

IX.3. Podwójny efekt Dopplera.

Często jest tak, że jednocześnie obserwator oraz źródło poruszają się w danym układzie absolutnym.

Poruszające się źródło **VS** generuje w **W-space** ruch falowy o częstotliwości ν_s i długości fali λ_s (**V-transformacja IX.2.1.**).

Należy mieć na uwadze, że w transformacji (**IX.2.1.**) δ_s jest kierunkiem propagacji fali w **W-space**, ale względem osi ruchu ν_s źródła **VS**.

Z kolei, punktowy obserwator **PO** (**P-transformacja, IX.1.1.**) może poruszać się po innej osi ruchu ν_o . Względem osi ruchu ν_o fale dochodzą pod kątami γ_i . Ale obserwator **PO** widzi je z kierunków δ_i (**Eqs IX.1.1.**). Tak więc, δ_s oraz δ_i są to zupełnie różne kąty liczone względem różnie położonych względem siebie osi ruchu ν_s oraz ν_o .

Uwzględniając powyższe, obserwowana przez punktowego obserwatora **PO** częstotliwość f_D oraz długość λ_D fali są takie, że (**Eqs IX.1.1. oraz IX.2.1.**):

$$\left. \begin{aligned} f_D = \nu_s \cdot K_\delta^i = \nu \frac{K_\delta^i}{K_s} = \nu \frac{\beta_o \cos \delta_i + \sqrt{1 - \beta_o^2 \sin^2 \delta_i}}{-\beta_s \cos \delta_s + \sqrt{1 - \beta_s^2 \sin^2 \delta_s}} \\ \lambda_s = \lambda \cdot K_s = \textit{invariant} \end{aligned} \right\} \quad (\text{IX.3.1.})$$

Powyższe zależności, zwane dalej w skrócie **D**-transformacją, są ogólnym opisem podwójnego efektu Dopplera.

Zauważmy, że obserwator **PO** na ogół nie zna kierunków δ_s oraz prędkości względnych β_s źródła drgań **VS** ruchu falowego.

Z transformacji (**IX.3.1.**) wynika, że:

$$\lambda_s \cdot f_D = \lambda \cdot \nu \cdot K_\delta^i = u \neq c \quad (\text{IX.3.2.})$$

Obserwator może pomierzyć obserwowaną częstotliwość f_D oraz też pomierzyć (jeżeli potrafi) długość fali $\lambda_s = \textit{invariant}$ generowanej przez źródło drgań w danym ośrodku.

Z zależności (**IX.3.2.**) wynika, że obserwowana (wyliczona) prędkość u ruchu falowego jest inna, niż rzeczywista prędkość c tego ruchu falowego, np. światła w tzw. próżni.

W szczególnych przypadkach, gdy obserwowany rozkład spektralny można skojarzyć z widmem znanych pierwiastków, np. wodoru, możliwe jest określenie wartości $\nu = \nu_H$ występującej w transformacji (**IX.3.1.**). Pozwala to wyliczyć wartość λ z zależności $c = \lambda \cdot \nu$, wartość K_δ^i z zależności (**IX.3.2.**), i z kolei wartość kąta obserwacji δ_i .

Szczególne przypadki podwójnego efektu Dopplera.

Rozpatrzmy przypadek podwójnego efektu Dopplera, gdy punktowy obserwator **PO** oraz punktowe źródło drgań **VS** poruszają się z różnymi prędkościami wzdłuż tego samego toru ruchu. Należy tu rozpatrzeć cztery przypadki:

a) jeżeli obserwator **PO** wyprzedza źródło **VS**, to spełnione są warunki: $\delta_i = \pi$ oraz

$$K_\delta^i = (1 - \beta_o). \text{ Natomiast dla źródła jest: } \delta_s = 0 \text{ oraz } K_s = (1 - \beta_s).$$

Wobec tego, z zależności (**IX.3.1.**), mamy:

$$\left. \begin{aligned} f_D &= v \frac{1 - \beta_O}{1 - \beta_S} \\ \lambda_S &= \lambda (1 - \beta_S) \end{aligned} \right\}$$

Z powyższego mamy (Eq. IX.3.2.):

$$\lambda_S \cdot f_D = \lambda \cdot v (1 - \beta_P) = c(1 - \beta_O) = u < c$$

Tak więc, obserwowana prędkość fali u jest mniejsza od jej rzeczywistej prędkości c .

Dla prędkości krytycznej źródła VS , i.e. dla $\beta_S = 1$ jest, że $f_D = \infty$ oraz $\lambda_S = 0$.

Powyższe oznacza, że przed źródłem nie jest generowany ruch falowy ($\lambda_S = 0$).

Natomiast dla prędkości nadkrytycznej źródła, i.e. dla $\beta_S > 1$ jest, że $f_D < 0$ oraz $\lambda_S < 0$.

Tak więc, dla prędkości krytycznych i nadkrytycznych źródła wystąpi tzw. efekt „czarnej dziury”. Efekt ten wystąpi także, gdy obserwator PO porusza się z prędkością krytyczną lub nadkrytyczną $\beta_O \geq 1$.

Jeżeli źródło i obserwator poruszają się z jednakowymi prędkościami ($\beta_O = \beta_S$), to:

$$\left. \begin{aligned} f_D &= v \\ \lambda_S &< \lambda \end{aligned} \right\} \quad \text{oraz} \quad \lambda_S \cdot f_D = u < c$$

Obserwator odbiera fale o częstotliwości własnej v źródła. Jednak obserwowana długość fali jest mniejsza: $\lambda_S < \lambda$.

Zauważmy, że powyższy warunek spełniony jest w przypadku słynnego eksperymentu Michelsona-Morleya, oraz innych.

b) niech teraz źródło VS wyprzedza obserwatora PO .

W takim przypadku, dla obserwatora spełnione są warunki: $\delta_i = 0$ oraz $K_\delta^i = (1 + \beta_O)$.

Natomiast dla źródła jest: $\delta_S = \pi$ oraz $K_S = (1 + \beta_S)$, i z zależności (IX.3.1.), mamy:

$$\left. \begin{aligned} f_D &= v \frac{1 + \beta_O}{1 + \beta_S} \\ \lambda_S &= \lambda (1 + \beta_S) \end{aligned} \right\}$$

W tym przypadku efekt „czarnej dziury” nie występuje, tak w przypadku prędkości nadkrytycznej źródła, jak i obserwatora. Podobnie jak poprzednio, dla $\beta_O = \beta_S$, mamy:

$$\left. \begin{aligned} f_D &= v \\ \lambda_S &> \lambda \end{aligned} \right\} \quad \text{oraz} \quad u > c$$

Powyższy warunek także spełniony jest w przypadku eksperymentu Michelsona-Morleya.

c) jeżeli punktowy obserwator PO oraz źródło VS poruszają się naprzeciwko siebie, to spełnione są warunki: $\delta_i = 0$ oraz $K_\delta^i = (1 + \beta_O)$ dla obserwatora PO .

A także: $\delta_S = 0$ oraz $K_S = (1 - \beta_S)$ dla źródła VS . Z transformacji (IX.3.1.) mamy:

$$\left. \begin{aligned} f_D &= v \frac{1 + \beta_O}{1 - \beta_S} \\ \lambda_S &= \lambda (1 - \beta_S) \end{aligned} \right\}$$

Oczywiście, efekt „czarnej dziury” wystąpi dla prędkości krytycznej i nadkrytycznej źródła. Mamy też:

$$u = \lambda_S \cdot f_D = \lambda \cdot v (1 + \beta_O) > c$$

d) jeżeli obserwator **PO** oraz źródło **VS** oddalają się od siebie, to $\delta_i = \pi$ oraz

$K_S^i = (1 - \beta_O)$, a także: $\delta_S = \pi$ oraz $K_S = (1 + \beta_S)$. Mamy więc:

$$\left. \begin{aligned} f_D &= v \frac{1 - \beta_O}{1 + \beta_S} \\ \lambda_S &= \lambda (1 + \beta_S) \end{aligned} \right\}$$

W tym przypadku efekt „czarnej dziury” wystąpi tylko dla prędkości krytycznej i nadkrytycznej obserwatora. Występuje „podłużenie” długości fali.

Mamy też:

$$u = \lambda_S \cdot f_D = \lambda \cdot v (1 - \beta_O) < c$$

Zauważmy, że dla warunku: $\beta_O = \beta_S$, częstotliwość $f_D = v = \textit{invariant}$, ale tylko w przypadku, gdy źródło i obserwator poruszają się w tym samym kierunku.

We wszystkich powyższych szczególnych przypadkach, spełniony jest warunek:

$$\lambda_S \cdot f_D = u \neq c$$

gdzie **u** jest prędkością światła widzianą przez poruszającego się obserwatora (**Eqs IX.1.1**).

Jeżeli potrafimy pomierzyć λ_S oraz f_D , to możemy dojść do „rewelacyjnego odkrycia”, że... „światło zmienia bieg”!

Układ laboratoryjny.

Obecnie rozpatrzmy przypadek, gdy pomiary wykonywane są w laboratorium. Tym samym, źródło drgań **VS** oraz obserwator **PO** znajdują się w niewielkiej odległości od siebie. W takim układzie pomiarowym, praktycznie efekt Jamesa Bradleya nie jest obserwowany (praktycznie nie jest mierzalny). Tak więc, praktycznie kierunek drgań względem źródła jest γ_S , a nie δ_S . Podobnie, względem obserwatora kierunek obserwacji jest γ_i , a nie δ_i .

Oznacza to, że praktycznie kierunki δ_S oraz δ_i pokrywają się odpowiednio z kierunkami γ_S oraz γ_i .

Z powyższych względów, zależności (**IX.3.1**) można przepisać w postaci:

$$\left. \begin{aligned} f_D &= v_S \cdot K_\gamma^i = v \frac{K_\gamma^i}{K_S} = v \frac{\sqrt{1 + 2\beta_O \cos \gamma_i + \beta_O^2}}{\sqrt{1 - 2\beta_S \cos \gamma_S + \beta_S^2}} \\ \lambda_S &= \lambda \cdot K_S = \lambda \sqrt{1 - 2\beta_S \cos \gamma_S + \beta_S^2} \end{aligned} \right\} \quad (\text{IX.3.3.})$$

Ponadto, łatwo zauważyć, że dla dowolnego ustawienia układu pomiarowego źródła VS oraz obserwatora PO, spełniony jest warunek: $\gamma_s + \gamma_i = \pi$.

A także, w układzie laboratoryjnym, spełniony jest warunek: $\beta_o = \beta_s$.

Dla tych warunków, z pierwszego z równań (IX.3.3.) znajdujemy, że: $f_p = \nu$.

Tak więc, w warunkach laboratoryjnych, jesteśmy w stanie pomierzyć (z bardzo wysoką dokładnością) częstotliwość własną ν źródła drgań VS.

Z kolei, znając wartość prędkości c światła *in vacuo*, możemy obliczyć wartość długości fali λ światła użytego w eksperymencie, ze wzoru: $c = \lambda \cdot \nu$.

Maksymalne zmiany długości fali według drugiego równania zależności (IX.3.3.) są takie, że:

$$\lambda_1 = \lambda(1 - \beta_s) \quad \text{dla} \quad \gamma_s = 0 \text{ deg}$$

oraz
$$\lambda_2 = \lambda(1 + \beta_s) \quad \text{dla} \quad \gamma_s = 180 \text{ deg}$$

Z powyższego, mamy: $\lambda_1 + \lambda_2 = 2\lambda$, co umożliwia wyznaczenie wartości długości fali λ .

Mamy także: $\Delta\lambda = (\lambda_2 - \lambda_1) = 2\lambda\beta_s$. Przyjmując, że $\beta_s \approx 0.0167$ (Eq. X.7.8.), to maksymalne zmiany długości fali wynoszą: $\Delta\lambda \approx 0.0167 \cdot 2\lambda$.

Zauważmy, że A.A. Michelson w swych eksperymentach wykrycia ruchu absolutnego Ziemi – zakładał, że przy pomocy skonstruowanego przez siebie interferometru jest w stanie zarejestrować zmianę kilku setnych długości fali użytego światła monochromatycznego.

Jednak ze wskazanych wyżej obliczeń wprost wynika, że interferometr powinien umożliwiać rejestrację zmian, o co najmniej trzy setne długości fali.

Tym samym, dokładność interferometru raczej była niższa od koniecznej do rejestracji zmiany długości fali w tego rodzaju eksperymencie. Mogło to być jedną z przyczyn negatywnych wyników pomiarów.