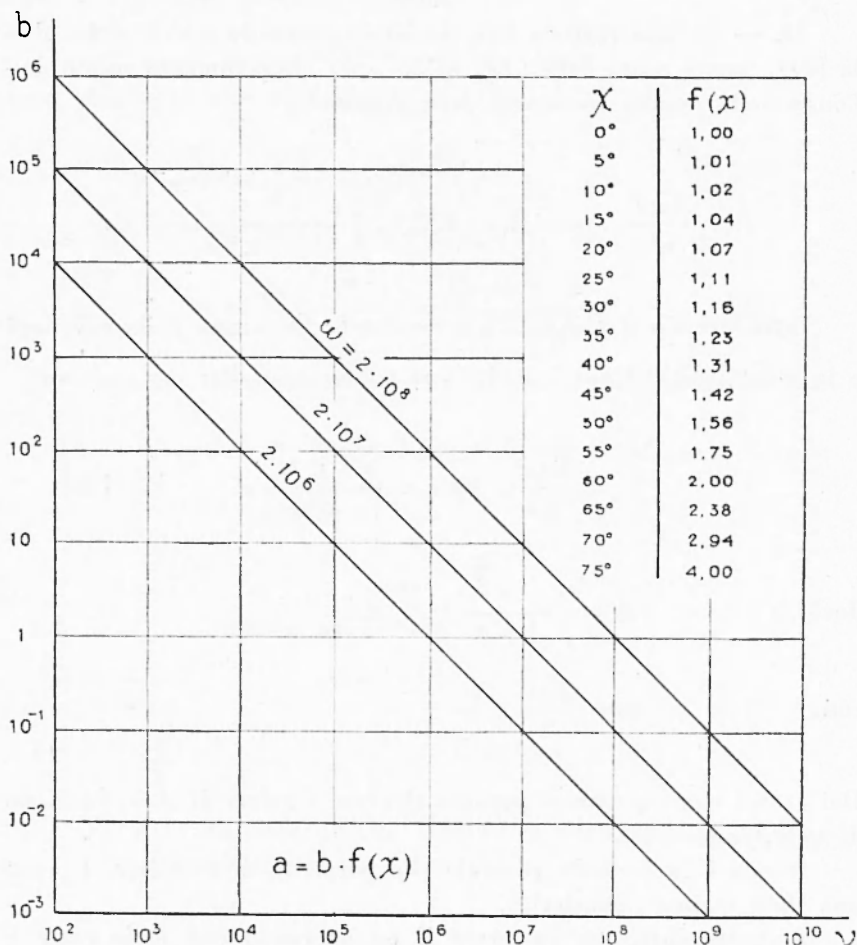


Fig. 2

$$\Gamma_{1E} = \frac{4\pi e^2}{mc} \cdot \frac{\sec i_0}{\omega^2} \cdot e^{\frac{1}{2}} L N_{0E} \nu_{0E} \int_{-\infty}^{+\infty} e^{-\frac{1}{2}[z+f(x)e^{-z}]} dz$$

Ponendo $x = e^{-\frac{z}{2}}$:

$$\begin{aligned} \int_{-\infty}^{+\infty} e^{-\frac{1}{2}[z+f(x)e^{-z}]} dz &= 2 \int_0^{\infty} e^{-\frac{f(x)}{2} x^2} dx = \\ &= 2\sqrt{2} [f(x)]^{-\frac{1}{2}} \int_0^{\infty} e^{-y^2} dy = \sqrt{2\pi} [f(x)]^{-\frac{1}{2}} \end{aligned}$$

cioè:

$$\Gamma_{1E} = \frac{4\pi e^2}{mc} \cdot \frac{\sec i_0}{\omega^2} \cdot \sqrt{2\pi e} L N_{0E} \nu_{0E} (\cos \alpha)^{\frac{1}{2}} \quad [29]$$

D'altra parte, la massima densità di ionizzazione N_{0E} si può esprimere in funzione della frequenza critica f'_E per incidenza normale:

$$N_{0E} = \frac{m\pi}{e^2} (f'_E)^2 \quad [30]$$

Finalmente:

$$\Gamma_{1E} = \frac{4,13 L}{c} \nu_{0E} (f'_E)^2 (\cos \alpha)^{\frac{1}{2}} \cdot \frac{\sec i_0}{f^2} \quad [31]$$

Se invece non si assume costante al valore ν_{0E} la frequenza delle collisioni nello strato, si vede facilmente che la [31] va modificata nella:

$$\Gamma_{1E} = \frac{4,13 L}{c} \nu_{0E} (f'_E)^2 (\cos \alpha)^{\frac{3}{2}} \cdot \frac{\sec i_0}{f^2} \quad [32]$$

In ogni modo, l'assorbimento subito da un'onda che attraversa lo strato E viene ad essere inversamente proporzionale al quadrato della frequenza dell'onda, ed aumenta con l'aumentare dell'angolo di incidenza dell'onda sullo strato.

12. — In una *regione deviatrice*, vale a dire nella regione in cui ha luogo la riflessione dell'onda, si può generalmente ritenere che sia $\omega^2 \gg v^2$, ove ci si limiti, come noi stiamo facendo, al campo delle onde corte. La [24] si riduce quindi alla:

$$\Gamma_o = \frac{4 \pi e^2}{m c \omega^2} \int \frac{N v dh}{\sqrt{n^2 - \text{sen}^2 i_o}} \quad [33]$$

Chiamiamo N_a la densità elettronica della regione all'apice della traiettoria dell'onda. È:

$$N_a = \frac{m \omega^2}{4 \pi e^2} \cos^2 i_o \quad [34]$$

Ricordando la [11] si ha:

$$\sqrt{n^2 - \text{sen}^2 i_o} = \sqrt{\cos^2 i_o - \frac{4 \pi e^2}{m \omega^2}} = \cos i_o \sqrt{1 - \frac{N}{N_a}}$$

Sostituendo nella [33]:

$$\Gamma_o = \frac{4 \pi e^2}{m c \omega^2} \cdot \sec i_o \cdot \int_0^{h_a} \frac{N v dh}{\sqrt{1 - \frac{N}{N_a}}} \quad [35]$$

dove h_a è l'altezza dell'apice della traiettoria ⁽⁶⁾.

Assumiamo, per semplicità, v costante in prossimità dell'apice. Per la funzione $N(h)$, alla [25] sostituiamo una più semplice distribuzione di tipo parabolico:

$$N = k h^2 \quad [36]$$

Osserviamo che è:

$$h_a = \sqrt{\frac{N_a}{k}}$$

Si ha in conseguenza:

$$\int_0^{h_a} \frac{N dh}{\sqrt{1 - \frac{N}{N_a}}} = k h_a \int_0^{h_a} \frac{h^2 dh}{\sqrt{h_a^2 - h^2}} = \frac{\pi}{4} k h_a^3$$

E:

$$\Gamma_2 = \frac{\sqrt{\pi}}{8 e c} \cdot \frac{\omega v}{\sqrt{k}} \cdot \cos^2 i_0$$

Esprimendo il coefficiente k in funzione della frequenza critica f' dello strato e della corrispondente altezza di riflessione h' :

$$\Gamma_2 = \frac{\pi}{4 c} \cdot v \frac{h'}{f'} \cdot \cos i_0 \cdot f \quad [37]$$

Questa formula mostra che, se è valida la [36], l'assorbimento subito dall'onda nella zona di riflessione è direttamente proporzionale alla frequenza dell'onda e diminuisce con l'aumentare dell'angolo di incidenza dell'onda sullo strato.

Con una distribuzione per N di tipo esponenziale:

$$N = p e^{qh} \quad [38]$$

si ha:

$$\int_0^{h_a} \frac{N dh}{\sqrt{1 - \frac{N}{N_i}}} = p \int_0^{h_a} \frac{e^{qh} dh}{\sqrt{1 - e^{q(h-h_a)}}} = \frac{N_a}{q} \int_0^1 \frac{dy}{\sqrt{y}} = \frac{N_a}{q}$$

Sostituendo e ricordando la [34]:

$$\Gamma_2 = \frac{2 v}{c q} \cdot \cos i_0 \quad [39]$$

dipendente non più dalla frequenza dell'onda ma solo dall'inclinazione dell'onda sullo strato e dalle caratteristiche dello strato stesso, che intervengono mediante v e soprattutto mediante il coefficiente q della (38).

Secondo Namba e Tsukada (7), che hanno dato per l'assorbimento complessivo Γ una formula empirica del tipo:

$$\Gamma = \sqrt{\cos \alpha} \left(\frac{a}{f^2} + b f \right)$$

si dovrebbe ritenere come più probabile l'ipotesi che ha condotto alla [37]. Naturalmente però, per pronunciarsi con sicurezza su questo ed altri punti alquanto ipotetici dei nostri calcoli, occorrerà attendere i dati ricavati dalle misure.

Roma — Istituto Nazionale di Geofisica — Giugno 1952.

RIASSUNTO

Come premessa alla illustrazione delle misure di assorbimento ionosferico eseguite, si svolgono le necessarie considerazioni teoriche. Viene calcolato il valore del coefficiente di attenuazione ionosferica per le onde corte ed il valore dell'assorbimento competente ai vari strati ionosferici ed alle varie modalità di propagazione dell'onda.

SUMMARY

Before presenting some measurements of ionospheric absorption, we would like to present some necessary theoretical considerations for the understanding of these measurements.

The value for the coefficient of atmospheric attenuation for short waves, the absorption applying to the various ionospheric layers and to the various modes of propagation of the waves have been calculated.

BIBLIOGRAFIA

- (1) JOUAUST, *L'ionosphère*. Paris 1946.
- (2) CHAPMAN, *Quart. Journal of Royal Met. Soc.* Vol. 46 pag. 357.
- (3) APPLETON, *Journ of Inst. of Elect. Eng.* Vol. 71, pag. 642.
- (4) CHAPMAN, *Proc. Phis. Soc.* Vol. 43, pag. 26, pag. 483.
- (5) APPLETON, *Proc. Roy. Soc.* Vol. 162, pag. 451.
- (6) NAMBA e TSUKADA, *Proc. Inst. Radio Eng.* Vol. 21, pag. 245.
- (7) NAMBA e TSUKADA, *Proc. Inst. Radio Eng.* Vol. 21, pag. 1013.