

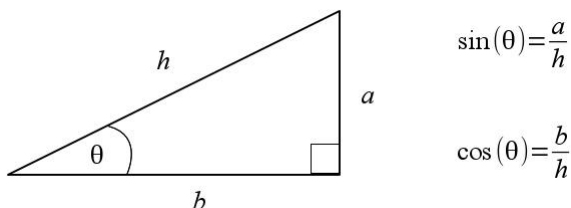
Zusätzliche Aufgabe 3:

Trigonometrische Funktionen

mit Hilfe von Taylor, Newton, Bernoulli und l'Hôpital

Der **Sinus** eines Winkels θ in einem rechtwinkligen Dreieck ist der Quotient der Länge derjenigen Seite, die dem Winkel gegenüber liegt, und der Hypotenuse.¹

Der **Cosinus** ist der Quotient der Länge der anliegenden Seite und der Hypotenuse.



Die **Tangens-** und **Kotangensfunktionen** sind definiert als

$$\tan \theta = \frac{\sin \theta}{\cos \theta} \quad \text{und} \quad \cot \theta = \frac{\cos \theta}{\sin \theta},$$

bei denjenigen Winkeln θ , wo die respektiven Nenner nicht verschwinden.

Das Ziel der ersten Aufgabe ist die elementaren Werte von \sin und \cos zu verstehen, wobei nur Folgendes verwendet wird:

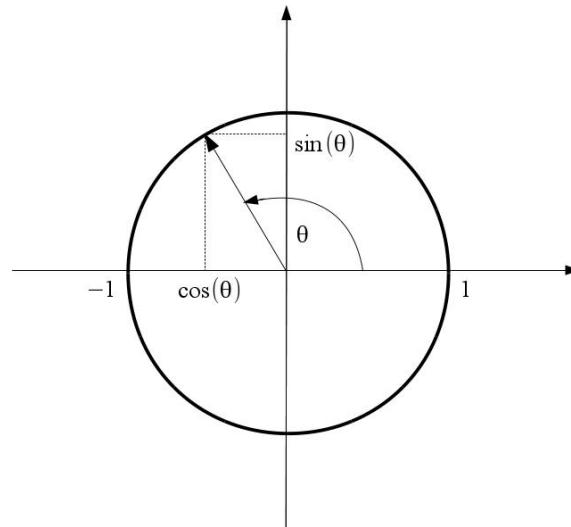
- ihre geometrische Definition von oben
- Der Satz von Pythagoras

$$\cos^2 \theta + \sin^2 \theta = 1$$

und

¹Die *Sinusfunktion* kann bis zur Indischen Astronomie im 5ten Jahrhundert zurückverfolgt werden und die Bezeichnung in Sanskrit für sie hat natürlich mit *Bogensehne* zu tun. Das Wort *Sinus* entstand aus einer Lateinischen Fehlübersetzung des Wortes, das im Arabischen verwendet wurde und eine Transkription des Sanskrit Wortes war.

- die Ergänzung von $\cos \theta$ und $\sin \theta$ zu beliebigen reellen Werten von θ mittels Betrachtung von Winkeln im Einheitskreis.

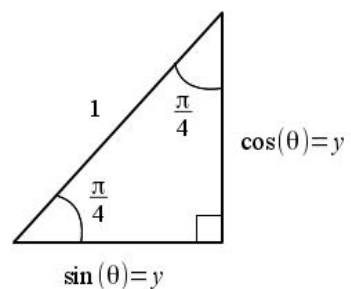


Schliesslich können $\cos \theta$ und $\sin \theta$ Werte in $[-1, 1]$ annehmen und ihre Vorzeichen geben an, in welchem Quadranten sich der Winkel befindet.

1. Betrachten Sie folgende Tabelle

θ	0	$\frac{\pi}{6}$	$\frac{\pi}{4}$	$\frac{\pi}{3}$	$\frac{\pi}{2}$
$\sin \theta$	0	$\frac{1}{2}$	$\frac{\sqrt{2}}{2}$	$\frac{\sqrt{3}}{2}$	1
$\cos \theta$	1	$\frac{\sqrt{3}}{2}$	$\frac{\sqrt{2}}{2}$	$\frac{1}{2}$	0
$\tan \theta$	0	$\frac{\sqrt{3}}{3}$	1	$\sqrt{3}$	(∞)

- a) Überprüfen Sie die Tabellenwerte für $\theta = \frac{\pi}{4}$ anhand eines gleichschenkligen Dreiecks.

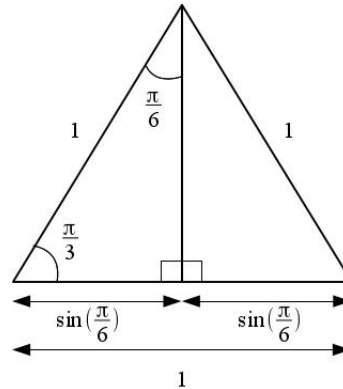


Siehe nächstes Blatt!

Hinweis: Pythagoras besagt nun, dass

$$x^2 + y^2 = 1.$$

- b) Überprüfen Sie die Tabellenwerte für $\theta = \frac{\pi}{6}$ anhand (einer Hälfte) eines gleichseitigen Dreiecks und abermals Verwendung von Pythagoras.



- c) Überprüfen Sie die übrigen Tabellenwerte. Bei genauerer Betrachtung des obigen Dreiecks sieht man, dass

$$\cos \frac{\pi}{3} = \sin \frac{\pi}{6} \quad \text{und vice-versa.}$$

2. Die **Kleinwinkelnäherungen** trigonometrischer Funktionen sind

$$\left. \begin{array}{l} \sin x \approx x \\ \cos x \approx 1 \\ \tan x \approx x \\ \vdots \end{array} \right\} \text{für } x \approx 0$$

- a) Begründen Sie diese Näherungen.

- b) Es folgt, dass

$$\cos^2 x + \sin^2 x \approx 1 + x^2$$

und nicht mehr genau 1.

Was ist das Maximum des Fehlers, x^2 , im Intervall $[0, 0.1]$?

- c) Was sind die besten polynomialen Näherungen 3. Ordnung dieser drei trigonometrischer Funktionen in einer Umgebung von $x_0 = 0$?

Bitte wenden!

- d) Berechnen Sie nun $\cos^2 x + \sin^2 x$ mit Hilfe dieser Polynome 3. Grades und bestimmen Sie das Maximum des Fehlers (jetzt ein Polynom von der Form $Ax^4 + Bx^6$) im Intervall $[0, 0.1]$.

Hinweis: Obwohl die Ableitung der Fehlerfunktion ein Polynom 5. Grades ist, können Sie noch die kritischen Punkte bestimmen.

$$4Ax^3 + 6Bx^5 = 0 \iff x = 0 \text{ oder } 4A + 6Bx^2 = 0.$$

3. Wir betrachten die Gleichung²

$$x - 0.1 \sin x = 0.85.$$

- a) Zeigen Sie, dass diese Gleichung wenigstens eine Lösung zwischen 0 und π besitzt.

Hinweis: Zwischenwertsatz.

- b) Approximieren Sie diese Lösung, indem Sie zwei Iterationsschritte des Newtonschen Verfahrens für $f(x) = x - 0.1 \sin x - 0.85$ mit dem Startwert $x_0 = \pi$ berechnen.

Benutzen Sie einen Taschenrechner für die Iteration.

- c) Bestimmen Sie folgende Grenzwerte und entscheiden Sie dabei jeweils, ob die Regel von Bernoulli-l'Hôpital anwendbar ist oder nicht:

$$\begin{array}{ll} \lim_{x \rightarrow 0} \frac{x - 0.1 \sin x}{2x + \sin x} & \lim_{x \rightarrow \pi} \frac{x - 0.1 \sin x}{(x - \pi)^2} \\ \lim_{x \rightarrow 0} \frac{x - 0.1 \sin x}{e^{\sin x} + 1} & \lim_{x \rightarrow +\infty} \frac{x - 0.1 \sin x}{x^2} \end{array}$$

²Zur Bestimmung des zeitlichen Ablaufs der Bewegung eines Planeten hat man die sogenannte *exzentrische Anomalie* φ des Planeten zur Zeit t . Diese genügt der *Keplerschen Gleichung*

$$\varphi - \varepsilon \sin \varphi = \frac{2\pi t}{U}, \tag{1}$$

wobei die numerische Exzentrizität der Bahnellipse $\varepsilon = 0.1$, und $\frac{2\pi t}{U} = 0.85$ mit U die Umlaufzeit und t die seit dem Periheldurchgang verstrichene Zeit bezeichnen, realistische Werte sind.