## Disclaimer

## Содержание

1.	Билет 1			
	1.1.	Гармонические волны в линиях передачи. Выражение для векторного потенциала. Дифференциальное уравнение для поперечной волновой функции $\varphi(\vec{r}_{\perp})$ . 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	3	
2.	Бил	ет 2	7	
	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.	7	
3.		иет 3	9	
		волны, фазовой и групповой скорости от частоты. Распространяющиеся и нераспространяющиеся волны.	9	
4.	Билет 4			
	4.1.	ПУСТО Медленные волны, направляемые плоским диэлектри-		
	4.2.	ческим слоем	14	
			14	
5.	Бил	иет <b>5</b>	18	
•				
6	Бил	иет 6	19	
٠.				
7.	Бил	тет 7	20	
	7.1.		20	
8.		тет 8		
	8.1.		21	
9	Бил	тет 9	22	

22
24
28
28
29
29
30
30
31
31

1.1. Гармонические волны в линиях передачи. Выражение для векторного потенциала. Дифференциальное уравнение для поперечной волновой функции  $\varphi(\vec{r}_{\perp})$ . 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):

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

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:

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

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

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

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  $\operatorname{div} \vec{A^e}, \ \nabla \operatorname{div} \vec{A^e}, \ \operatorname{rot} \vec{A^e}$ ):

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

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

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

$$H_{z} = 0$$

 ${f TM}$ -волна - поперечная магнитная волна (Магнитное поле имеет только поперечную компоненту. Поле  $\vec{E}$  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  $\vec{A^e} = \varphi^e(\vec{r_\perp})e^{-ihz}\vec{z_0}$ , 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:

$$\Delta A_z^e + k^2 A_z^e = 0, \ \Delta = \Delta_\perp + \frac{\partial^2}{\partial z^2}$$
 
$$\frac{\partial^2}{\partial z^2} \Rightarrow -h^2, \ \text{t.k.} A_z^e = \varphi^e(\vec{r}_\perp) e^{-ihz}$$
 
$$\Delta_\perp \varphi^e + \underbrace{(k^2 - h^2)}_{\varkappa^2} \varphi^e = 0$$
 
$$\Delta_\perp \varphi^e + \varkappa^2 \varphi^e = 0$$

 $\varkappa^2$  - 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:

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

$$\begin{split} H_z &= \frac{\varkappa^2}{ik_0\varepsilon\mu}\varphi^m(\vec{r}_\perp)\cdot e^{i(wt-hz)} \\ \vec{H_\perp} &= -\frac{h}{k_0\varepsilon\mu}\nabla_\perp\varphi^m(\vec{r}_\perp)\cdot e^{i(wt-hz)} \\ \vec{E_\perp} &= -\frac{1}{\mu}[\nabla_\perp\varphi^m(\vec{r}_\perp)\times\vec{z_0}]\cdot e^{i(wt-hz)} \\ E_z &= 0 \end{split}$$

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

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

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

$$H_z = E_z = 0$$

$$\vec{E_\perp} = -\frac{1}{\sqrt{\varepsilon\mu}} \nabla_\perp \varphi \cdot e^{i(wt - kz)}$$

$$\vec{H_\perp} = \frac{1}{\mu} [\nabla_\perp \varphi \times \vec{z_0}] \cdot e^{i(wt - kz)}$$

$$\Delta_\perp \varphi = 0$$

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

Что имеем в итоге:

- Поля выражаются через поперечную волновую функцию
- ullet Продольные компоненты полей пропорциональны arphi
- ullet Поперечные компоненты полей пропорциональны  $abla_\perp arphi$

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

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

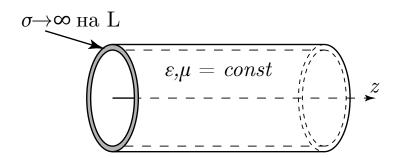
где  $\eta_{\perp \rm B}$  - поперечное волновое сопротивление - отношение между поперечными компонентами полей в бегущей волне  $\eta_{\perp \rm B}=\frac{E_\perp}{H_\perp}$ . Для различных

типов волн записывается как:

$$ext{TE}(+), ext{TM}( ext{-})$$
 - 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.

2.1. 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:

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

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

ТМ-волна:

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

- это граничное условие Дирихле

ТЕ-волна:

т.к. 
$$\vec{E}_{\perp au} \sim [
abla_{\perp} arphi^m (\vec{r}_{\perp}) imes \vec{z}_0]_{ au}$$
 и  $E_{\perp au} = 0$  то  $\frac{\partial arphi^m}{\partial n}|_S = 0$ 

ТЕМ-волна:

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

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

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

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

$$\Delta_\perp arphi^e + arkappa^2 arphi^e = 0$$
  $arphi^e|_L = 0, L$  - граничный контур

ТЕ. Необходимо решить:

$$\Delta_{\perp} \varphi^m + \varkappa^2 \varphi^m = 0$$
$$\frac{\partial \varphi^m}{\partial n}|_{L} = 0$$

ТЕМ. Необходимо решить:

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

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

$$arphi_1^{e,m}(\vec{r}_\perp), arphi_2^{e,m}(\vec{r}_\perp), \ldots arphi_i^{e,m}(\vec{r}_\perp)$$

и собственных чисел

$$\varkappa_1, \varkappa_2, \ldots, \varkappa_i$$

Если  $\Pi\Pi$  идеальна, то спектр сбственных значений и функций бесконечен.

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

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

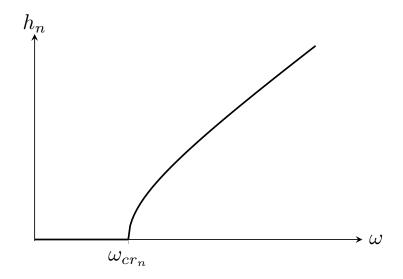


Рис. 1. Зависимость реальной части поперечного волнового числа от частоты

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

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

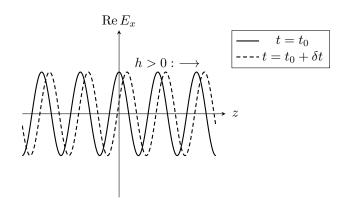


Рис. 2. Распространение волны (h > 0)

При  $\omega < \omega_{cr}$ 

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

$$ReE_x \sim \cos(\omega t + \varphi_0) \exp\{\mp |h|z\}$$

Бегучести нет. Зависимость экспонентальная

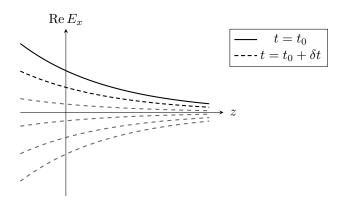


Рис. 3. Режим нераспространения (h < 0)

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  $\omega$ , 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!!

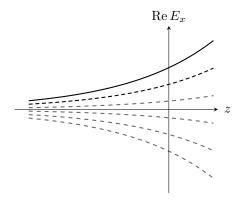


Рис. 4. Экспоненциальное нарастание амплитуды (при h < 0)

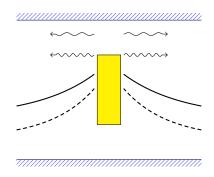
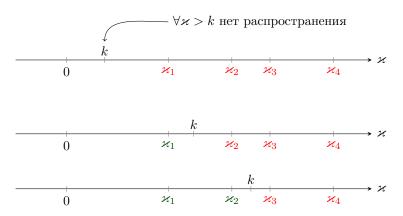


Рис. 5. Моды в линии передачи с источником



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

 $\lambda_0$  - длина волны в пространстве без волновода в той же среде.

 $\lambda_v$  - пространственный период.

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

$$\Phi = \omega t - hz + \varphi_0 = \text{const}$$

При данном времени можно найти выражение для поверхности постоянной фазы:

$$z = \frac{\omega t + \varphi_0}{h}$$

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.

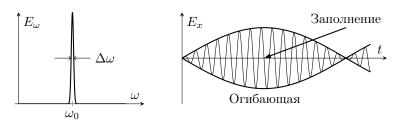


Рис. 6. Квазимонохроматический волновой пакет

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.

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

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

Берём дифференциал от правой и левой части. и 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.

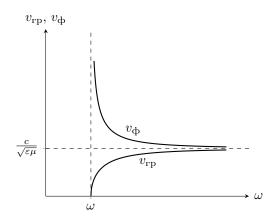


Рис. 7. Распространение волнового пакета

- 4.1. 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  $\varphi$ :

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

$$\vec{H}_{\perp} = -\frac{1}{\mu} [\nabla_{\perp} \varphi, \vec{z}_0]$$

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

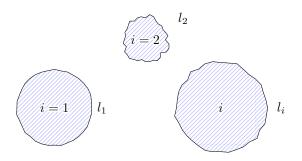


Рис. 8. Набор проводников в задаче

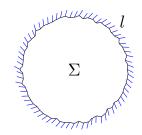


Рис. 9. Случай одного проводника

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  $\frac{E_r}{H_\varphi} = \eta_{\perp \text{B}} = 1, \quad H_\varphi \sim \frac{1}{r}$ :

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

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-

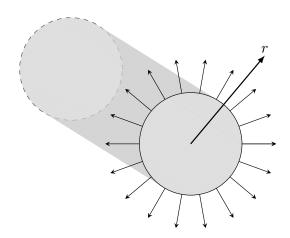


Рис. 10. Поле бесконечной проводящей нити

нечной площади проводника.

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

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

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

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.

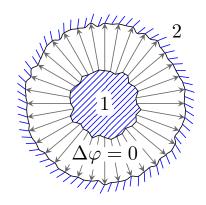


Рис. 11. Закрытая линия из двух проводников

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

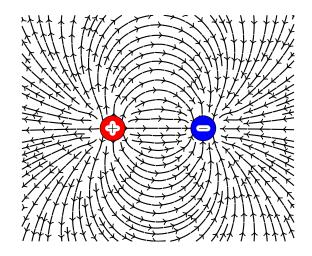


Рис. 12. Поле двухпроводной линии

Тогда

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

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

**Конечный вывод:** ТЕМ-волна в идеальной линии передачи возможна, если число проводников  $\geq 2$ .

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

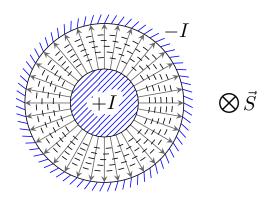


Рис. 13. Поле в коаксиальном кабеле

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
- 5.1.

- 6. Билет 6
- 6.1.

- 7. Билет 7
- 7.1.

- 8. Билет 8
- 8.1.

## 9.1. Затухание волн в линии передач, обусловленное потерями энергии в металлической стенке.

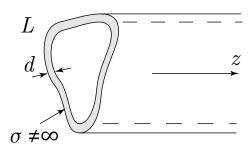


Рис. 14. ЛП с неидеальными стенками

Имеется полая ЛП, заполненная либо  $\varepsilon, \mu$ , либо ничем. Стенки сделаны из хорошего, но не идеального проводника:

$$\varepsilon_{wall} = \varepsilon' + i\varepsilon''$$

$$w \ll 4\pi\sigma, \varepsilon'' = -\frac{4\pi\sigma}{w} \Rightarrow |\varepsilon''_{wall}| > |\varepsilon'_{wall}|$$

$$\varepsilon \approx -i\frac{4\pi\sigma}{w}, |\varepsilon''| \gg 1$$

На поверхности хорошего проводника выполняется граничное условие Леонтовича.

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

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

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

 $\vec{n}$  - 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 исполь-

зования 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:

$$\sigma \gg w, \ \delta \ll R_{\text{KD}}, \ \delta \ll d$$

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  $\Pi$  - 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  $\Pi\Pi$ :

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

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:

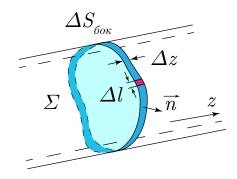


Рис. 15. иллюстрация к интегралу по площади

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

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

и тогда выражение для h'' принимает вид:

$$h'' = -\frac{P_{wall}}{2\Pi} = -\frac{\operatorname{Re}\{\eta_s\} \oint\limits_L |\vec{H}_\tau|^2 dl}{2\operatorname{Re}\{\eta_{\perp_{\mathtt{B}}}\} \iint\limits_{\Sigma} |\vec{H}_\perp|^2 dS}$$

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

$$|h''| = \frac{1}{L_{\text{\tiny 3aTVX}}}$$

# 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  $\varepsilon, \mu$ . Токи пораждают соответствующе поля:

$$\vec{j}_1^{e,m} \sim e^{iwt} \to \vec{E}_1, \vec{H}_1, \vec{j} \sim e^{iwt}$$
$$\vec{j}_2^{e,m} \sim e^{iwt} \to \vec{E}_2, \vec{H}_2, \vec{j} \sim e^{iwt}$$

Частота w этих источников одинаковая - эти источники монохроматиче-

**ские**. 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.

#### 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:

$$rac{E_{\perp}}{H_{\perp}}=\eta_{\scriptscriptstyle 
m B}=\sqrt{rac{\mu}{arepsilon}}$$

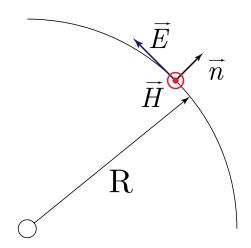


Рис. 16. К теореме взаимности

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).  $\eta_{\text{в}}$  - одинакова для систем источников 1 и 2. Тогда справедливо:

$$\begin{bmatrix} \vec{E}_1 \times \vec{H}_2 \end{bmatrix} = \eta_{\text{B}} \begin{bmatrix} \begin{bmatrix} \vec{H}_1 \times \vec{n} \end{bmatrix} \times \vec{H}_2 \end{bmatrix} = \eta_{\text{B}} \left( \vec{n}(\vec{H}_1, \vec{H}_2) - \vec{H}_2 \underbrace{(\vec{H}_1, \vec{n})}_{=0} \right)$$
$$\begin{bmatrix} \vec{E}_1 \times \vec{H}_2 \end{bmatrix} = \eta_{\text{B}} \vec{n}(\vec{H}_1, \vec{H}_2) \\ \begin{bmatrix} \vec{E}_2 \times \vec{H}_1 \end{bmatrix} = \eta_{\text{B}} \vec{n}(\vec{H}_2, \vec{H}_1) \end{bmatrix} \begin{bmatrix} \vec{E}_1 \times \vec{H}_2 \end{bmatrix} - \begin{bmatrix} \vec{E}_2 \times \vec{H}_1 \end{bmatrix} \equiv 0$$

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**:

• Среды должны быть линейными,  $\varepsilon, \mu$  - не должны зависить от полей.

• Рассматриваем изотропную среду

- 10. Билет 10
- 10.1.

- 11. Билет 11
- 11.1.

- 12. Билет 12
- 12.1.

- 13. Билет 13
- 13.1.