

ЗАДАЧА №4.7

Гаврилова Дарья
Группа 301

УСЛОВИЯ:

Для излучения атома используется модель в виде цуга затухающих колебаний, задаваемого функцией:

$$\xi(t) = \begin{cases} a * \exp\left(-\frac{t}{\tau}\right) * \sin(\Omega t) , & t > 0 \\ 0 , & t \leq 0 \end{cases}$$

где $\tau\Omega \gg 1$. Здесь Ω – частота излучения, τ – радиационное время жизни атома. Найти спектр излучения атома $S(\omega)$. Получить лоренцову форму линии излучения $S(\omega)$ атома в окрестности частоты излучения Ω , используя условие $\tau\Omega \gg 1$ и полагая, что $\omega - \Omega \ll \omega, \Omega$. Построить графики излучения $\xi(t)$ и его спектра $S(\omega)$ при $\tau\Omega = 3, 10, 100$. Рассмотреть характер изменения спектра при $\tau \rightarrow \infty$. Оценить радиационное уширение спектра излучения He-Ne лазера, если радиационное время жизни атома $\tau = 10^{-8}$ с.

$$\Xi(t)$$

$$a = 3 \quad \Omega = 3 \quad \tau = 1$$



СПЕКТР

$$\begin{aligned} S(\omega) &= \int_{-\infty}^{+\infty} \xi(t) \exp(-i\omega t) dt = \frac{1}{2\pi} \int_0^{+\infty} a \exp\left(-\frac{t}{\tau} - i\omega t\right) \sin(\Omega t) dt \\ &= -\frac{a}{2\pi\Omega} \int_0^{+\infty} \exp\left(-\frac{t}{\tau} - i\omega t\right) d\cos(\Omega t) \\ &= \frac{a}{2\pi\Omega} + \frac{a}{2\pi\Omega} \left(\frac{1}{\tau} + i\omega\right) \int_0^{+\infty} a \exp\left(-\frac{t}{\tau} - i\omega t\right) \cos(\Omega t) dt \\ &= \frac{a}{2\pi\Omega} + \left(\frac{1}{\tau} + i\omega\right) \int_0^{+\infty} \exp\left(-\frac{t}{\tau} - i\omega t\right) d\sin(\Omega t) \\ &= \frac{a}{2\pi\Omega} + \frac{a}{2\pi\Omega^2} \left(\frac{1}{\tau} + i\omega\right)^2 \int_0^{+\infty} \exp\left(-\frac{t}{\tau} - i\omega t\right) \sin(\Omega t) dt \end{aligned}$$

СПЕКТР

Пусть $S(\omega) = I$, тогда:

$$I = \frac{a}{2\pi\Omega} - \frac{1}{\Omega^2} \left(\frac{1}{\tau} + i\omega \right)^2 I$$

Отсюда

$$I = \frac{a}{2\pi} \frac{\Omega}{\Omega^2 + \left(\frac{1}{\tau} + i\omega \right)^2}$$
$$S(\omega) = \frac{a}{2\pi} \frac{\Omega\tau^2}{\Omega^2\tau^2 + (1 + i\omega\tau)^2}$$

$$S(\omega = \Omega)$$

$$S(\omega) = \frac{a}{2\pi} \frac{\Omega \tau^2}{\Omega^2 \tau^2 + (1 + i\Omega\tau)^2} - \text{лоренцева кривая}$$

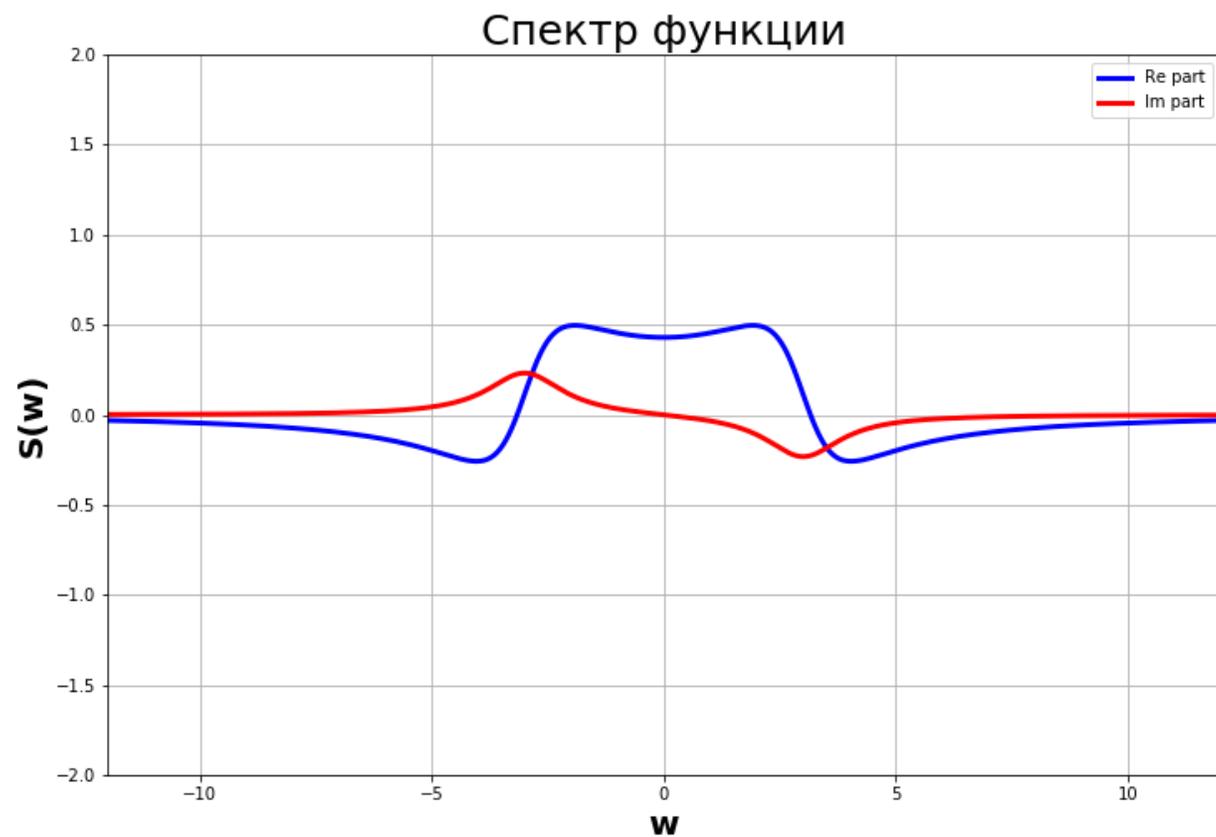
При $\omega = \Omega$ на графиках $\text{Re}\{S\}$ и $\text{Im}\{S\}$ будет максимум

$$S(\omega) = \frac{a}{2\pi} \frac{\Omega}{\Omega^2 + \left(\frac{1}{\tau} + i\omega\right)^2} \rightarrow \frac{a}{2\pi} \frac{\Omega}{\Omega^2 - \omega^2} = \frac{a}{2\pi} \frac{\Omega}{(\Omega - \omega)(\Omega + \omega)}$$

$$\{\Omega - \omega \ll \Omega\} = \frac{a}{2\pi} \frac{1}{(\Omega + \omega)}, \text{ при } t \rightarrow \infty$$

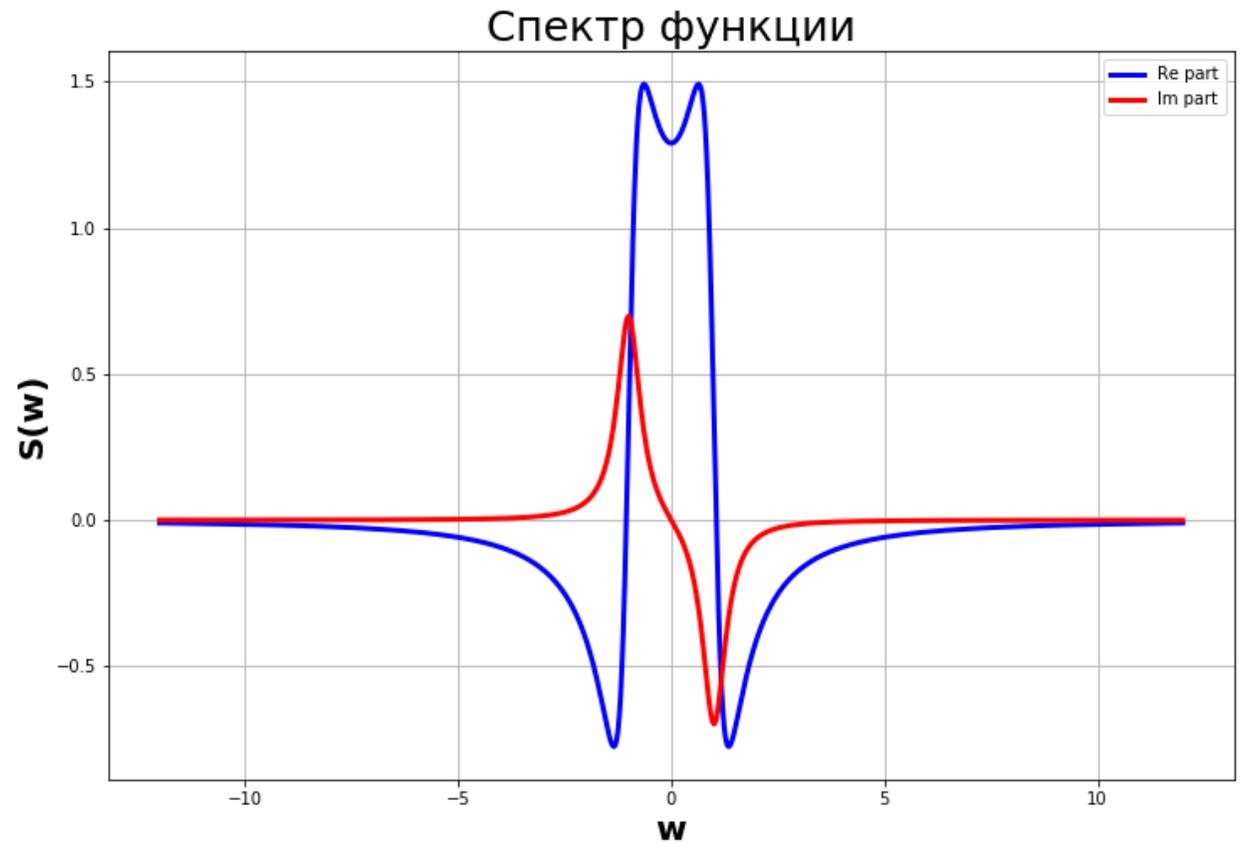
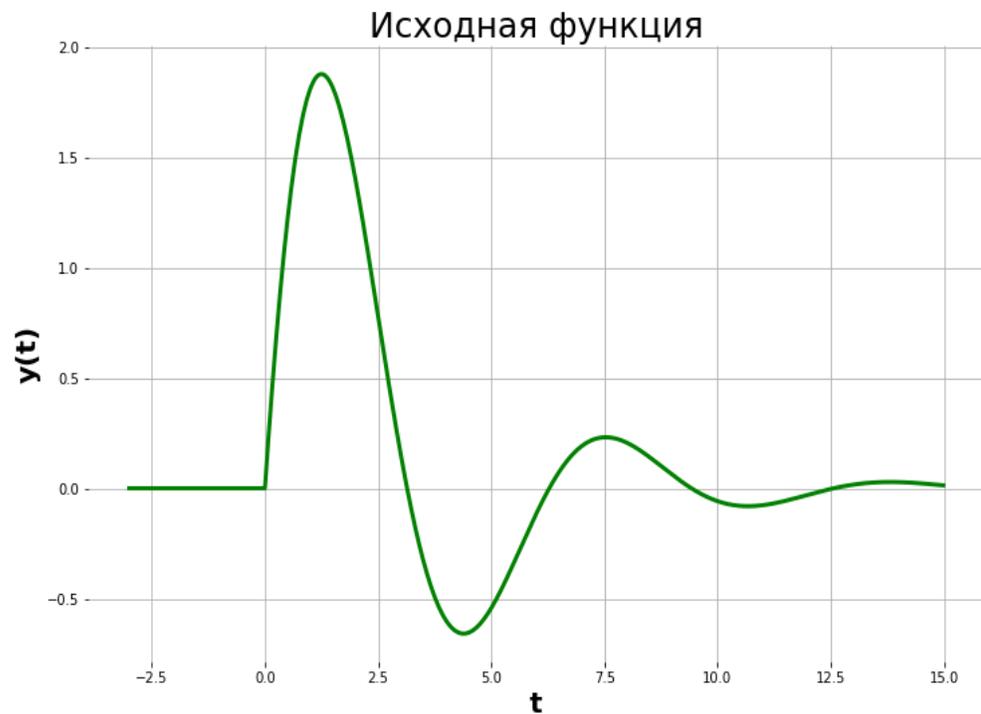
ГРАФИКИ: $\Omega\tau=3$

$a=3$ $\Omega=3$ $\tau=1$



ГРАФИКИ: $\Omega\tau = 3$

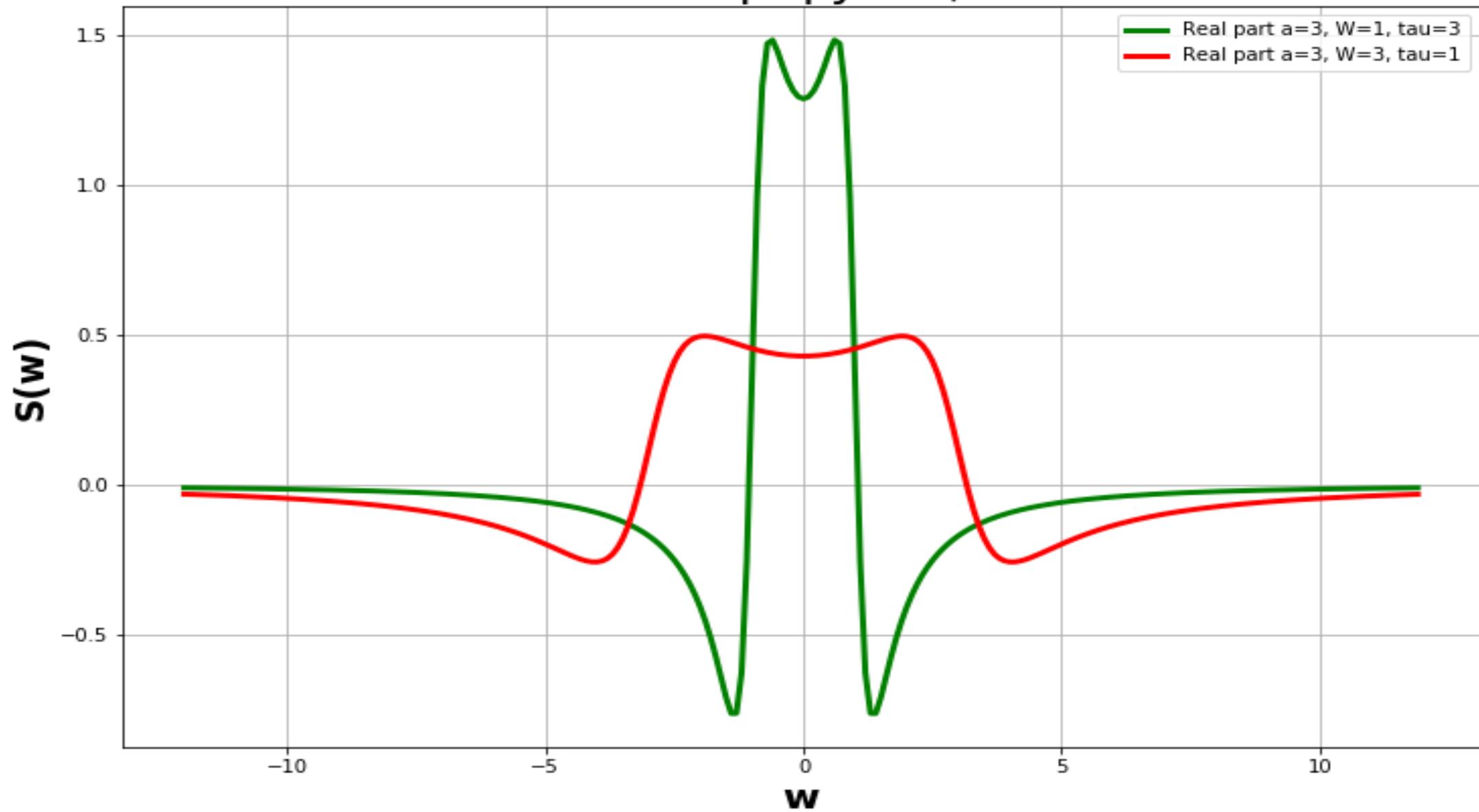
$a = 3$ $\Omega = 1$ $\tau = 3$



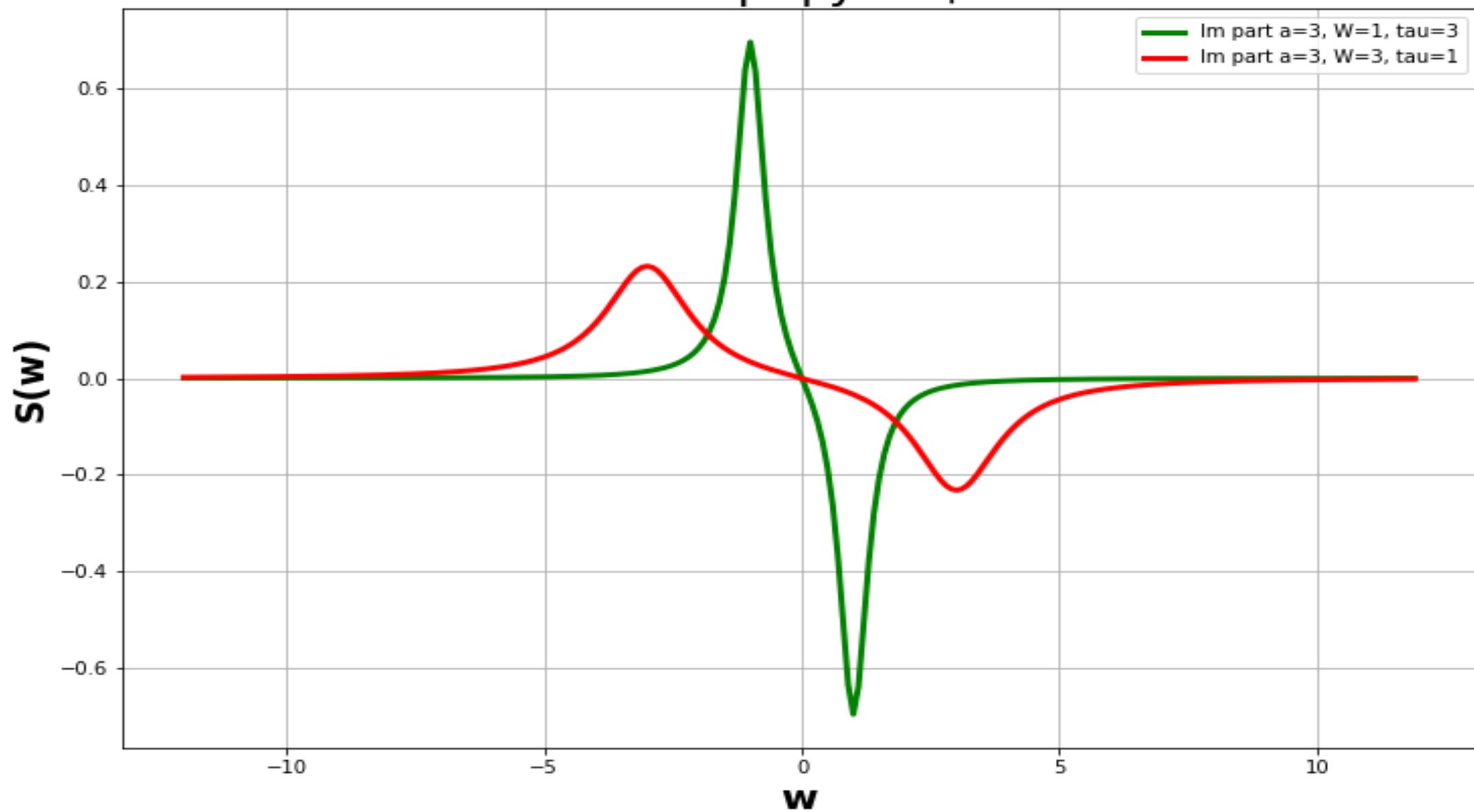
СРАВНИМ



Спектр функции



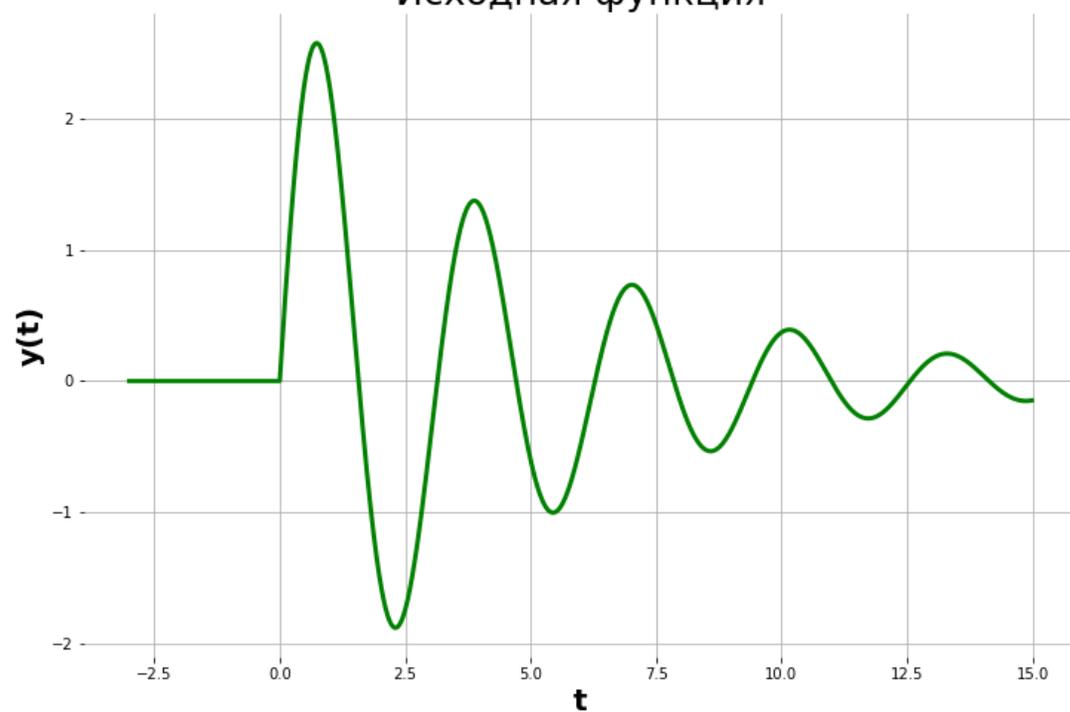
Спектр функции



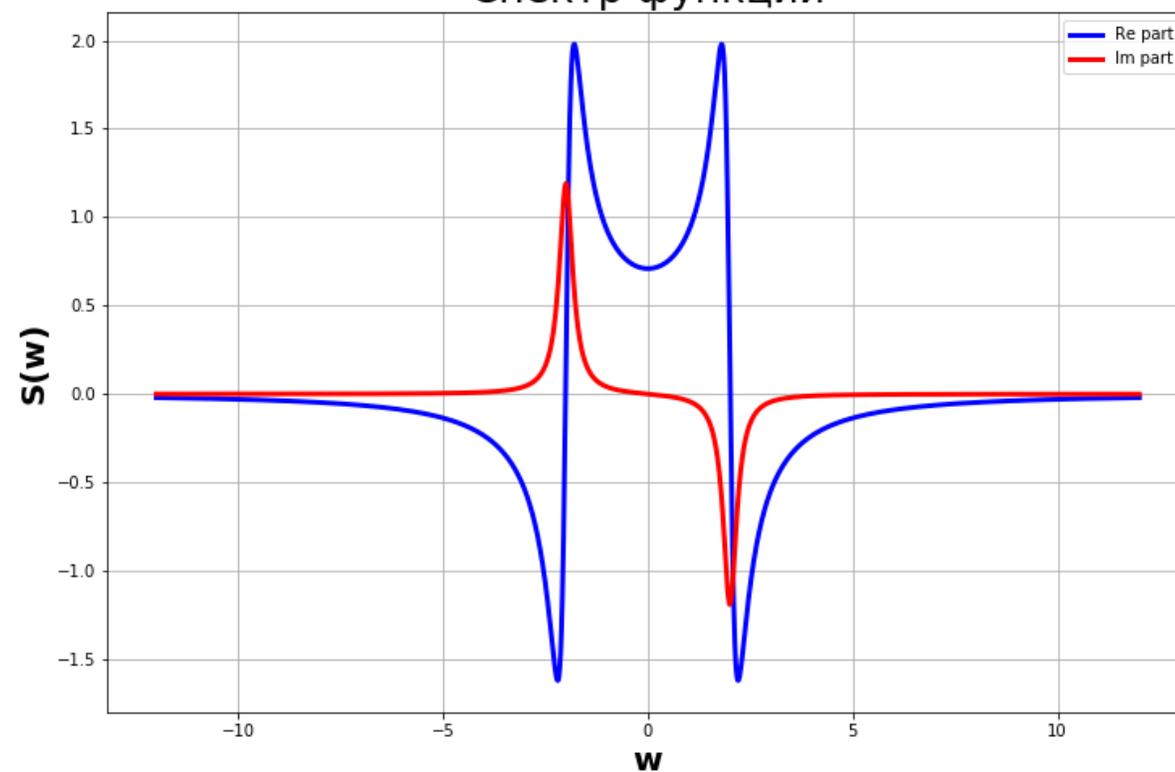
ГРАФИКИ: $\Omega\tau = 10$

$a = 3$ $\Omega = 2$ $\tau = 5$

Исходная функция

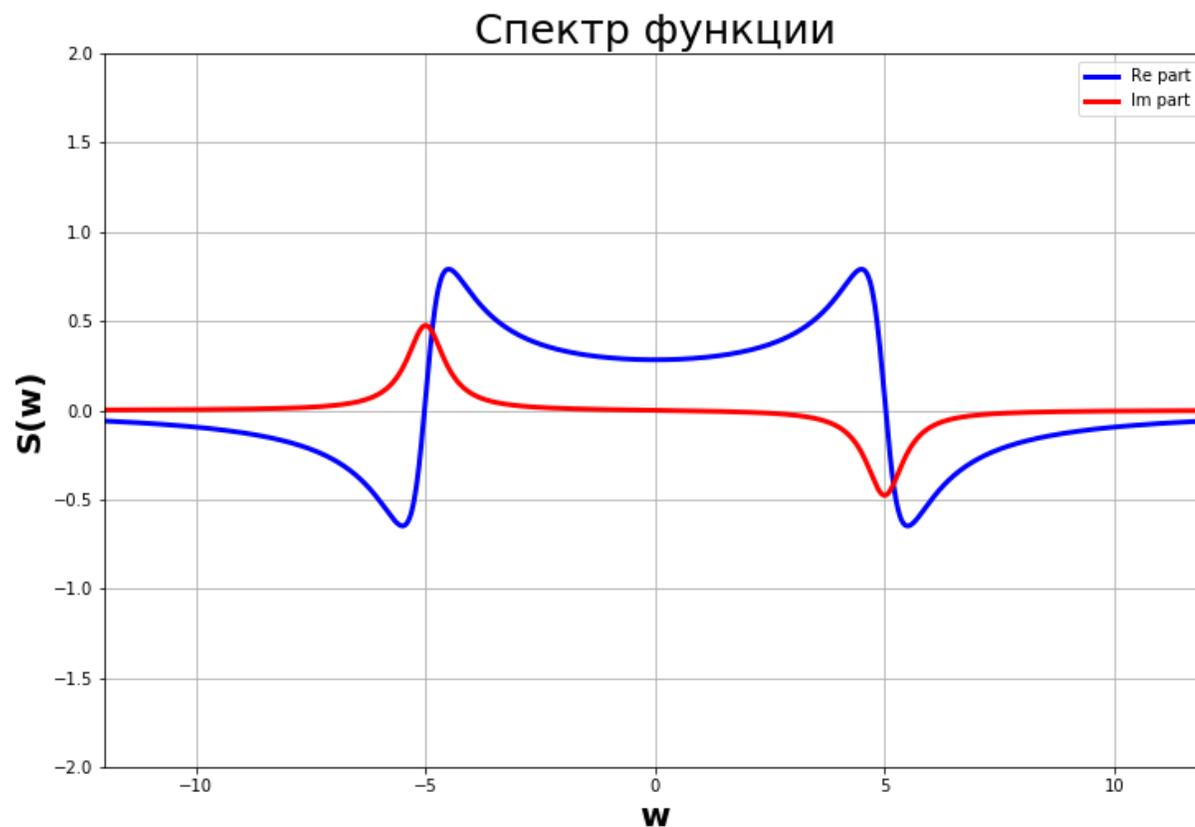


Спектр функции



ГРАФИКИ: $\Omega T = 10$

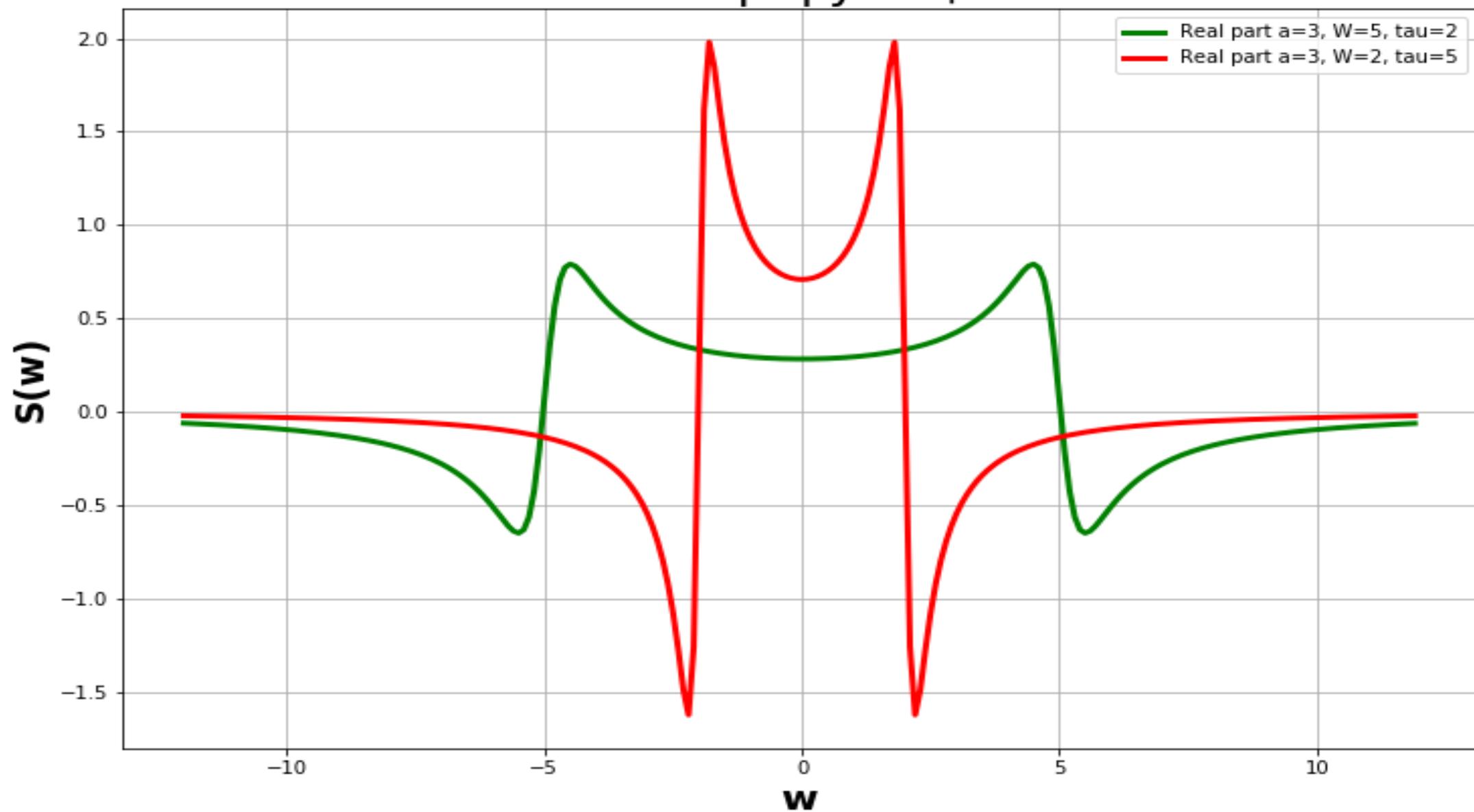
$a = 3$ $\Omega = 5$ $\tau = 2$



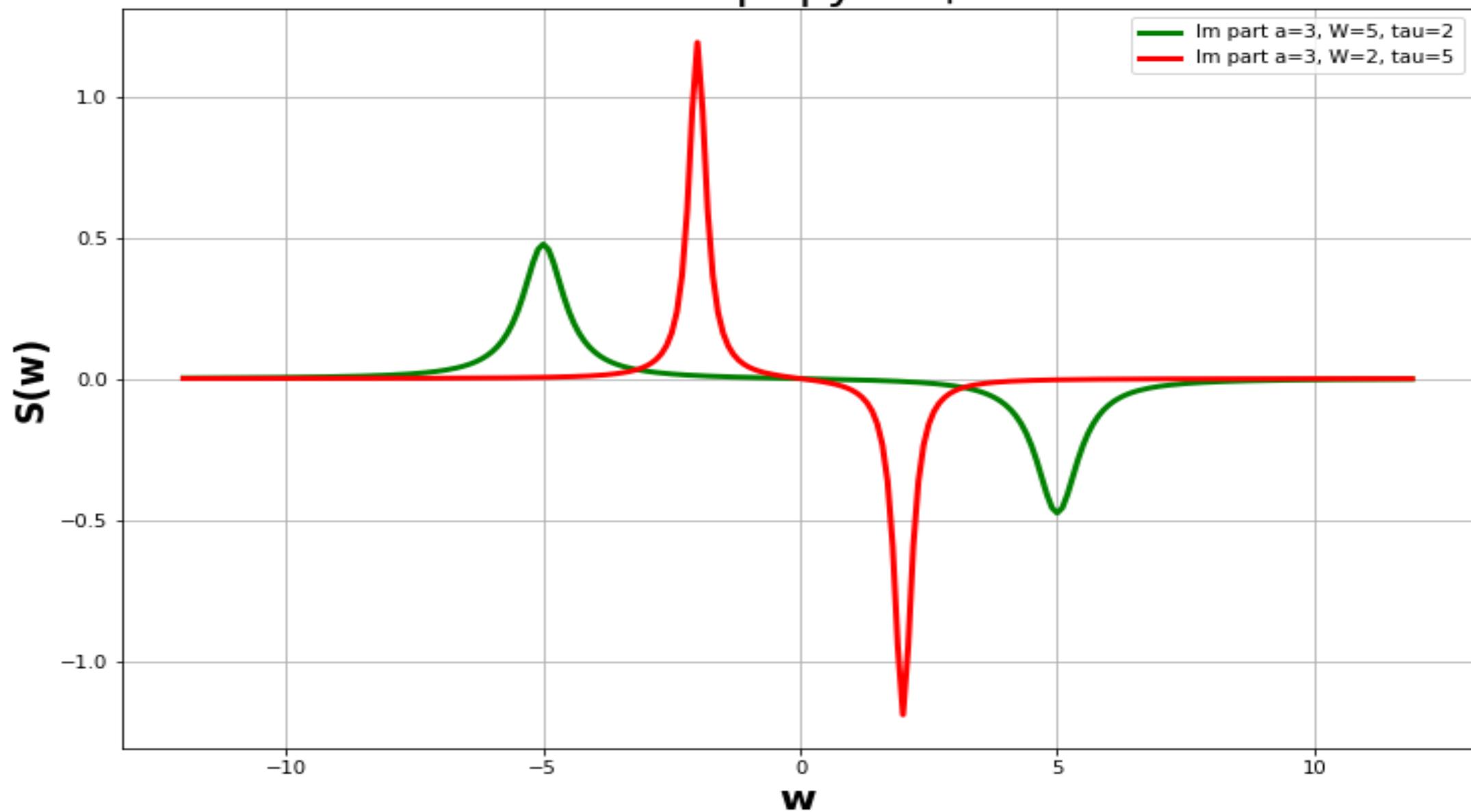
СРАВНИМ



Спектр функции

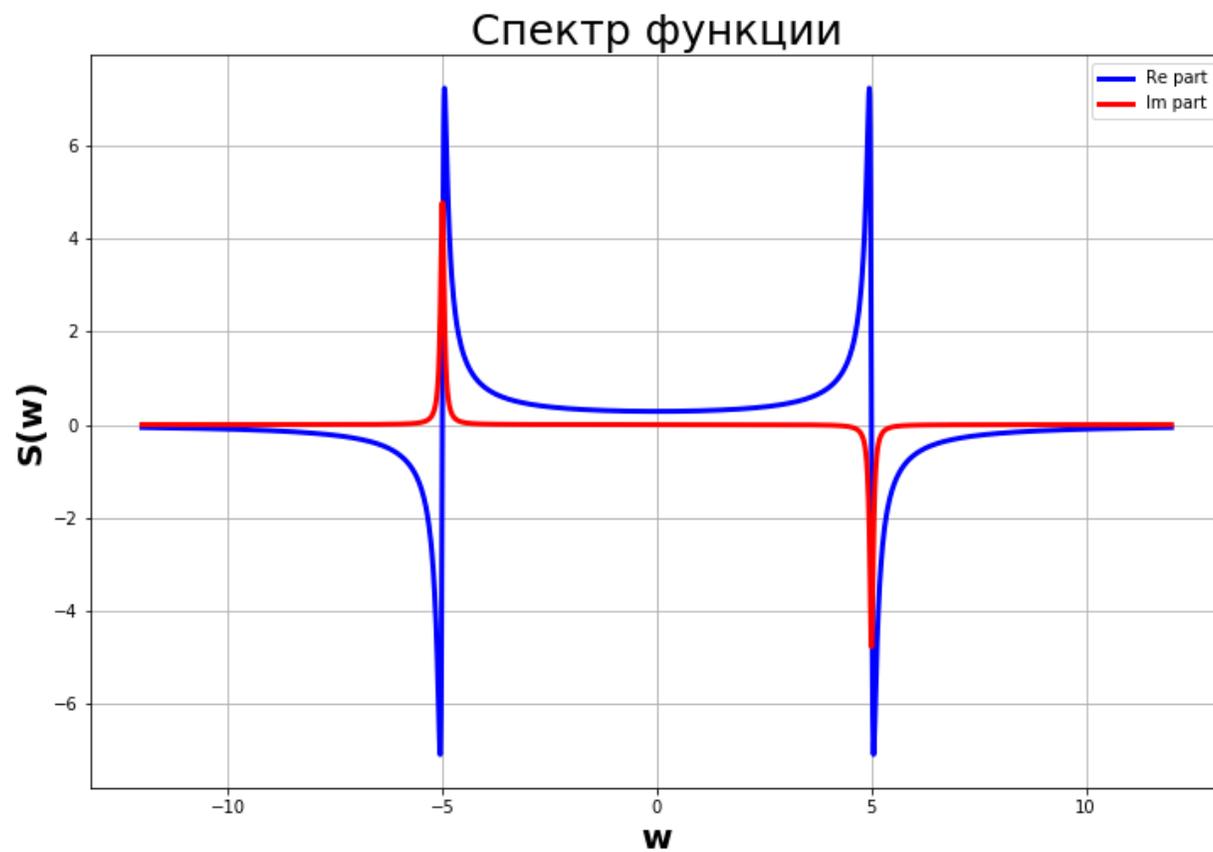
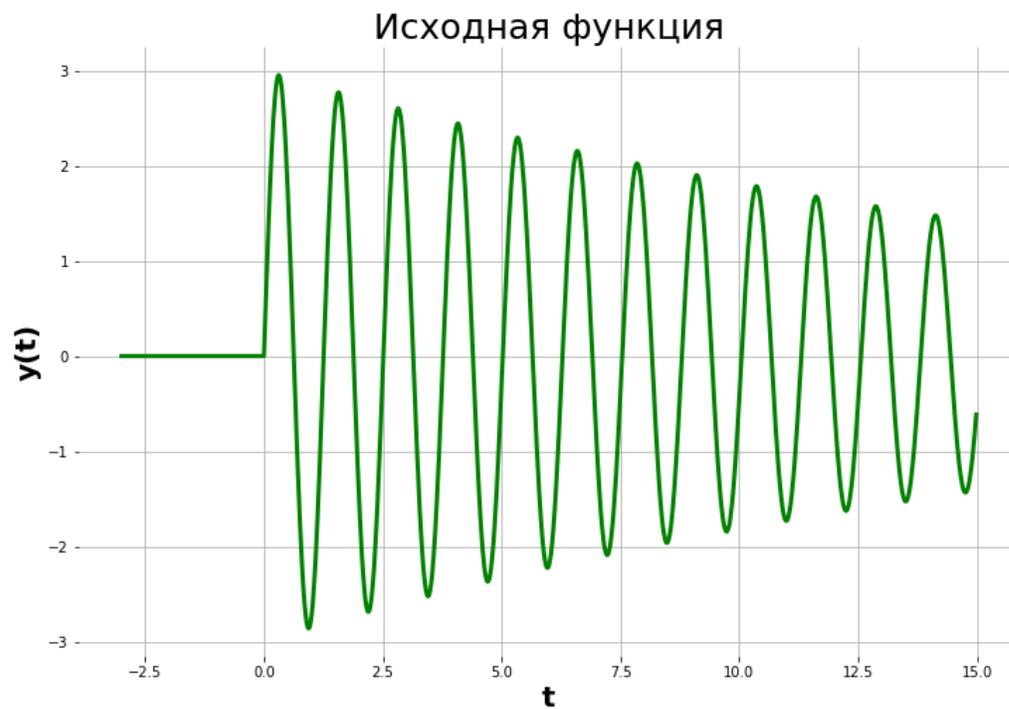


Спектр функции



ГРАФИКИ: $\Omega\tau = 100$

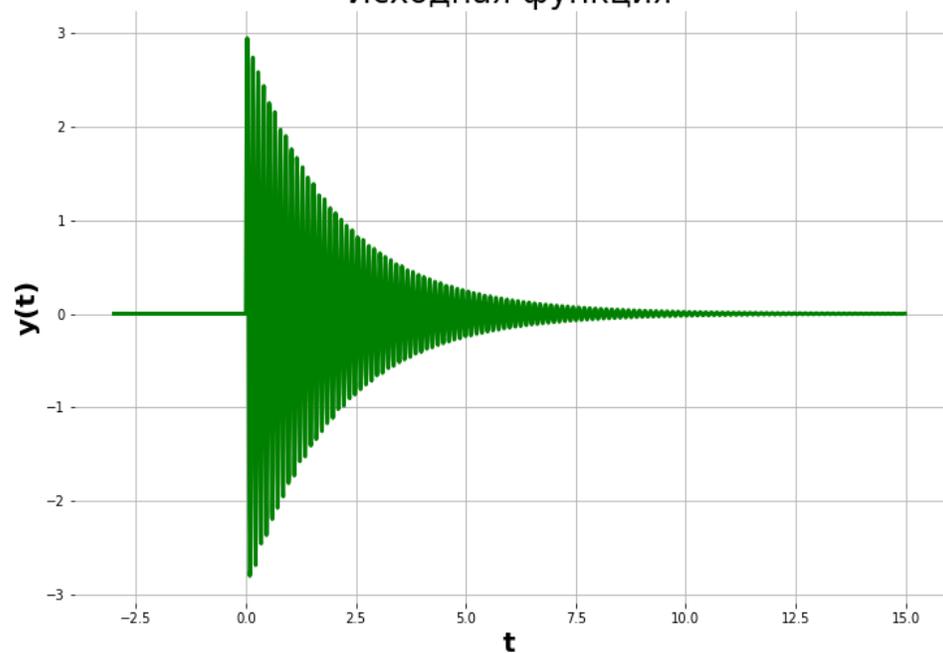
$a = 3$ $\Omega = 5$ $\tau = 20$



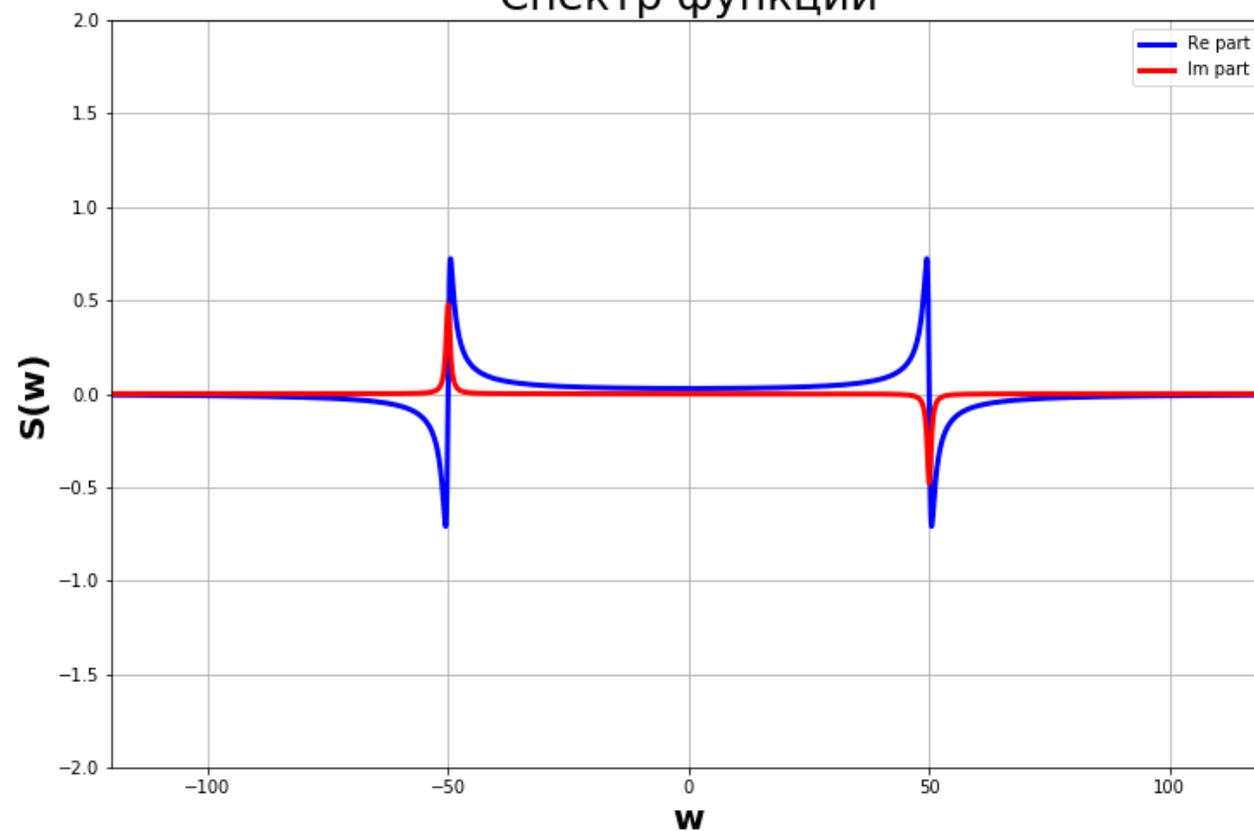
ГРАФИКИ: $\Omega\tau = 100$

$a = 3$ $\Omega = 50$ $\tau = 2$

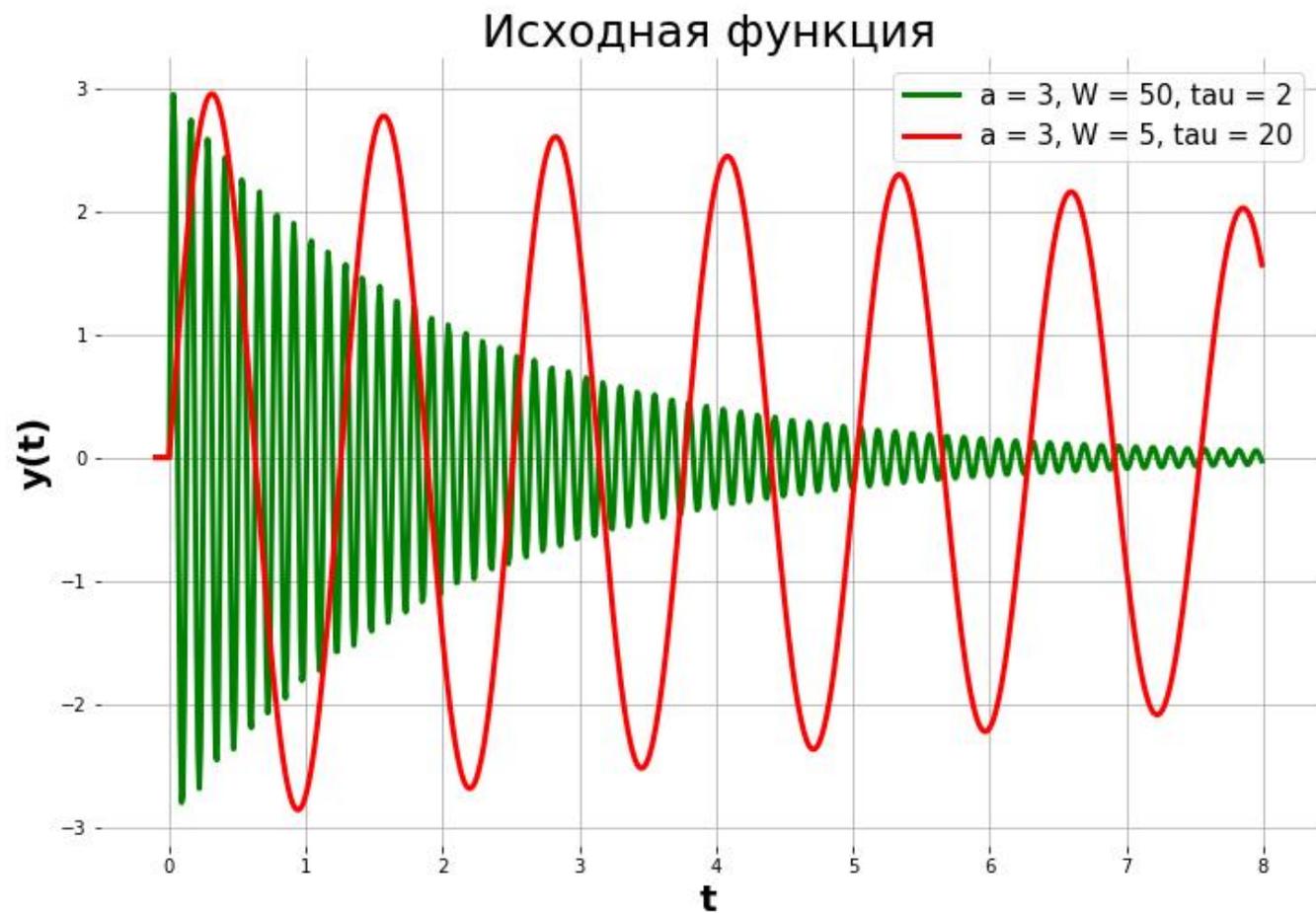
Исходная функция



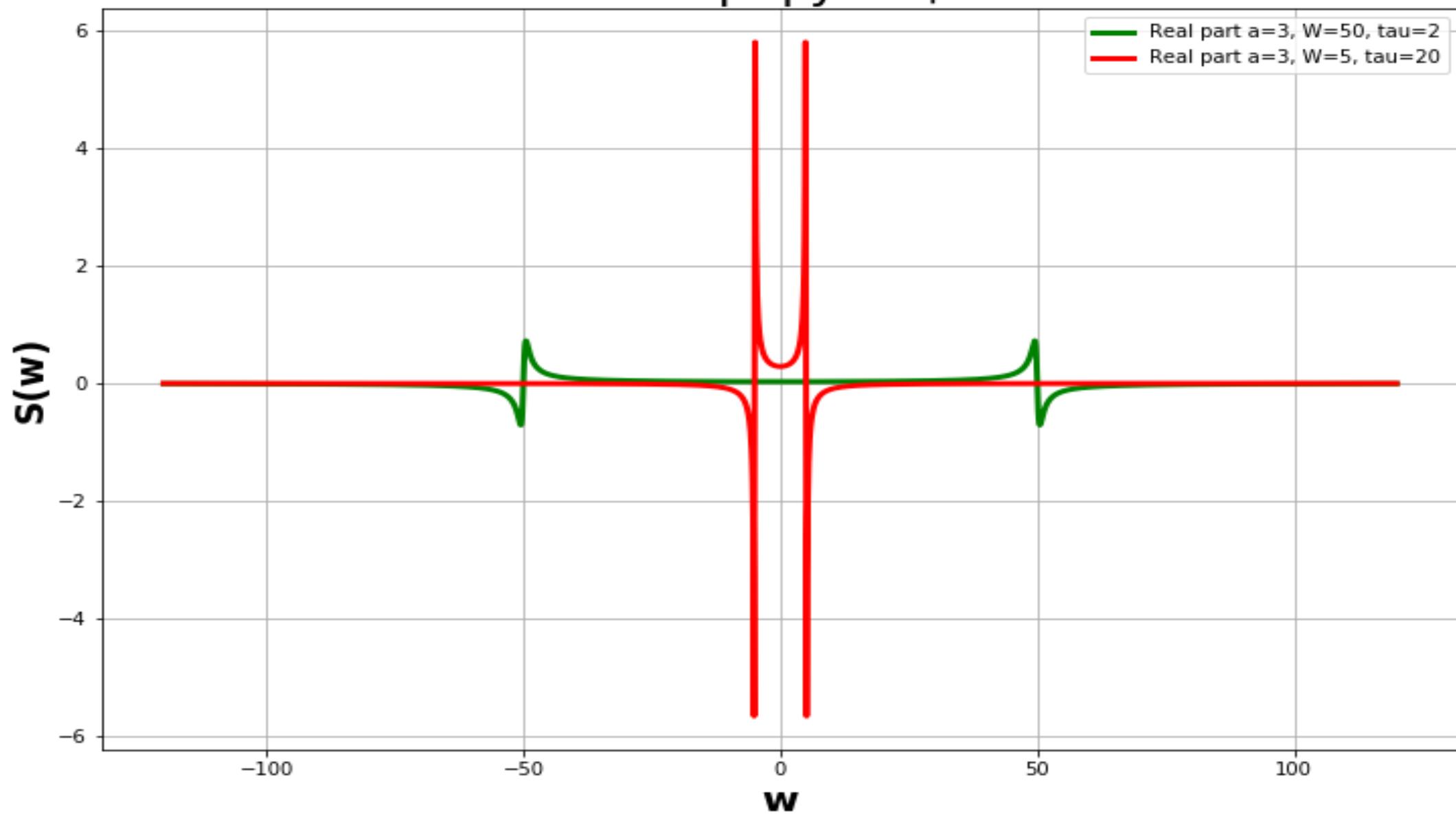
Спектр функции



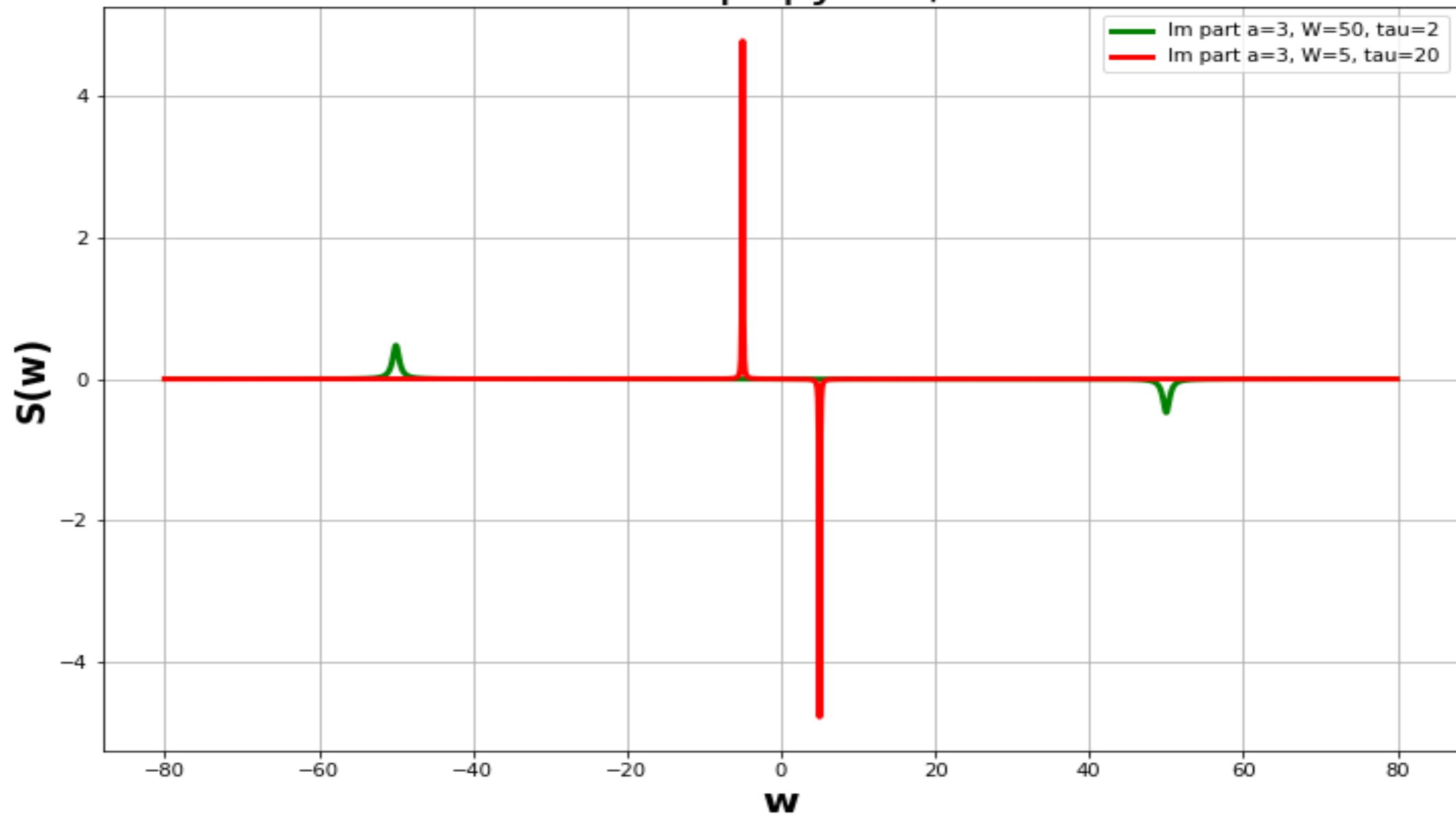
СРАВНИМ



Спектр функции



Спектр функции



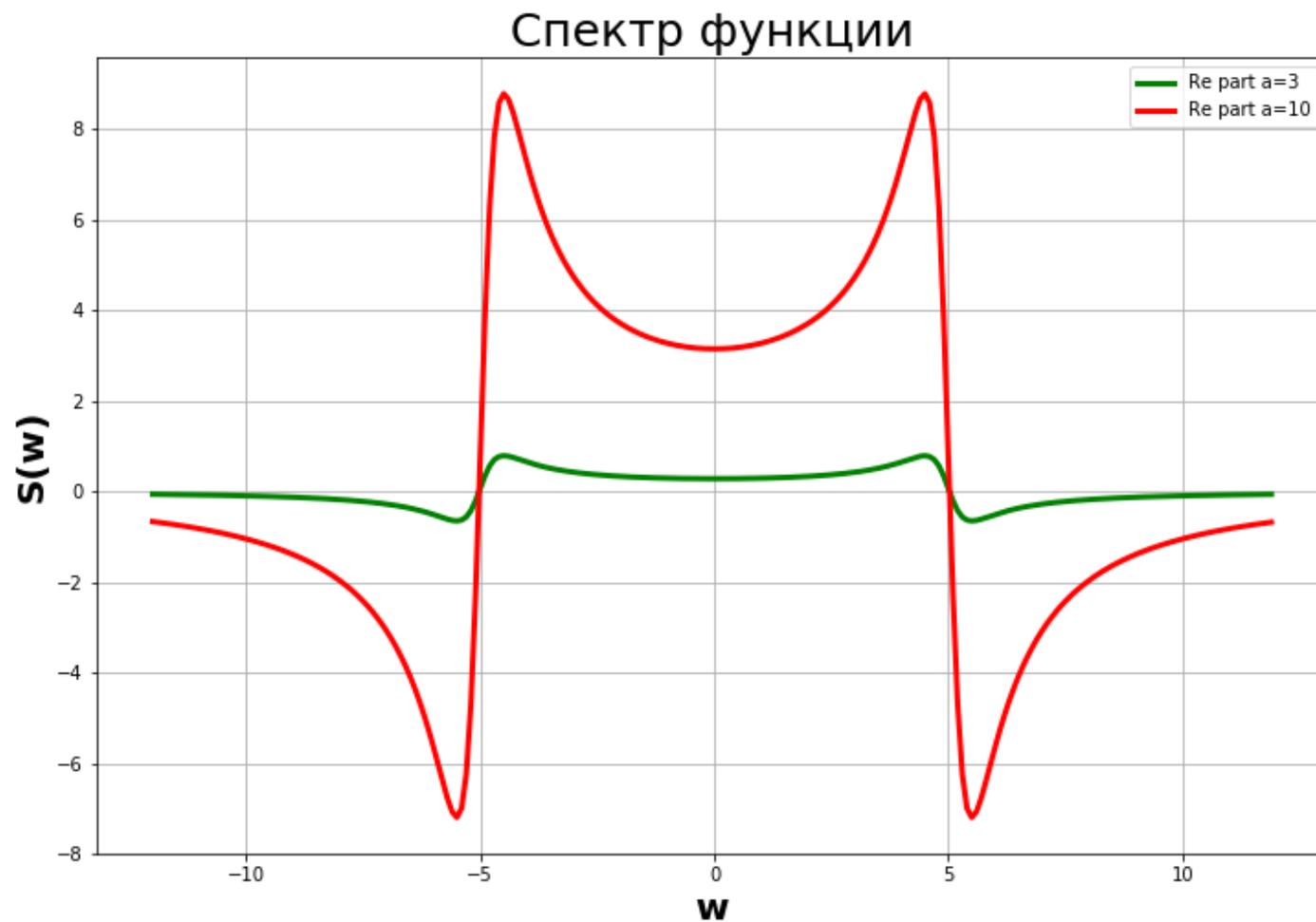
ЕСЛИ УВЕЛИЧИТЬ a

$$\Omega = 5$$

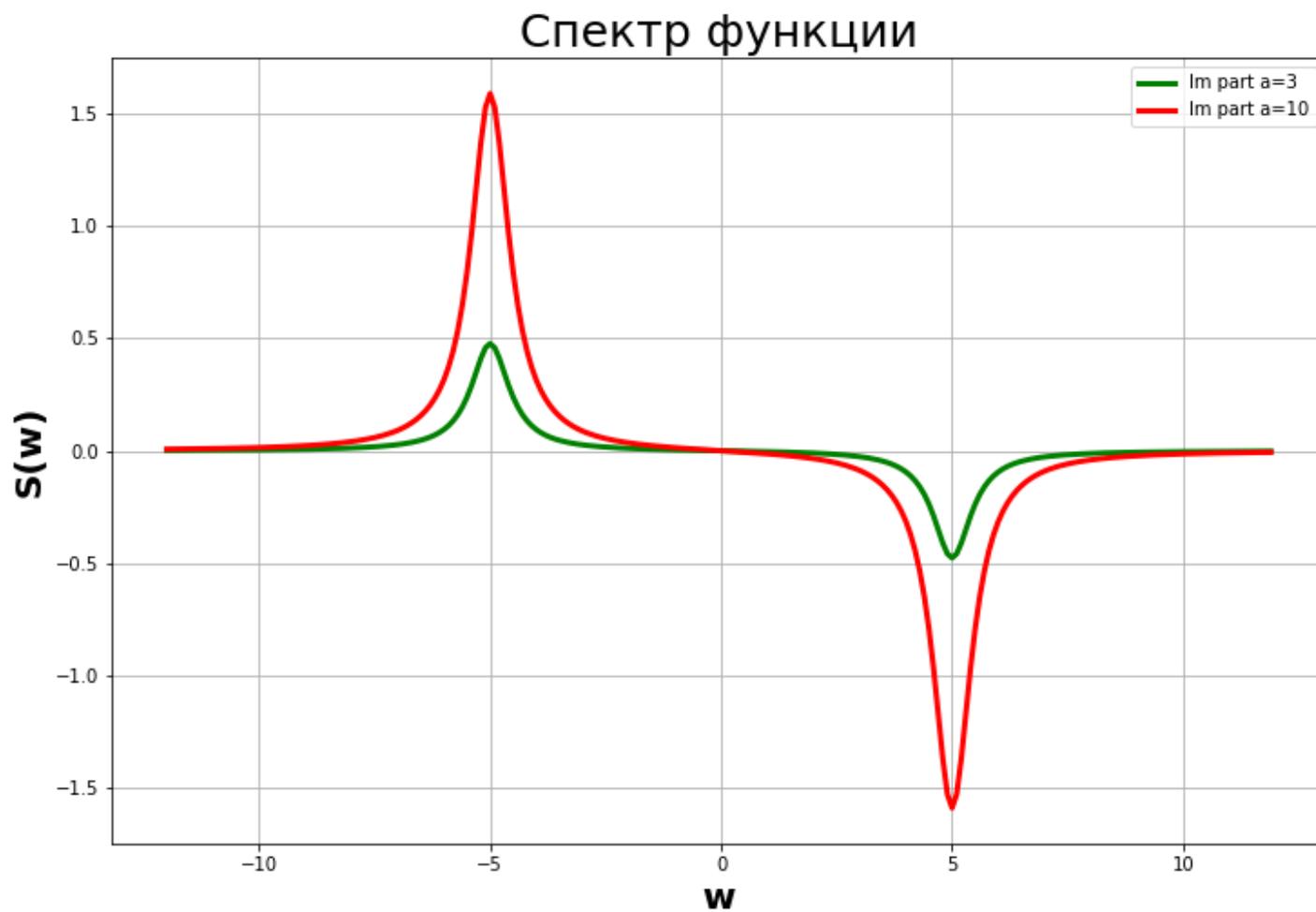
$$\tau = 2$$



ЕСЛИ УВЕЛИЧИТЬ a



ЕСЛИ УВЕЛИЧИТЬ a



УШИРЕНИЕ

Время жизни атома $\tau = 10^{-8}$ с. Из теоремы о ширине спектра:

$$\Delta\omega * \tau \geq 2\pi, \text{ следовательно } \Delta\omega \geq 10^8 \left[\frac{\text{рад}}{\text{с}} \right]$$

Доплеровский эффект создает радиационное уширение спектра:

$\Delta\omega = \omega \frac{v}{c} \cos \theta$, $\cos \theta \in [-1; 1]$. Тогда уширение $\Delta\omega = 2\omega \frac{v_{\text{ср}}}{c} = 2\omega \sqrt{\frac{8kT}{\pi mc^2}}$, где $v_{\text{ср}}$ - средняя скорость молекул. Точный вывод на основе распределения Максвелла приводит к формуле для полуширины линии

$$\delta\omega = 2\omega \sqrt{\frac{2kT \ln 2}{mc^2}}$$

При температуре $T = 400\text{K}$ полуширина линии излучения равна $\delta\omega = 9,42 * 10^9 \left[\frac{\text{рад}}{\text{с}} \right]$

