Disclaimer

Содержание

1.		тет 1	3
	1.1.	торного потенциала. Дифференциальное уравнение для поперечной волновой функции $\psi(r_{\perp})$. Понятия продольного и поперечного волнового числа. Выражения для полей ТЕ, ТМ, ТЕМ. Импедансная связь между поперечными компонентаит электрического и магнитного полей и понятие поперечного волнового сопротивления	3
2.	Бил	иет 2	6
	2.1.	Граничные условия для поперечных волновых функций волн TE, TM, TEM типов в идеальной линии передачи. Математи-	
		ческая формулировка задачи описания волн ТЕ, ТМ, ТЕМ типов.	6
3.	Би л 3.1.	минимум Дисперсионное уравнение для волн в идеальной ЛП. Критические частоты и длины волн. Зависимости длины волны, фазовой и групповой скорости от частоты. Распростра-	8
		няющиеся и нераспространяющиеся волны	8
4.	Билет 4		
	4.1.	ПУСТО Медленные волны, направляемые плоским диэлектри-	10
	4.2.	ческим слоем	13
		(Картинка силовых линий, зависимость полей от координат)	13
5.	Бил	ет 5	17
6.	Бил	тет 6	17
7.		тет 7	17
		пряжения	17
8.	Бил	ет 8	18
9	Билет 9		

9.1.	Затухание волн в линии передач, обусловленное потерями энер-			
	гии в металлической стенке	18		
9.2.	Лемма Лоренца и теорема взаимности для двух систем моно-			
	хроматических источников	21		
10.Билет 10				
11.Бил	иет 11	23		
12.Бил	иет 12	23		
13.Бил	јет 13	23		

1. Билет 1

1.1. Гармонические волны в линиях передачи. Выражение для векторного потенциала. Дифференциальное уравнение для поперечной волновой функции $\psi(\vec{r_{\perp}})$. Понятия продольного и поперечного волнового числа. Выражения для полей ТЕ, ТМ, ТЕМ. Импедансная связь между поперечными компонентаит электрического и магнитного полей и понятие поперечного волнового сопротивления

Линия передач - это любая цилиндрическая система. В них различают продольное z и поперечное $\vec{r_\perp} = r_\perp(r,\theta)$ направление. При описании таких систем проще использовать векторный потенциал \vec{A} , который должен удовлетворять уравнению Гельмгольца (для амплитуд):

$$\Delta \vec{A}^e + k^2 \vec{A}^e = -\frac{4\pi\mu}{c} \vec{j}^e = 0$$
$$\vec{B} = rot \vec{A}^e$$

0 потому что случай, где нет сторонних источников. Запишем поля в ЛП, когда волна бежит вдоль оси Oz:

$$\vec{E}(\vec{r}_{\perp}, z, \theta) = \vec{E}_0(\vec{r}_{\perp})e^{i(wt-hz)},$$

где h - **продольное волновое число** (постоянная распространения). Реальное поля в таком случае записывается как:

$$E_{R_x} = \operatorname{Re}\{E_x\} = |E_x(\vec{r}_\perp)|\cos(wt - hz + \varphi(\vec{r}_\perp))$$

Запишем веторный потенциал в следующем виде:

$$\vec{A}^e = \psi^e(\vec{r}_\perp)e^{-ihz}\vec{z_0},$$

где $\psi^e(\vec{r}_\perp)$ - поперечная волновая функция. Запишем теперь поля \vec{E} и \vec{H} через $\psi^e(\vec{r}_\perp)$. Вспомним выражение полей через векторный потенциал:

$$\begin{split} \vec{H} &= \frac{1}{\mu} rot \vec{A^e} \\ \vec{E} &= -\nabla \varphi - \frac{1}{c} \frac{\partial \vec{A^e}}{\partial t} = \frac{1}{i k_0 \varepsilon \mu} (\nabla div + k^2) \vec{A^e}, \end{split}$$

где $k = \frac{w}{c}\sqrt{\varepsilon\mu}, k_0 = \frac{w}{c}$. При подстановке выражения для $\vec{A^e}$, для компонент векторов в случае TM - волны получим(надо расписать такие вещи как $\operatorname{div} \vec{A^e}, \ \nabla \operatorname{div} \vec{A^e}, \ \operatorname{rot} \vec{A^e}$):

$$E_{z} = \frac{\varkappa^{2}}{ik_{0}\varepsilon\mu}\psi^{e}(\vec{r}_{\perp}) \cdot e^{i(wt-hz)}$$

$$\vec{E}_{\perp} = -\frac{h}{k_{0}\varepsilon\mu}\nabla_{\perp}\psi^{e}(\vec{r}_{\perp}) \cdot e^{i(wt-hz)}$$

$$\vec{H}_{\perp} = \frac{1}{\mu}[\nabla_{\perp}\psi^{e}(\vec{r}_{\perp}) \times \vec{z_{0}}] \cdot e^{i(wt-hz)}$$

$$H_{z} = 0$$

 ${f TM}$ -волна - поперечная магнитная волна (Магнитное поле имеет только поперечную компоненту. Поле ec E имеет и поперечное и продольное направление).

Потенциал $\vec{A^e}$, при любой зависимости от времени, должен удовлетворять волновому уравнению:

$$\Delta \vec{A^e} - \frac{\varepsilon \mu}{c^2} \frac{\partial^2 \vec{A^e}}{\partial t^2} = 0$$

В нашем случае, когда векторный потенциал имеет вид $\vec{A^e} = \psi^e(\vec{r}_\perp)e^{-ihz}\vec{z_0}$, для гармонических полей справедливы следующие переходы:

$$\frac{\partial}{\partial t} \Rightarrow iw, \ \Delta \vec{A}^e + k^2 \vec{A}^e = 0, \ k^2 = \frac{w^2}{c^2} \varepsilon \mu$$

Рассмотри для z-компоненты:

$$\Delta A_z^e + k^2 A_z^e = 0, \ \Delta = \Delta_\perp + \frac{\partial^2}{\partial z^2}$$

$$\frac{\partial^2}{\partial z^2} \Rightarrow -h^2, \ \text{T.K.} A_z^e = \psi^e(\vec{r}_\perp) e^{-ihz}$$

$$\Delta_\perp \psi^e + \underbrace{(k^2 - h^2)}_{\varkappa^2} \psi^e = 0$$

$$\Delta_\perp \psi^e + \varkappa^2 \psi^e = 0$$

 \varkappa^2 - поперечное волновое число. Если поле удовлетворяет уравнению выше, то такое поле удоветворяет уравнениям Максвелла.

Аналогично сделаем для ТЕ - волны.

ТЕ-волна - поперечная электрическая волна (Электрическое поле имеет только поперечную компоненту. Магнитное поле имеет и поперечное и

продольное направление). По принципу двойственности производим замены:

$$\vec{E} \to \vec{H}, \ \vec{H} \to -\vec{E}, \ \varepsilon \leftrightarrow \mu$$

$$H_{z} = \frac{\varkappa^{2}}{ik_{0}\varepsilon\mu}\psi^{m}(\vec{r}_{\perp}) \cdot e^{i(wt-hz)}$$

$$\vec{H}_{\perp} = -\frac{h}{k_{0}\varepsilon\mu}\nabla_{\perp}\psi^{m}(\vec{r}_{\perp}) \cdot e^{i(wt-hz)}$$

$$\vec{E}_{\perp} = -\frac{1}{\mu}[\nabla_{\perp}\psi^{m}(\vec{r}_{\perp}) \times \vec{z_{0}}] \cdot e^{i(wt-hz)}$$

$$E_{z} = 0$$

Вообще говоря, ψ^e и ψ^m могут быть различными, поэтому выше вместо ψ^e записано ψ^m . Аналогично для ψ^m требуется выполнение:

$$\Delta_{\perp}\psi^m + \varkappa^2\psi^m = 0$$

ТЕ, ТМ волны - это решения уравнений Максвелла. однак может быть еще один тип решений - **TEM** - волны. Рассмотрим случай $\varkappa=0,\ h=k$:

$$\begin{split} H_z &= E_z = 0 \\ \vec{E_\perp} &= -\frac{1}{\sqrt{\varepsilon\mu}} \nabla_\perp \psi \cdot e^{i(wt - kz)} \\ \vec{H_\perp} &= \frac{1}{\mu} [\nabla_\perp \psi \times \vec{z_0}] \cdot e^{i(wt - kz)} \\ \Delta_\perp \psi &= 0 \end{split}$$

ТЕМ-волна - чисто поперечная волна (Электрическое поле имеет только поперечную компоненту, как и магнитное).

Что имеем в итоге:

- Поля выражаются через поперечную волновую функцию
- Продольные компоненты полей пропорциональны ψ
- ullet Поперечные компоненты полей пропорциональны $abla_{\perp}\psi$

Т.е. если заданы ψ^e, ψ^m , то можно полностью найти поля. Из формул также видно следующее соотношение:

$$\vec{E}_{\perp} = \eta_{\perp \text{\tiny B}} [\vec{H}_{\perp} \times \vec{z_0}],$$

где $\eta_{\perp \rm B}$ - поперечное волновое сопротивление - отношение между поперечными компонентами полей в бегущей волне $\eta_{\perp \rm B}=\frac{E_\perp}{H_\perp}$. Для различных

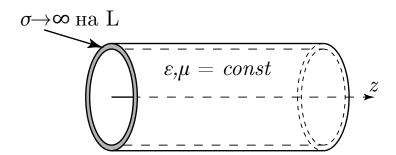
типов волн записывается как:

$$ext{TE}(+), ext{TM}(-)$$
 - волны: $\eta_{\perp ext{B}} = \sqrt{rac{\mu}{arepsilon}} \left(rac{k}{h}
ight)^{\pm 1}$
 $ext{TEM}$ - волны: $\eta_{\perp ext{B}} = \sqrt{rac{\mu}{arepsilon}}$

Заметим, что в бегущей волне поля зависят от координат, а их отношение - $\eta_{\perp \rm B}$ - нет. В стоячей волне это не так.

2. Билет 2

2.1. Граничные условия для поперечных волновых функций волн ТЕ, ТМ, ТЕМ типов в идеальной линии передачи. Математическая формулировка задачи описания волн ТЕ, ТМ, ТЕМ типов.



Рассмотрим случай идеального проводника, $\sigma \to \infty$ (Вообще говоря, идеальных проводников не бывает, однако условие идеальной проводимости можно записать в виде: $\sigma \gg w$ ($\delta \ll L$)). Вспомним граничные условия для полей на поверхности идеального проводника:

$$E_{\tau}|_{S} = 0, \ H_{n}|_{S} = 0,$$

а также условие на поперечную волновую функцию:

$$\Delta_{\perp}\psi^{e,m} + \varkappa^2\psi^{e,m} = 0$$

Найдем граничные условия для $\psi^{e,m}$ для идеальной $\Pi\Pi$.

ТМ-волна:

т.к.
$$E_z \sim \psi^e, \ \vec{E}_{\perp \tau} \sim \frac{\partial \psi^e}{\partial \tau}$$
 и $E_z = 0, \ E_{\perp \tau} = 0$ то $\psi^e(\vec{r}_\perp)|_S = 0$

- это граничное условие Дирихле

ТЕ-волна:

т.к.
$$\vec{E}_{\perp \tau} \sim [\nabla_{\perp} \psi^m(\vec{r}_{\perp}) \times \vec{z_0}]_{\tau}$$
 и $E_{\perp \tau} = 0$ то $\frac{\partial \psi^m}{\partial n}|_S = 0$

ТЕМ-волна:

T.K.
$$\vec{E}_{\perp au} \sim
abla_{\perp} \psi^m(\vec{r}_{\perp})$$

TO
$$\frac{\partial \psi}{\partial \tau}|_S = 0 \Rightarrow \psi|_S = const = C_i$$

Отметим, что на разных поверхностях проводников постоянная C_i может быть разной.

Математическая формулировка задач для описания волн. **ТМ**. Необходимо решить:

$$\Delta_{\perp}\psi^e + \varkappa^2\psi^e = 0$$

 $\psi^e|_L = 0, L$ - граничный контур

ТЕ. Необходимо решить:

$$\frac{\Delta_{\perp}\psi^m + \varkappa^2\psi^m = 0}{\frac{\partial\psi^m}{\partial n}|_L = 0}$$

ТЕМ. Необходимо решить:

$$\Delta_{\perp}\psi^m = 0$$
$$\psi|_{L_i} = C_i$$

Задачи ТЕ, ТМ волн - аналогичны задачам с мембраной, где граница мембраны закреплена неподвижно, а ТЕМ задачу можно назвать «электростатической». Это задачи на нахождение собственных функций

$$\psi_1^{e,m}(\vec{r}_\perp), \psi_2^{e,m}(\vec{r}_\perp), \dots, \psi_i^{e,m}(\vec{r}_\perp)$$

и собственных чисел

$$\mathcal{X}_1, \mathcal{X}_2, \ldots, \mathcal{X}_i$$

Если ЛП идеальна, то спектр сбственных значений и функций бесконечен.

3. Билет 3

3.1. МИНИМУМ Дисперсионное уравнение для волн в идеальной ЛП. Критические частоты и длины волн. Зависимости длины волны, фазовой и групповой скорости от частоты. Распространяющиеся и нераспространяющиеся волны.

Дисперсионное соотношение

$$\varkappa^2 = k^2 - h^2 = \frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon \mu - h^2$$

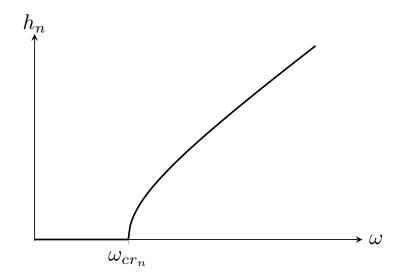


Рис. 1. Зависимость реальной части поперечного волнового числа от частоты

Где \varkappa – поперечное волновое число, а h - продольное волновое число.

Любая мода в линии передачи характеризуется поперечным волновым числом, а поперечное волновое число определяет продольное.

Можем ввести критическую длину волны (продольное волновое число h равно нулю):

$$\varkappa^{2} = \frac{\omega^{2}}{c} \varepsilon \mu$$

$$\omega_{cr} = \frac{\varkappa c}{\sqrt{\varepsilon \mu}}$$

$$\lambda = \frac{2\pi c}{\omega_{cr}} = \frac{2\pi}{\varkappa \sqrt{\varepsilon \mu}}$$

 $\omega < \omega_{cr}$ дисперсионное уравнения не имеет действительных решений – режим нераспространяющейся волны.

При $\omega > \omega_{cr}$ – режим распространяющейся волны. Если волна бежит вправо, то h > 0; если бежит влево, то h < 0

$$Re\vec{E}, Re\vec{H} \sim \cos(\omega t - hz)$$

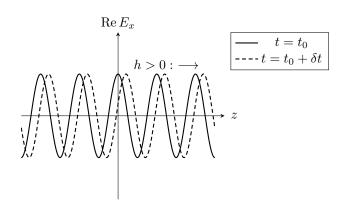


Рис. 2. Распространение волны (h > 0)

При $\omega < \omega_{cr}$

$$h = \pm i|h|$$

$$ReE_x \sim \cos(\omega t + \phi_0) \exp\{\mp |h|z\}$$

Бегучести нет. Зависимость экспонентальная

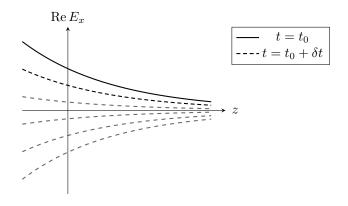


Рис. 3. Режим нераспространения (h < 0)

Картинка зависит от способа создания волны, то есть у экспоненты « +» или «-». В зависимости от того, где источник можем сказать, куда бежит волна. То есть определить знак.

Источник может порождать несколько мод, но не все, а какие-то конкретные. Изобразим числовую ось. Пусть задана ω , а то есть $k=\frac{\omega}{c}\sqrt{\varepsilon\mu}$

Если $k < \varkappa_1$ - все моды нераспространяющиеся.

Когда k перейдёт через \varkappa_1 появится низшая мода.

Когда перейдём через \varkappa_2 появится ещё одна критическая частота.

!!Можно дополнить описание числовой прямой!!

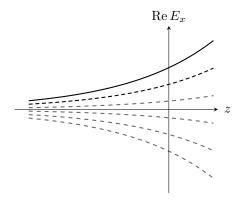


Рис. 4. Экспоненциальное нарастание амплитуды (при h < 0)

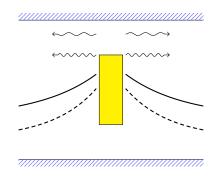
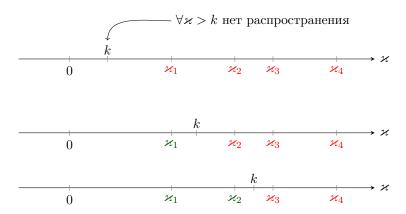


Рис. 5. Моды в линии передачи с источником



Кинематические соотношения - определяют кинематические параметры волны.

1) Временной период

$$T = \frac{2\pi}{\omega}$$

2) Длина волны в волноводе (подразумевают линию передачи или трубу, когда говорят волновод)

$$\lambda_v = \frac{2\pi}{h} = \frac{2\pi}{\sqrt{k^2 - \varkappa^2}} = \frac{2\pi}{k} \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{\varkappa^2}{k^2}}} = \frac{\lambda_0}{\sqrt{1 - \frac{\omega_c r^2}{\omega}}} > \lambda_0$$

Когда $\omega \to \omega_{cr} \ \lambda_v \to \infty$

 λ_0 - длина волны в пространстве без волновода в той же среде.

 λ_v - пространственный период.

3) Фазовая скорость - скорость перемещения плоскости постоянной фазы. Поверхность постоянной фазы - это когда фаза константа.

$$\Phi = \omega t - hz + \phi_0 = \text{const}$$

При данном времени можно найти выражение для поверхности постоянной фазы:

$$z = \frac{\omega t + \phi_0}{h}$$

Координата будет перемещаться со скоростью:

$$v_f = \frac{\omega}{h}$$

$$v_f = \frac{\omega}{\sqrt{k^2 - \varkappa^2}} = \frac{\omega}{k} \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{k^2}{\varkappa^2}}} = \frac{\omega}{k} \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{\omega_{cr}^2}{\omega^2}}} > v_f^{(0)}$$

$$v_f^{(0)} = \frac{c}{\varepsilon \mu} = \frac{\omega}{k}$$

Фазовая скорость может быть больше скорости света.

4) Групповая скорость - скорость перемещения квазимонохроматического волнового пакета.

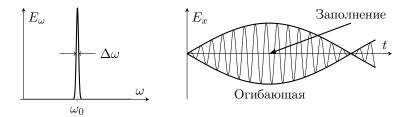


Рис. 6. Квазимонохроматический волновой пакет

Сигнал характеризуется высокочастотным заполнением и огибающей.

По сути это радиоимпульс.

Пакет движется со скоростью $v_{gr} = \frac{\partial \omega}{\partial k}|_{\omega=\omega_0}$ - это при малом или отсутствующем поглощении. (Это в пространстве, а не в линии передачи). При большом поглощении это понятие теряет смысл. По мере перемещения по волноводу форма сигнала будет меняться.

 $v_{gr}=rac{\partial \omega}{\partial h}|_{\omega=\omega_0}$ - формула для волновода.

$$k^2 = h^2 + \varkappa^2$$
$$k = \frac{\omega}{c} \sqrt{\varepsilon \mu}$$

Берём дифференциал от правой и левой части. \varkappa не зависит от частоты.

$$2kdk = 2hdh$$

$$\frac{\partial \omega}{\partial h} = \frac{c}{\sqrt{\varepsilon \mu}} \frac{h}{k}$$

$$h = +\sqrt{\frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon \mu - \varkappa_n^2}$$

$$\frac{\partial \omega}{\partial h} = \frac{c}{\sqrt{\varepsilon \mu}} \frac{c}{\omega \sqrt{\varepsilon \mu}} \sqrt{\frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon \mu - \varkappa_n^2} = \frac{v_f^{(0)^2}}{v_f}$$

$$v_f = \frac{\omega}{h}$$

$$v_f^{(0)} = \frac{c}{\omega \sqrt{\varepsilon \mu}}$$

$$v_f v_{gr} = v_f^{(0)2}$$

$$v_{gr} = v_f^{(0)} \sqrt{1 - \frac{\omega_{cr}^2}{\omega}}$$

Всё это справедливо для сред без временной дисперсии.

$$\varepsilon \neq f(\omega), \mu \neq f(\omega)$$

 $v_{gr} < c$ - она несёт информацию.

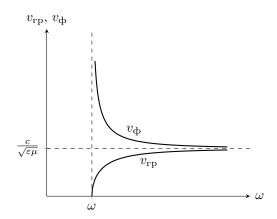


Рис. 7. Распространение волнового пакета

4. Билет 4

- 4.1. ПУСТО Медленные волны, направляемые плоским диэлектрическим слоем...
- 4.2. МИНИМУМ Главные (TEM) волны в линиях передач. Условие существования TEM волны. TEM волна в коаксиальной линии (Картинка силовых линий, зависимость полей от координат).

Главные (TEM) волны в линиях передачи с идеальными границами У TEM-волн поперечное волновое число $\varkappa=0$:

$$\varkappa = 0 \Rightarrow h = k = \frac{\omega}{c} \sqrt{\varepsilon \mu}$$

Поля таких воли выражаются следующим образом через функцию φ :

$$\vec{E}_{\perp} = -\frac{1}{\sqrt{\varepsilon\mu}} \nabla_{\perp} \varphi$$

$$ec{H}_{\perp} = -rac{1}{\mu} [
abla_{\perp} arphi, ec{z}_0]$$

При этом выполняются **граничные условия**: на каждом из проводников (допустим, есть набор проводников, вдоль которых распространяется волна)

$$\varphi|_{l_i} = C_i,$$

причем константа не обязана быть одна для всех проводников.

Внутренняя задача

Пусть у нас есть только один проводник, в котором есть цилиндрическая полость (рис. 9). Рассмотрим внутреннюю задачу, т.е. распространение

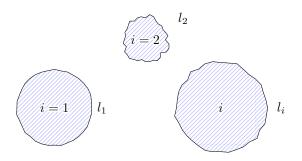


Рис. 8. Набор проводников в задаче

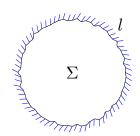


Рис. 9. Случай одного проводника

волны внутри цилиндрической полости. Оказывается, для граничного условия $\varphi_{\perp}|_{l}=C_{1}$ существует только тривиальное решение $\varphi_{\perp}=C_{1}$. Для доказательства необходимо воспользоваться теоремой и минимуме и максимуме для гармонической функции.

Внешняя задача

Зададимся вопросом о решении той же задачи:

$$\Delta_{\perp}\varphi = 0, \quad \varphi|_l = \text{const}$$

Только теперь будем рассматривать её в области вне проводника

Для начала рассмотрим задачу попроще, поле нити (рис. 10). Её решение известно:

$$\Delta_{\perp}\varphi = 0 \quad \Rightarrow \quad \varphi \sim \ln r$$

Характер убывания полей здесь $E_r \sim \frac{1}{r}$, а для магнитного поля в силу импедансного соотношения $\frac{E_r}{H_\phi} = \eta_{\perp \rm B} = 1, \quad H_\varphi \sim \frac{1}{r}$:

$$E_r = H_\phi \sim \frac{1}{r}$$

Посмотрим на поведение полей при $r \to \infty$. Говорят, нужно поставить граничные условия (или закон убывания) на бесконечности. Чем плох закон $\frac{1}{r}$?

Посчитаем средний по времени поток энергии через поперечное сечение, в котором распространяется волна. Сечение бесконечно, за исключением ко-

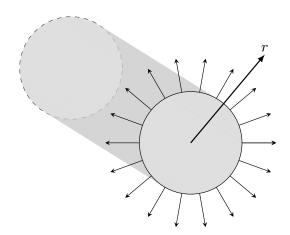


Рис. 10. Поле бесконечной проводящей нити

нечной площади проводника.

Сначала вычислим вектор Пойнтинга (средний по времени и в проекции на z):

$$\overline{S}_z = \frac{c}{8\pi} \operatorname{Re}(E_r \cdot H_\phi^*) \sim \frac{1}{r^2}$$

$$\Pi = \iint_{\Sigma} \overline{S}_z ds \sim \iint_{\Sigma} \frac{1}{r^2} (2\pi r \, dr) \sim \int_a^{\infty} = \ln \frac{\infty}{a} = \infty$$

Интеграл расходится на бесконечности. Говорят, что расходимость носит логарифмический характер. Получили бесконечную мощность волны: такую волну невозможно создать реальным источником — волна не удовлетворяет критерию энергетической реализуемости.

Можно сделать важный вывод: **вдоль одиночного проводника ТЕМ-волна с конечной энергией распространятся не может**. Распространение возможно, если количество проводников будет больше одного. Например, в линии из двух проводников (рис. 11) ТЕМ-волна уже возможна.

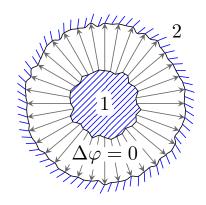


Рис. 11. Закрытая линия из двух проводников

Можно модифицировать задачу с нитью (рис. 12): В поперечном разрезе это поле диполя, а оно спадает быстрее, $\sim \frac{1}{r^2}$.

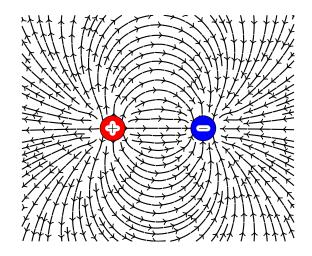


Рис. 12. Поле двухпроводной линии

Тогда

$$E_{\perp} \sim H_{\perp} \sim \frac{1}{r^2} \quad \Rightarrow \quad \overline{S}_z \sim \frac{1}{r^4}, \quad \Pi \sim \int\limits_{L_{\mathrm{xapakt}}}^{\infty} \frac{1}{r^3} \, \mathrm{d}r$$

Мощность волны конечна, значит, в модифицированной задаче ТЕМволна энергетически реализуема.

Конечный вывод: ТЕМ-волна в идеальной линии передачи возможна, если число проводников ≥ 2 .

Например, в коаксиальной линии (рис. 13) ТЕМ-волна возможна.

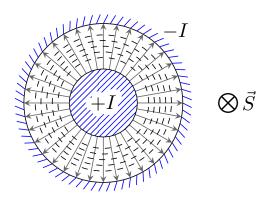
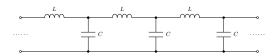


Рис. 13. Поле в коаксиальном кабеле

Зададимся вопросом: возможны ли в такой линии ТЕ и ТМ волны? Сформулируем утверждение, пока без доказательства: в открытых линиях передачи ТЕ и ТМ волны не существуют.

- 5. Билет 5
- 6. Билет 6
- 7. Билет 7
- 7.1. Телеграфные уравнения для идеальной линии. Погонные параметры линии. Волновое уравнения, общий вид его решения. Понятие волнового сопротивления линии в терминах тока и напряжения



Теория в первую очередь применяется для TEM-волн. В описании применяют цепочки. $\lambda\gg l,\ l$ — размер одного звена цепи. C— погонная емкость, L— погонная индуктивность.

Рассмотрим двупроводную линию. Q— заряд на единицу длины этой линии. Рассмотрим сечение этой двупроводной линии $z={
m const.}$ Напряжение между двумя проводами в этом сечении запишется как:

$$V(z) = \int_{(1)}^{(2)} E_l \, \mathrm{d}l \,,$$

этот интеграл в сечении $z={\rm const}$ не будет зависеть от формы контура, поскольку структура поля \vec{E} в TEM-волне электростатична.

$$ec{E}=ec{E}_{\perp}$$
 $ec{E}_{\perp}=-oldsymbol{
abla}_{\perp}\phi$ $\Delta_{\perp}\phi=0+$ гр.усл.

А это и означает, что поле \vec{E} потенциально в перпендикулярном направлении. При этом

$$\operatorname{rot} \vec{E} = \operatorname{rot} \left[\nabla_{\perp} \phi(\vec{r}_{\perp}) e^{-ihz} \right] \neq 0$$

Уравнения, связывающие ток I и напряжение V называются телеграфными. Они получаются из законов Кирхгофа.

Приращение заряда $\Delta q = Q \Delta z$ на участке Δz за время Δt равно:

$$\Delta(\Delta q) = \Delta q(t + \Delta t) - \Delta q(t)$$

С другой стороны, изменение заряда есть разность подтекающих и оттекающих токов:

$$\frac{\partial}{\partial t}(\Delta q) = I(z) - I(z + \Delta z) = \frac{\partial}{\partial t}(Q\Delta z)$$

Осталось только выполнить предельный переход. Из закона сохранения заряда следует **первое телеграфное уравнение**:

$$\frac{\partial Q}{\partial t} = -\frac{\partial I}{\partial z}$$

Второе уравнение получим из закона электромагнитной индукции

$$\oint E_l \, \mathrm{d}l = \frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t} \underbrace{\iint \vec{B} \, \mathrm{d}\vec{S}}_{\Delta \psi} = V(z + \Delta z) - V(z)$$

По определению индуктивности:

$$\Delta \psi = \frac{\Delta L}{c} I = \frac{L \Delta z}{c} I$$

Получаем второе телеграфное уравнение

$$\frac{\partial V}{\partial z} = -\frac{1}{c^2} L \frac{\partial I}{\partial t}$$

- 8. Билет 8
- 9. Билет 9
- 9.1. Затухание волн в линии передач, обусловленное потерями энергии в металлической стенке.

Имеется полая ЛП, заполненная либо ε, μ , либо ничем. Стенки сделаны из хорошего, но не идеального проводника:

$$\begin{split} \varepsilon_{wall} &= \varepsilon' + i\varepsilon'' \\ w &\ll 4\pi\sigma, \varepsilon'' = -\frac{4\pi\sigma}{w} \Rightarrow |\varepsilon''_{wall}| > |\varepsilon'_{wall}| \\ \varepsilon &\approx -i\frac{4\pi\sigma}{w}, |\varepsilon''| \gg 1 \end{split}$$

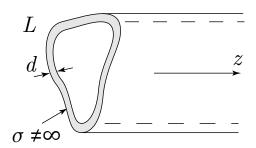


Рис. 14. ЛП с неидеальными стенками

На поверхности хорошего проводника выполняется граничное условие Леонтовича.

 $\vec{E}_{ au} = \eta_s \left[\vec{H}_{ au} imes \vec{n}
ight],$

 η_s - поверхностный импеданс. В проводнике волна быстро затухает:

$$E_x \sim e^{-\frac{1+i}{\delta}x} e^{iwt}, \ \delta = \frac{c}{\sqrt{8\pi\sigma\mu w}},$$

где δ - толщина скин-слоя, $k=\frac{1+i}{\delta}$ - волновое число в стенке. Поля слева от границы удовлетворяют граничному условию:

$$\vec{E}_{ au} = \eta_s \left[\vec{H}_{ au} imes \vec{n}
ight],$$

 $ec{n}$ - нормаль вглубь проводника. При этом:

$$\eta_s = \sqrt{\frac{\mu_{wall}}{\varepsilon_{wall}}} = \sqrt{i \frac{w \mu_{wall}}{4\pi\sigma}}$$

Это точное решение в случае, когда рассматривается бесконечная металлическая полуплоскость. У нас толщина проводника конечная, и для использования г.у. Леонтовича нужны дополнительные ограничения на параметры стенки d.

Во-первых, толщина стенки должна быть много больше толщины скинслоя, чтобы волны успели затухнуть. Во-вторых, так как мы изначально не накладывали ограничений на форму стенки, она может быть произвольной формы, а значит и структура поля внутри проводника будет различной для разных участков поверхности. Чтобы рассматривать малые участки как линейные, необходимо, чтобы радиус кривизны поверхности был много больше толщины скин-слоя. В итоге получаем 3 условия:

$$\sigma \gg w, \ \delta \ll R_{\rm kp}, \ \delta \ll d$$

В таком случае можно пользоваться г.у. Леонтовича.

Рассмотрим участок ЛП от z до $z+\Delta z$. При распространении, часть

энергии волны диссипатирует в стенках:

$$\Pi(z) = \Pi(z + \Delta z) + \Delta P_{wall}$$
$$\Delta P_{wall} = P_{wall} \Delta z,$$

где P_{wall} - количество энергии, потерянное в стенках на единицу длины (погонная мощност потерь), а Π - мощность волны.

$$P_{wall} = -\frac{\Pi(z + \Delta z) - \Pi(z)}{\Delta z}, \ \Delta z \to 0,$$

$$P_{wall} = -\frac{\mathrm{d}\Pi}{\mathrm{d}z}$$
 — дифференциальный ЗСЭ

Рассмотрим поля в ЛП:

$$\vec{E}, \vec{H} \sim e^{-ihz}, \ h = h' + ih''$$

 $|\vec{E}|, |\vec{H}| \sim e^{h''z}$

Здесь везде речь идет о среднем потоке энергии!

$$\Pi \sim |\vec{E}|, |\vec{H}| \sim e^{2h''z} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \frac{d\Pi}{dz} = 2h''\Pi \Rightarrow h'' = -\frac{P_{wall}}{2\Pi}$$

При переходе здесь пользуясь граничным условием Леонтовича получим:

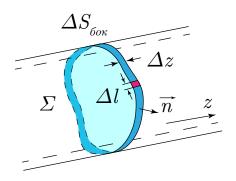


Рис. 15. иллюстрация к интегралу по площади

$$\Delta P_{wall} = \iint_{S_{60K}} \bar{S}_n dS = \iint_{S_{60K}} \frac{c}{8\pi} \operatorname{Re} \left\{ \left[\vec{E} \times \vec{H}^* \right] \right\}_n dS =$$

$$= \frac{c}{8\pi} \oint_L \operatorname{Re} \left\{ \eta_s \right\} |\vec{H}_\tau|^2 dl \Delta z,$$

и тогда выражение для h'' принимает вид:

$$h'' = -\frac{P_{wall}}{2\Pi} = -\frac{\operatorname{Re}\{\eta_s\} \oint_L |\vec{H}_\tau|^2 dl}{2\operatorname{Re}\{\eta_{\perp_{\scriptscriptstyle B}}\} \iint_{\Sigma} |\vec{H}_\perp|^2 dS}$$

Можно ввести $L_{\text{затух}}$ - расстояние, на котором амплитуда колебнаия спадает в e раз:

$$|h''| = \frac{1}{L_{\text{BATYX}}}$$

9.2. Лемма Лоренца и теорема взаимности для двух систем монохроматических источников.

Лемма Лоренца

Эта лемма относится к гармоническим полям и токам

$$\vec{E}, \vec{H}, \vec{j} \sim e^{iwt}$$

Рассмотрим две системы источников (токи, в общем случае, и магнитные \vec{j}^m) в одинаковой среде ε, μ . Токи пораждают соответствующе поля:

$$\vec{j}_1^{e,m} \sim e^{iwt} \rightarrow \vec{E}_1, \vec{H}_1, \vec{j} \sim e^{iwt}$$

$$\vec{j}_2^{e,m} \sim e^{iwt} \rightarrow \vec{E}_2, \vec{H}_2, \vec{j} \sim e^{iwt}$$

Частота w этих источников одинаковая - эти источники **монохроматические**. Мы можем записать уравнения Максвелла в общем виде, с учетом фихтивных токов:

$$\operatorname{rot} \vec{H}_{1} = \frac{4\pi}{c} \vec{j}_{1}^{e} + \frac{iw}{c} \varepsilon \vec{E}_{1} | \cdot \vec{E}_{2}$$

$$\operatorname{rot} \vec{E}_{1} = -\frac{4\pi}{c} \vec{j}_{1}^{m} - \frac{iw}{c} \varepsilon \vec{H}_{1} | \cdot \vec{H}_{2}$$

$$\operatorname{rot} \vec{H}_{2} = \frac{4\pi}{c} \vec{j}_{2}^{e} + \frac{iw}{c} \varepsilon \vec{E}_{2} | \cdot \vec{E}_{1}$$

$$\operatorname{rot} \vec{E}_{2} = -\frac{4\pi}{c} \vec{j}_{2}^{m} - \frac{iw}{c} \varepsilon \vec{H}_{2} | \cdot \vec{H}_{1}$$

Используя соотношение:

$$\operatorname{div}\left[\vec{A}\times\vec{B}\right] = \vec{B}\operatorname{rot}\vec{A} - \vec{A}\operatorname{rot}\vec{B}$$

преобразуем 4 уравнения выше, складывая все уравнения. В итоге получим:

$$\operatorname{div}\left[\vec{E}_{1} \times \vec{H}_{2}\right] - \operatorname{div}\left[\vec{E}_{2} \times \vec{H}_{1}\right] =$$

$$= \frac{4\pi}{c} \left(\vec{j}_{1}^{e} \vec{E}_{2} - \vec{j}_{1}^{m} \vec{H}_{2} - \vec{j}_{2}^{e} \vec{E}_{1} + \vec{j}_{2}^{m} \vec{H}_{1}\right)$$

Далее, интегрируем по произвольному объему, охватывающему эти источники, и применяя формулу Гаусса-Остроградского получим:

$$\iint_{S} \left[\vec{E}_{1} \times \vec{H}_{2} \right] - \left[\vec{E}_{2} \times \vec{H}_{1} \right] \vec{n} dS =$$

$$= \frac{4\pi}{c} \int_{V} \left(\vec{j}_{1}^{e} \vec{E}_{2} - \vec{j}_{1}^{m} \vec{H}_{2} - \vec{j}_{2}^{e} \vec{E}_{1} + \vec{j}_{2}^{m} \vec{H}_{1} \right) dV$$

Это соотношение и есть формулировка **леммы Лоренца**. Такие соотношения позволяют связывать решения двух разных задач, зная решение простой задачи, можно решить сложную.

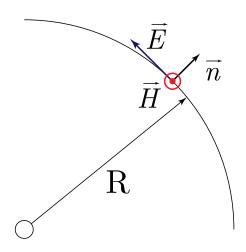


Рис. 16. К теореме взаимности

Теорема взаимности

Распространим объем $V \to \infty$ в лемме Лоренца. В таком случае поверхностью интегрирования S может быть сфера радиуса $R \to \infty$.

Источники обеих систем ограничены в пространстве. При большом удалении, поля от источников представляют собой сферические волны. У сферической волны, на бесконечности можно рассматривать ее малый участок как плоский, тогда волны будут чисто поперечными. Волновое сопротивление среды:

$$\frac{E_{\perp}}{H_{\perp}} = \eta_{\rm B} = \sqrt{\frac{\mu}{\varepsilon}}$$

Выражение выше - приближение характер, однако при устремлении $R \to \infty$,

его точность увеличивается. Тогда имеем:

$$ec{E}_{1,2} = \eta_{\scriptscriptstyle \mathrm{B}} \left[ec{H}_{1,2} imes ec{n}
ight],$$

где \vec{n} - направление распространения волны (внешняя нормаль к S). $\eta_{\rm B}$ - одинакова для систем источников 1 и 2. Тогда справедливо:

$$\begin{split} \left[\vec{E}_{1}\times\vec{H}_{2}\right] &= \eta_{\mathrm{B}}\left[\left[\vec{H}_{1}\times\vec{n}\right]\times\vec{H}_{2}\right] = \eta_{\mathrm{B}}\left(\vec{n}(\vec{H}_{1},\vec{H}_{2}) - \vec{H}_{2}\underbrace{(\vec{H}_{1},\vec{n})}_{=0}\right) \\ \left[\vec{E}_{1}\times\vec{H}_{2}\right] &= \eta_{\mathrm{B}}\vec{n}(\vec{H}_{1},\vec{H}_{2}) \\ \left[\vec{E}_{2}\times\vec{H}_{1}\right] &= \eta_{\mathrm{B}}\vec{n}(\vec{H}_{2},\vec{H}_{1}) \end{split} \right\} \left[\vec{E}_{1}\times\vec{H}_{2}\right] - \left[\vec{E}_{2}\times\vec{H}_{1}\right] \equiv 0 \end{split}$$

Т.е. левая часть в лемме Лоренца при большом расстоянии равна нулю. Это верно с точночтью до членов порядка $\frac{1}{R^2}$. Оставшийся в правой части интеграл разделим на два, таким образом, получаем формулировку **тоеремы взаимности**:

$$\int_{V} \left(\vec{j}_{1}^{e} \vec{E}_{2} - \vec{j}_{1}^{m} \vec{H}_{2} - \vec{j}_{2}^{e} \vec{E}_{1} + \vec{j}_{2}^{m} \vec{H}_{1} \right) dV = 0$$

$$\int_{V} \left((\vec{j}_{1}^{e}, \vec{E}_{2}) - (\vec{j}_{1}^{m}, \vec{H}_{2}) \right) dV = \int_{V} \left((\vec{j}_{2}^{e}, \vec{E}_{1}) - (\vec{j}_{2}^{m}, \vec{H}_{1}) \right) dV$$

Эта теорема также используется для сведения сложных задач к простым. Условия выполнения теоремы:

- ullet Среды должны быть линейными, $arepsilon, \mu$ не должны зависить от полей.
- Рассматриваем изотропную среду
- 10. Билет 10
- 11. Билет 11
- 12. Билет 12
- 13. Билет 13