



Στοιχειοκεραίες - Radar

Χαρακτηριστικές Ποσότητες Βροχοκεραίας

➤ Ισχύει $S_r = \frac{1}{2} |H|^2 \operatorname{Re} Z$ με Z την ειδική εμπέδηση του μέσου. Για το κενό έχουμε $Z = \eta_0$

$$S_r = \frac{1}{2} \frac{(k\alpha I_0)^2 \eta_0}{4r} J_1^2(k\alpha \sin\theta) = \frac{(k\alpha I_0)^2 \eta_0}{8r} J_1^2(k\alpha \sin\theta) = \frac{15\pi (k\alpha I_0)^2}{r} J_1^2(k\alpha \sin\theta)$$

➤ Τελικά $P = \iint S_r ds = 15\pi (k\alpha I_0)^2 \int_0^{2\pi} \int_0^\pi J_1^2(k\alpha \sin\theta) \sin\theta d\theta d\phi = 30\pi^2 (k\alpha I_0)^2 \int_0^\pi J_1^2(k\alpha \sin\theta) \sin\theta d\theta$

➤ Για μικρό βρόγχο

$$P = 10k^4 \pi^2 \alpha^4 I_0^2 = 10k^4 A^2 I_0^2 \text{ και αντίσταση ακτινοβολίας } R_r = \frac{2P}{I_0} = 31171 \left(\frac{A}{\lambda^2} \right)^2 = \frac{\pi \eta_0}{6} k^2 \alpha^2$$

➤ Αποδεικνύεται ότι για μικρό βρόγχο $D = 3/2$

➤ Για μεγαλύτερους : ισχύει $\int_0^\pi J_1^2(x \sin\theta) \sin\theta d\theta = \frac{1}{x} \int_0^{2x} J_2^2(y) dy$

$$P = 30\pi^2 k\alpha I_0^2 \int_0^{2k\alpha} J_2^2(y) dy \text{ αν θέσουμε } k\alpha = C_\lambda \text{ και } R_r = 60\pi^2 k\alpha \int_0^{2k\alpha} J_2^2(y) dy = 60\pi^2 C_\lambda \int_0^{2C_\lambda} J_2^2(y) dy$$

$$\text{Για τιμές } C_\lambda \geq 5 \int_0^{2C_\lambda} J_2^2(y) dy \approx 1 \text{ άρα } P = 30\pi^2 C_\lambda I_0^2 \text{ και } R_r = 60\pi^2 C_\lambda \text{ και } D = 2C_\lambda J_1^2(C_\lambda \sin\theta)$$

Αρχή Λειτουργίας Στοιχειοκεραίας

- ▶ Πολλές φορές δεν είναι δυνατή η επίτευξη των επιθυμητών αποτελεσμάτων από μια κεραία (κατευθυντικότητα εύρος δέσμης κλπ)
- ▶ Τα παραπάνω μπορούν να επιτευχθούν αν συνδυαστούν πολλοί όμοιοι ακτινοβολητές.
- ▶ Δυνατότητες Στοιχειοκεραίας :
 - ▶ Αύξηση κατευθυντικότητας
 - ▶ Σύνθεση επιθυμητών διαγραμμάτων ακτινοβολίας
 - ▶ Στροφή διαγράμματος ακτινοβολίας με ηλεκτρονικό τρόπο
- ▶ Η μορφή του Διαγράμματος Ακτινοβολίας μιας στοιχειοκεραίας εξαρτάται από:
 - ▶ Τη γεωμετρία της Στοιχειοκεραίας
 - ▶ Τη συχνότητα λειτουργίας
 - ▶ Την απόσταση μεταξύ των στοιχείων ακτινοβολίας
 - ▶ Τη σχετική ρευματική διέγερση των στοιχείων ακτινοβολίας
 - ▶ Το πλήθος των ακτινοβολητών

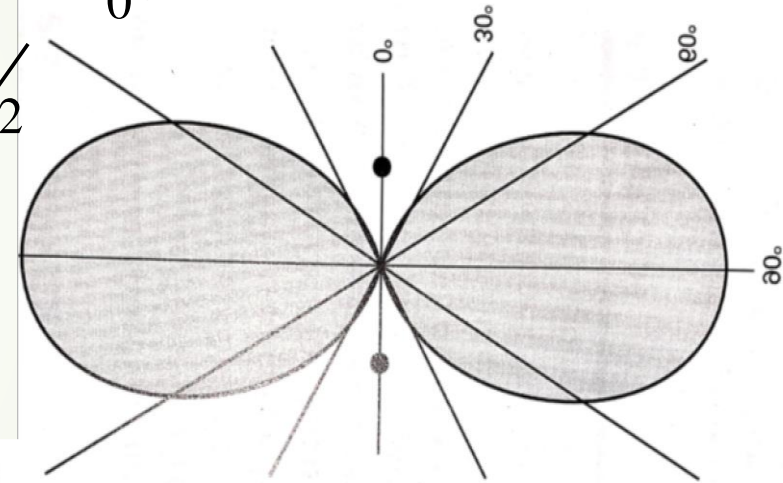
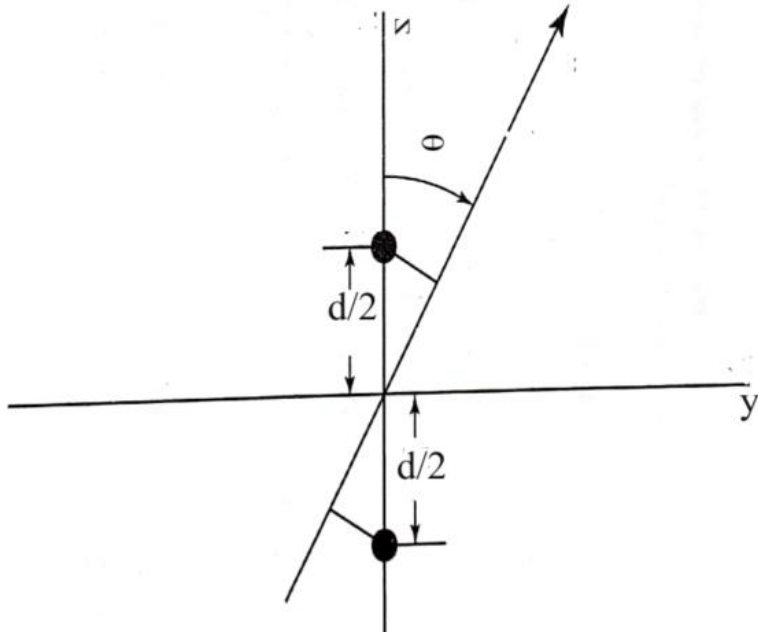
Αρχή λειτουργίας

► Δύο ισοτροπικές σημειακές πηγές στον άξονα $z'z$ όπως στο σχήμα που ταλαντώνονται εν γένη με διαφορά φάσης δ

► Το Ηλ. Πεδίο σε μακρινή απόσταση είναι $E = E_0 e^{-j\psi/2} + E_0 e^{j\psi/2}$

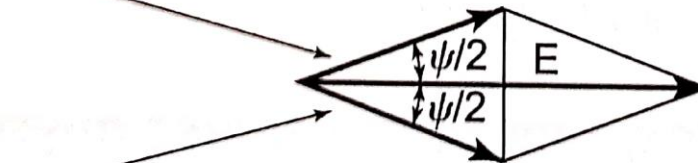
με $\psi = kdcos\theta + \delta$ τότε (τύπος του Euler) $E = 2E_0 \cos \psi/2$

$$\text{Αν } \delta=0 \text{ } E=E_0 \cos\left(\frac{kd}{2} \cos\theta\right)$$



$E_0 e^{j(\psi/2)}$ (από πηγή 2)

$E_0 e^{-j(\psi/2)}$ (από πηγή 1)



Αρχή Λειτουργίας Στοιχειοκεραίας

Ας δούμε ορισμένα αποτελέσματα το μέγιστο και το ελάχιστο του πεδίου θα εξαρτάται από την ποσότητα $\cos(\psi/2)$

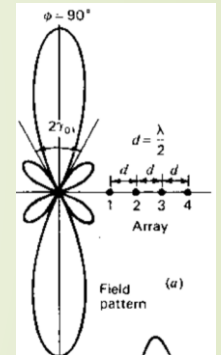
Αν $d=\lambda/2$ και $\delta=0$ το πεδίο γίνεται μέγιστο όταν $\cos(\psi/2) = \pm 1 \rightarrow \psi/2 = n\pi \rightarrow \cos \phi = 2n$

Για $\kappa=0$ $\cos \theta = 0 \rightarrow \theta = \pi/2$ ή $\theta = 3\pi/2$ και τα ελάχιστα στο 0 και π

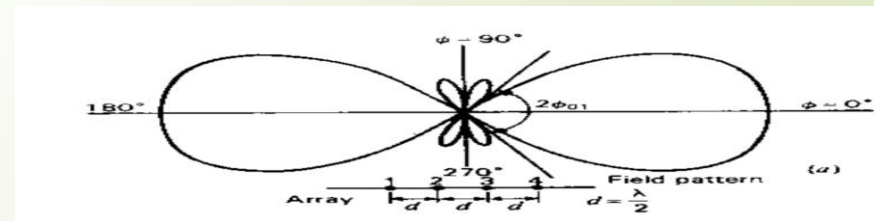
Στη περίπτωση που έχουμε N όμοια στοιχεία (Σ.Δ) $S(\theta, \phi) = \frac{\sin(N\psi/2)}{\sin(\psi/2)}$

Ανάλογα υπάρχουν το δ υπάρχουν 3 περιπτώσεις :

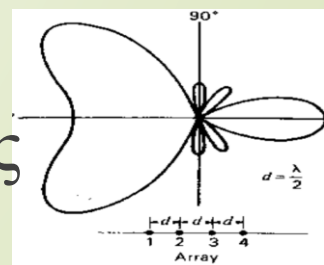
$\delta=0$ (συμφασικά) έχουμε την ευρύπλευρη ή μετωπική λειτουργία



$\delta=kd$ (αντίθετη φάση) ακροπυροδοτική λειτουργία



$\delta=kd + \pi/N$ ακροπυροδοτική λειτουργία αυξημένης κατευθυντικότητας



Αρχή Λειτουργίας Στοιχειοκεραίας

► Μελετάμε την απλούστερη περίπτωση «πραγματικής» στοιχειοκεραίας :

Δύο δίπολα που διεγείρονται από ρεύμα ίδιου πλάτους

Ενδιαφερόμαστε για μακρινό πεδίο άρα μπορούμε να κάνουμε τις εξής παραδοχές

Για μεταβολές μέτρου του πεδίου: $\theta_1 = \theta_2 = \theta, r_1 = r_2 = r$ άρα η ένταση του του Ηλεκτρικού πεδίου είναι

και

$$\left. \begin{aligned} r_1 &= r - \frac{1}{d} 2 \cos \theta \\ r_2 &= r + \frac{1}{d} 2 \cos \theta \end{aligned} \right\} \text{για μεταβολές φάσης}$$

$$\vec{E} = \vec{E}_1 + \vec{E}_2 = jn \frac{kILe^{(-jkr)}}{4\pi r} \sin \theta \left[2 \cos \left(\frac{kdcos\theta + \delta}{2} \right) \right] \hat{\theta}$$

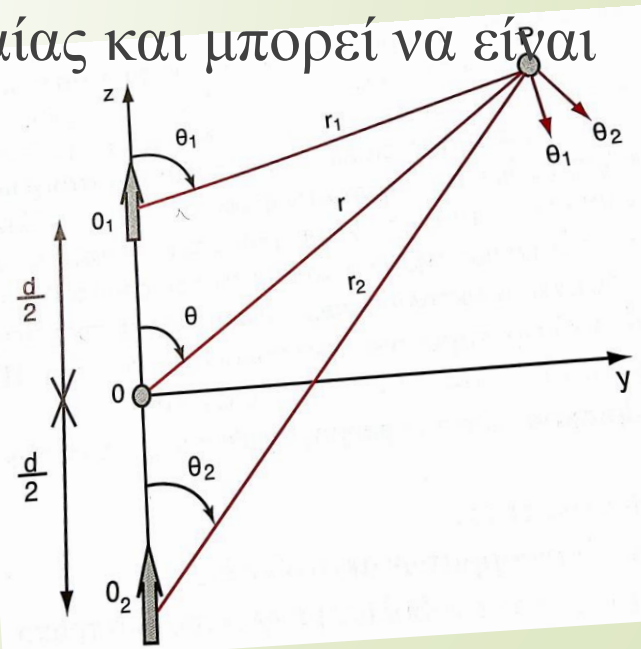
δ η διαφορά φάσης των ρευμάτων τροφοδοσίας

Ο παράγοντας $2 \cos \left(\frac{kdcos\theta + \delta}{2} \right)$ ονομάζεται παράγοντας διάταξης της κεραίας και μπορεί να είναι περίπλοκος αλλά είναι χαρακτηριστικός για κάθε στοιχειοκεραία.

Στην γενικότερη περίπτωση

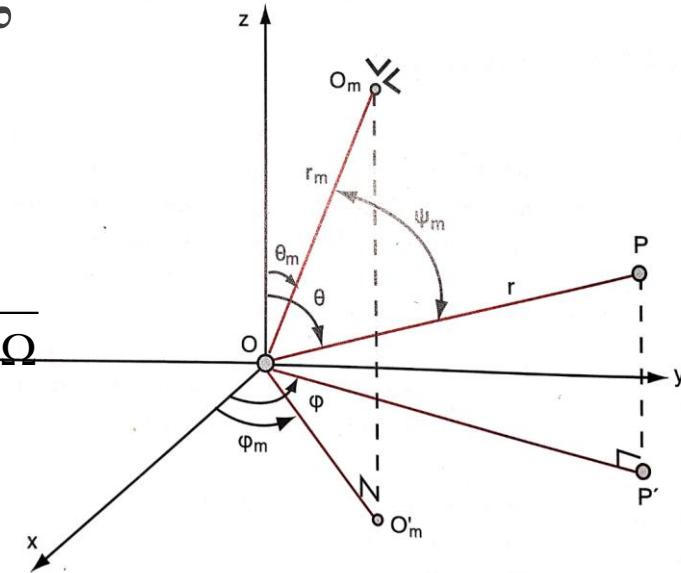
$$U(\theta, \phi) = U_0(\theta, \phi) |S(\theta, \phi)|^2$$

στην παραπάνω περίπτωση $S(\theta, \phi) = 2 \cos \left(\frac{kdcos\theta + \delta}{2} \right)$



Περισσότερα Στοιχεία

- Θα δούμε μερικές περιπτώσεις συστοιχίας κεραιών
- Σε N στοιχεία όμοιων κεραιών θεωρούμε στοιχείο αναφοράς με I_0 φασιθέτη
- Εν γέννη τα διάφορα άλλα στοιχεία τροφοδοτούνται με ρεύμα $I_m = C_m \cdot I_0$
- Η ένταση ακτινοβολίας θα είναι $U(\theta, \phi) = U_0(\theta, \phi) |S(\theta, \phi)|^2$ με $S(\theta, \phi) = \sum_{m=0}^{N-1} C_m e^{jkr_m \cos \psi_m}$
- Με $\cos \psi_m = \cos \theta_m \cos \theta + \sin \theta_m \sin \theta \cos(\phi - \phi_m)$
- Ο παράγοντας διάταξης εξαρτάται από την διαφορά φάσης στα διάφορα στοιχεία δηλαδή τη φάση C_m και την θέση τους
- Το κατευθυντικό κέδρος είναι :
$$D_g(\theta, \phi) = 4\pi \frac{U_o(\theta, \phi) |S(\theta, \phi)|^2}{\iint U_o(\theta, \phi) |S(\theta, \phi)|^2 d\Omega} = 4\pi \frac{|S(\theta, \phi)|^2}{\iint |S(\theta, \phi)|^2 d\Omega}$$
- Η Κατευθυντικότητα δηλαδή εξαρτάται από το S



Ενεργός επιφάνεια κεραίας

- Ορίζεται ως η ισοδύναμη επιφάνεια A_{eff} η οποία όταν δέχεται κάθετα προσπίπτουσα πυκνότητα ισχύος P_{inc} παρέχει στην έξοδο της κεραίας την πραγματικά λαμβανόμενη πυκνότητα ισχύος P_r δηλαδή: $P_r = A_{eff} P_{inc}$ Για να τα δούμε λίγο καλύτερα.
- Μια κεραία μπορεί να λειτουργήσει σαν πηγή σε ένα φορτίο τερματισμού Z_T από την οποία θα επάγεται τάση V_r και η οποία εσωτερική αντίσταση Z_A

$$Z_T = R_T + jX_T$$

$$Z_A = R_A + jX_A \text{ με } R_A = R_r + R_L \text{ και } P_r = I^2 R_T \text{ ενώ } I = \frac{V_r}{\sqrt{(R_r + R_L + R_T)^2 + (X_A + X_T)^2}} \text{ άρα } P_r = \frac{V_r^2 R_T}{(R_r + R_L + R_T)^2 + (X_A + X_T)^2}$$

- Άρα μπορούμε να ορίσουμε τελικά την Ενεργό επιφάνεια ως :

$$A_{eff} \equiv \frac{P_r}{S} \text{ άρα } A_{eff} = \frac{V_r^2 R_T}{S \cdot [(R_r + R_L + R_T)^2 + (X_A + X_T)^2]}$$

- Όπου V_r η ενεργός τάση που επάγεται στο R_T .

Επιφάνεια Σκέδασης

► Ορίζουμε ως επιφάνεια σκέδασης ως A_s ως

$$A_s \equiv \frac{V_r^2 R_r}{S \cdot [(R_r + R_L + R_T)^2 + (X_A + X_T)^2]}$$

► Αν έχουμε $X_A + X_T = 0$ και έχουμε συνθήκες μέγιστης μεταφοράς ισχύος $R_T = R_L + R_r$ τότε :

$$A_{eff} \equiv \frac{V_r^2 (R_L + R_r)}{4S \cdot (R_r + R_L)^2} = \frac{V_r^2}{4S \cdot (R_r + R_L)} \quad \text{Αν δεν έχουμε καθόλου απώλειες δηλαδή } R_L = 0 \text{ η ενεργή επιφάνεια γίνεται η μέγιστη δυνατή και ίση με τη μέγιστη επιφάνεια σκέδασης :}$$

$$A_s = \frac{V_r^2}{4S \cdot R_r}$$

► Ας δούμε πως είναι η μέγιστη επιφάνεια σκέδασης σε 2 περιπτώσεις:

Για το στοιχειώδες δίπολο $V_r = E\ell$ και $S = \frac{E^2}{\eta}$ ενώ $R_r = \eta \frac{2\pi}{3} \left(\frac{\ell}{\lambda}\right)^2$

αντικαθιστώντας $A_{sm} = \frac{(E\ell)^2}{4 \frac{E^2}{\eta} \cdot \eta \frac{2\pi}{3} \left(\frac{\ell}{\lambda}\right)^2} = \frac{3\lambda^2}{8\pi} = 0.119\lambda^2$

Για την κεραία $\frac{\lambda}{2}$ $I = I_o \cos\left(\frac{2\pi z}{\lambda}\right)$ $dV_r = I_o \cos\left(\frac{2\pi z}{\lambda}\right) E dy$ άρα $V = 2 \int_0^{\lambda/4} E \cos\left(\frac{2\pi y}{\lambda}\right) dy = \frac{E\lambda}{\pi}$ και $S = \frac{E^2}{\eta}$ ενώ $R_r = 73\Omega$

αντικαθιστώντας $A_{sm} = \frac{\left(\frac{E\lambda}{\pi}\right)^2}{4 \frac{E^2}{\eta} 73} = \frac{\eta\lambda^2}{4\pi^2 \cdot 73} = 0.13\lambda^2$

Επιφάνεια Απωλειών – Συλλογής

- Ορίζουμε σαν επιφάνεια απωλειών την επιφάνεια εκείνη που θα είχε μια κεραία η οποία θα αντιστοιχούσε στις απώλειες:

$$A_L = \frac{V^2 R_L}{S(R_r + R_L + R_T)^2 + (X_A + X_T)^2}$$

- Ως επιφάνεια συλλογής ορίζουμε: $A_c = \frac{V^2 (R_L + R_r + R_T)}{S(R_r + R_L + R_T)^2 + (X_A + X_T)^2}$

- Ισχύει φυσικά $A_c = A_{eff} + A_L + A_s$

Κατευθυντικότητα, Κέρδος, Ενεργός Επιφάνεια & Ενεργό Μήκος Αποδοτικότητα Κεραίας

➤ Αποδεικνύεται ότι το κέρδος μιας κεραίας σχετίζεται με την ενεργό επιφάνεια της με την σχέση

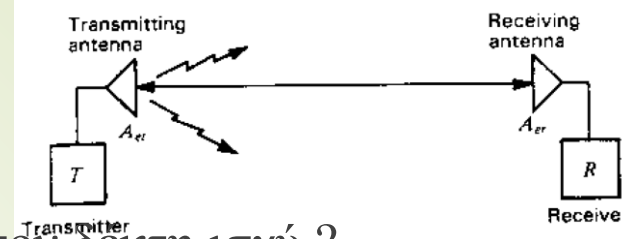
$$G = \frac{4\pi}{\lambda^2} A_{eff} \quad \text{αν } R_L = 0 \quad \text{τότε και } D = \frac{4\pi}{\lambda^2} A_{eff}$$

➤ Είδαμε ότι ισχύει $P = \frac{L_e^2 E^2}{4R_r}$ όμως και $P = \frac{E^2 A_{eff}}{\eta}$ συνδυάζοντάς τα έχουμε $\frac{L_e^2 E^2}{4R_r} = \frac{E^2 A_{eff}}{\eta} \Leftrightarrow A_{eff} = \frac{L_e^2 \eta}{4R_r}$

➤ Ορίζουμε την αποδοτικότητα μιας κεραίας το λόγο μεταξύ της ενεργούς επιφάνειας και της γεωμετρικής της επιφάνειας. Δηλαδή

$$\alpha = \frac{A_{eff}}{A_g}$$

Τύπος του Friis



- Μπορούμε να συνδέσουμε την ισχύ από μια κεραία εκπομπής με την μεταδιδόμενη στον δέκτη ισχύ ?
- Υποθέτοντας ισοτροπική ισχύ πυκνότητα ακτινοβολίας (W/m^2) σε απόσταση r είναι $S_r = \frac{P_t}{4\pi r^2}$
- Αν το κέδρος της κεραίας εκπομπής είναι G_t τότε $S_r = \frac{P_t}{4\pi r^2} G_t$
- Αν η ενεργός επιφάνεια της κεραίας λήψης είναι A_{effr} τότε η ισχύς που συλλέγεται από την κεραία λήψης είναι :

$$P_r = S_r \cdot A_{\text{effr}} = \frac{P_t G_t A_{\text{effr}}}{4\pi r^2} \quad \text{όμως } G_t = \frac{4\pi A_{\text{efft}}}{\lambda^2} \quad \text{άρα } P_r = P_t \frac{A_{\text{efft}} A_{\text{effr}}}{r^2 \lambda^2}$$

- Ισχύουν και οι τύποι $P_r = \frac{P_t G_t G_r \lambda^2}{(4\pi r)^2} \Leftrightarrow \frac{P_r}{P_t} = \frac{G_t G_r \lambda^2}{(4\pi r)^2}$ σε dB: $10 \log \frac{P_r}{P_t} = 20 \log \frac{\lambda}{4\pi r} + G_{r(\text{dB})} + G_{t(\text{dB})}$

- Ο όρος $\frac{P_t}{P_r}$ ονομάζεται απώλεια μετάδοσης άρα από τον παραπάνω τύπο έχουμε:

$$L = 10 \log \frac{P_t}{P_r} = 20 \log \frac{4\pi r}{\lambda} - G_{r(\text{dB})} - G_{t(\text{dB})} = L_b - G_{r(\text{dB})} - G_{t(\text{dB})} \quad \text{με } L_b = 20 \log \frac{4\pi r}{\lambda}$$

Μέγιστη Απόσταση Μετάδοσης

- Αν για να μπορέσει να «δουλέψει» κάποιος δέκτης χρειάζεται να δεχθεί ισχύ $P_{r_{mn}}$
- Τότε η μέγιστη απόσταση μετάδοσης παίζοντας με τους προηγούμενους τύπους

είναι :

$$r_{mn} = \sqrt{\frac{P_T}{P_{r_{mn}}}} \sqrt{\frac{G_T G_R \lambda^2}{4\pi}} = \lambda \sqrt{A_r A_T} \sqrt{\frac{P_T}{P_{r_{mn}}}}$$

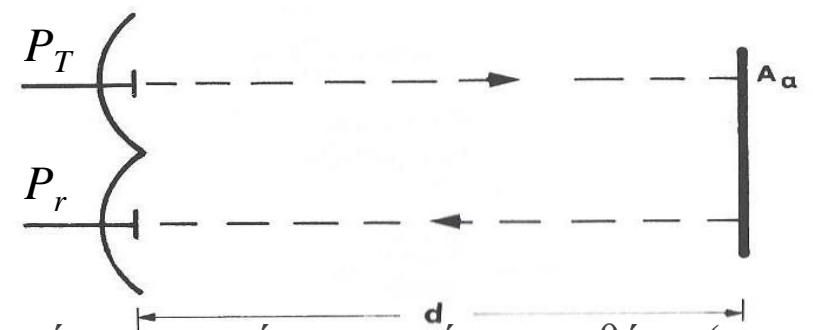
- **Παράδειγμα:** Κεραία $\lambda/2$ στην Σελήνη με πομπό ισχύος 3-W στο 1GHz θέλει να είναι σε ζεύξη με κεραία πάλι $\lambda/2$ στη Γη με ισχύ ελάχιστης λειτουργίας τα 10^{-17} W. Ποια η ενεργός επιφάνεια της κεραίας για να έχουμε ζεύξη και ποιο το ενεργό μήκος της.

- Το μήκος κύματος είναι $\lambda = \frac{310^8}{10^9} = 0,3\text{m}$ Η ενεργός επιφάνεια του πομπού είναι $A_{Tm} = 0,13\lambda^2 = 0.0117\text{m}^2$

Από το τύπο του FRIIS $A_{re} = \frac{P_r}{P_T} \frac{r^2 \lambda^2}{A_{Tm}} = \frac{10^{-17}}{3} \frac{(1.3 \cdot 3 \cdot 10^8)^2 \cdot 0.3^2}{0,13 \cdot 0.3^2} = \frac{10 \cdot 0.13 \cdot 13 \cdot 3}{0.13} \text{m}^2 = 3.9\text{m}^2$

Το ενεργό μήκος της κεραίας είναι $L_{eff} = \sqrt{\frac{4R_r A_{re}}{n}} = \sqrt{\frac{4 \cdot 73 \cdot 3.9}{377}} = 1.74\text{m}$

Εξίσωση του Radar



► Η εξίσωση που δίνει την ισχύ που λαμβάνεται στον δέκτη ραντάρ από ένα στόχο, είναι αρκετά ενδιαφέρουσα στη μελέτη των διαφόρων συστημάτων ραντάρ.

► Εάν P_T είναι η μεταδιδόμενη ισχύς στην κεραία εκπομπής, η οποία έχει κέρδος G_T , τότε η πυκνότητα ισχύος στη θέση (σε απόσταση d) όπου βρίσκεται το αντικείμενο είναι:

$$P = \frac{P_T G_T}{4\pi d^2} = \frac{P_T A_T}{\lambda^2 d^2}$$

► Η απορροφούμενη από το αντικείμενο αν αυτό έχει ενεργό επιφάνεια A_a είναι : $W = P A_a = P_T \frac{A_T A_a}{\lambda^2 d^2}$

► Αν το αντικείμενο μας εκπέμπει όλη την ενέργεια που απορρόφησε προς την κεραία εκπομπής τότε η ισχύς που λαμβάνει η κεραία λήψεως (που είναι ή ίδια) είναι : $P_r = W \frac{A_r A_a}{\lambda^2 d^2} = P_T \frac{A^2 A_a^2}{(\lambda d)^4}$ με $A_r = A_T = A$ η ενεργός επιφάνεια του Radar

► Αν η απορροφούμενη ακτινοβολία εκπεμφθεί ισοτροπικά τότε το A_a αντικαθίσταται από το σ την εγκάρσια διατομή radar η επιφάνεια δηλαδή η οποία απορροφά όλη την προσπίπτουσα ακτινοβολία και την επανεκπέμπει ισοτροπικά. Στην περίπτωση αυτή έχουμε:

Απορροφούμενη ισχύς $W = P_T \frac{G_T}{4\pi d} \sigma$, επανεκπεμπόμενη ισχύ στο radar $P' = \frac{P_T G_T}{4\pi d^2} \frac{\sigma}{4\pi d^2}$. Η λαμβανόμενη ισχύ θα είναι:

$$P_r = \frac{P_T G_T \sigma}{(4\pi d^2)^2} A_r = \frac{P_T G_T G_r \sigma \lambda^2}{(4\pi)^3 d^4}$$

Αν η ελάχιστη ισχύς λήψης είναι P_{rmin} τότε η μέγιστη απόσταση ανίχνευσής του radar είναι: $d_{mx} = \left[\frac{\sigma G_T G_r \lambda^2}{(4\pi)^3} \frac{P_T}{P_{rmin}} \right]^{1/4}$

Ασκήσεις

- Ποια η μέγιστη ενεργός επιφάνεια μια μικροκυματικής κεραίας με κατευθυντικότητα 900.

$$D = \frac{4\pi A_{eff}}{\lambda^2} \Leftrightarrow A_{eff} = \frac{D\lambda^2}{4\pi} = 71.6\lambda^2$$

- Ποια είναι η μέγιστη ισχύς που λαμβάνεται σε μια απόσταση 0.5 km στον ελεύθερο χώρο, για ένα σύστημα ραδιοεπικοινωνίας στο 1 GHz που αποτελείται από μια κεραία εκπομπής με απολαβή 25dB και μια κεραία λήψεως με κέρδος 20 dB; Το κέρδος είναι σε σχέση με μια ισοτροπική πηγή χωρίς απώλειες. Η ισχύς στην κεραία εκπομπής είναι 150 W.

$$\lambda = c / f = 0.3m, \quad A_{et} = \frac{D_t \lambda^2}{4\pi}, \quad A_{er} = \frac{D_r \lambda^2}{4\pi}, \quad P_r = P_t \frac{A_{et} A_{er}}{r^2 \lambda^2} = P_t \frac{D_t \lambda^2 D_r \lambda^2}{(4\pi)^2 r^2 \lambda^2} = 150 \frac{316 \times 0.3^2 \times 100}{(4\pi)^2 500^2} = 10.8mW$$

- Διαστημική ραδιοζεύξη σε απόσταση 100 Mm. Δυο διαστημικά σκάφη βρίσκονται σε απόσταση 100 Mm το ένα από το άλλο. Το καθένα έχει μια κεραία με $D = 1000$ που λειτουργεί στα 2.5 GHz. Αν ο δέκτης του σκάφους A απαιτεί 20 dB πάνω από το 1 pW, ποια ισχύς απαιτείται στο σκάφος B για να επιτευχθεί αυτό το επίπεδο σήματος;

$$\lambda = c / f = 0.12m, \quad A_{et} = A_{er} = \frac{D\lambda^2}{4\pi} = A_e, \quad P_{r(\min)} = 100 \times 10^{-12} W$$

$$P_t = P_r \frac{r^2 \lambda^2}{A_e^2} = P_r \frac{(4\pi)^2 r^2 \lambda^2}{D\lambda^4} = P_r \frac{(4\pi)^2 r^2}{D\lambda^2} = 10^{-10} \frac{10^{16} \cdot 16 \cdot 10}{10^6 \cdot 1.2^2 \cdot 10^{-2}} \approx 11kW$$



► Να υπολογισθεί η αποδοτικότητα παραβολικής κεραίας ακτίνας 20 m όταν στα 3 GHz έχει Gain 60 dB.

► Λύση:

$$\lambda = \frac{3 \cdot 10^8}{3 \cdot 10^9} = 0,1m \quad \text{για το Gain :} 60 = 10 \log \frac{G}{1} \Leftrightarrow 6 = \log G \Leftrightarrow G = 10^6$$

$$A_{eff} = 10^6 \frac{\lambda^2}{4\pi} = \frac{10000}{4\pi} = \frac{2500}{\pi} \quad \text{άρα } \alpha = \frac{2500}{\pi^2 400} \approx \frac{2500}{4000} = 0,65$$